

مسايرات

فن الفيزياء

مادة الكون العجيبة
البلازما



مقابلة مع الأستاذ الدكتور محمد حسن
المدير التنفيذي المؤسس ثم رئيس الـ TWAS

العدد الثالث

سبتمبر/أيلول 2024

© 2024 الجمعية العربية للفيزياء

مسارات

في الفيزياء

رئيس الجمعية الفيزيائية العربية

شعبان خليل

رئيس التحرير

نضال شمعون

فريق التحرير

عادل عوض

شوقي الدلال

أحمد معروف

محسن زهران

اللجنة الاستشارية

السيد إبراهيم لاشين

عمار سكجي

الهيئة التنفيذية

راوية رمضان

إيمان طه

رند الفار

دانا عبد الغني

ريم بري

فريق التصميم

مسار المطيري

أفنان محمد علي

"Trajectories in Physics", published by the Arab Physical Society, makes what would otherwise be inaccessible, specialist knowledge, accessible to the lay reader in the Arab World. Its articles explain, using simple terms in standard Arabic language, advanced research in the physical/mathematical sciences, including physics/chemistry/mathematics and engineering topics. It is committed to disseminating trustworthy knowledge, enhancing our understanding of the nature, and promoting scientific culture in the Arab World. It also will keep the reader up-to-date with the latest scientific and technological news, innovations and ideas in the exciting, ever-changing world of science. It features interviews with renown scientists and some pedagogical notes useful for university students.

نبذة عن المجلة: تهدف مجلة "مسارات في الفيزياء"، الصادرة عن الجمعية العربية للفيزياء، إلى جعل المعلومات المعرفية العميقة متاحة للقارئ المثقف في العالم العربي. تشرح مقالات المجلة، باستخدام عبارات بسيطة في اللغة العربية الفصحى، الأبحاث المتقدمة في العلوم الفيزيائية/الرياضية، والتي تغطي موضوعات في علوم الفيزياء/الكيمياء/الرياضيات والهندسة. المجلة ملتزمة بنشر المعرفة الموثوقة، وتعزيز فهمنا للطبيعة، وبتشجيع الثقافة العلمية في العالم العربي. كما أنها تقي القارئ على اطلاع بأحدث الأخبار العلمية والتقنية والابتكارات والأفكار في عالم العلوم المثير والمتطور دائمًا. تحتوي المجلة على مقابلات مع علماء مشهورين وعلى معلومات إثرائية مفيدة لطلاب المرحلة الجامعية.

المحتويات

مقدمة رئيس التحرير	3
البلازما العجيبة: مادة الكون	6
الموجات اللاخطية المنتشرة في بلازما الفضاء	24
الزجاج: مادة هندسية قديمة وتطبيقات متقدمة ولغز علمي	34
مقابلة مع الأستاذ الدكتور محمد حسن رئيس الـ TWAS	46
التخليق النووي البدئي: قصة وقيود على نظريات الثقالة المعدلة	61
تكنولوجيا (تقانة) النانو: من التنبؤات إلى التطبيقات العلمية	76
كتاب: قصة الكم المثيرة	85
كتاب: مقرر أولي في نظرية الأوتار	87
علماء، معلّمون ومربّون: الدكتور مكي الحسني الجزائري	89
موضوعات إثرائية	91
نوبل في الفيزياء: هانز ألففين Haans Alfven رائد فيزياء البلازما	97
مسألة للطلاب	99
إعلان: مؤتمر دولي في فيزياء الطاقات العالية	101
إعلان عن إطلاق مجلة	103

مقدمة رئيس التحرير

نضال شمعون



وجدنا بعضًا مناسبًا تمامًا للنشر في المجلة، كما فعلنا في هذا العدد. وإن وجد البعض من الطلاب وخاصةً في المرحلة الجامعية الأولى بعض المواضيع عالية المستوى، فهذا يجب أن يكون حافزًا أكبر لهم على الدراسة والتحصيل العلمي من أجل التخصص لاحقًا في بعض المواضيع المطروحة. وردتني أيضًا بعض الآراء عن ضرورة التسهيل في لغة المجلة بحيث تكون موجهة إلى المثقف العادي وليس المختص في مجال الفيزياء، ومع تناغمنا مع وجهة النظر هذه، ننوّه إلى أن المجلة تتضمّن مواضيع متنوعة يتطلّب بعضها مستوى معيّنًا في الفيزياء، مثل باب المعلومات الإثرائية الموجه بشكل خاص لطلاب المرحلة الجامعية، ولكن المقالات عمومًا موجهة إلى المثقف العربي ذي الشغف العام

يسرّني أن أرحّب بقرّاء العدد الثالث -صيف 2024- من مجلة "مسارات في الفيزياء" الصادرة عن الجمعية العربية للفيزياء، وأتقدّم بجزيل شكري لمن ساهم وساعد في إتمامه، قبل "موسم" جوائز نوبل بداية تشرين الأول-أكتوبر.

لا تزال المجلة -كما تبين على وجه الخصوص خلال عطلة الصيف الماضي- تحتاج إلى تعريف أكبر في المجتمعات البحثية العربية، ولكن ما سرّني كان أولًا وجود ردود فعل إيجابية من طلاب جامعيين أنشؤوا زمرة مناقشة خاصة بهم يُعلمون بعضهم بعضًا من خلالها بصور أيّ عدد جديد من المجلة، لبحثوا في الأفكار المُتضمنة، ويحاولوا حلّ المسائل المطروحة، وثانيًا استلام مقالات ألفها طلاب في مرحلة الدراسات العليا عن مواضيع رسائل بحوثهم -ربما-

التقانة النانوية، وكلاهما يقعان في مجال فيزياء المادة الكثيفة.

أجرينا في هذا العدد مقابلةً مع العالم السوداني محمد حاج علي حسن، المدير التنفيذي المؤسس خلال فترة تقارب الربع قرن ثم رئيس الأكاديمية العالمية من أجل تقدّم العلوم في البلدان النامية والمعروفة سابقاً باسم أكاديمية العلوم للعالم الثالث TWAS، حيث تحدّث عن أبحاثه في فيزياء البلازما والاندماج النووي، كما شاركنا أفكاره حول تأسيس ونمو الـ TWAS جنباً إلى جنب مع هيئتيها الدوليتين المتصلتين بها، الشراكة الأكاديمية البيئية IAP ومنظمة المرأة في العلوم في العالم النامي OWSD، مع التأكيد على أدوارها المهمة في تعزيز العلوم في العالم النامي من خلال برامج منح وتعاون كثيرة، كنّت شخصياً أحد المستفيدين منها في بداية عملي البحثي القرن الماضي.

كالعادة، يضمّ العدد باب أخبار علمية ركّزت على بعض الظواهر الفلكية مع خبرٍ عن تحليل معطيات قد يقتضي فيزياء خارج النموذج المعياري، أمّا باب المعلومات الإثرائية فيتضمّن من بين ما يحويه من معارف شرحاً لمعادلات بولتزمان في النقل، ومعادلات نافيه-ستوك، وكلّها معادلات ذات صلة بفيزياء البلازما، بالإضافة لموضوعٍ عن موضوع الاختيار في الرياضيات البحتة، وإعلاناتٍ عن مؤتمرٍ حول فيزياء الطاقات العالية وعن مجلّتين تقنيتين جديديّتين: "توجّهات الفيزياء النظرية Trends in Theoretical Physics" (ارتأينا ابتداءً من هذا العدد وخشية اللبس بين هذه المجلة ومجلّتنا اعتماد الترجمة الحرفية لكلمة مسارات في المقابل الإنكليزي في اسم مجلّتنا ليغدو Trajectories in Physics) و"التقدّم في فيزياء الطاقات العالية Progress in High

بالعلوم الفيزيائية والرياضية، ولذلك اشترطنا عدم احتوائها على أيّ صيغ أو معادلات رياضية معقّدة، وتمنّينا فعلاً على مؤلّفيها أن تكون لغتهم بسيطة بحيث يمكن للمثقف العادي إدراك لبّ المواضيع المطروحة.

يركّز العدد الراهن على فيزياء البلازما التي تمثّل الحالة الرابعة للمادة، إلى جانب الصلبة والسائلة والغازية، والتي يتواجد فيها أكثر من 90 % من مادّة الكون المرئي، ولئن كان وجودها الطبيعي في كوكبنا مقتصرًا على ظواهر قليلة مثل البرق، ما يفسّر التأخّر في توصيفها لغاية أواخر القرن التاسع عشر وبدايات القرن العشرين، فإنها متوقّرة بكثرة خارج سطحه، ففوقه تُشكّل طبقة الأيونوسفير في مجالنا الجوي، وفي منظومتنا الشمسية موجودة في الفضاء بين الكواكب بعد نفثها عبر الرياح الشمسية، أمّا على المستوى الكوني فهي الغالبة في أقراص التراكم حول النجوم والمجرات، أو حول الأجرام الصغيرة من مثل الأقزام البيضاء أو النجوم النوترونية أو الثقوب السوداء. هناك مقالان عن البلازما في هذا العدد، أحدهما هو المقال الرئيسي عن أساسيات فيزياء البلازما، من حيث تعريفها وخصائصها وطرق توصيفها مع استخداماتها العملية المفيدة، والآخر عن بعض الظواهر اللاخطية في بلازما الفضاء. يتطرّق المقال الثالث -الذي كتبه أحد طلبة الدراسات العليا- إلى تخليق الانفجار الكبير النووي وكيفية اندماج جسيمات البلازما البدئية لتتكوّن النكليونات، التي تندمج بدورها لتشكيل العناصر الخفيفة، ما يفسّر تكوّن مادة الكون بشكلٍ رئيس من الهيدروجين والهيليوم بنسبة ثلاثة أرباع لربعٍ تقريباً. المقالان المتبقّيان يتعرّضان لموضوع فيزياء الزجاج، ولموضوع

Energy Physics"، وجميع هذه الفعاليات يقودها باحثون من الجمعية العربية للفيزياء، بالإضافة إلى عرضٍ لكتابين -واحدتهما بسيط والآخر أكاديمي-، وإيراد حلٍّ لمسألة العدد السابق وتقديم مسألة جديدة. أضفنا كذلك موضوعين جديدين في هذا الباب، أحدهما عن علماء ومرّيين من عالمنا العربي اعترافاً بجميلهم علينا، حيث يسرّني أن نقدم في هذا العدد نبذةً عن الدكتور مكّي الحسني -أستاذ الفيزياء في الجامعات السورية وأمين مجمع اللغة العربية بدمشق-، أمّا الموضوع الآخر فيلقي الضوء على عالمٍ حائزٍ على جائزة نوبل، واخترنا في هذا العدد الكتابةً عن عالم البلازما هانيس ألففين Hannes Alfvén.

في الختام، أعود وأقدم كامل شكري لكلّ من ساهم بإخراج هذا العدد إلى الضوء، وبشكلٍ خاصّ فريق التصميم الذي أتمّ -بمساعدة السيّد محمد حسن الصّرفندي الذي وفّر الأدوات الملائمة- وفي ظروف صعبة إنجاز مهمّته، وبانتظار مساهماتكم في عدد خريف 2024- اللاحق



البلازما العجيبة: مادة الكون

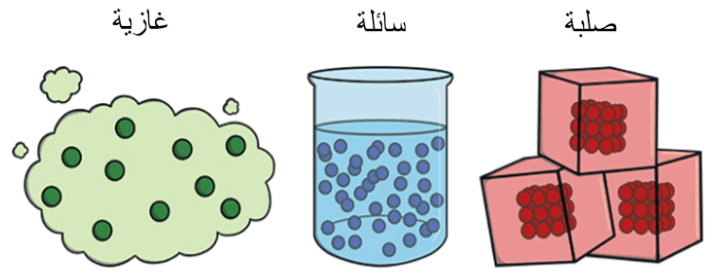
علي عبده
أستاذ الهندسة النووية بجامعة ولاية بنسلفانيا وكنساس
وزويل سابق

من منا سمع عن كلمة بلازما؟ أنت هناك يا من
تحاول أن تختبئ وتتهرب من الإجابة عن السؤال
- أنا؟
نعم، أنت
- أليست هي بلازما الدم؟
تمهل قليلاً: إنها ليست بلازما الدم
- إذن، ماهي؟ أخبرني، فلقد أعيت حيلتي
البلازما هي الحالة الرابعة من المادة
- ماذا تقصد؟ وهل للمادة حالات متعددة؟
نعم. المادة توجد في ثلاث حالات مشاهدة طبيعياً
هل لك أنت تخبرني بهن؟
- آه، لقد أخذت وقتاً كبيراً في التفكير
دعني أذكرك بهذه الحالات التي درستها في مراحل
دراستك المختلفة وتشاهدها من حولك ليل نهار



أولاً: حالات المادة

النقيض من سالفتيها، فترابط ذراتها شبه معدوم وليس لها شكل ثابت ولا حجم ثابت، بل تشغل أيّ حيزٍ وضعتْها فيه، وذراتها أو جزيئاتها في حركة دائمة تتميز بالتصادمات الثنائية البينية بين الجسيمات ولا يشعر بعضها ببعض إلا عند التصادم - شوقتنا يا صاح، فهل من بعد هذه الحالات حالات أخرى؟



الشكل 1: حالات المادة المختلفة.

الحالة الأولى:

تمهّل قليلاً:

دعني أخبرك أولاً كيف تتحول المادة من الحالة الصلبة إلى السائلة فالغازية بالحرارة والتسخين وإمداد الطاقة، والتبريد يحدث العكس فتحوّل من الحالة الغازية إلى السائلة فالصلبة. انظر شكل (2) فمثلاً عندما نُخرج مكعباً من الثلج من الثلاجة ونضعه في الهواء تكون درجة حرارته صفراً مئوياً، ويقوم الهواء بإمداد الثلج بالطاقة الكافية لانصهاره وتحويله لماء، ما يعرف بالحرارة الكامنة للانصهار latent heat of melting، وتتم هذه العملية عند درجة حرارة ثابتة إلى أن يتحوّل كامل المكعب لماء، وعندما تقوم حرارة الشمس بتسخين الماء ورفع درجة حرارته، فإنها تزوّد جزيئاته بالطاقة، فإذا ما تُرك قَدْرُ

هي الحالة الصلبة الموجودة في كثيرٍ من المعادن كالحديد والنحاس ومن اللدائن مثل البلاستيك والرمال والصخور، وغيرها الكثير وتتميز هذه الحالة ببنائها الذري المترابط في نظامٍ فريدٍ، فذراتها تربطها قوى بينية تجعل من الصعوبة بمكان فكّك أحدها من جيرانه، ولذلك تتميز بحجمها الثابت وشكلها الثابت

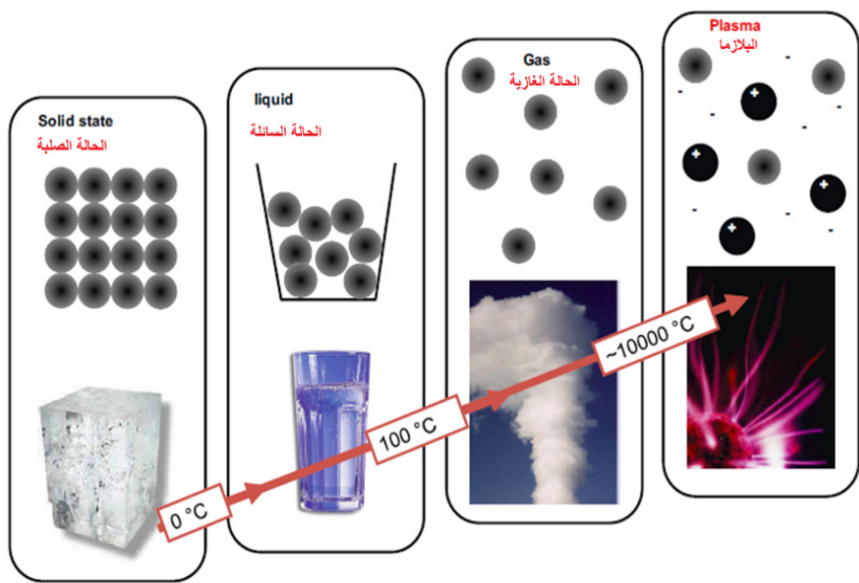
الحالة الثانية:

هي الحالة السائلة مثل المياه والزيت واللبن والكيماويات السائلة وغيرها الكثير أيضاً وفيها يكون الترابط بين ذراتها أو جزيئاتها أقلّ من نظيره في الحالة الصلبة ممّا يمكن هذه

الجسيمات من الحركة منزلةً فوق بعضها البعض، دون أن تكون حركةً مطلقة، إذ لا تستطيع الذرات الهروب من الذرات المترابطة معها، وتتميز هذه الحالة بحجم ثابت تحت نفس الضغط والحرارة وبشكلٍ متغيّر تبعاً للإناء الذي توضع فيه

الحالة الثالثة:

هي الحالة الغازية مثل بخار الماء والسحب والدخان والغازات، وهي على



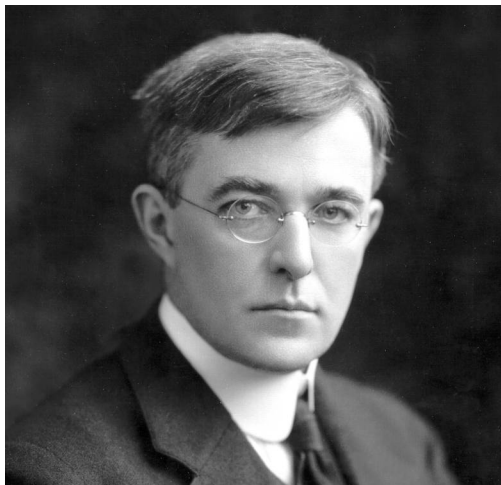
الشكل 2: تحولات المادة بالحرارة والتسخين وإمداد الطاقة.

إنها المجالات المغناطيسية القوية والتي تحوي البلازما وتمنع ملامستها لجدار وعاء الحاوية، ومع كل هذا فالبلازما تحاول جاهدة أن تتملص من احتواء بني البشر لها في صورها الأرضية، وتتصرف كما لو كانت عاقلة

قبل أن نبحر سوياً في الموضوع، دعني أحدثك قليلاً عن تاريخ البلازما

ثانياً: تاريخ البلازما

اكتشفها في عشرينات القرن المنصرم عام (1924) إيرفينج لانجمور العالم الأمريكي الحاصل علي جائزة نوبل في الكيمياء أثناء عمله في شركة جنرال إلكتريك وأثناء دراسته للتفريغ الكهربائي وتوصيل الكهرباء في الغازات، وكان يريد وقتها زيادة التيار الكهربائي المار في فتيلة من التنجستين لزيادة استضاءتها، وفي أثناء عمله لاحظ تواجدًا كثيفًا للإلكترونات في الغاز المضيء ممّا دعاه لإطلاق لفظة البلازما على هذه الحالة، لما لها من تشابه مع بلازما الدم وحملها لمكوناته، وهي مشتقة من الكلمة اللاتينية (πλάσμα) وتعني "شيء متشكل" أدى تطور البث الإذاعي إلى اكتشاف الغلاف الأيوني للأرض، وهو طبقة من الغاز المتأين جزئياً



الشكل 3: إيرفينج لانجمور (1881 - 1957) العالم الأمريكي الحاصل على جائزة نوبل في الكيمياء 1932

التسخين ليستمر إلى مئة درجة مئوية في الهواء الطلق فسيغلي الماء عند هذه الدرجة ويتحوّل إلى بخار ماء، والطاقة اللازمة لفعل ذلك تُدعى بالحرارة الكامنة للتبخير latent heat of vaporization ، وعند زيادة الحرارة سيتحوّل كامل الماء إلى بخار ماء - إذن، ماذا سيحدث إن سخّنا المادة في الحالة الغازية وأمددناها بالطاقة؟

حسناً، إن كانت كافيةً لكسر الروابط الذرية بين جزيئاتها ومن ثم فصل بعض من الإلكترونات من ذراتها، سنحصل على خليطٍ من الأيونات الموجبة والإلكترونات السالبة وجزيئات الغاز وذراته المتعادلة، وهو ما نطلق عليه إذا توافرت بعض الشروط حالة البلازما.

- ولكن ما مقدار الطاقة اللازمة لذلك؟

لا تتعجب يا صديقي ولا تندهش إذا أخبرتك أنها تحتاج لدرجات حرارة عالية أكبر من عشرة آلاف من الدرجات المئوية، وقد تصل إلى ملايين الدرجات المئوية. ففي حالة غاز الهيدروجين مثلاً نحتاج إلى كمية من الطاقة تكافئ 13.6 إلكترون فولت (eV) $1 \text{ eV} = 1.602176634 \times 10^{-19} \text{ Joule}$

هل شعرت بدوار بعد؟ أنتخيل ما أقول؟ نعم ملايين الدرجات

- وكيف لنا إمداد مثل هذه الطاقة؟

هناك العديد من الطرق، مثل التيارات الكهربائية العاتية وموجات الميكروويف وأشعة الليزر الضاربة وجزم الجسيمات ذات الطاقة العالية؟

- مممم

مهلاً كنت أنتظر منك أن تسألني ما المادة التي تتحمل احتواء هذه البلازما المتمردة يا صديقي؟

- ما هي؟



الشكل 5: الكون المنظور يتكون في غالبه من البلازما.

والبرق ومصابيح الفلورسنت المتألقة والنيون كان أحد الرواد في هذا المجال هو العالم هانس ألفين (حاز على جائزة نوبل عام 1970) الذي طوّر في عام 1940 تقريبًا نظرية هيدروديناميكيات المغناطيسية (Magnetohydrodynamic: MHD) أو علم دراسة الموائع الممغنطة الموصلة للكهرباء، حيث يتم التعامل مع البلازما بشكل أساسي كسائل مُوصِّل (ناقل). تم استخدام هذه النظرية على نطاق واسع وبنجاح لدراسة البقع الشمسية، والتوهجات الشمسية، والرياح الشمسية، وتكوين النجوم، ومجموعة من المواضيع الأخرى في الفيزياء الفلكية



الشكل 6: هانس ألفين أثناء تسلمه جائزة نوبل في الفيزياء 1970



الشكل 4: موجات الراديو وتطور البث الإذاعي

في الغلاف الجوي العلوي تعكس موجات الراديو، وهي مسؤولة عن إمكانية استقبال إشارات الراديو عندما يكون جهاز الإرسال فوق الأفق. اكتشف العلماء أن طبقة الأيونوسفير موجودة في حالة البلازما، وعندما بدأت أبحاث دراسة انتقال موجات الراديو للاتصالات اكتشف العلماء أن هذه الطبقة لها تأثير كبير على انعكاس الموجات عنها، فبدأت دراسات مكثفة لدراسة ظواهر انتقال الموجات في البلازما

اكتشف بعدها العلماء أن الكون المنظور يتكوّن في غالبه من هذه الحالة العجيبة كما هو موضح بالشكل (5)، والتي تُشع أضواءها في جنبات هذا الكون الفسيح، فالنجوم كلها مكوّنه من هذه الحالة التي تستمد طاقتها من اندماج ذرات نظائر الهيدروجين بها، وهو ما يُسمّى بالاندماج النووي، وهذه النجوم تُعتبر أفرانًا هائلة في حجمها لإنتاج النظائر الثقيلة كالحديد وغيره، والشمس هي أحد تجلّياتها، وكذلك الفراغ المحيط بالمجرات يسبح في هذه الحالة الفاتنة، وعلى الأرض توجد هذه البلازما في ظواهر الشفق القطبي وطبقة الأيونوسفير

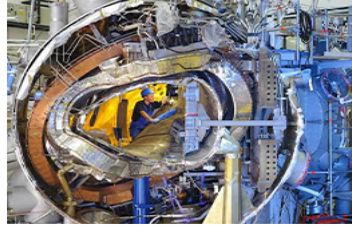


الشكل 7: قنبلة هيدروجينية

وتُوضّل فيها لكثير من فيزياء الكون وأسباب تكوّن المجالات المغناطيسية للنجوم
حيث فاقت في المدى والتأثير قنبليّ هيروشيما
تمكّنت الولايات المتحدة الأمريكية من ابتكار وناجازاكي التدميريتين بألاف المرات، وتبلغ درجة



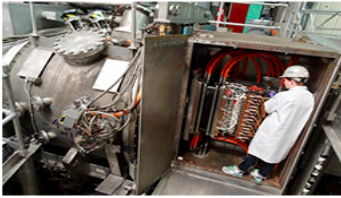
Large Tokamak EU



Large Superconducting Stellerator -EU



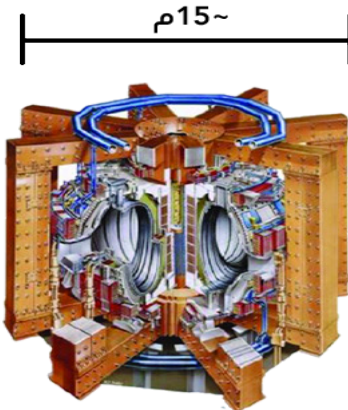
Spherical Torus PPPL (also EU)



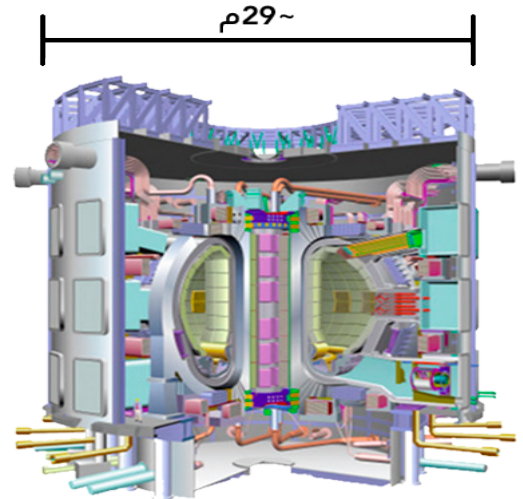
Tokamak General Atomics



Tokamak MIT



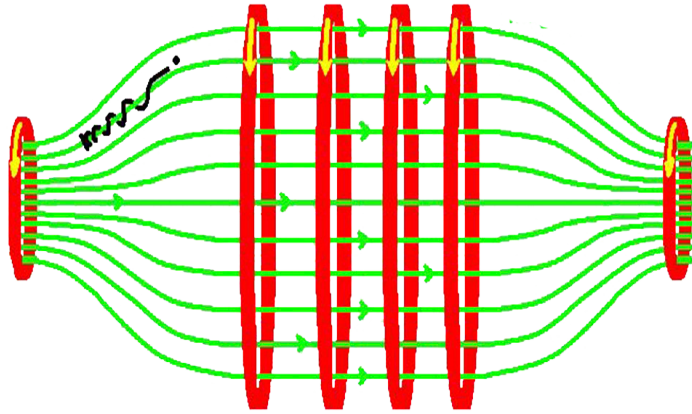
مفاعل جيت الاندماجي



مفاعل إيتر الاندماجي

الشكل (8): يوجد العديد من مفاعلات الاندماج النووي التجريبية في العديد من دول العالم

المنهجي للغلاف المغناطيسي للأرض عبر القمر الصناعي، وفتح مجال فيزياء البلازما الفضائية (انظر المقال الآخر في هذا العدد حول هذا المجال) استعار علماء الفضاء نظرية احتواء البلازما بواسطة المجال المغناطيسي من أبحاث الاندماج، ونظرية موجات البلازما من فيزياء الغلاف الأيوني، وفكرة إعادة الاتصال المغناطيسي magnetic reconnection كآلية لإطلاق الطاقة وتسريع الجسيمات من الفيزياء الفلكية. طوّر بعدها العلماء العديد من الأجهزة لدراسة الاندماج النووي منها الستيلاراتور Stellarator والتوكاماك Tokamak

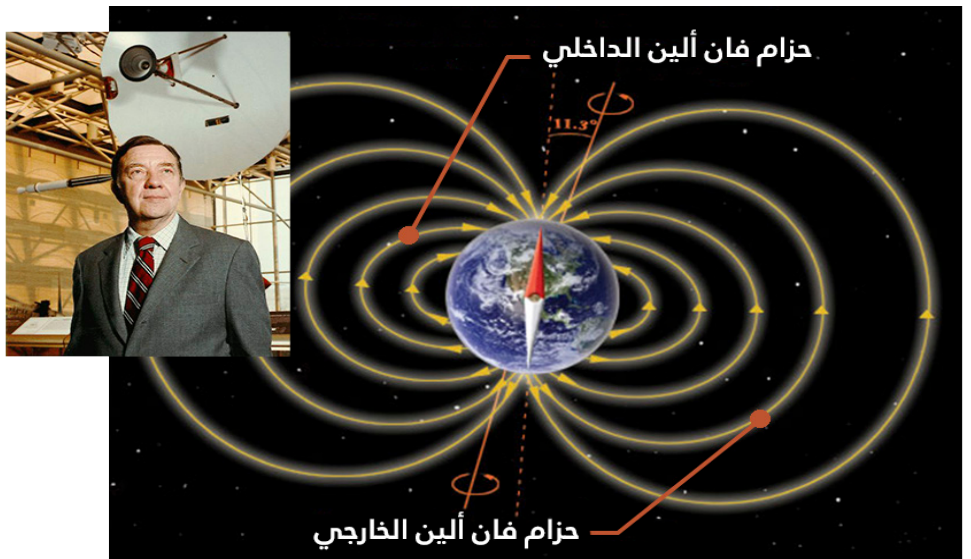


الشكل (10): المرايا المغناطيسية؛ أحد أجهزة دراسة الاندماج النووي.

والبنش Pinch والمرايا المغناطيسية

أدّى تطوير أجهزة الليزر عالية الطاقة في الستينيات إلى فتح مجال فيزياء البلازما الليزرية. عندما يضرب شعاع ليزر عالي الطاقة هدفاً طلياً، يتم التخلص من المادة على الفور، وتتشكل البلازما على الحدود بين الشعاع والهدف. تميل بلازما الليزر إلى امتلاك خصائص متطرفة إلى حد ما (على سبيل المثال، كثافات مميّزة للمواد

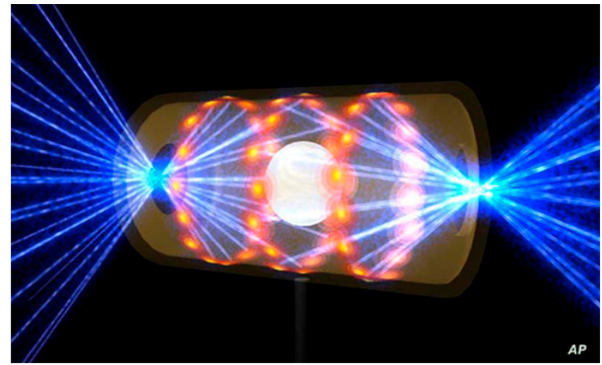
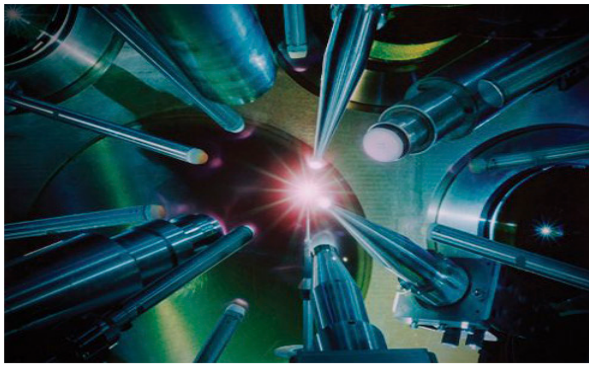
حرارة تفجيرها عدة ملايين من الدرجات، ممّا دفع بسباق محموم لفهم هذه البلازما ومحاولة ترويضها كمصدر لإنتاج الطاقة على الأرض في نهاية الخمسينيات قامت الدول العظمى، أمريكا وروسيا وإنجلترا، بكشف غطاء السرية عن أبحاثها في هذا المجال وبدأ التعاون من أجل فهم أفضل لهذه الحالة ومحاولة ترويضها على الأرض من أجل استخدامها كمصدر لا ينضب من الطاقة. باكتشاف الليزر طوّر العلماء طرقاً لتوليد البلازما عن طريق الاحتواء الثقالي للاندماج النووي (gravitationally confinement)، وبدأ السباق في هذا المضمار، ومن خلال التطور غير المسبوق في صناعة القوّضات الفائقة أصبح بناء تجارب غير مسبوقة للاندماج النووي بالاحتواء المغناطيسي كما في تجارب ايتز ITER بفرنسا و فندلشتاين سفن إكس Wendelstein 7-X بألمانيا أنظر الشكل (8) كان اكتشاف جيمس أ. فان إلين في عام 1958 لأحزمة فان إلين الإشعاعية المحيطة بالأرض، باستخدام البيانات المُرسلة بواسطة القمر الصناعي الأمريكي إكسبلورر، بمثابة بداية الاستكشاف



الشكل (9): جيمس أ. فان إلين - أحزمة فان إلين الإشعاعية المحيطة بالأرض.



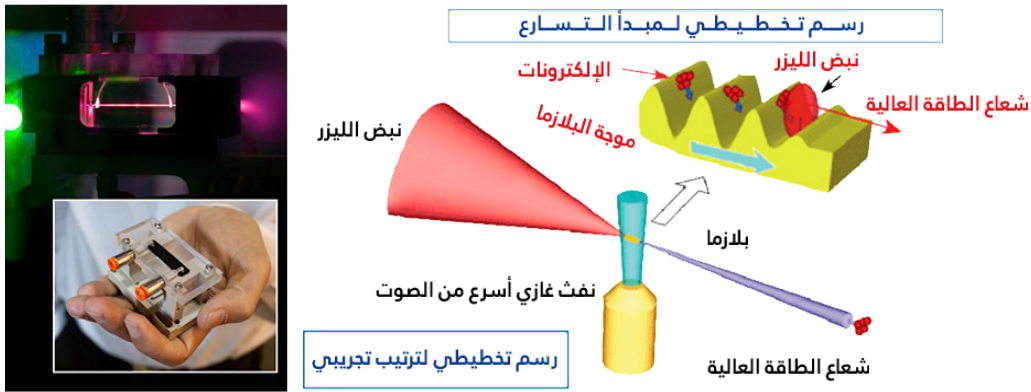
الشكل (11): أدى تطوير أجهزة الليزر عالية الطاقة في الستينيات إلى فتح مجال فيزياء البلازما الليزرية.



الشكل (12): اندماج الاحتواء بالقصور الذاتي.

هناك تطبيق آخر لفيزياء بلازما الليزر مثير للاهتمام هو استخدام المجالات الكهربائية القوية للغاية لتسريع الجسيمات، حيث يتم توليد هذه المجالات عندما تمر نبضة ليزر عالية الكثافة عبر البلازما. يأمل علماء فيزياء الطاقة العالية في استخدام تقنيات تسريع البلازما من أجل تقليل حجم وتكلفة مُسرِّعات الجسيمات بشكل كبير. (شكل 13) لعلك الآن قد استمتعت معنا بهذه الرحلة البسيطة عن تاريخ البلازما، فلنربط الأحزمة لأننا سننطلق مسرعين في رحلتنا لتعريف علم فيزياء البلازما.

الصلبة) غير موجودة في البلازما التقليدية. (شكل 11) إن أحد التطبيقات الرئيسية لفيزياء البلازما الليزرية هو النهج المتبع في طاقة الاندماج والمعروف باسم اندماج الاحتواء بالقصور الذاتي Inertial Confinement Fusion. في هذا النهج، يتم استخدام أشعة الليزر شديدة التركيز لتفجير هدف صلب صغير حتى يتم الوصول إلى الكثافات ودرجات الحرارة المميزة للاندماج النووي (أي الموافقة لمركز القنبلة الهيدروجينية)



الشكل (13): مُسرَّعات البلازما.

ثالثاً: تعريف أولي للبلازما

ليس كلُّ غاز متأين بلازما، فلا بدّ من توفّر شروطٍ كي نصفه بأنه بلازما، تتعلّق بـ:

درجة التأين Degree of ionization إذ لا بد أن تزيد عن 0.01% لكي يسلك الغاز المتأين سلوك بلازما، وتُعرّف بأنها نسبة الجسيمات المتأينة إلى الجسيمات الكلية

$$\chi = \frac{n_e}{n_e + n_n}$$

حيث n_e كثافة الإلكترونات أي عدد الإلكترونات في وحدة الحجم، و n_n كثافة الجسيمات المعتدلة.

شبه الاعتدال الكهربائي Quasi-Neutrality

$$n_e \approx n_n$$

إذ يجب أن يكون عدد الجسيمات سالبة الشحنة مساوياً تقريباً لعدد الجسيمات موجبة الشحنة (في حال تأين إلكترون واحد في الذرة)، كما أن الجسيمات المشحونة ينبغي أن تكون متقاربة لدرجة أن يؤثر كل جسيم على الكثير من الجسيمات القريبة بدلاً من مجرد التفاعل مع أقرب الجسيمات، فالتأثير الجماعي صفةٌ مميزة للبلازما

عزل ديباي Debye Shielding

فإذا عرّفنا طول ديباي بأنه نصف قطر الكرة المحيطة بالشحنة الكهربائية التي يقل الجهد الكهربائي

عند سطحها بنسبة مقلوب الثابت (2.71828) e عن قيمته عند الشحنة، ويتعلّق بدرجة حرارة وكثافة الإلكترونات، استلزم شرطُ تسمية الغاز بالبلازما أن يكون هذا الطول أصغر بكثيرٍ من مقاس الحاوية، فنكتب

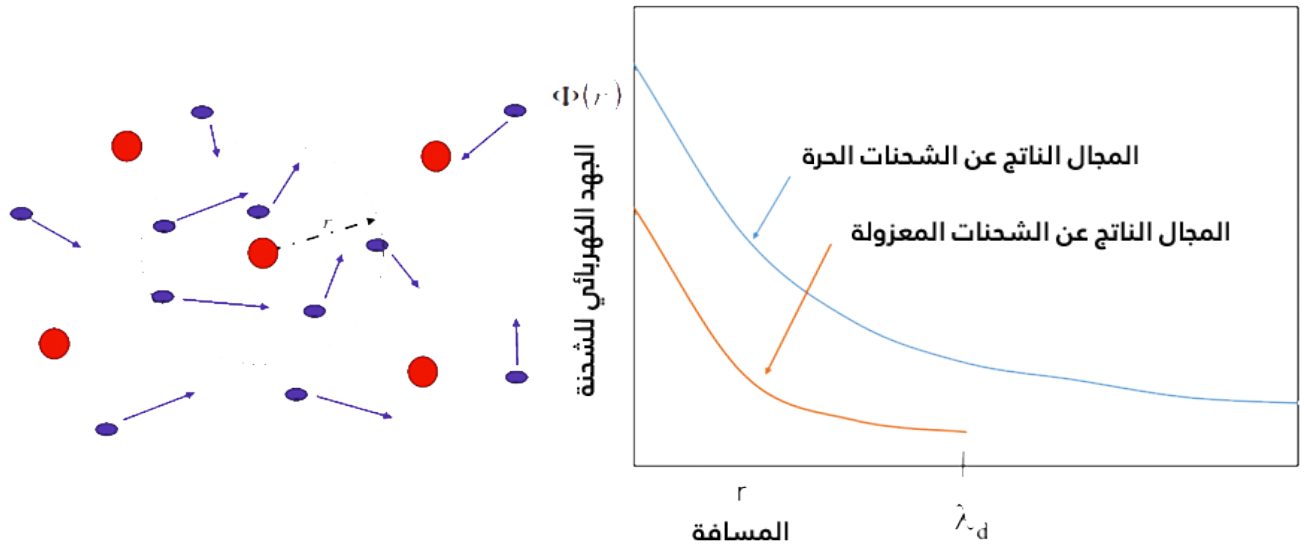
$$\Phi(r) = \Phi_0 e^{\frac{-r}{\lambda_D}} : \lambda_D = \sqrt{\frac{\epsilon_0 K_B T_e}{n_e}}, L \gg \lambda_D$$

حيث Φ الجهد الكهربائي على مسافة r ، و Φ_0 الجهد الكهربائي عند الشحنة، و λ_D طول ديباي، و T_e درجة حرارة الإلكترونات، و K_B ثابت بولتزمان، و ϵ_0 ثابت العزل الكهربائي للفراغ، و L بُعْد الوعاء الحاوي للبلازما.

يحدث عزلٌ ديباي بشكل طبيعي في البلازما نتيجة اختلاف الشحنات، فالشحنات الموجبة (الأيونات) يحيط بها العديد من الشحنات السالبة (الإلكترونات) إحاطةً لصيقة، ممّا يؤدي إلى عزل هذه الشحنة الموجبة والتقليل من تأثيرها عند مسافات بعيدة عنها.

عدد الجسيمات في كرة ديباي Number of particles in Debye sphere

$$N_e = \frac{4}{3} \lambda_D^3 n_e \gg 1$$



الشكل 14: عزل ديباي

حيث n_e كثافة الإلكترونات، $\omega_e = 2\pi f_e$ التردد الزاوي (النبض) الإلكتروني للبلازما، m_e كتلة الإلكترون، e شحنة الإلكترون

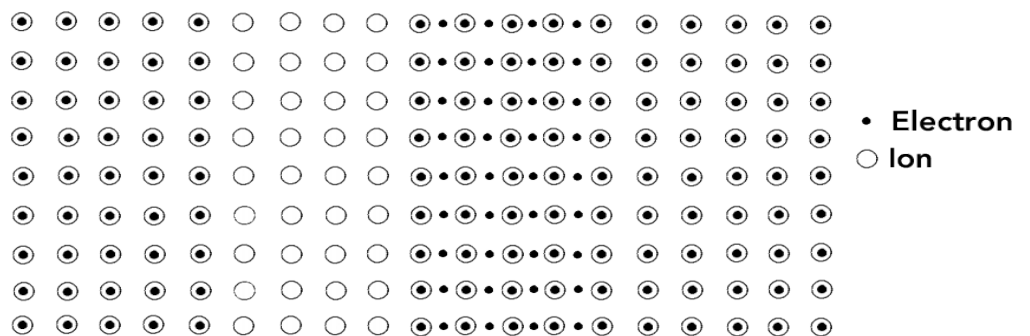
لا بُدَّ أن يكون تردد البلازما الإلكتروني، أو عدد الاهتزازات نتيجة الاستجابة للتأثير الكهربائي، أكبر بكثير من مُعدّل اهتزازات التصادم مع جزيئات الغاز، وذلك للمحافظة على درجة التأين ولتحقيق سرعة في التوزّع من أجل استعادة حالة شبه التأين. وغالباً ما يكون هذا التردد في الطيف الميكروي

تردد البلازما الأيوني Ion Plasma Frequency

للأيونات تردد مماثل لتردد الإلكترونات، وهو أصغر من الأخير بحوالي أربعين مرة من أجل نفس درجة الحرارة والكثافة، وهو في حيز الطيف الراديوي، ويُعطى النبض الأيوني بالعلاقة (كتلة الأيون m_i)

$$\omega_i = \sqrt{\frac{n_i e^2}{m_i \epsilon_0}}$$

فتكون قيمتا التردد الإلكتروني والأيوني من أجل $n_e \approx 10^{16} \text{ m}^{-3}$ مساويتين لـ



الشكل 15: تردد البلازما

لكي يُصنّف الغاز المتأين كبلازما، يجب أن تحتوي كرة نصف قطرها مساوٍ لطول ديباي على عدد وفير من الجسيمات. هذا الشرط ضروري نظراً للتأثير الكبير الذي يحدثه تقارب البلازما

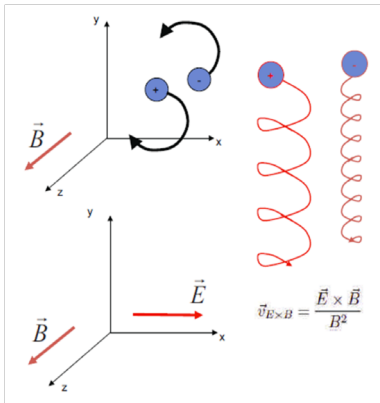
تردد البلازما الإلكتروني Electron Plasma Frequency

وهو معدل اهتزاز الجسيمات سالبة الشحنة (الإلكترونات) حول مواضع الجسيمات موجبة الشحنة (الأيونات) التي تعتبر ثابتة لثقلها، من حيث أن أيون الهيدروجين أثقل بحوالي 1837 مرة من الإلكترون، ويُعطى بالعلاقة

$$\omega_e = \sqrt{\frac{n_e e^2}{m_e \epsilon_0}}$$

1. طريقة دراسة الجسيمات

وفي هذه الطريقة تُدرس جسيمات البلازما كلاً على حدة، وتُدرس التأثيرات البينية ضمن الجسيمات، ولكنها طريقة معقدة للغاية لأنها تحتاج إلى قدرات حاسوبية جبّارة من أجل دراسة هذا العدد الهائل من الجسيمات الذي يتجاوز في بعض الحالات عشرة مرفوعة إلى أس ثمانية عشرة جسيماً في وحدة الحجم (متر مكعب). لهذه الطريقة تطبيقات عديدة في الصناعة والبحوث منها المغنطرون magnetron ومحركات الدفع بالبلازما



$$m \frac{d\vec{v}}{dt} = q(\vec{E} + \vec{v} \times \vec{B})$$

$$w_c = \frac{|q|B}{m}$$

$$T_L = \frac{v_{\perp}}{w_c} = \frac{mv_{\perp}}{|q|B}$$

الشكل 16: معادلات الحركة لجسيم مشحون في مجالات كهربائية ومغناطيسية. يعطي السطر الأول قوّة لورنتز بدلالة الحقل الكهربائي E والحقل المغناطيسي B والسرعة v، بينما يعطي السطر الثاني (الثالث) نبض (نصف قطر) الحركة الحلزونية اللولبية التي تسلكها كتلة m بشحنة q ضمن حقل مغناطيسي،

في هذه الطريقة، تكتب معادلات الحركة لنيوتن من أجل جميع الجسيمات في البلازما آخذين في الاعتبار القوى البينية ضمن الجسيمات، وخاصة القوى الكهربائية بعيدة المدى، ثم يقوم العلماء بمحاولة حلّها عن طريق الحواسيب الفائقة السرعة

يصف نموذج الجسيم الوحيد single particle model البلازما على أنها عبارة عن إلكترونات وأيونات فردية تتحرك في مجالات كهربائية ومغناطيسية مفروضة (بدلاً من المجالات المتّسقة ذاتياً). وبالتالي، يتم وصف حركة كلّ جسيم بقانون قوة لورنتز. وفي

$$f_e \approx 9 \times 10^8 s^{-1}, f_i \approx 3 \times 10^6 s^{-1}$$

رابعاً: تصنيفات البلازما

حوالي 98% من الكون المنظور موجود في حالة البلازما. والبلازما لا تتواجد على الأرض بصورة طبيعية إلا في ثلاث ظواهر ألا وهي: طبقة الأيونوسفير والبرق وظاهرة الشفق القطبي تُصنّف البلازما من حيث محتواها من الطاقة إلى قسمين: بلازما عالية الحرارة وبلازما منخفضة الحرارة، كما وتصنف من حيث الكثافة إلى: بلازما عالية الكثافة وبلازما منخفضة الكثافة، ومن حيث اتزانها الترموديناميكي إلى: حرارية (أو متزنة) وغير حرارية (أو غير متزنة)، وهناك تقسيمات أخرى أكثر تعقيداً لن يتسع المقام لذكرها (انظر الشكل 15)

في غالب الأحيان، نحتاج على الأرض إلى أوعية مُفَرَّغَة لتوليد البلازما، ولكن هناك طرق أخرى مثل توليدها في الهواء، وتتراوح كثافتها في الكون من جسيم واحد في المتر المكعب إلى 1 وأمامه 33 صفر جسيم في المتر المكعب، أما درجة حرارتها فتتمدّ من عشرة آلاف إلى مئات الملايين من الدرجات المئوية

- ولماذا إذن هي مضيئة؟

الضوء الذي تراه إنّما يأتي من الذرات عندما ينتقل الإلكترون من مدار أعلى في الطاقة إلى مدار أدنى، فعندها يُفقد الفرق في الطاقة بين المدارين على هيئة فوتونٍ ضوءٍ لوّنه يعتمد على هذا الفرق، ولهذا السبب تجد هذه الألوان المبهرة المنطلقة من البلازما

خامساً: توصيف ودراسة البلازما

يستخدم العلماء العديد من الطرق الرياضية لوصف ودراسة البلازما، نذكر منها

3. طريقة ديناميكا الموائع الممغنطة - المغناطيسية الهيدروديناميكية (MHD)

وهي طريقة مُشتقة من النظرية الحركية للبلازما، يتم فيها دمج معادلات ماكسويل للكهروديناميكية مع معادلات نافير-إستوكس لديناميكا الموائع، وتُعدّ من الطرائق المنتشرة بكثرة لدراسة فيزياء البلازما في العديد من التطبيقات المختلفة

كان الفيزيائي السويدي هانز ألفين (-1908) أحد أشهر العلماء المرتبطين بالمغناطيسية الهيدروديناميكية، وقد حصل على جائزة نوبل في الفيزياء (1970) لعمله الأساسي واكتشافاته في المغناطيسية الهيدروديناميكية، مع تطبيقاتٍ مثمرة في أجزاء مختلفة من فيزياء البلازما

النقطة المركزية في نظرية المغناطيسية الهيدروديناميكية هي أن السوائل المُوصلة يمكنها دعم وتعزيز المجالات المغناطيسية. يقتضي وجود المجالات المغناطيسية خلق قوى تؤثر بدورها على السائل (عادةً البلازما)، وبالتالي قد تؤدي إلى تغيير هندسة (أو طوبولوجيا) وقوة المجالات المغناطيسية نفسها. تكمن إحدى أهم القضايا الرئيسية لسائل مُوصّل معين في تحديد الشدّات النسبية للحركات الناقلة في السائل، مقارنة بالتأثيرات الانتشارية الناجمة عن المقاومة الكهربائية.

تشمل الموضوعات الأخرى التي تنتمي إلى

العديد من الحالات ذات الأهمية العملية، يمكن التعامل مع هذه الحركة باعتبارها تراكبًا لحركة دائرية سريعة نسبيًا حول نقطة تسمى مركز التوجيه مع انجراف بطيء نسبيًا لهذه النقطة

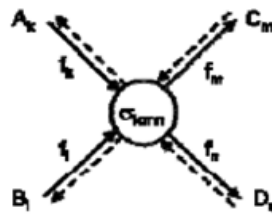
2. طريقة النظرية الحركية (الكيناتيكية)

وهي طريقة إحصائية تُستخدم معادلات شبيهة بمعادلة بولتزمان في النقل Boltzman Transport Equation لدراسة الحالة الغازية، ولكنها أكثر صعوبة لوجود المجالات الكهروديناميكية في البلازما والتي تفتقدها الحالة الغازية المتعادلة كهربائيًا، وتُمثّل إحدى الطرق الشائعة لدراسة البلازما تُعطي معادلة الحركة من أجل حساب دالة التوزيع (f_i) المُعبّرة عن كثافة النوع الواحد (i) في فضاء الطور بالشكل

$$\frac{df_i}{dt} = \frac{\partial f_i}{\partial t} + \vec{v}_i \cdot \frac{\partial f_i}{\partial \vec{r}} + \frac{\vec{F}}{m_i} \cdot \frac{\partial f_i}{\partial \vec{v}} = \left(\frac{\partial f_i}{\partial t} \right)_{coll}$$

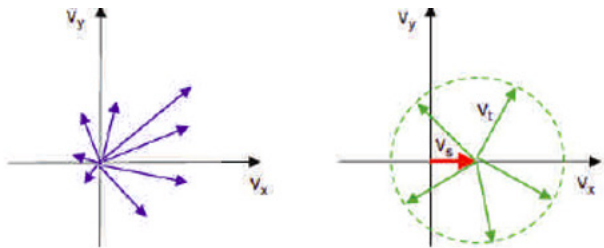
حيث يشير الطرف الأيسر إلى مفهوم حركة الجسيمات الانسيابية عبر المسارات في فضاء الأطوار، والذي يجري تمثيله بواسطة مؤثر Liouville التفاضلي المُعبّر عن الاشتقاق الجسيمي أو الكلّي، بينما يُشير الطرف الأيمن إلى التصادم ويُعبّر عن تغير السرعة الناجم عن التصادمات من خلال مؤثر تكاملي يُوّضح الشكل أدناه في حالة صدم ثنائي.

$$A_k + B_l \xrightarrow[\Delta E_{klmn}]{\sigma_{klmn}} C_m + D_n$$



التصادم الثنائي

$$\frac{df_i}{dt} = \frac{\partial f_i}{\partial t} + \vec{v}_i \cdot \frac{\partial f_i}{\partial \vec{r}} + \frac{\vec{F}}{m_i} \cdot \frac{\partial f_i}{\partial \vec{v}} = \left(\frac{\partial f_i}{\partial t} \right)_{coll} = \sum_{klmn} \left[\int d\Omega d\vec{v}_l \cdot |\vec{v}_l - \vec{v}_k| \cdot \sigma_{klmn}(v, \vartheta) \cdot (f_m f_n - f_l f_k) \right]^{(i)}$$



Particle conservation $\frac{\partial n}{\partial t} + \nabla \cdot (n \vec{v}_s) = 0$

$p = mn \langle v_t^2 \rangle$

Momentum conservation $mn \left[\frac{\partial \vec{v}_s}{\partial t} + \vec{v}_s \nabla \cdot \vec{v}_s \right] = n \vec{F} - \nabla p = nq(\vec{E} + \vec{v}_s \times \vec{B}) - \nabla p$

$mn \left[\frac{\partial}{\partial t} \vec{v} + (\vec{v} \nabla) \vec{v} \right] = qn \vec{E} - \nabla p - m \vec{v} n \nu_m$
collisions

Energy conservation

$$\frac{\partial}{\partial t} n \langle \epsilon \rangle + \underbrace{\nabla n \langle \epsilon \rangle v_s}_{\text{convection}} - \underbrace{p \nabla v_s}_{\text{Compression/expansion}} + \underbrace{\nabla q}_{\text{Heat conduction}} - \underbrace{n v_s \vec{F}}_{\text{Ohmic heating}} = 0$$

الشكل 17: ديناميكا المواع الممغنطة (v_s هي السرعة الانسيابية، بينما v_t هي السرعة الحرارية، بينما ϵ هي طاقة الجسيم و p الضغط)

الديوترونات و التريتيونات مع بعضها البعض، ما يُشكّل مصدرًا لا ينضب ونظيفًا بالمقارنة بالانشطار النووي، تتكوّن نوى أثقل منها مثل الهليوم مع انطلاق طاقة ناتجة عن فرق الطاقة المكافئة للفرق

بين كتل مداخل الاندماج ونواتجه

الاندماج النووي صعب المراس حيث نحتاج إلى طاقة احتواء للبلازما لازمة لعملية الاندماج النووي تصل درجات حرارتها لعشرات بل ومئات الملايين من الدرجات المئوية من أجل إعطاء طاقة كافية للنوى موجبة الشحنة للتغلب على قوى التنافر البينية الناتجة عن قانون كولوم للشحنات المتماثلة، فتتقارب من بعضها البعض بما يتسنى للقوى النووية العظمى من جذبها سويًا وإدماجها بدورها في نوى أثقل من مدخلات الاندماج.

مازال هناك الكثير من الجهد والعمل الدؤوب

الإطار الأساسي للديناميكا الهيدرومغناطيسية، على سبيل المثال، اضطراب MHD، وموجات MHD (موجات Alfvén)، والحمل المغناطيسي، وإعادة توصيل MHD، ونظرية الدينامو الهيدرومغناطيسية

في الشكل القياسي غير النسبوي، تتكون معادلات MHD من قوانين المصونية الأساسية للكتلة وكمية الحركة والطاقة، بالإضافة إلى معادلة التحريض للمجال المغناطيسي. يبيّن الشكل 20 هذه المعادلات مكتوبة بواحدات النظام الدولي للوحدات

سادسًا: استخدامات البلازما

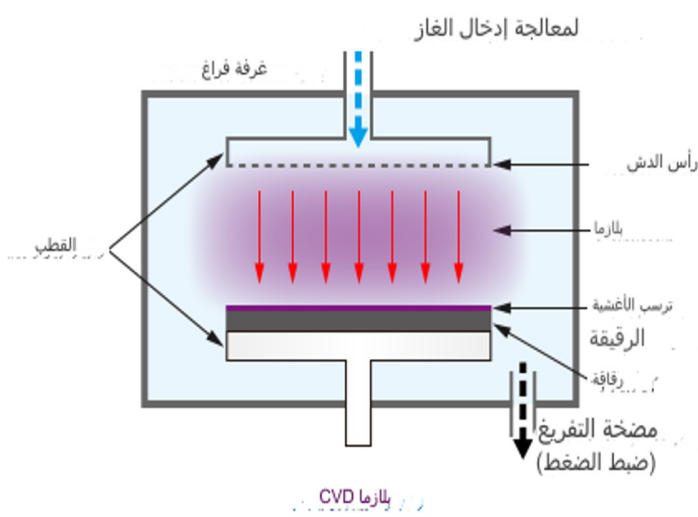
تستخدم البلازما في كثير من التطبيقات نذكر منها:

1. تطبيقات في الطاقة لدراسة إنتاج الكهرباء من الاندماج النووي

عبر تحقيق اندماج ذرات الهيدروجين ونظائرها مثل

للأنظمة سلباً على سلوك التفريغ لمفاعلات البلازما. وفيما يلي ثلاثة أمثلة لاستخدام البلازما في تصنيع أشباه الموصّلات

- الترسيب الكيميائي للبخر المُعزّز بالبلازما (PECVD)



الشكل 18: الترسيب الكيميائي للبخر المعزز بالبلازما (PECVD)

تُستخدم عملية الترسيب الكيميائي للبخر المعزز بالبلازما (PECVD) لتكوين طبقة من أغشية نيتريد السيليكون (SiN) وأغشية أكسيد السيليكون (SiO₂) في تصنيع أشباه الموصّلات السيليكونية. يتم تحويل غاز المادة الخام المزود على الركيزة إلى بلازما بواسطة التيار المباشر (DC) أو تيار التردد اللاسلكي (RF) أو الموجات الدقيقة لتنشيط الجسيمات المثارة المحايدة. إنها طريقة لتكوين طبقة رقيقة عن طريق التسبب في تفاعل كيميائي على الركيزة وترسيب المواد الناتجة بالمقارنة مع طريقة المعالجة الحرارية التقليدية (طريقة الترسيب الكيميائي البخاري الحراري)، تتميز هذه الطريقة بقدرتها على تكوين طبقة رقيقة عند درجة حرارة منخفضة. ولأنها لا تستخدم جهاز تسخين، فيمكنها التعامل مع الأسطح غير المستوية والأشكال المعقدة

للتغلب على مشاكل كثيرة بعضها يتعلق بفيزياء البلازما واحتوائها وعدم ثباتها وبعضها الآخر يتعلق بأمور هندسية من مثل إيجاد المواد المناسبة للبناء التي ستتحمل هذه البيئة القاسية من حيث الحرارة والإشعاعات النووية.

ما يميز الاندماج النووي أن الوقود المستخدم فيه وهو نظائر الهيدروجين متوافر في كلّ بحر العالم بصورة طبيعية، واستخلاصه من الماء أمر سهل ميسور، كما إن الكمية المستخدمة لتوليد الكهرباء ضئيلة للغاية فكوب من هذه المادة يعطي طاقة آلاف الاطنان من الفحم

2. تطبيقات في الصناعة

للبلازما تطبيقات عديدة في صناعة الإلكترونيات والسيارات والمنسوجات والطلاء وغيرها الكثير. تُتيح نظم معالجة السطوح بالبلازما إنتاج معدّات فائقة الجودة من حيث الصلابة وزيادة مقاومة التآكل والتوافق الحيوي وتغيير الخصائص البصرية والإلكترونية. يُعدّ تصنيع الدارات المتكاملة (IC) أحد تطبيقات البلازما الرئيسية، حيث يساهم في حوالي ثلث خطوات إنتاج أشباه الموصّلات. يتم إنشاء البلازما في غرفة المعالجة لتنشيط متسلسلة متحكّم فيها من التفاعلات الكيميائية على سطح الركيزة. تُوفّر معالجة الأغشية الرقيقة هذه في المقام الأول طاقةً التنشيط، بدلاً من الحرارة، لاستهداف السطوح التي تُوفّر عمليات الحفر والترسيب والغرس الحرجة على المواد. تتوسع أبحاث البلازما المُتريّة Dusty plasma في الصناعة بسرعة بسبب ظاهرة التلوّث الداخلي لمفاعلات البلازما الصناعية المستخدمة في أنظمة IC ومعالجة الأغشية الرقيقة والرش والنقش. يمكن أن يؤثر نمو كتلة الجسيمات النانوية داخل مثل هذه

- الحفر الجاف بالبلازما (Etching)

الحفر هو عملية نحت الأخاديد والأنماط على سطح الركيزة. تقليدياً، يتم استخدام طريقة الحفر الرطب باستخدام محلول الحفر. ومع ذلك، في السنوات الأخيرة، أصبح الحفر الجاف باستخدام غاز الحفر أو الأيونات هو السائد

الحفر الجاف بالبلازما هو تقنية تؤدي الحفر عن طريق كشط سطح الركيزة بالبلازما. ويطلق عليها أيضاً تقنية الحفر الفيزيائي الكيميائي

كما هو الحال في الترسيب الكيميائي للبخار للبلازما، يتدفق الغاز على سطح الركيزة، ويتحول الغاز إلى بلازما. في هذا الوقت، تصطدم الأيونات بالركيزة لتعزيز التفاعل الكيميائي مع المواد الموجودة في البلازما. هذا يجعل من الممكن كشط سطح الركيزة بدقة على نطاق ذري

على عكس الحفر الرطب، لا يتم توليد سائل نفايات، لذلك بالإضافة إلى كونها طريقة معالجة نظيفة، فإن المعالجة الأكثر دقة من الحفر الرطب ممكنة. يمكن أيضاً استخدام الحفر الأعماق لفصل رقائق أشباه الموصلات، والمعروفة باسم تقطيع البلازما

- التنظيف بالبلازما (Plasma Cleaning)

التنظيف بالبلازما هو تقنية تنظيف تقوم بتحليل وتبخير المواد العضوية مثل الزيت الملتصق بسطح الركيزة بالبلازما. بالإضافة إلى كونها طريقة جافة ونظيفة لا تستخدم الماء أو محاليل التنظيف، فإنها توفر أيضاً مستوى عالياً من التنظيف لا يترك أي بقايا

يمكن للتنظيف بالبلازما أيضاً أن يجعل سطح الجسم المعالج مُجَبًا للماء عن طريق كسر الروابط

الجزئية وتزيينه بمجموعات الهيدروكسيل. في عملية تصنيع أشباه الموصلات، يتم استخدامه أيضاً لإضافة أُلْفَةٍ للماء إلى سطح PDMS (ثنائي ميثيل بولي سيلوكسان) المنقوش من أجل تحسين التصاق النمط

3. تطبيقات في الطب

أُجريت التجارب الرائدة المبكرة باستخدام بلازما الضغط الجوي المنخفض الحرارة للتطبيقات الطبية الحيوية في عقدٍ امتد من عام 1995 إلى عام 2004. تضمنت التجارب الأولى استخدام تفريغ الحاجز العازل لتعطيل البكتيريا على الأسطح وفي السوائل ولتوليد البلازما النبضية في المحاليل الملحية من أجل التطبيقات الجراحية. يُعمل على استخدام البلازما الباردة لتطهير الجروح، وتعزيز تكاثر الخلايا الليفية، وسرعان ما تبع ذلك انفصال الخلايا.

في نهاية المطاف، جذبت هذه الأعمال الأساسية اهتمام مجتمع أبحاث البلازما ذات درجات الحرارة المنخفضة، وشهد هذا المجال نمواً كبيراً في السنوات التي تلت عام 2005 وحتى الوقت الحاضر. ومنذ ذلك الحين تمت متابعة التطبيقات في مجال التئام الجروح وطب الأسنان وعلاج السرطان وما إلى ذلك في العديد من المختبرات ومراكز الأبحاث حول العالم، ما أدى إلى زيادة ملحوظة في عدد ورقات المجلات العلميّة حول هذا الموضوع، كما نُشر العديد من الكتب حوله. وللبلازما تطبيقات عديدة في علاج القرحة الناتجة عن مرض السكري وعلاج بعض أمراض السرطانات والتجميل وعلاج الأسنان

4. تطبيقات في البيئة

تتمتع البلازما بمجموعة من التطبيقات التكنولوجية في مجال معالجة البلازما البيئية. نشير بمصطلح معالجة البلازما البيئية إلى استخدام البلازما لحلّ

الشرب النظيفة في كثير من النواحي رفاهيةً منتشرة في المقام الأول في البلدان المتقدمة. يقدّم علم البلازما حلاً محتملاً لتنقية المياه. وفي أوروبا بالفعل، تنتشر معالجة المياه بالأوزون المشتق من البلازما على نطاق واسع، وقد ظلت كذلك لفترة طويلة. نركّز هنا على تطوير التقنيات القائمة على البلازما والتي تتطلب القليل من البنية التحتية بحيث يمكن استخدامها في البلدان المحدودة الموارد والمتخلفة على وجه الخصوص. وفي هذا الصدد، من المستحسن أن يكون لديك جهاز تنقية محمول من أجل تنقية نقطة الاستخدام. وبالتالي يمكن استخدام هذه التكنولوجيا عند الطلب في مجموعة متنوعة من المواقع بدءاً من البرك والجداول وحتى الأنهار، حيث يمكن للمختبر إلقاء نظرة فاحصة على تصريفات البلازما في الماء كوسيلة لمعالجة المياه المحمّولة. هدفنا هو فهم فيزياء وكيمياء انهيار البلازما في الماء وتقليل متطلبات الجهد، وبالتالي يمكن تطوير التقنيات على أساس هذا الفهم. يمكن لمثل هذه التقنيات أن تقلل بشكل كبير من عدد الوفيات المرتبطة بالأمراض التي تنتقل عن طريق المياه

وهناك الكثير والكثير من التطبيقات والتي لا يتسع المجال لذكرها هنا.

سابعاً: خاتمة

البلازما هي مادة شديدة السخونة - ساخنة لدرجة أن الإلكترونات تنفصل عن الذرات لتشكل غازاً متأيناً، وهي تشكل أكثر من 99% من الكون المرئي. في سماء الليل، تنوهج البلازما في هيئة نجوم وشُدم وحتى الشفق القطبي الذي يلمع أحياناً فوق القطبين الشمالي والجنوبي. فرع البرق الذي يشق

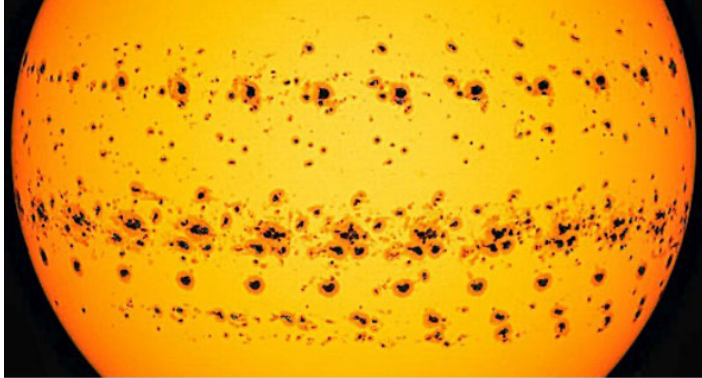
بعض المشكلات التكنولوجية المرتبطة بالبيئة الطبيعية. وفي هذا الصدد، يتراوح موضوع هذا الجانب في علم البلازما من تخفيف المخاطر البيئية إلى استخدام البلازما لمعالجة المنتجات الثانوية الزراعية وتنقية المياه. يتميز هذا الحقل الفرعي عادةً بتصريفات البلازما الجوية نظراً لأن المادة المراد معالجتها موجودة في عالمنا اليومي. وهذا يتناقض مع معظم معالجة البلازما المادية حيث تتم المعالجة تحت الضغط الجوي بكثير. تشكّل دراسة تصريفات البلازما في الغلاف الجوي وتفاعل هذه التصريفات مع المادة جانباً رئيسياً من هذا الجهد. في نهاية المطاف، يجب أن تؤدي المعرفة المكتسبة إلى طرق جديدة للحفاظ على بيئتنا آمنة بالإضافة إلى توفير وسيلة أفضل من أجل استخدام الموارد الموجودة لدينا هنا على الأرض وخارجها

يمكن استخدام البلازما لمعالجة الغازات السامة التي تنتج أثناء تشغيل السيارات والمصانع. تحتوي هذه التصريفات الفعالة على إلكترونات نشطة يمكنها تفكيك الغازات السامة قبل انبعاثها إلى البيئة. يمكن أيضاً استخدام البلازما لمعالجة السلائف الزراعية مثل البذور وكذلك معالجة منتجات النفايات الزراعية. على سبيل المثال، تعتبر قشور الأرز إحدى منتجات النفايات المشتقة من معالجة الأرز، وهي غنية بعنصر السيليكون. يبحث الكثيرون الآن عن كيفية استخدام البلازما لاستخراج السيليكون من الدرجة الضوئية من قشور الأرز. إن التنفيذ العملي لمثل هذا النهج يمكن أن يؤدي إلى خفض تكلفة المصفوفات الشمسية

القاتل الرئيسي للأطفال في العالم هو المرض الناجم عن الأمراض التي تنقلها المياه. تعتبر مياه

أخبار علمية

النشاط الشمسي يستمر في الارتفاع



شهد أغسطس/آب 2024 ارتفاعاً غير مسبوق في النشاط الشمسي، حيث تجاوز متوسط عدد البقع الشمسية الشهري 200 لأول مرة منذ 23 عامًا، وهو ما يقارب ضعف التوقعات الرسمية. عند بداية دورة الشمس 25 في ديسمبر-كانون الأول 2019 (تستغرق دورة الشمس حوالي 11 سنة، وأُبتدئ بتسجيلها عام 1755)، توقّع الخبراء أنها ستكون ضعيفة مثل سابقتها دورة الشمس 24، لكن يبدو الآن أنها في طريقها لمنافسة بعض أقوى الدورات الشمسية في القرن العشرين

في مايو/أيار 2024، شهدنا عاصفة جيومغناطيسية قوية من الفئة المئوية، مع رؤية الشفق القطبي في مناطق مثل جنوب المحيط الهادي وأمريكا الوسطى وجنوب إفريقيا. آخر مرة حدث فيها البقع الشمسية بهذا المستوى المرتفع كانت في 2001، قبيل عواصف الهالوين الشمسية الشهيرة 2003، وتضوّت أقوى توهج شمسي مُسجّل على الإطلاق رغم أنه لا يمكن ضمان تكرار تلك الأحداث، فإن الأرقام الحالية للبقع الشمسية تشير إلى احتمالية حدوث نشاط شمسي مشابه في المستقبل. [المصدر](#)

السما هو البلازما، وكذلك لافئات النيون على طول شوارع مدينتنا. وكذلك شمسنا، النجم الذي يجعل الحياة على الأرض ممكنة

غالبًا ما يطلق على البلازما "الحالة الرابعة للمادة"، جنبًا إلى جنب مع الحالات الصلبة والسائلة والغازية. تمامًا كما يغلي السائل ويتحول إلى غاز عند إضافة الطاقة، فإن تسخين الغاز سيشكل بلازما - حساء من الجسيمات المشحونة إيجابيا (الأيونات) والجسيمات المشحونة سلبًا (الإلكترونات)

ولأن الكثير من الكون مصنوع من البلازما، فإن سلوكها وخصائصها محل اهتمام شديد من قبل العلماء في العديد من التخصصات. والأمر المهم هو أنه عند درجات الحرارة المطلوبة لتحقيق هدف طاقة الاندماج العملي، تكون كل المادة في شكل بلازما. لقد استخدم الباحثون خصائص البلازما كغاز مشحون لحصرها واحتجازها بواسطة حقول مغناطيسية وتسخينها إلى درجات حرارة أعلى من درجة حرارة قلب الشمس. ويسعى باحثون آخرون إلى استخدام البلازما في تصنيع رقائق الكمبيوتر، ودفع الصواريخ، وتنظيف البيئة، وتدمير المخاطر البيولوجية، وشفاء الجروح، وغير ذلك من التطبيقات المثيرة

المراجع:

1. Introduction to Plasma Physics and Controlled Fusion by F. F. Chen (Third Edition 2016)
2. Fundamentals of plasma physics by P.M. Bellan (2006)
3. Principles of Plasma Discharges and Materials Processing (Second Edition, 2005) by Lieberman, Lichtenberg
4. Plasma physics: An introduction to laboratory, space, and fusion plasmas (2010) by A. Piel
5. Wikipedia
6. The Elusive Plasma-A Journey to the Plasma Wonderland. PPT Presentation.

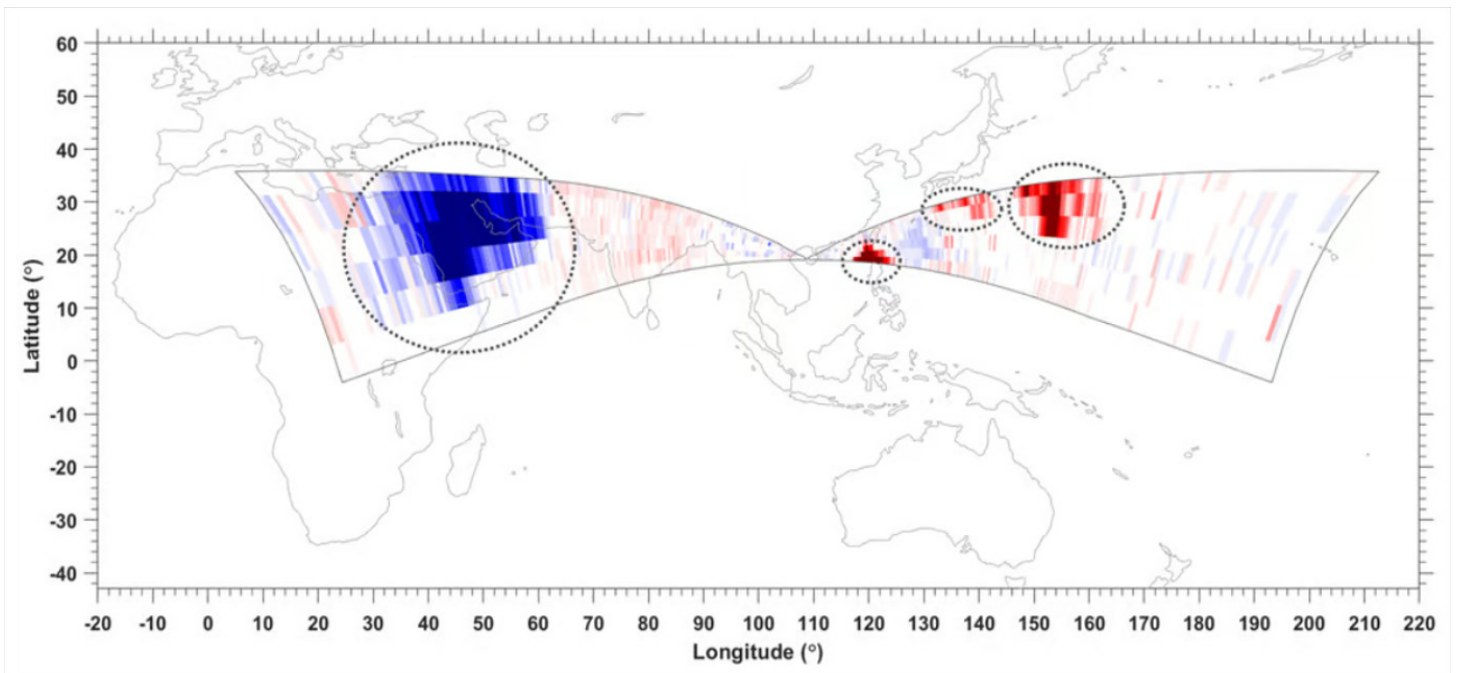
الرادار الصيني الفائق يكتشف فقاعة بلازمية فوق الأهرامات المصرية

يستخدم تقنيات متقدمة تُمكنه من إرسال موجات كهرومغناطيسية عالية الطاقة ترتد بين الأيونوسفير وسطح الأرض، مما يسمح له برصد الفقاعات البلازمية على مسافات بعيدة. بفضل هذه التكنولوجيا، تمكن العلماء من تتبع حركة وتشكيل الفقاعات البلازمية في الوقت الحقيقي، وهو إنجاز لم يكن ممكنًا في السابق

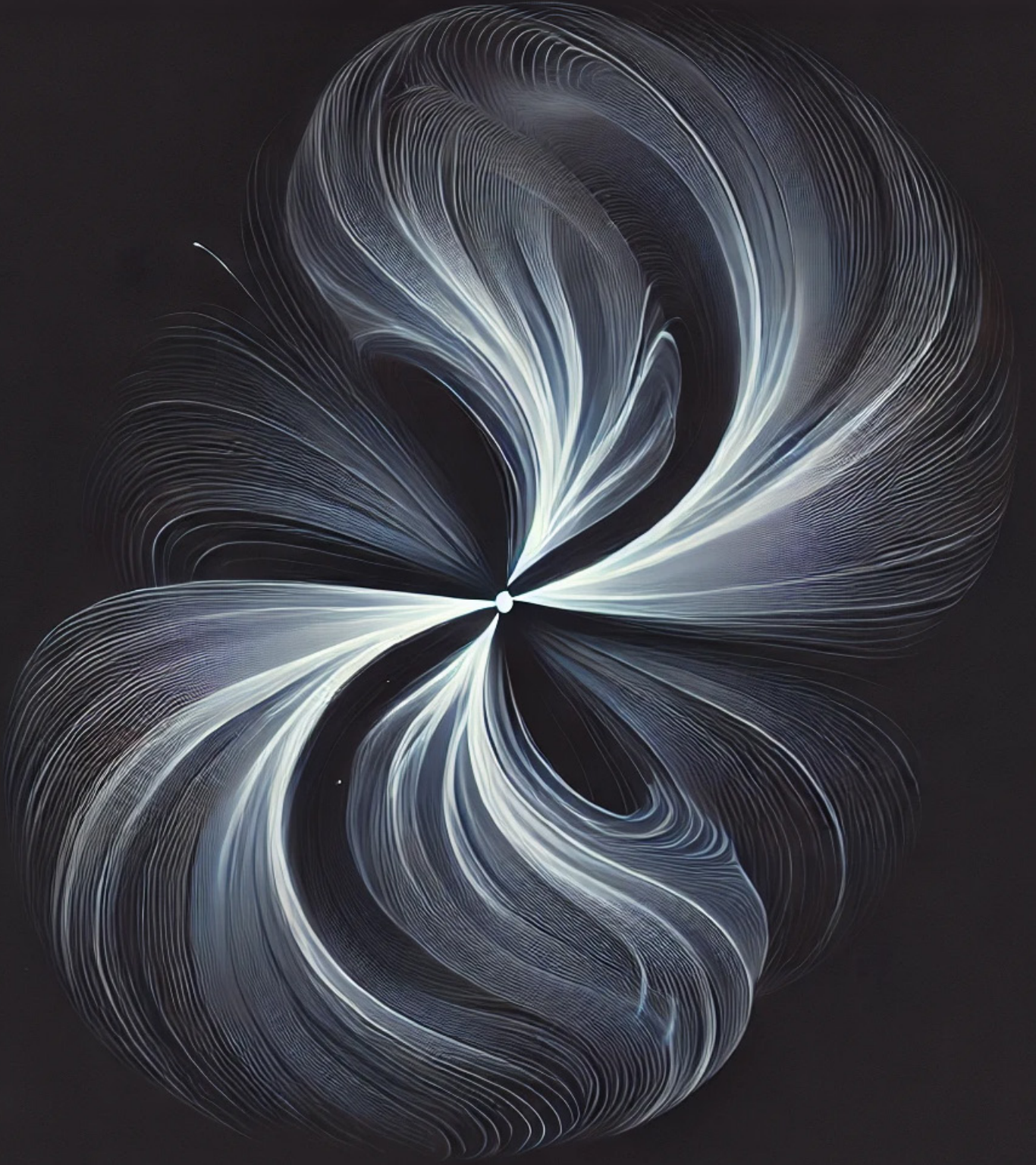
تشكل الفقاعات البلازمية تهديدًا متزايدًا للاتصالات وأنظمة الملاحة، حيث تتسبب في اضطرابات في الغلاف الأيوني تؤثر على الأنظمة التي تعتمد على الأقمار الصناعية. يشير العلماء إلى أن هذا الاكتشاف يعد خطوة مهمة في فهم هذه الفقاعات وتأثيراتها على التكنولوجيا الحديثة

[المصدر](#)

أعلن العلماء الصينيون عن اكتشاف فقاعة بلازمية كبيرة ظهرت فوق أهرامات الجيزة وجزر ميدواي في الوقت نفسه تقريبًا، باستخدام نظام الرادار الفائق "LARID" الواقع في جزيرة هاينان. هذا الرادار القوي، الذي يصل مدى كشفه إلى 9600 كيلومتر، هو الأول من نوعه في العالم القادر على رصد الفقاعات البلازمية في الغلاف الجوي العلوي للأرض. الفقاعات البلازمية هي ظواهر جوية نادرة تحدث في المناطق ذات خطوط العرض المنخفضة نتيجة اختفاء مفاجئ لعدد كبير من الجسيمات المشحونة في الأيونوسفير. هذه الفقاعات، التي يمكن أن يصل قطرها إلى مئات الكيلومترات، تُسبب اضطرابات في أنظمة GPS وتقطع الاتصالات عبر الأقمار الصناعية. تم تطوير رادار "LARID" العام الماضي، وهو

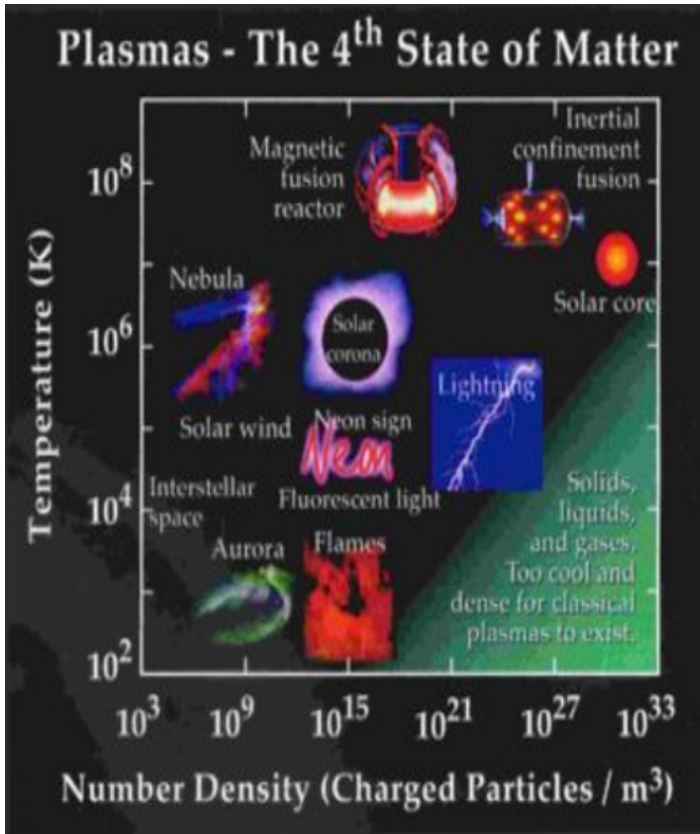


الموجات اللاخطية المنتشرة في بلازما الفضاء



ابراهيم القماش ومحسن زهران
مجموعة الفيزياء النظرية، كلية علوم المنصورة، مصر

الشكل (2)، يمكن أن توجد البلازما ضمن أشكال عديدة، فقد تكون باردةً وضعيفةً الكثافةً نسبيًا كما هو موجود في مصابيح الفلور المستشعة، كما يمكنها أن تكون ساخنةً وكثيفةً بشكل غير عادي في قلب النجوم. في الحقيقة، المقال مخصص بصفة أساسية لشرح فيزياء البلازما المنتشرة في الفضاء والمكوّنة تقريبًا لمجمل الكون المرئي، وهذا الموضوع بالتأكيد تخصصٌ أساسي في الفيزياء الفلكية وعلوم الفضاء. يجعل هذا الانتشار فيزياء البلازما ضرورةً لتفسير مجموعة واسعة من الظواهر الكونية، من أصغر مقاييس المجال المغناطيسي الكوكبي إلى أكبر الهياكل في الكون



الشكل 2: أين توجد البلازما - الحالة الرابعة للمادة

في السياقات الفيزيائية الفلكية، توجد البلازما عبر نطاق هائل من الكثافات ودرجات الحرارة، من البلازما الضعيفة في الوسط بين المجرات إلى البلازما

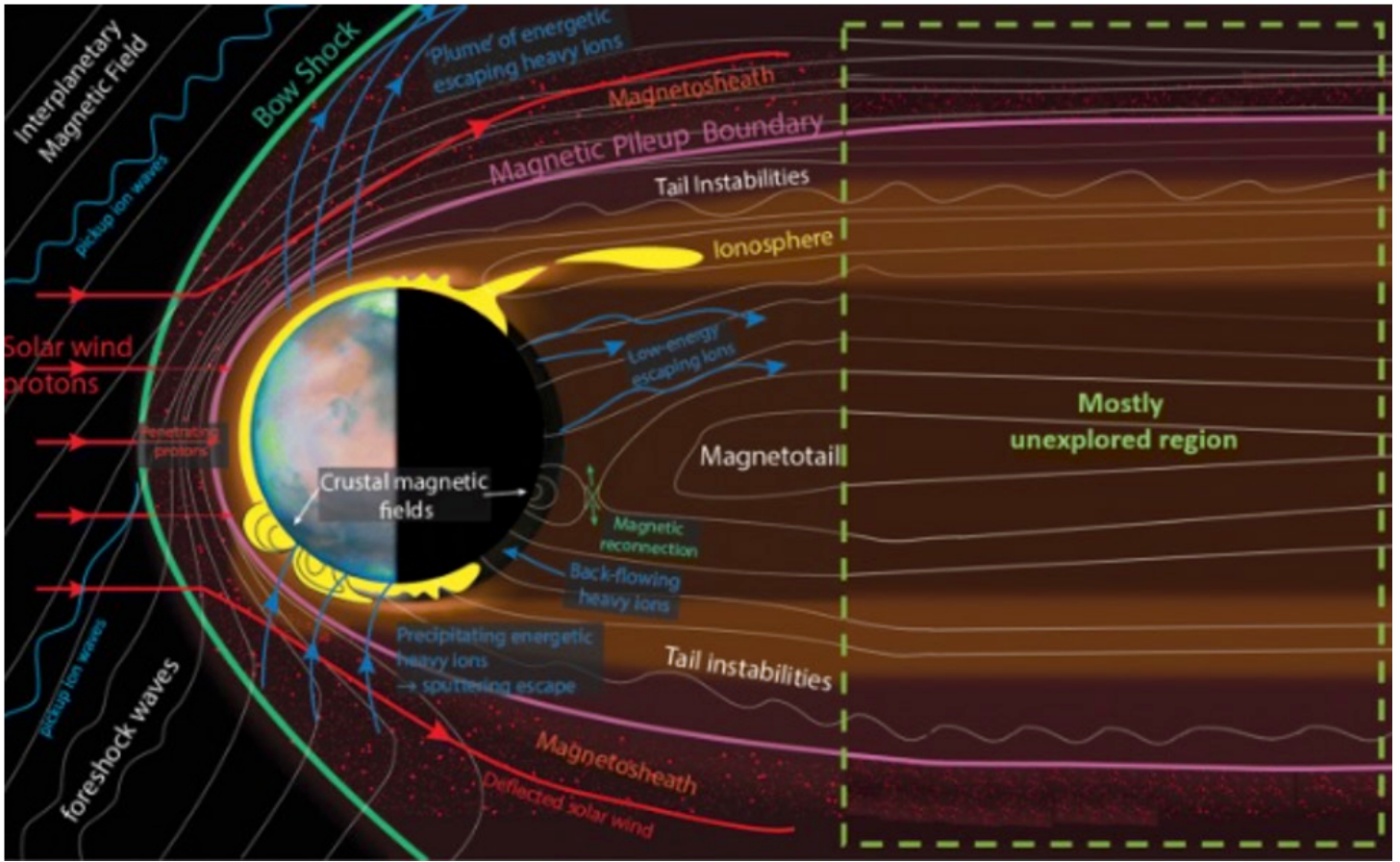
أولاً: فيزياء البلازما في الفضاء - نظرة عامة

فيزياء البلازما فرع أساسي من علم الفيزياء يدرس سلوك وخصائص البلازما، التي غالبًا ما يُشار إليها باسم الحالة الرابعة للمادة (صلبة- سائلة- غازية- بلازما)، والمثير إنها تمثّل نسبةً أكثر من 99% من كتلة الكون الظاهر أو المرئي القابل للرصد. البلازما هي غاز متأين يتكون من جسيمات مشحونة تتحرك بحرية، وعادة ما تكون إلكترونات وأيونات موجبة، انظر الشكل (1). تحدث هذه الحالة المتأينة عندما يتم تطبيق طاقة كافية على الغاز، ممّا يتسبب في تحرر الإلكترونات من ذراتها الأصلية. وعلى عكس الغازات العادية، تُظهر البلازما سلوكياتٍ جماعيةً فريدة بسبب القوى الكهرومغناطيسية طويلة المدى بين هذه الجسيمات المشحونة

Solid	Liquid	Gas	Plasma
Example Ice H_2O	Example Water H_2O	Example Steam H_2O	Example Ionized Gas $H_2 \rightarrow H^+ + H^+ + 2e^-$
Cold $T < 0^\circ C$	Warm $0 < T < 100^\circ C$	Hot $T > 100^\circ C$	Hotter $T > 100,000^\circ C$ (> 10 electron Volts)
Molecules Fixed in Lattice	Molecules Free to Move	Molecules Free to Move, Large Spacing	Ions and Electrons Move Independently, Large Spacing

الشكل 1: حالات المادة الأربع

الجدير بالذكر أن الخليط الناتج من الجسيمات المشحونة يُصبح موصلًا كهربائيًا وسريع الاستجابة للحقول الكهرومغناطيسية. كما هو موضح في



الشكل 3: ظواهر فضائية تتضمن البلازما

من مدار بلوتو. يُشكّل التفاعل بين الرياح الشمسية والوسط بين النجوم حدود الغلاف الشمسي، التي تحدّد حافة بيئة البلازما في منظومتنا الشمسية. ومن الجدير بالذكر أن أهم الأمثلة المُعجّرة عن البلازما هو الغلاف المغناطيسي وبيئات البلازما الكوكبية، فعندما تلتقي الرياح الشمسية بكوكب ذي مجال مغناطيسي كبير، مثل الأرض، فإنها تخلق غلافًا مغناطيسيًا، وتعمل هذه المنطقة المليئة بالبلازما، التي يُشكّلها المجال المغناطيسي للكوكب، كدرعٍ ضدّ الرياح الشمسية. يؤدي التفاعل بين الرياح الشمسية والغلاف المغناطيسي إلى عمليات بلازما معقدة، بما في ذلك إعادة الاتصال المغناطيسي، وتسارع الجسيمات، وتكوين أحزمة الإشعاع. هذه العمليات مسؤولة عن ظواهر مثل الشفق القطبي، والعواصف الجيومغناطيسية، وأحزمة فان ألين الإشعاعية حول الأرض، انظر الشكل (3).

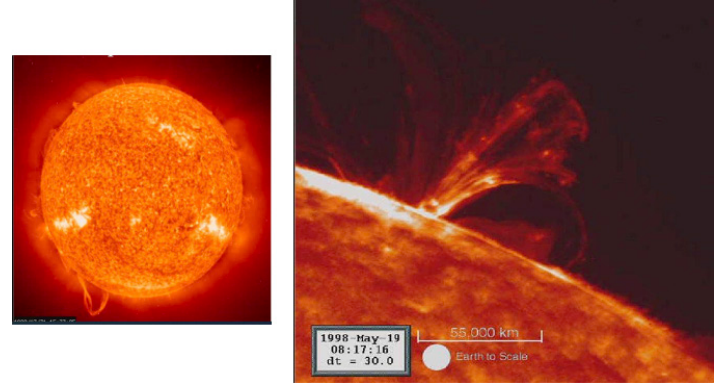
شديدة الكثافة في باطن النجوم النيوترونية. يتطلب هذا التنوع مجموعة واسعة من الأساليب النظرية وتقنيات المراقبة لفهم سلوك وخصائص البلازما الفيزيائية الفلكية بشكل كامل.

ولعل من المفيد أن ندلّل على أهمية دراسة البلازما الفضائية بذكر عدد لا بأس به من الأمثلة والظواهر الكونية، ومن أهمها الرياح الشمسية والغلاف الشمسي. تعتبر الرياح الشمسية واحدة من أهم ظواهر البلازما الفضائية، وهي عبارة عن تيار مستمر من الجسيمات المشحونة الصادرة عن الغلاف الجوي العلوي للشمس، أو الهالة الشمسية. وتنتقل هذه البلازما، التي تتكون في الأساس من البروتونات والإلكترونات، بسرعات تفوق سرعة الصوت، حاملة معها المجال المغناطيسي للشمس، ومع اتّساعها في الفضاء، فإنها تخلق فقاعة ضخمة تُعرف بالغلاف الشمسي، تمتدّ إلى ما هو أبعد

عواصف جيومغناطيسية عندما تتفاعل مع الغلاف المغناطيسي للأرض، وقد تؤدي هذه العواصف إلى تعطيل عمليات الأقمار الصناعية، وإلى التأثير على دقة نظام تحديد المواقع العالمي GPS، وحتى إلى إحداث تيارات في شبكات الطاقة على الأرض، مما قد يؤدي إلى انقطاع التيار الكهربائي على نطاق واسع. في الحقيقة إن فهم وتوقع ظواهر الطقس الفضائي أمر بالغ الأهمية لحماية البنية التحتية التكنولوجية لكوكبنا وللمنظومة الشمسية بمنظور أوسع

من الرائع أيضًا أن نُنَوِّه إلى أن فيزياء البلازما الفضائية تتعامل أيضًا مع البيئات المتطرفة حيث يصبح سلوك البلازما معقدًا للغاية وغريبًا شاذًا في كثير من الأحيان. تشمل الأمثلة على ذلك أقراص التراكم حول الثقوب السوداء، حيث تصل البلازما إلى سرعات قريبة من سرعة الضوء وتتعرض لحقول جاذبية شديدة. في هذه البيئات، تتقاطع فيزياء البلازما مع قوانين النسبية العامة، مما يؤدي إلى ظواهر رائعة مثل نفثات البلازما التي تخرج من النوى المجرية النشطة بسرعات قريبة من الضوء. في هذا المقال، سوف نحصر جهدنا لفهم أحد أهم الظواهر الفيزيائية التي تتجلى في فيزياء البلازما الكونية وهي انتشار الموجات البلازمية. إن دراسة الموجات البلازمية وعدم استقرارها تُشكّل جانبًا بالغ الأهمية في فيزياء البلازما الفضائية حيث تلعب هذه الظواهر الموجية وخصوصًا اللاخطية دورًا مهمًا في نقل الطاقة وتسريع الجسيمات وتسخين البلازما في بيئات فضائية مختلفة. على سبيل المثال، يمكن للموجات البلازمية في الغلاف المغناطيسي للأرض تسريع الجسيمات إلى طاقات عالية، مما يساهم

تمتلك الكواكب الأخرى في منظومتنا الشمسية، مثل المشتري وزحل، غلافًا مغناطيسيًا خاصًا بها مع بيئات بلازما مميزة. ولذلك تخلق المجالات المغناطيسية القوية لهذه الكواكب العملاقة ومصادر البلازما الداخلية، كالأقمار البركانية مثل آيو، غلافًا مغناطيسيًا ضخمًا وديناميكيًا. من الطبيعي أن البلازما مكوّن أساسي للغلاف الجوي للنجوم، بما في ذلك شمسنا، فالنجوم عبارة عن كرات عملاقة من البلازما متماسكة معًا بفعل الجاذبية. انظر الشكل (4).



الشكل 4: النجوم عبارة عن كرات عملاقة من البلازما

إن دراسة فيزياء البلازما أمر بالغ الأهمية لفهم بنية النجوم وتطورها ولتفسير الظواهر المختلفة التي لوحظت في الغلاف الجوي للنجوم. مثلًا تتركز فيزياء الشمس -وهي فرع من فيزياء البلازما الفضائية- على فهم الطبقات الخارجية للشمس، بما في ذلك الغلاف الضوئي والأيونوسفير والإكليل. ولذلك تشرح عمليات وقوانين البلازما السماوية والظواهر الشمسية الغامضة مثل البقع الشمسية والتوهجات الشمسية والانبعاثات الكتلية الإكليلية، والتي يمكن أن تكون لها بالضرورة تأثيرات كبيرة على الطقس الفضائي والأنظمة التكنولوجية للأرض. كمثالٍ على ذلك، يمكن أن تتسبب الانفجارات الشمسية، مثل القذف الكتلي الإكليلي والتوهجات الشمسية، بحدوث

موجات لم تكن موجودة في الأصل. سنتكلم باختصار في هذ المقال عن بعض ظواهر الموجات اللاخطية، حيث يمكن لطاقة الاضطراب في الوسط -نتيجة وجود تأثيرات غير خطية في وسط البلازما- أن تتجمع وتنتج عنها موجة تنتشر في وسط البلازما. أشهر هذه الموجات اللاخطية ما يلي

(أ) الموجات السوليتونية (Solitary waves):

في أغسطس 1834 تم اكتشاف الموجات السوليتونية عن طريق المهندس الأسكتلندي جون ريسل حيث إنه كان يقف على قناة الاتحاد بإدنبره فرأى رجلاً يركب على حصان يجر خلفه عربة، وبعد توقف الحصان تجمّع الماء وكوّن موجة، ولكن الأمر الغريب الذي أثار انتباه ريسل وجعله يتبع هذه الموجة على حصانه تسعة أميال تمثّل في أن هذه الموجة لم يحدث لها انهيار. ظلت الموجة محافظة على شكلها وسرعتها مسافة كبيرة جداً، وأطلق عليها اسم موجة الانتقال. من المعروف أن الموجات المنتشرة في وسط مثل الصوت في الهواء يحدث لها بعد مسافة معينة انهيار، فتتفكك، ولكن هذه الموجة الغربية ظلت محافظة على ارتفاعها وسرعتها، ولم يحدث لها تفكك لمسافة طويلة

في 1995 استطاعت مجموعة من العلماء الأسكتلنديين -بعد 160 عام من اكتشاف ريسل لموجة الانتقال- تكوين الموجة مرة أخرى في نفس القناة، انظر الشكل (5).

في عام 1871 استطاع Boussinesq تفسير لماذا لا تنهار هذه الموجة ولا يوجد فقد في طاقتها، حيث أوضح أن هناك توازناً بين زيادة ارتفاع الموجة نتيجة للتأثير اللاخطي وزيادة عرض الموجة نتيجة لتأثير التفكك، ما يؤدي إلى ثبات شكل الموجة.

في توليد أو تكوين أحزمة الإشعاع وأيضا في إكسابها ديناميكيّتها. ومن الملاحظ أيضاً في الحالة الشمسية، أنه يُعتقد أن عدم استقرار البلازما يلعب دوراً رئيسياً في تسخين الهالة إلى درجات حرارة تتجاوز بكثير درجات حرارة سطح الشمس. الجدير بالذكر أن اللاخطية الموجودة في النماذج الرياضية التي تصف الظواهر الطبيعية هي المسؤولة بالدرجة الأولى عن أمور التعقيد -التركيب- والتآزر والإبداع والجمال الموجودة في الكون. ومن هذا المنطلق نعطي نبذة مختصرة عن مفهوم اللاخطية في فيزياء البلازما

ثانياً: الظواهر اللاخطية في البلازما

علم البلازما من العلوم اللاخطية التي لا ينطبق عليها مبدأ التراكب حيث إن المخرجات لا تتناسب مع المدخلات، بخلاف علم ميكانيكا الكم الذي هو علم خطي يشكّل مبدأ التراكب جزءاً جوهرياً من أساسياته. وبسبب التأثيرات اللاخطية الموجودة في البلازما والناجمة عن توالد التوافقيات (harmonic generation) وقوه لورنتز الكهرومغناطيسية والتأثيرات اللاخطية الأخرى، ينتج العديد من الظواهر اللاخطية، منها مثلاً

(1) تكوّن الموجات اللاخطية التي تشتهر بها البلازما، مثل الموجات السوليتونية والموجات التصادمية والموجات المُخيفة.

(2) تفاعل جسيمات البلازما مع الموجات المنتشرة فيها، وينتج عنه إقلا انتقال الطاقة من الموجة للجسيم ممّا يؤدي إلى تسارعه، أو انتقال الطاقة من الجسيم للموجة ما يقتضي تباطؤاً للجسيم وتعاضفاً للموجة

(3) تفاعل الموجات مع بعضها البعض، ممّا يولّد

هذا الحدّ مسؤول عن تجعّج طاقة المنظومة
الحد الثالث: يعبّر عن تأثير التفكّك أو التشتت
 للمنظومة على الموجة، ويسمّى المعامل B معامل
 التحلل أو التشتت. يعمل هذا الحدّ على تشتيت طاقة
 الموجة والمنظومة، ويؤدي إلى زيادة عرض الموجة
 وتقليل سرعتها

إن تأثيري الحدّين الثاني والثالث متعاكسان، حيث
 يؤدي أحدهما إلى تركيز وتجميع الطاقة وبالتالي
 زيادة السعة، بينما يؤدي الثاني إلى تشتت وتحلل
 الطاقة، ومن ثمّ إلى نقصان السعة. لذلك يؤدي
 التوازن بين هذين الحدّين إلى ثبات السعة، فيثبت
 شكل الموجة عبر مسافات كبيرة، وهذا ما يميّز
 الموجات السوليتونية التي رصدها ريسل

في عام 1965، استطاع العالمان Kruskal و
 Zabusky إجراء تجربة حاسوبية لدراسة خواص
 الموجات السوليتونية، ووجدوا أن هناك نبضة موجية
 تحافظ على شكلها وسرعتها حتى بعد إجرائها
 حوادث صدم، وأطلقا عليها تسمية السوليتون
 (soliton) حيث إنها تمتلك صفة الجسيم الذي يحافظ
 على شكله بعد التصادم، ولذلك أضافا المقطع (on)
 على كلمة (solit) تشبّهًا بالإلكترون والبروتون

ويُعدّ هذا الأمر من مميّزات الموجات السوليتونية،
 فهي الموجات التي تحافظ على شكلها، وتزداد
 سرعتها بزيادة السعة المترافقة مع نقصان العرض،
 انظر الشكل (7).

تقت مشاهدة هذه الموجة في العديد من
 الأنظمة الفيزيائية والطبيعية بل والكونية، حيث
 تمّ رصدها في البلازما المعملية والفضائية، وأيضا
 تقيت مشاهدتها في الماء العميق وجرى رصدها
 في الألياف الضوئية، وأيضا في المواد الكثيفة.



الشكل 5: الموجة السوليتونية

ولكن في عام 1895 استطاع الأستاذ Korteweg
 وتلميذه de Vries استنتاج معادلة رياضية لوصف
 انتشار هذه الموجة، وسميت باسمهما: معادلة
 كورتيفيغ-دي فريس Korteweg-de Vries equation
 واختصارًا معادلة KdV



الشكل 6: العالمان كورتيفيغ ودي فريس

$$\frac{\partial \psi}{\partial t} + A\psi \frac{\partial \psi}{\partial x} + B \frac{\partial^3 \psi}{\partial x^3} = 0$$

تحتوي هذه المعادلة علي ثلاثة حدود:

الحدّ الاول: يعبّر عن التغيّر الزمني لارتفاع الموجة
 و شكله

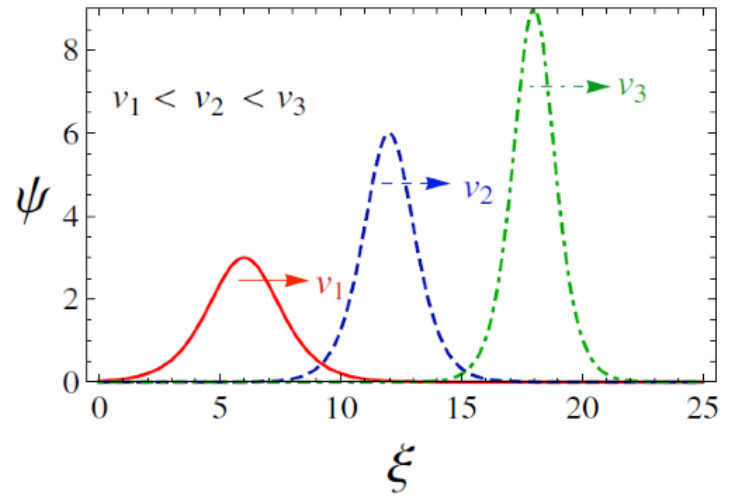
الحد الثاني: يعبّر عن التأثير اللاخطي للمنظومة
 على الموجة، حيث المعامل A يحتوي على الخواص
 اللاخطية. تؤدي زيادة تأثير هذا الحد إلى زيادة
 السعة، وبالتالي زيادة سرعة الموجة، وهكذا فإن

(ب) الموجات المخيفة أو الشاردة (freak or rogue wave)

دعونا نشرح مفهوم الموجة الشاردة بشكل موجز. بعبارة بسيطة، الموجة الشاردة هي موجة كبيرة بشكل استثنائي وغير متوقعة تظهر فجأة وتختفي دون أثر، وقد لوحظت هذه الموجات الضخمة في المحيطات. وفي الآونة الأخيرة، تم تحديد هذه الموجات في نظم فيزيائية مختلفة، بما في ذلك البلازما، حيث تمثل اضطرابات موضعية عالية السعة تظهر بشكل غير متوقع من ظروف هادئة، وعلى ما يبدو يمكن أن تكون هذه الموجات مصحوبة بخنادق (ثقوب) عميقة، تحدث قبل و/أو بعد أعلى قمة. يمكن أن تكون لهذه الموجات آثار كبيرة على مختلف التقنيات القائمة على البلازما والظواهر الطبيعية

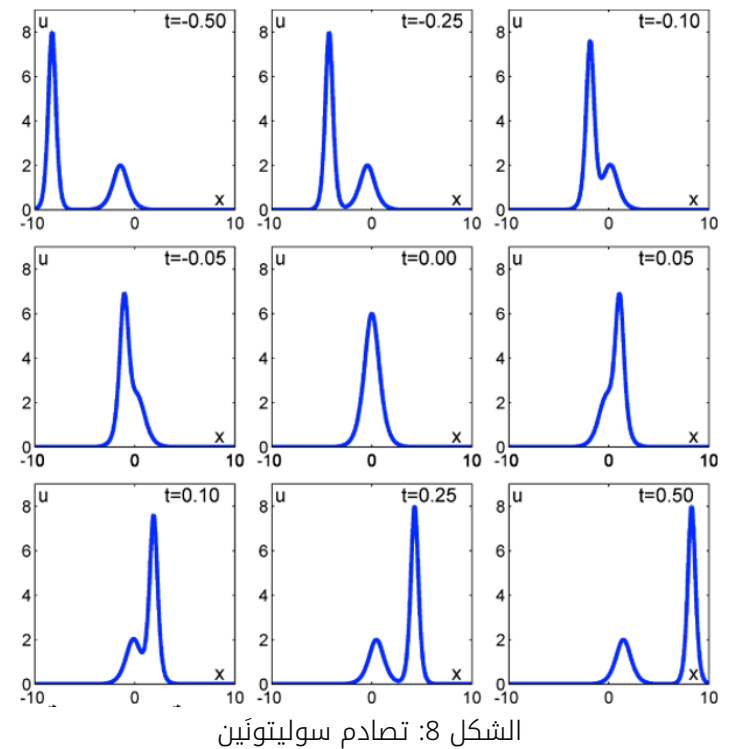
يتحدث البحارة عن "جدران من الماء"، أو عن "ثقوب في البحر"، أو عن عدة أمواج عالية متتالية ("الأخوات الثلاث")، تظهر دون سابق إنذار في ظروف هادئة خلاف ذلك. بدءًا من سبعينيات القرن الماضي، بدأ علماء المحيطات في تصديقهم، حيث أشارت الملاحظات التي جمعتها صناعات النفط والشحن إلى وجود شيء ما يشبه وحشًا حقيقيًا من الأعماق يبتلع السفن والبحارة بدون رحمة أو تحذير

تمّ أوّل رصد لهذه الموجة من خلال الحصول على البيانات الآلية لتسجيل الموجة الشاردة الخاصة بمنصات نفط مختلفة. يوضح الشكل (8) موجة "رأس السنة الجديدة" الشهيرة التي بلغ ارتفاعها 26 مترًا والتي تمّ تسجيلها في "دراونر" (منصة ستاتويل الجاكت، النرويج) في بحر الشمال في 1 يناير 1995



الشكل 7: الموجة السوليتونية

السوليتون: هو أحد أنواع الموجات السوليتونية التي تحافظ على شكلها حتى بعد التصادم، ولذلك يمتلك صفةً من صفات الجسيم، ويشرح الشكل (8) بالتفصيل كيفية تصادم موجتين من موجات السوليتون لتخرج كلتاها محافظتين بالكامل على شكلهما



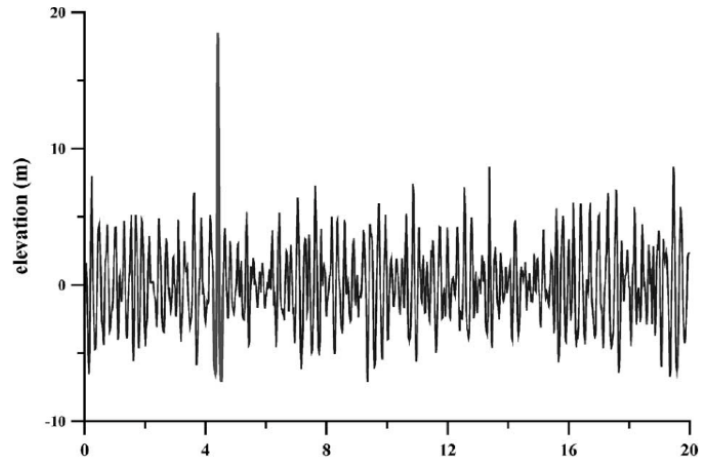
الشكل 8: تصادم سوليتونين

ولذلك تُعتبر دراسة خواص انتشار وشكل هذا النوع من الموجات مهمة جدًا في فهم الخواص الفيزيائية للأنظمة

مجموعة متنوعة من أنماط الموجة يمكن أن تتفاعل مع بعضها البعض. من الممكن أن تنقل هذه التفاعلات الطاقة بين مكونات الموجة المختلفة، مما يؤدي إلى تضخيم أنماط معينة وإنشاء موجات شاردة

- الاضطرابات الخارجية: يمكن للعوامل الخارجية، مثل الاضطراب وتقلبات المجال المغناطيسي أو حزم الجسيمات، أن تُدخل طاقة في منظومة البلازما ما يُحرّض على تكوين الموجات الشاردة

- وأخيرًا دور السوليتونات: وهي -كما ذكرنا- موجات موضعية مستقرة تحافظ على شكلها أثناء الانتشار، غالبًا ما تُعتبر بمثابة السلائف للموجات الشاردة، حيث يمكن أن تتفاعل وتندمج مع سوليتونات أخرى، ما يؤدي إلى إنشاء هياكل أكبر يمكن أن تتطور إلى موجات شاردة



الشكل 9: تسجيل موجة رأس السنة الجديدة (بحر الشمال 1995)

بينما لا تزال الآليات الدقيقة وراء توليد موجات البلازما الشاردة قيد الاستكشاف، يُعتقد أن العديد من العوامل الرئيسية يساهم في تكوينها:

- اللاخطية: البلازما بطبيعتها غير خطية، ما يعني أن التغيرات الصغيرة في الشروط الأولية يمكن أن تؤدي إلى نتائج مختلفة بشكل جذري. تسمح هذه اللاخطية بتضخيم اضطرابات الموجة، مما قد يؤدي إلى تكوين موجات شاردة

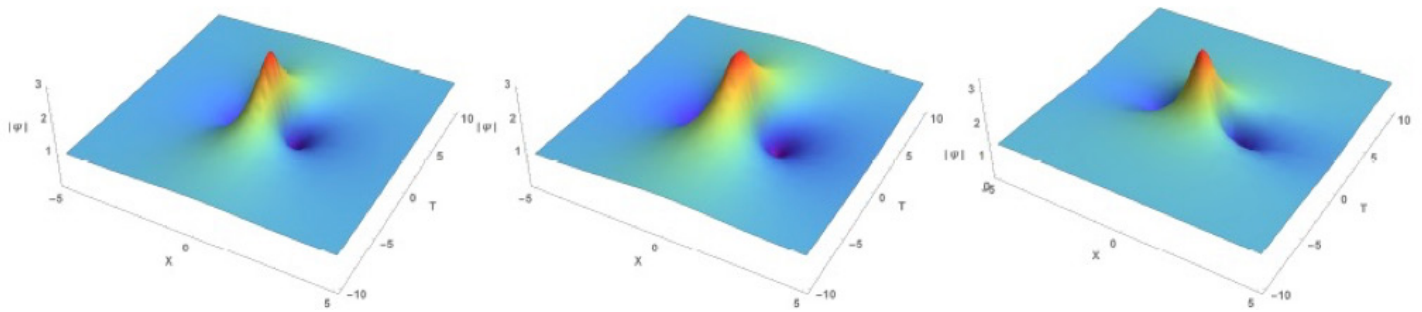
- عدم الاستقرار التعددي: تحدث هذه الظاهرة عندما يتم تعديل موجة مستمرة، مما يؤدي إلى إنشاء مناطق ذات سعة أعلى وأخرى ذات سعة أقل. تحت ظروف معينة، يمكن أن تنمو هذه التعديلات بشكل كبير، مما يؤدي إلى تكوين هياكل موضعية، بما في ذلك الموجات الشاردة

- تفاعلات الموجة مع الموجة: تدعم البلازما وجود

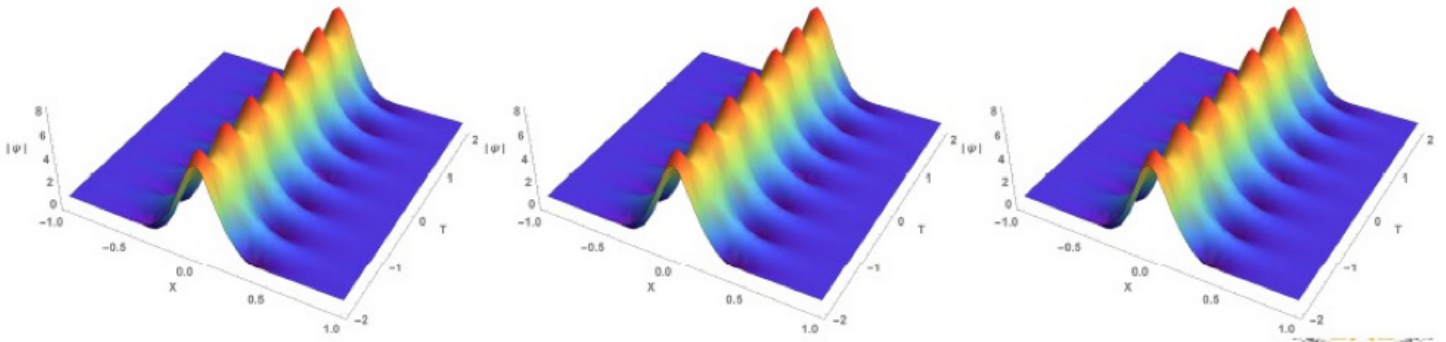
التحديات في النمذجة والمحاكاة: تُعدّ محاكاة تكوين وتطور موجات البلازما الشاردة بدقة مهمة مُعقّدة بسبب النطاق الواسع للمقاييس المعنية، والتفاعل المعقد بين العمليات الفيزيائية المختلفة. تُعدّ موارد الحوسبة عالية الأداء والتقنيات العددية المتقدمة ضروريةً لالتقاط ديناميكيات هذه الظواهر الغامضة. أثبتت الأجنحة البحثية الحديثة في مجال الموجات الشاردة أنه يمكن دراسة ظواهرها المعقدة عن طريق معادله شرودنجر اللاخطية ذات الشكل الرياضي التالي

$$i \frac{\partial \psi}{\partial \tau} + P \frac{\partial^2 \psi}{\partial \xi^2} + Q |\psi|^2 \psi = 0$$

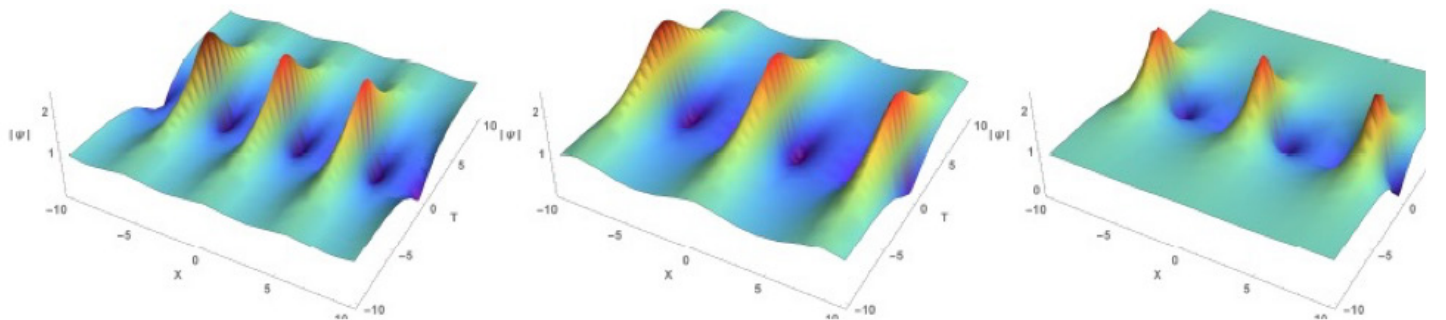
من المهم إدراك أن معادلة شرودنجر اللاخطية



الشكل 10: سوليتون برجرين



الشكل 11: استراحة كوزنيتسوف - ما



الشكل 12: متنفس أخميديف

breather: حلّ يصف تركّزًا للطاقة في المكان ودوريّة في الزمان. انظر الشكل (11)

(3) **متنفس أخميديف Akhmediev breather**: حلّ يصف تركّزًا للطاقة في الزمان ودوريّة في المكان انظر الشكل (12)

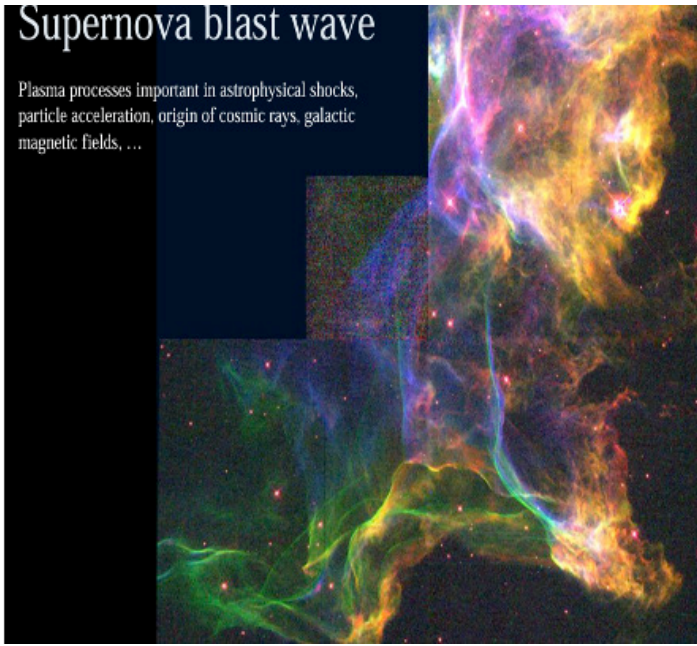
والجدير بالذكر أن أوّل ظهورٍ للموجات الشاردة أو المخيفة في البلازما المخبريّة كان في عام 2011، ومن ثمّ جرى رصدُ الموجات في العديد من فروع الفيزياء المختلفة مثل البصريّات والمواد الكثيفة والمياه

تختلف كليًا عن معادلة شرودنجر في علم ميكانيكا الكم، حيث هناك حدّ يحتوي على دالة الجهد (الكمون) الخطي، أمّا هنا فإن دالة الجهد في الحدّ الأخير هي دالة تعتمد على الدالة نفسها، وبالتالي فهي داليّ غير خطي. لنستعرض الآن بعض سيناريوهات حل المعادلة معتمدين على شكل الحلول في الأبعاد الثلاثة، مبينين في الوقت نفسه جمالَ النمذجة وعظمةَ الحلول الناتجة.

(1) **سوليتون برجرين (Peregrine soliton)**: حلّ يصف تمرّكّزًا في الزمان والمكان. انظر الشكل (10)

(2) **استراحة كوزنيتسوف - ما Kuznetsov-Ma**

المخيفة. لذلك، من البيئة القريبة من الأرض إلى أقصى أطراف الكون، تعمل عمليات البلازما والموجات اللاخطية فيها على تحديد سلوك المادة والطاقة في الفضاء. ومع استمرارنا في استكشاف ودراسة هذه الظواهر، فإن فيزياء البلازما الفضائية ستلعب بلا شك دوراً حاسماً في تعزيز معرفتنا بالكون وفي معالجة التحديات العملية هنا على الأرض (الشكل 13)



الشكل 13: للإجرائيات المتضمنة للبلازما تأثيرات على ظواهر كونية كثيرة، من المستسعات الفائقة (سوبرنوفات) إلى الحقول المغناطيسية المجزئة موزة بتسارع الجسيمات وحوادث الصدم الفلكية وأصل الأشعة الكونية، وغيرها

المراجع:

1. Chen, F. F. (2016). *Plasma Physics and Fusion Energy*. Springer.
2. Kral, N. A., & Trivelpiece, A. W. (1973). *Principles of Plasma Physics*. McGraw-Hill.
3. Bellan, P. M. (2006). *Fundamentals of Plasma Physics*. Cambridge University Press.
4. Stix, T. H. (1992). *Waves in Plasmas*. AIP Press.
5. Goldston, R. J., & Rutherford, P. H. (1995). *Introduction to Plasma Physics*. Institute of Physics Publishing.

ثالثاً: الاتجاهات والتحديات المستقبلية

مع استمرار استكشافنا للفضاء، تواجه فيزياء بلازما الفضاء تحديات وفراً جديدة. ويظل تحسين قدرتنا على التنبؤ بالطقس الفضائي هدفاً رئيسياً يتطلب التقدم في كل من القدرات الرصدية والفهم النظري. إن استكشاف بيئات البلازما الأكثر بعداً، مثل تلك الموجودة حول النجوم الأخرى أو في الأطراف الخارجية لنظامنا الشمسي، سوف يقدم آفاقاً مثيرة لاكتشافات جديدة. تتضمن بعض المجالات الرئيسية للبحث الجاري

- فهم آليات تسارع الجسيمات في البيئات الفيزيائية الفلكية المختلفة
- تطوير محاكاة أكثر تطوراً لاضطرابات البلازما عبر مقاييس متعددة الأبعاد الهندسية
- استكشاف دور عمليات البلازما في تكوين وتطور المجالات المغناطيسية الكونية
- لا تزال هناك تحديات في سدّ الفجوة بين عمليات البلازما المجهرية والظواهر الفيزيائية الفلكية واسعة النطاق، وكذلك في تطوير نماذج محاكاة يمكنها التقاط تعقيد الأنظمة الفيزيائية الفلكية الحقيقية بدقة. بالإضافة إلى ذلك، تُسلط التطبيقات المحتملة لفيزياء بلازما الفضاء الضوء على الآثار الواسعة لهذا المجال، وبما يتجاوز التحقيق العلمي البحت، ليعطي دفعة قوية لأبحاث طاقة الاندماج النووي على الأرض.

رابعاً: خاتمة

وفي الختام، فإن فيزياء البلازما الفضائية مجال متنوع وديناميكي يشكل أهمية أساسية لفهمنا للكون ينطوي في بنيته على طيف عريض من الموجات اللاخطية، ومن بينها السوليتونية والشاردة



الزجاج: مادة هندسية قديمة وتطبيقات متقدمة ولغز علمي

رفيع جبرا
أستاذ في المعهد العالي للعلوم التطبيقية والتكنولوجيا، دمشق، سوريا
عمرو عبد الغني
عميد معهد البحوث الفيزيائية، المركز القومي للبحوث، القاهرة، مصر

أولاً: لمحة تاريخية حول منشأ الزجاج

واكب الزجاج تطور الإنسانية منذ العصر الحجري حيث استخدم حجر السبع (obsidian) الطبيعي زجاجي البنية لتشكيل أدوات القطع والسهم والمرايا. لا يزال يخيم بعض الظلال على اكتشاف الزجاج، وتتفق الآراء على



أن خريطة اكتشاف الزجاج لا تتعدى سوريا الفينيقية، وبلاد ما بين النهرين، ووادي النيل. وينسب Pliny (79-23 م) في كتابه "التاريخ الطبيعي" اكتشاف الزجاج إلى الصدفة عندما استخدم تجار فينيقيون حجارة النطرون (كربونات الصوديوم الطبيعية) كمساند لقدر طهي طعامهم على ضفاف نهر Belus الغنية بالرمال

انتقلت صناعة الزجاج إلى غرب أوروبا عبر هجرة بعض حرفيي البندقية وجنوه. وخلال القرن 17، نُشر كتاب نيري (Neri) في فلورنسا حول فنون الزجاج (Arte Vetraria)

طور الإنكليزي رافنسكروفت Ravenscroft زجاج الكريستال، وعمل الفرنسيون على تطوير تقانة الصب والدرفلة لانتاج زجاج المرايا وعلى تأسيس شركة سان غوبان (St Gobain) التي زودت قصر فرساي (Versailles) بالمرايا

شهد القرن 19 تطوير الأفران من قبل الإخوة سيمنس (Siemens)، وتطوير طريقة سولفي (Solvay) لتصنيع الصود وظهور الآلات الممكنة للتشكيل. وهكذا، انتقل الزجاج من حرفة إلى صناعة. وفي أواخر القرن 19، لعب تطور العلوم والبصريات، والتضافر الخلاق بين الزجاج وحاجاتها المتزايدة إليه وإلى تحسين مواصفاته دوراً بارزاً في تحويل الزجاج من تقانة إلى علم. وتجدر الإشارة إلى أعمال غينان وفرونهوفر (J. Fraunhofer و Guinand) في مجال تحسين تجانس الزجاج، وأعمال شوت (Schott) وأب (Abbe) وزايس (C. Zeiss) في مجال تنويع الزجاج البصري وربط خواصه بالتركيب الكيميائي.

يعتبر تأسيس قسم تكنولوجيا الزجاج في جامعة شيفيلد (Sheffield)- بريطانيا عام 1916 تكريساً لعلم وتقانة الزجاج عالمياً وللتعاون المبكر بين الجامعات والصناعة للاستفادة من نتائج البحوث في صناعة الزجاج وتطبيقاته

ثانياً: الزجاج في مصر القديمة

يمثل الزجاج في عصر الفراعنة فن وإبداع عبر العصور. في قلب الحضارة المصرية القديمة، برزت صناعة الزجاج كشاهد على براعة الفراعنة وإبداعهم

عند شاطئ عكا. وبفعل نار الموقد، تفاعلت حجارة النطرون مع الرمال السيليسية فكان ظهور مادة زجاجية شافة

ويعتقد البعض أن أوائل الأواني الزجاجية على شكل رمانة المكتشفة في رأس شمرا قد صنعت في سوريا في حوالي القرن السابع عشر قبل الميلاد. كما تجمع الآراء على اكتشاف تقانة نفخ الزجاج في أوائل القرن الميلادي الأول في سوريا

وتزخر المتاحف العالمية بعدد من الآنية أو الكؤوس الزجاجية الشهيرة من بلاد الشام ومصر كأس Sargon- II من العراق،

كأس Ennion وكأس Neikaios من صور- لبنان،

كأس Thutmose من مصر،

إناء Daphne من بلاد الشام.

يحتوي متحف دمشق ما ينوف عن 2300 قطعة زجاجية أثرية تستحق التعرف عليها وإبراز أهمية وقيمة بعضها بالوسائل المعاصرة.

يعتقد سارتون (Sarton) في كتابه " تاريخ العلم " أن أول نص مسماري على رقيم تناول كيفية تصنيع الزجاج يعود إلى عهد ملك بابل جوليشار (-1724 1778 قبل الميلاد). ويُعتقد أيضاً أن حملة تحتمس إلى بلاد الشام قد نجم عنها انتقال تقانة الزجاج إلى مصر. ساهم نشاط الفينيقيين التجاري في انتقال الزجاج عبر المتوسط، وتشير المراجع إلى أن الزجاج قد شكل معظم غنيمة روما بعد انتصارها على كليوباترا عام 31 م

شهدت إمبرطورية روما انتشار صناعة الزجاج وتطوير الزجاج الشفاف في الإسكندرية في نهاية القرن الميلادي الأول، واشتهرت مراكز جديدة كان أبرزها البندقية وجنوه. ومع اندثار موقع روما،



في قصور الفراعنة ومعابدهم، كان للزجاج حضور بارز. فقد استُخدم في صنع الحلي والمجوهرات، حيث تألفت القلائد والأساور المصنوعة من الخرز الزجاجي الملون بألوان زاهية، منافسة في جمالها الأحجار الكريمة. كما برع المصريون في صنع الأواني الزجاجية الصغيرة، التي استخدمت لحفظ العطور والزيوت العطرية الثمينة، مما يعكس الاهتمام بالجمال والرفاهية في الحياة اليومية ومن ثم فقد وثقوا تقنيات تلك الصناعة وادواتهم التي استخدموها سواء في تشكيل وصناعة الزجاج او الحفر وتشكيل

الفني والتقني. منذ حوالي 1500 عام قبل الميلاد، بدأ المصريون القدماء في استكشاف إمكانيات هذه المادة الساحرة، ليصبحوا من رواد صناعتها في العالم القديم. كان الزجاج في مصر القديمة أكثر من مجرد مادة؛ كان تجسيدا للجمال والثراء والتقدم التقني. باستخدام مزيج دقيق من الرمل الغني بالسيليكا، والصودا، والجير، طور الحرفيون المصريون تقنيات متقدمة لصنع الزجاج وتشكيله. ومن أبرز هذه التقنيات "تقنية القالب المفقود"، التي سمحت بإنتاج قطع زجاجية معقدة وجميلة

التمائيل

لم تقتصر أهمية الزجاج على الزينة فحسب، بل امتدت إلى المجال الديني والجنائزي. فقد صُنعت التماثيل الصغيرة للآلهة والتمائم من الزجاج، معتقدين أنها تجلب الحماية والحظ لحاملها. وفي المقابر الفرعونية، وُضعت القطع الزجاجية كجزء من الممتلكات الجنائزية، لترافق الموتى في رحلتهم إلى العالم الآخر. كان للزجاج المصري قيمة تجارية كبيرة أيضاً. فقد كان سلعة مرغوبة في التبادل التجاري مع الحضارات المجاورة، مما يدل على تقدير العالم القديم لجودة وجمال الزجاج المصري. وصلت المنتجات الزجاجية المصرية إلى بلاد ما بين النهرين وحوض البحر المتوسط، ناشرة معها شهرة الحرفية المصرية

في تطور صناعة الزجاج في الحضارات اللاحقة، تاركة بصمة لا تُمحى في تاريخ هذه الصناعة العريقة. كما انتشر الزجاج بمصر في العصر البطلمي لأغراض الاستخدام اليومي في الأطباق المسطحة والعميقة والأواني والكؤوس والمصابيح والقلادات وفي تطعيم الحلي أو المرايا



مُثل الزجاج في عصر الفراعنة قصة نجاح إنسانية، تجمع بين الإبداع الفني والتقدم التقني. فمن خلال هذه المادة الرقيقة والجميلة، نستطيع أن نرى انعكاساً لعبقرية الحضارة المصرية القديمة وقدرتها على تحويل مواد بسيطة إلى تحف فنية خالدة، تستمر في إبهارنا حتى يومنا هذا. وتتمثل قمة الابداع الفني والتقني في القدرة على تلوين الزجاج وبدقه شديده لاستخدامه في تصنيع الحلي ومعالجة بعض المشاكل التكنولوجية التي تتمثل في تغير قيم معامل التمدد الحراري بين المعادن والزجاج المستخدم في تزيين الحلي حيث تمكنوا من الحصول على الالوان المختلفه من الذهب باستخدام تقنيات النانو لتصنيع زجاج له معامل تمدد حراري مقارب للحلي الذهبية كي تحافظ على التصاقها لفترات زمنية طويله



مع مرور الوقت، طور المصريون تقنياتهم، فتمكنوا من إنتاج زجاج بألوان متنوعة وبدرجات مختلفة من الشفافية. هذا التطور التقني أتاح استخدامات جديدة للزجاج، كاستخدامه في الزخرفة المعمارية وصنع البلاط الزجاجي لتزيين الجدران والأثاث. إن إرث صناعة الزجاج في مصر القديمة لم يقتصر على عصرها فحسب، بل امتد تأثيره عبر العصور. فقد ساهمت التقنيات والتصاميم المصرية

ثالثاً: الزجاج الطبيعي

افتراضات حول انفجارات بركانية هائلة إلى تخمينات عن اصطدامات نيزكية عنيفة. لكن ما زاد من غموض هذا الزجاج وأهميته هو اكتشاف استخدامه في الحضارة الفرعونية القديمة. فقد عثر علماء الآثار على قطع من هذا الزجاج في بعض أثنى القطع الأثرية الفرعونية، بما في ذلك القلادة الشهيرة للفرعون الشاب توت عنخ آمون. أضاف هذا الاستخدام في الحضارة الفرعونية بعداً تاريخياً وثقافياً عميقاً للغز العلمي المحير

وبعد عقود من البحث والدراسة، يبدو أن العلماء قد توصلوا أخيراً إلى حل هذا اللغز القديم. ففي دراسة حديثة نشرت في مجلة "Earth & Environment Communications"، قدّم فريق من الباحثين نظرية جديدة ومثيرة. تقترح هذه النظرية أن الزجاج الصراوي الأصفر تكوّن نتيجة حدث فلكي نادر: اصطدام مذنب صغير بالغلاف الجوي للأرض



بعض المجوهرات الفرعونية مع قطع من زجاج الصحراء الليبية

وفقاً لهذه النظرية، كان المذنب يتكون بشكل أساسي من الجليد، وليس من الصخور كما هو الحال مع النيازك. عند دخوله الغلاف الجوي للأرض بسرعة هائلة، تبخر المذنب وأطلق كمية ضخمة من الطاقة الحرارية. هذه الحرارة الشديدة كانت كافية لصهر الرمال على سطح الصحراء، مما أدى إلى تكوين الزجاج الفريد الذي نراه اليوم. ما يدعم هذه النظرية

على العموم، يندر وجود الزجاج قبي الطبيعة، ويقتصر ذلك على حالات استثنائية من عدم الاستقرار الترموديناميكي، أو الأفعال الميكانيكية أو الإشعاعية الشديدة، مثل البراكين، أو اصطدام النيازك أو المذنبات بسطح الأرض، أو قبي قواقع بعض المشطورات البحرية. فمنذ ملايين السنين، عرف الإنسان حجر السج (obsidian) الطبيعي واستعمله، كما تشكّلت في صحاري مصر وليبيا قطع من زجاج أصفر غامض، ظلت تحير العلماء وتثير فضول الباحثين لعقود طويلة. هذا الزجاج النادر، الذي عرف باسم "زجاج الصحراء الليبي"، لم يكن مجرد تكوين طبيعي عادي، بل كان محط اهتمام الفراعنة أنفسهم، الذين قدروا قيمته وجماله واستخدموه في صناعة الحلي والمجوهرات الثمينة



بعض قطع زجاج الصحراء الليبية

عندما اكتشف الجيولوجي البريطاني باتريك كلايتون هذا الزجاج لأول مرة في عام 1932، لم يكن يتخيل أن هذا الاكتشاف سيفتح باباً واسعاً للبحث والتنقيب في تاريخ الأرض وعلاقتها بالفضاء الخارجي. فقد ظل أصل هذا الزجاج، الذي يقدر عمره بنحو 29 مليون سنة، لغزاً محيراً للعلماء. تعددت النظريات وتضاربت الآراء حول كيفية تكوينه، من

بجنوب ألمانيا، مخلفاً فوهة ريس الشهيرة. قوة هذا الاصطدام كانت هائلة لدرجة أنها صهرت الصخور الأرضية وقذفت بها عالياً في الغلاف الجوي. عند سقوطها مرة أخرى، تبردت هذه المواد المنصهرة بسرعة، مشكلة قطرات زجاجية خضراء فريدة من نوعها



زجاج مولدافايت

يتميز مولدافايت بلونه الأخضر الزاهي، الذي يتراوح من الأخضر الزيتوني إلى الأخضر الزمردي العميق. شكله غير منتظم عادة، مع سطح مجعد أو محفور، مما يعكس رحلته الدراماتيكية عبر الغلاف الجوي. صلابته تتراوح بين 5.5 و7 على مقياس موس، مما يجعله مناسباً للاستخدام في المجوهرات. على الرغم من أن الاصطدام وقع في ألمانيا، إلا أن معظم قطع مولدافايت تم العثور عليها في جمهورية التشيك (خاصة في منطقة بوهيميا)، وكذلك في أجزاء من النمسا. هذا التوزيع الفريد يعكس مسار المواد المقذوفة من موقع الاصطدام. يعتبر مولدافايت ذا أهمية كبيرة للعلماء، حيث يوفر معلومات قيمة عن تأثيرات النيازك على الأرض وتكوين المواد في ظروف قاسية للغاية. كما أنه يحظى بشعبية كبيرة بين هواة جمع الأحجار الكريمة والمهتمين بالخصائص الروحانية المزعومة للأحجار. يستخدم في صنع القلائد والخواتم والأقراط، خاصة للباحثين عن قطع فريدة وذات قيمة تاريخية. كما يعتقد بعض

هو وجود آثار لمركبات عضوية في الزجاج تشبه تلك الموجودة في المذنبات، إضافة إلى عدم وجود فوهة اصطدام كبيرة كما هو متوقع مع النيازك الصخرية. هذا الاكتشاف لا يفسر فقط أصل الزجاج الصراوي الأصفر، بل يفتح آفاقاً جديدة في فهم تاريخ كوكبنا وتفاعلاته مع الأجرام السماوية

إن حل لغز زجاج الصحراء الأصفر يمثل نقطة التقاء مثيرة بين علوم الفلك والجيولوجيا والتاريخ القديم. فمن قطع زجاجية تزين صدور الفراعنة، إلى دليل على أحداث كونية نادرة، يقدم لنا هذا الاكتشاف درساً في كيفية ترابط العلوم المختلفة لفهم عالمنا وتاريخه. وربما، في المستقبل، سيساعدنا هذا الفهم الجديد في دراسة تأثيرات المذنبات على الكواكب الأخرى، فاتحاً بذلك آفاقاً جديدة في استكشاف الفضاء وفهم تاريخ نظامنا الشمسي. وهكذا، من صحاري مصر وليبيا إلى أعماق الفضاء، يستمر زجاج الصحراء الأصفر في إلهام العلماء والباحثين، مذكراً إيانا بأن أسرار الطبيعة، مهما بدت غامضة، يمكن كشفها بالصبر والبحث العلمي الدؤوب

هناك مثال آخر يستحق الذكر حول الزجاج الطبيعي. ففي عالم الأحجار الكريمة والمعادن النادرة، يبرز زجاج مولدافايت (moldavite) كواحد من أكثر المواد إثارة للاهتمام وغموضاً. هذا الحجر الأخضر الزمردي، المعروف أيضاً باسم "حجر النجم الساقط" أو "الزجاج التكتيتي" (tectite)، له قصة تمتد إلى ملايين السنين في الماضي، وتربط بين الأرض والفضاء الخارجي بطريقة مذهلة. يعود أصل زجاج مولدافايت إلى حدث كوني دراماتيكي وقع قبل حوالي 15 مليون سنة. في ذلك الوقت، اصطدم نيزك ضخم بالأرض في منطقة ما يعرف الآن

التغيرات العميقة التي غيرت وجه التاريخ الإنساني منذ عصر التنوير وحتى الثورة الصناعية يمثل الزجاج كمادة وظيفية هندسية، وكمفهوم فيزيائي لحالة، وكأداة وموضوع من أدوات ومواضيع البحث العلمي نموذجاً مثالياً على الترابط الوثيق بين البحث العلمي والتطوير والتجديد والابتكار وواحدة من رافعات البحث العلمي. وتذهب بعض الآراء إلى حد اعتبار الزجاج محركاً من محركات الثورة العلمية التي هزت الغرب خلال القرون الخمس الأخيرة يختص الزجاج بعدد من السمات العمومية المميزة لسلوكه وأدائه وتنوع تطبيقاته والتي تنبع من خصوصية بنيته ويندر أن تجتمع في غيره من المواد:

- البنية عديمة النظام والتجانس ووحدة المناحي الناجمين عنها،
- ظاهرة الانتقال إلى الحالة الزجاجية عند درجة حرارة الانتقال إلى الحالة الزجاجية T_g ،
- التنوع المتدرج للامحدود للتركيب الكيميائي،
- غياب درجة حرارة انصهار T_m ، والتميع التدريجي، وتغير اللزوجة مع الحرارة،
- التغير المستمر للخواص الفيزيائية مع الحرارة،
- استقلالية الخواص الميكانيكية عن التركيب الكيميائي
- غياب الاستقرار الترموديناميكي.

بناءً على هذه السمات، يوفر الزجاج طيف المتناقضات في الخواص، فهو شفاف وعاتم، متين وقصيف، قاس وطري، عازل وناقل، خامل وفعال، مستقر وعديم الاستقرار، مطواع وعصي. وبفضل هذه الخواص الفريدة كمرشح اصطفائي للضوء، وحاجز حراري، ومقاوم للتآكل، ومادة هندسية، يحتل الزجاج

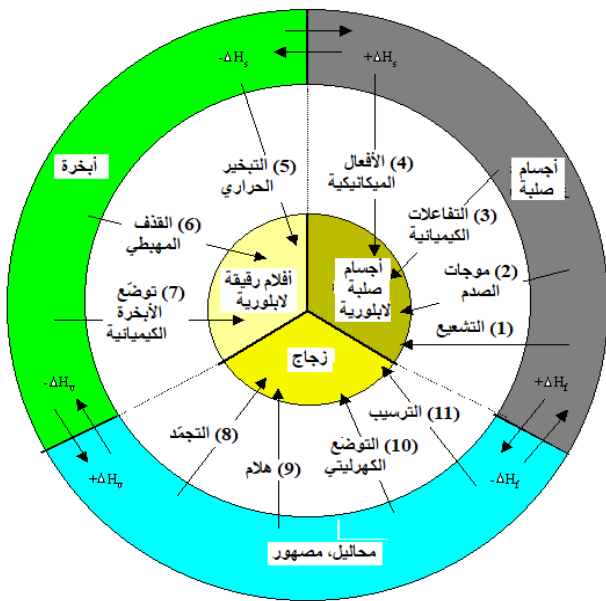
الممارسين أن له خصائص شفائية وروحانية قوية مع زيادة شعبية مولدافايت، أصبح الحجر عرضة للاستنزاف والتقليد. لذا، تم وضع قيود على استخراجيه في مناطق معينة للحفاظ على هذا المورد النادر. كما أن سوق المجوهرات شهد ظهور نسخ مقلدة، مما يجعل التحقق من أصالة الحجر أمراً مهماً للغاية. لذا يمثل زجاج مولدافايت أكثر من مجرد حجر جميل؛ إنه شاهد على حدث كوني دراماتيكي، ورابط ملموس بين أرضنا والفضاء الخارجي. جماله الفريد وقصته المذهلة تجعله واحداً من أكثر الأحجار إثارة للاهتمام في عالم المعادن والجيولوجيا، مذكراً إيانا بالطبيعة الديناميكية والمترابطة لكوكبنا والكون من حولنا

رابعاً: السمات المميزة للزجاج

تغير معنى تعبير الزجاج مع الزمان من الدلالة على إناء أو حلية إلى مادة وظيفية هندسية إلى مفهوم فيزيائي يعبر عن حالة من حالات المادة. استخدم الزجاج تاريخياً حسب البيئة الجغرافية في تطبيقات بدائية مثل الخز والجلي والأواني وكبدل للحجارة الكريمة. وإذ ينفرد الزجاج بالشفافية، تطورت استخداماته ذات الطبيعة البصرية حيث يجتمع العلم والتقانة والجمال عبر امتثال الزجاج لكل مفاتيح الضوء، فكانت النوافذ والمرايا والعدسات والمواشير. ولم تقتصر هذه التطبيقات البصرية على تلبية حاجة وتطبيق محددين، بل أقامت الدليل على أهمية ذلك التضافر الخلاق بين الزجاج وعلم الضوء، الأمر الذي مهد السبيل أمام تطوير وتنويع الزجاج للاستجابة للمتطلبات المتزايدة للأنظمة البصرية، وأمام إزاحة الستار عن أبرز المكتشفات العلمية الحديثة، وتوطيد المفهوم العام لمثلث المعرفة- التجديد- النمو والتوسع الذي يشكل الخلفية العامة لمعظم

واسع يلبي احتياجات البشرية ومتطلبات تطورها. وعلى الرغم من هيمنة تقانة الانصهار والتبريد على تصنيع كافة أنواع الزجاج واسعة الإنتاج والاستخدام منذ القدم وحتى الآن، فقد تكللت جهود البحث والتطوير خلال القرن الأخير في استنباط أكثر من عشر طرائق مختلفة للحصول على الزجاج والحالة الزجاجية انطلاقاً من حالات المادة الثلاث. وتكمن أهمية الطرائق اللاتقليدية للحصول على الزجاج في تطبيقاتها المتقدمة ذات القيمة المضافة العالية مثل الأغشية الرقيقة للتطبيقات البصرية والإلكترونية والألياف الضوئية

طرائق تشكّل الزجاج



سادساً: التوجهات الحديثة في الزجاج

تنوع طرائق تشكّل الزجاج والحالة الزجاجية

على الرغم من هيمنة تقانة الانصهار والتبريد على تصنيع كافة أنواع الزجاج واسعة الإنتاج والاستخدام، فقد تكللت جهود البحث والتطوير خلال القرن الأخير في استنباط أكثر من عشر طرائق مختلفة للحصول على الزجاج والحالة الزجاجية انطلاقاً من حالات المادة الثلاثة. وتكمن أهمية الطرائق اللاتقليدية

مكاناً مرموقاً في الحياة اليومية، وتمتد تطبيقاته من أعماق البحار السحيقة إلى الفضاء الكوني الفسيح مروراً بقطاعات البناء والتشييد، والتعليب والتغليف، والنقل والمواصلات، والاتصالات والطاقة، والصحة والزراعة والصناعة. ولعلّ خير الأمثلة على ذلك علم الضوء والبصريات. تُعدّ البصريات بامتياز خير برهان على تنوع الزجاج واتساع مجال تغيّر خواصه الفيزيائية. ففي طيف الضوء الواسع، ينفرد كل مجال طيفي بعدد من أنواع الزجاج التي تلبي خواصها البصرية متطلبات النفوذ في ذلك المجال. فزجاج السيليكا يتلاءم مع مجال الأمواج فوق البنفسجية، وزجاج الفلوريدات والكالوجينات يستجيب لمجال الأمواج تحت الحمراء، والزجاج الغني بالرصاص بالسماكة المناسبة يقي من الإشعاعات مثل أشعة X والإشعاعات النووية. وفي مجال الطيف المرئي، يسمح زجاج النوافذ باختراق نور النهار، وتعرض الشركات المختصة عشرات أنواع الزجاج التي تتمتع بقرينة إنكسار، n ، بين 1.3 و 2.1 وتَبَدُّد الضوء، v ، بين 15 و 95، ما يلبي معظم متطلبات حسابات النظم البصرية (يشير v إلى تَبَدُّد الضوء أي تغير n ضمن المجال المرئي بدلالة طول الموجة)

أما فيما يتعلق بالزجاج المُلوّن، فإن إضافة كميات قليلة من المعادن الانتقالية أو الأتربة النادرة يُمكن من الحصول على طيف واسع من الألوان لأغراض الزينة والعمارة وزجاج الليزر المشوب بالنيوديم لتطبيقات الاندماج النووي والتضخيم

خامساً: طرائق تشكّل الزجاج

الزجاج هو منتج صناعي بامتياز، فالزجاج الطبيعي لا يتشكّل إلا في شروط استثنائية وبكميات محدودة وخصائص لا توفر إمكانية الاستثمار على مستوى

المصنعة للزجاج البصري التي تتضمن عشرات الأنواع من الزجاج

تمخضت بحوث القرن العشرين عن اكتشاف أنواع جديدة تماماً من الزجاج الذي أصبح يشتمل على الزجاج البوري والزجاج الفوسفاتي وزجاج الهالوجينات وزجاج الكالكوجينات والزجاج المعدني يمكن أيضاً الإشارة إلى ابتكار زجاج الليزر، والزجاج المقاوم للصدمة الحرارية، والسيراميك الزجاجي، والزجاج الحيوي، والزجاج الأيوني، والزجاج عديم التمدد، وتزجيج النفايات النووية، والسماح الزجاجي وغير ذلك

ومن الأمثلة الحديثة على دور البحث العلمي في تطوير منتج زجاجي قديم وواسع الاستخدام، يمكن الإشارة إلى النوافذ الزجاجية ذات النفوذية الاصطناعية والنوافذ ذاتية التنظيف

تعميق فهم بنية وسلوك وخواص الزجاج وتطبيقاته الجديدة

بعد آلاف السنين على اكتشاف الزجاج واستخدامه، لا تزال بنية الزجاج وسلوك الحالة الزجاجية يشكلان واحدة من معضلات الفيزياء. وتتمحور البحوث المعاصرة حول استخدام الإمكانيات الحاسوبية المتقدمة في نمذجة بنية الزجاج وربطها مع نتائج دراسات البنية باستخدام الأشعة السينية والنوترونية ولا يقتصر الأمر على الدراسات والأبحاث الأساسية، وإنما يرتبط بتطبيقات هامة أبرزها الزجاج المتلون ضوئياً (photchromic glass) والزجاج المتلون كهربائياً (electrochromic glass) وطرائق تقوية الزجاج وتحسين خواصه الميكانيكية. وفي هذا المجال، تكتسب البحوث المتعلقة بتعميق فهم سطح الزجاج أهمية خاصة، حيث أظهرت الدراسات

للحصول على الزجاج في تطبيقات الأغشية الرقيقة في البصريات والإلكترونيات الصغيرة وغيرها. وتتسم هذه الطرائق بدرجات عالية من النقاوة وبمحدودية الطاقة الإنتاجية التي تتراوح بين مستوى الغرامات وحتى مستوى الكيلوغرام وبقيمة مضافة عالية لتطبيقاتها. ومن الأمثلة البارزة على منتجات الطرائق اللاتقليدية لتحضير الزجاج نذكر الألياف البصرية والأغشية الرقيقة العازلة في الدارات المتكاملة وغيرها من التطبيقات البصرية

في مجال طرائق تشكيل الزجاج المسطح واسع الإنتاج، فقد كرس Alastair Pilkington سبع سنوات لتطوير تقانة تشكيل الزجاج بالتعويم، لكن نجاح وانتشار هذه التقانة عالمياً منذ عام 1959 قد اعتبر ثورة في تكنولوجيا الزجاج وقد حقق لأصحابها وما يزال أرباحاً طائلة

تنوع التركيب الكيميائي للزجاج

اقتصرت الزجاج القديم على سيليكات الصوديوم والكالسيوم التي ما تزال تغطي معظم أنواع الزجاج المسطح والمجوف، وتشتق منه هذه الأنواع عبر تغيير التركيب الكيميائي. وتجدر الإشارة إلى أن الزجاج السيليكاتي الحديث لا يختلف كيميائياً عن الزجاج الفينيقي القديم. لكن الإنتاج العالمي للزجاج يشتمل اليوم على مئات التراكييب الكيميائية المختلفة التي لا يتضمن بعضها أي نسبة من أكسيد السيليسيوم

شكلت أعمال شوت O.Schott وأب E. Abbe وزايس C. Zeiss باكورة الجهود العلمية المنهجية في مجال تنوع الزجاج البصري وربط خواصه بالتركيب الكيميائي. وخير دليل على تعدد هذا التركيب وتنوع خواص الزجاج يتمثل في كاتالوجات الشركات

تطوير تطبيقات الزجاج

مع الاستمرار في العديد من التطبيقات الواعدة في مجال البناء والعمارة والمتمثلة في إنتاج الزجاج عالي الأداء والعازل للحرارة وللصوت، والزجاج الذكي القابل للتحكم في شفافيته، يأتي استخدام الزجاج في تصنيع الخلايا الشمسية لتوليد الطاقة النظيفة. وفي مجال الالكترونيات، حيث يستخدم الزجاج الرقيق والمرن في صناعة شاشات الهواتف الذكية والأجهزة اللوحية ونقل البيانات بسرعات فائقة. ثم في مجالات الطب والتكنولوجيا الحيوية، حيث يستخدم الزجاج في صناعة العدسات الطبية والأدوات الجراحية ويمتد الى تطوير أنواع من الزجاج القابلة للتحلل الحيوي لاستخدامها في إصلاح العظام والأنسجة

تعريف الزجاج

بعد هذه الرحلة عبر العصور والجغرافيا، ما قد يكون التعريف المنهجي الجامع والشامل للزجاج؟ تشترك طرائق تحضير الزجاج في تحطيم البنية البلورية للمادة أو لمزيج المواد المكونة له وخلق بنية غير بلورية عديمة الانتظام. ويجب أن يتضمن التعريف الشمولي للزجاج (من دون تمييز بين التقانات والتركيب الكيميائي)، السمة المميزة له وهي ظاهرة الانتقال إلى الحالة الزجاجية (glass transition phenomenon) التي تحصل لدى كل دورة تمييع حراري للزجاج عند درجة حرارة يرمز لها T_g وتقترب بقيمة ثابتة للزوجة مهما كان منشأ الزجاج وتركيبه

عرّفت الجمعية الأمريكية لاختبار المواد (ASTM) عام 1945 الزجاج على النحو التالي: الزجاج هو منتج انصهار لا عضوي تَبَرَّد حتى الحالة الصلبة دون تبلور. يقتصر هذا التعريف على تقانة الانصهار ويفتقر إلى

حول ميكانيك الكسر، وسرعة انتشار الكسر الارتباط الوثيق بين السطح والمقاومة الكيميائية، وتقدير عمر المنتج في ظروف الاستخدام، وآليات تقوية الزجاج ومعالجة سطحه، وتوضع الأغشية الرقيقة التي تسمح بتحقيق وظائف جديدة غير متوفرة في صفيحة الزجاج الأصلية. وفي هذا الصدد، تجدر الإشارة إلى الزجاج عديم الابتلال والزجاج ذاتي التنظيف

تطوير أداء صناعة الزجاج وتحسينها

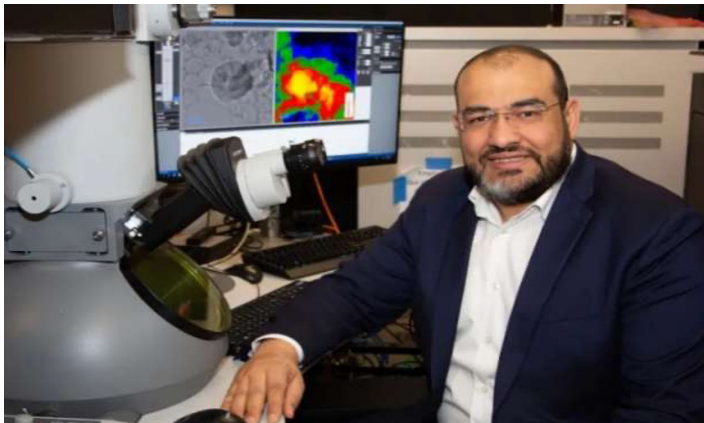
تعتبر صناعة الزجاج من الصناعات المستهلكة للطاقة، وفي ظل تزايد أسعارها، تسعى فرق البحث الأكاديمية والصناعية لتخفيض استهلاك الطاقة في صناعة الزجاج عبر تغيير نوع الوقود المستخدم، وفهم أفضل لآليات الاحتراق، والنمذجة الحرارية للأفران وللتبادلات الحرارية خلال مراحل صهر الزجاج، والمراجعة الشاملة لتصميم الأفران. من جهة أخرى، تتركز نشاطات البحث على تخفيض كلفة المنتج الزجاجي عبر إطالة عمر الأفران من خلال دراسة آليات تآكل آجر الأفران وتحسين خصائصه الحرارية والميكانيكية

ومع تزايد الوعي العام لقضايا البيئة، واستصدار القوانين الصارمة للحد من التلوث والمحافظة على البيئة، تعمل صناعة الزجاج على اتخاذ كافة الإجراءات الهادفة إلى تقليل الانبعاثات الغازية والغبار والحد من طرح الزجاج المستعمل في الطبيعة. وحيث يتميز الزجاج كأقدم المواد ذات التلدن الحراري، تطورت خلال السنوات الأخيرة صناعة موازية تعتمد على التجميع الواسع والمنظم للزجاج المستخدم وإعادة صهره مع الخلطة الزجاجية أو بشكل مستقل للحصول على منتجات جديدة.

والعلوم البصرية في الجامعة، قاد فريق البحث الذي نشر مقالاً علمياً في عام 2024 بعنوان "المجهر الإلكتروني في نطاق الأتوثانية والانعراج Attosecond" في مجلة "Science Advances" (الأثو هو جزء من الكنتليون 1018 جزء). وأوضح دكتور حسن أن هذا المجهر يعمل ككاميرا فائقة السرعة، مشابهة لأحدث الكاميرات في الهواتف الذكية، حيث يسمح برؤية تفاصيل لم تكن مرئية من قبل، مثل حركة الإلكترونات. وأكد أن هذه التقنية ستُمكّن المجتمع العلمي من فهم الفيزياء الكمومية المتعلقة بحركة الإلكترونات

يعتمد هذا المجهر الإلكتروني على نبضات إلكترونية سريعة للغاية تقاس بالأتوثانية، وهي جزء من مليار مليار ثانية. وقد نجح فريق الباحثين في تحقيق إنجاز غير مسبوق، وهو توليد نبضة إلكترونية واحدة في نطاق الأتوثانية، ما يتيح التقاط لحظة حركة الإلكترون وتجميدها بشكل غير مسبوق.

يُتوقع أن يحدث هذا المجهر المتطور، الذي أطلق عليه العلماء "الأتوميكروسكوبي" (Attomicroscopy)، تطورات كبيرة في دراسة الظواهر على المستوى الذري والإلكتروني، ما سيسهم في تقدم مجالات متعددة تشمل العلوم الفيزيائية والمجالات التطبيقية الأخرى. المصادر 1 و 2



السمة المميزة للزجاج.

بناءً على ذلك، يكون التعريف العمومي للزجاج على النحو الآتي: «الزجاج هو جسم صلب لا بلوري يتمتع بظاهرة الانتقال إلى الحالة الزجاجية». وهكذا، فكل زجاج هو جسم صلب لا بلوري، أما كل جسم صلب لا بلوري، فلن يُعدّ زجاجاً إلا إذا أظهر ظاهرة الانتقال إلى الحالة الزجاجية

وبعد آلاف السنين على اكتشافه، يبقى الزجاج مادة هندسية متطورة وفاعلة في تطبيقات تقانية تقليدية ومتقدمة، ولغزاً علمياً يخفي المزيد من التطورات الواعدة

المراجع:

1. History of Glass", <https://www.historyofglass.com>.
2. The Origins of Glassmaking, in Corning Museum of Glass, <https://www.cmog.org/article/origins-glassmaking>.
3. H. Scholze, Le verre: nature structure et propriétés (Institut du verre, France 1969).
4. Jerzy Zarzycki, Glasses and the vitreous state, Cambridge (1991).
5. H. Rawson, Inorganic Glass-Forming Systems (Academic Press, United Kingdom 1967).

أخبار علمية

جامعة أريزونا تطور أسرع مجهر في العالم لرؤية حركة الإلكترونات

تمكن باحثون في جامعة أريزونا من تطوير أسرع مجهر إلكتروني في العالم قادر على التقاط صور "مجمدة" للإلكترونات أثناء حركتها، وهي جسيمات تتحرك بسرعة هائلة قد تتيح لها الدوران حول الأرض عدة مرات في ثانية واحدة. يتوقع العلماء أن يؤدي هذا التطور إلى إحداث ثورة في مجالات الفيزياء والكيمياء والهندسة الحيوية وعلوم المواد العالم المصري دكتور محمد حسن، أستاذ الفيزياء



مقابلة مع الأستاذ الدكتور محمد حسن المدير التنفيذي المؤسس ثم رئيس الـ TWAS

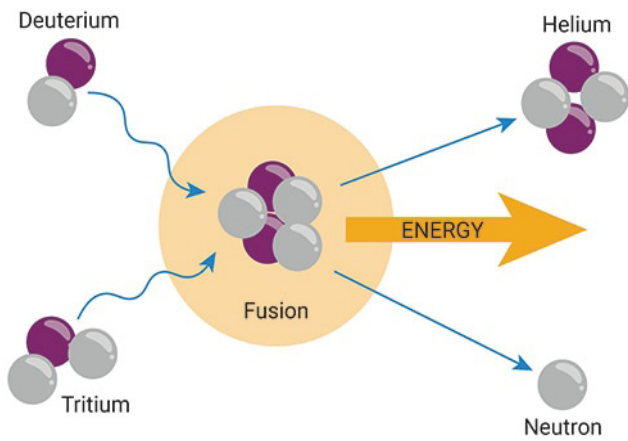
رئيس الأكاديمية العالمية من أجل تقدّم العلوم في البلدان النامية TWAS، جنبًا إلى جنب مع هيئتها الدوليّتين ذاتي الصلة: الشراكة الأكاديميّة البيئيّة (IAP) ومنظمة المرأة في العلوم في العالم النامي (OWSD)، مع التأكيد على أدوارها المهمة في تعزيز العلوم والتكنولوجيا والابتكار (STI) في جميع أنحاء العالم النامي تمّ تحضير الأسئلة وإجراء اللقاء من قبل أعضاء فريق مجلّة "مسارات": إيمان، رند، دانا

يسعدنا ويشرفنا أن نرحب بكم، الأستاذ الدكتور محمد حاج علي حسن، في هذه المقابلة الخاصة مع مجلّتنا "مسارات في الفيزياء"، التي تصدرها الجمعية العربية للفيزياء. ونهدف إلى تسليط الضوء على مساهماتكم البارزة في مجال الفيزياء، وخاصة في فيزياء البلازما والاندماج النووي، بالإضافة إلى دراسة حركة الرمال والغبار في البيئات الصحراوية. كما نود منكم أن تشاركونا رؤيتكم حول أعمالكم الإداريّة حيث كنتم المدير التنفيذي المؤسس لمدةٍ تقرب من الربع قرن ثم

المساهمة في فيزياء البلازما النظرية:

قمْتُ باشتقاق معادلة حركية عامة للبلازما متعددة الأنواع في مجال مغناطيسي خارجي. باستخدام تقنيات رياضية، يمكن اختزال المعادلة إلى شكل يُسهّل بشكل كبير العديد من الحسابات المعتمدة عليها

كما اشتقت أشكالاً مبسطة من المعادلة تُستخدم في عدة دراسات في تجارب البلازما المخبرية، بما في ذلك دراسة استرخاء درجة الحرارة ودوال التوزيع لجسيمات البلازما في تجارب الاندماج



تشكيل الهليوم عبر اندماج الديتريوم والتريتيوم [Aglinet](#)

المساهمة في العلوم البيئية، والجيولوجيا، وعلوم الفضاء

طوّرت نماذج رياضية وفيزيائية لفهم حركة وتأثير جسيمات التربة التي تحملها الرياح وتشكيلات الهياكل السطحية المعقّدة الناتجة مثل الكثبان الرملية، الموجودة في الصحارى أو على الشواطئ. تتشكل الكثبان عادةً عندما تحمل الرياح الرمال إلى منطقة محمية خلف عقبة. كما طوّرت نماذج رياضية لتحسين فهمنا لإجرائية بدء وانتقال الغبار ومواد الجسيمات الصناعية، ثم طوّرت ودرست نماذج رياضية من أجل تحقيق فهمٍ أعمق للدرجة العالية

أولاً: هل يمكنكم أن تبدؤوا بمشاركتنا القليل عن شغفكم المبكر بالعلم؟ ما هي اللحظات المحورية التي وضعتكم على هذا المسار؟

بدأ شغفي المبكر بالعلوم، وخاصة الرياضيات، عندما كنت طالباً في المدرسة الثانوية في السودان، وازداد هذا الشغف في جامعة الخرطوم. بتفوقي في دراستي في كلية العلوم، كنت واحداً من بين أفضل ثلاثة طلاب حصلوا على منحة لدراسة الرياضيات في المملكة المتحدة حتى مستوى الدكتوراة. كانت هذه المبادرة تهدف إلى جذب الطلاب المتميزين لمتابعة الرياضيات والانضمام إلى هيئة التدريس

بينما قبل زميلي العرض بشغف، اخترت في البداية دراسة الهندسة. ومع ذلك، بعد شهرين، أدركت أن اهتمامي الحقيقي يكمن في الهندسة الرياضياتية، ممّا دفعني للعودة إلى كلية العلوم وقبول المنحة. أكملت درجة الرياضيات في جامعة نيوكاسل ودرست الماجستير في الرياضيات التطبيقية في معهد الرياضيات في جامعة أكسفورد

خلال فترة وجودي في أكسفورد، كان لدي زميل كندي يشارك معي المكتب وكان يقوم بعمل الدكتوراة في فيزياء البلازما. شرح لي أهمية الاندماج النووي في توفير إمدادات طاقة غير محدودة، مما أثار حماسي. بعد مناقشة مع مشرفه حول المسائل البحثية المثيرة في فيزياء البلازما النظرية، قررت أن أتابع بحثي للدكتوراة في هذا المجال تحت إشرافه

ثانياً: هل يمكنكم أن توضّحوا لنا مجال بحوثكم في مجالات فيزياء البلازما / الاندماج النووي وكذلك دراسة البيئات الصحراوية؟

بشكل عام، يمكن تقسيم أنشطة بحثي إلى منطقتين

توليد 69 ميغا جول من الطاقة على مدى 5 ثوان. كان لي شرف العمل في هذا المخبر المعروف لمدة ثلاث سنوات خلال دراستي للدكتوراة. على الرغم من أن JET مُقَرَّر أن يتم إيقافه، إلا أن إرثه يستمر من خلال خُلفه، المفاعل التجريبي النووي الحراري الدولي (ITER)، الذي من المتوقع أن يبدأ عملياته في عام 2025 ويُبنى على إنجازات JET الرائدة. يتميز ITER كأكبر تجربة علمية دولية في التاريخ، حيث تجتمع 35 دولة للتعاون في هذا المشروع الطموح. كما أنه يُعتبر أكثر المشاريع العلمية تكلفة حتى الآن، بتكلفة تقدر بحوالي 40 مليار دولار. إن الحجم الهائل والطبيعة التعاونية في ITER يسלטان الضوء على أهميته في دفع الابتكار العلمي والتكنولوجي العالمي

بعيدًا عن هدفه الرئيسي المتمثل في تحقيق طاقة الاندماج المستدامة، تدفع فيزياء البلازما التقدم في عدة مجالات حيوية، بما في ذلك الابتكارات في المغناطيس فائقة التوصيل، وتعزيز تقنيات التصوير الطبي مثل أجهزة التصوير بالرنين المغناطيسي، وتحسينات علم المواد التي تؤدي إلى مواد صناعية أقوى وأكثر متانة، وعمليات تصنيع أشباه الموصلات (أنصاف النواقل) بشكل أفضل،



منظر جوي لمنشأة ITER
[ITER](#)

من الارتباط بين الأجزاء المتغيرة من مجالات الجاذبية والمجالات المغناطيسية للأرض. أخيرًا، قمتُ بصياغة ودراسة نماذج رياضية للغازات بين الكواكب وغبار المذنبات ما أدى إلى فهم أعمق لتطورها



حركة الرمال وكيفية تشكيل الكثبان الرملية

ثالثًا: ما هي التطورات الأكثر وعدًا في فيزياء البلازما اليوم، وكيف ترون تأثير هذه التطورات على مجالات أخرى من العلوم والتكنولوجيا؟

فيزياء البلازما، أي دراسة الجسيمات المشحونة المتأثرة بالحقول الكهربائية والمغناطيسية الذاتية، شهدت مؤخرًا العديد من التقدمات الرائدة. من بين هذه التقدمات، يُعتبر تطوير الطاقة الناتجة عن الاندماج الأكثر أهمية ووعدًا، حيث لديه القدرة على توفير طاقة غير محدودة وخالية من الكربون. وقد حققت التجارب الأخيرة في الاندماج نتائج ملحوظة في تحقيق خرج طاقي صافٍ ومُنضبط يتجاوز الدّخل، مما يدل على تقدم كبير في هذا المجال. تحقّق إنجاز بارز العام الماضي في المملكة المتحدة في مخبر الاندماج الأوروبي المشترك ذي الطارة (JET: Joint European Torus) في أكسفورد، حيث تم تسجيل رقم قياسي عالمي جديد من خلال

وأنظمة دفع فضائية أكثر كفاءة

رابعًا: طوال مسيرتكم المهنية المتميزة، شغلتم العديد من المناصب المؤثرة. هل يمكنكم أن تشرحوا لنا رحلتكم إلى أن أصبحت رئيسًا للأكاديمية العالمية من أجل تقدّم العلوم في البلدان النامية، والمعروفة سابقًا باسم أكاديمية العلوم للعالم الثالث (TWAS)؟

عند عودتي إلى الخرطوم من أكسفورد، بعد حصولي على درجة الدكتوراة، شعرت سريعًا بإحساس محبط بالعزلة. بدون الوصول إلى المجلات الحالية وبغياب أيّ عالم يعمل في مجالي البحثي للتحديث معه، بدأت إنتاجيتي البحثية تتلاشى بشكل متزايد. في نفس الوقت، كان والدي، الذي كان رجل أعمال ناجحًا، يريد مني مساعدته في توسيع أعماله وطلب مني السفر إلى إيطاليا لشراء آلات لمصنع الصابون الجديد الخاص به. كنت سعيدًا بفعل ذلك لأنه منحني أيضًا الفرصة لزيارة المركز الدولي للفيزياء النظرية (ICTP) في تريستا. هناك، التقيت لأول مرة بالأستاذ عبد السلام، المدير المؤسس للمركز. شرحت له التحديات البحثية التي واجهتها في السودان ونواياي في الابتعاد عن البحث والعمل مع والدي. بدا عليه القلق العميق، ومن أجل مساعدتي على البقاء في مجال العلوم دون أن يسرقني عالم التجارة، عرض عليّ عضوية الزمالة في ICTP، والتي قبلتها بسرور. مكنتني تعييني كزميل مشارك في ICTP من السفر إلى تريستا عدة مرات على مدار السنوات القليلة التالية، ما كسر عزلي في المنزل، واستأنفت عملي البحثي بنشاط في فيزياء البلازما النظرية

بدأت مساهماتي الهامة في العلوم الشمولية والمنظمات العلمية في عام 1983 عندما تمّت

دعوتي من قبل المدير العام للوكالة الدولية للطاقة الذرية (International Atomic Energy Agency: IAEA) واليونسكو من أجل العمل في لجنة كُلفت بإنشاء إرشادات وتوجيهات لـ ICTP خاصة بالفترة من 1983 إلى 1993. في الوقت نفسه، دعاني الأستاذ عبد السلام أيضًا لزيارة المركز لمدة ستة أشهر. تضمنت مسؤولياتي تعزيز أنشطة ICTP في الدول النامية وتنظيم الاجتماع التأسيسي للأكاديمية العلوم للعالم الثالث (TWAS)

ساعدت في وضع قواعد تنظيمية لجائزة ICTP للفيزيائيين من الدول النامية ووطورت قواعد جديدة للزمالة التشاركية للأعضاء والمعاهد مع الـ ICTP. علاوة على ذلك، ساعدت في تأسيس جمعيات الفيزيائيين والرياضيين في مناطق مختلفة من العالم النامي. بالإضافة إلى عملي مع ICTP، ساعدت الأستاذ سلام في إطلاق TWAS وتنظيم اجتماعها الأول في عام 1983، حيث تمّ بالإجماع تعيينه رئيسًا مؤسسًا، وتعييني كأول مدير تنفيذي للـ TWAS. على الرغم من أن الاجتماع التأسيسي لـ TWAS كان ناجحًا للغاية، إلا أنه لم تتوفر أموال لإطلاق برامجها. الحقيقة هي أن العديد من المناصرين والممولين للعلوم الدولية في ذلك الوقت لم يروا الحاجة إلى منظمة مثل TWAS.

لم يحدث ذلك إلا في عام 1985، بعد قضائي عامًا في مختبر لورانس ليفرمور مستفيدًا من منحة فولبرايت، عندما أبلغني سلام أن وزير الخارجية الإيطالي، جوليو أنديوتي، قرّر تقديم 1.5 مليون دولار لافتتاح TWAS رسميًا وإطلاق برامجها. طلب مني العودة إلى تريستا لمدة ثلاثة أشهر للمساعدة. لم أدرك في ذلك الوقت أن هذه الإقامة

في العالم العربي

تجعل هذه المنظمات الثلاث (TWAS, OWSD, IAP) مع المركز الدولي للفيزياء النظرية (International Centre for Theoretical Physics: ICTP) والمركز الدولي للهندسة الوراثية والتقانة الحيوية (Interactional Centre for Genetic Engineering and Biotechnology: ICGEB) من تريستا مكانًا فريدًا للتعاون الدولي في العلوم والتكنولوجيا والابتكار (Science, Technology & Innovation: STI) والسياسات العلمية العالمية. كنت محظوظًا بقدرتي على المساهمة في تطوير ونمو هذه المنظومة الفريدة من المنظمات الدولية، ما يُعرف بـ "منظومة تريستا"



المركز الدولي للفيزياء النظرية في تريستا، ويضم أيضًا المكاتب الرئيسية لـ TWAS

[ICTP](https://www.ictp.it/)

خامسًا: هل يمكنكم أن تصفوا للقارئ العربي الأهداف/الأنشطة الرئيسية للأكاديمية العالمية للعلوم وهيئتيها الدوليتين ذاتي الصلة: الشراكة الأكاديمية البيئية (IAP) ومنظمة المرأة في العلوم في العالم النامي (OWSD)، وكيف تهدف هذه المؤسسات على وجه التحديد إلى دعم العلماء في البلدان النامية؟ كيف يمكن لمنظمة OWSD أن تساعد

التي استمرت ثلاثة أشهر ستتحول إلى التزام استمر لما يقرب من 25 عامًا، حيث عملت كمدير تنفيذي لـ TWAS. خلال تلك الفترة، وبفضل الدعم المستمر من الحكومة الإيطالية، شهدت TWAS نموًا كبيرًا في عضويتها وبرامجها والاعتراف الدولي بها، مما جعل الأكاديمية صوتًا رائدًا للتميز في العلوم في العالم النامي.

في عام 1988، نظمت TWAS مؤتمرًا كبيرًا حول النساء العاملات في مجال العلم في الدول النامية، ما أدى إلى تأسيس منظمة المرأة في العلوم في العالم النامي (Organization for Women in Science for the Developing World: OWSD)، التي تتخذ من تريستا مقرًا لها تحت إدارة TWAS. تضم OWSD حاليًا أكثر من 10,000 عضوًا، مما يجعلها أكبر منظمة نسائية في العالم.

في عام 2000، وخلال اجتماع جمعيتها العامة في طوكيو، قررت أعضاء الشراكة الأكاديمية البيئية (InterAcademy Panel: IAP) نقل مركز أمانتها من لندن إلى تريستا لتكون تحت استضافة TWAS. في عام 2003، وافقت الحكومة الإيطالية على قانون لتمويل كل من TWAS و IAP على أساس سنوي. وفي العام نفسه، قررت الشراكة الطبية الأكاديمية البيئية (InterAcademy Medical Panel: IAMP) أيضًا نقل أمانتها من واشنطن إلى تريستا. في عام 2016، قررت IAP و IAMP الاندماج في شبكة عالمية واحدة تُدعى الشراكة الأكاديمية البيئية (IAP). تضم الـ IAP الجديدة 150 أكاديمية عضوة وتعمل بالتعاون الوثيق مع شبكتها الإقليمية ذات الصلة من الأكاديميات في أفريقيا والأمريكيتين وآسيا وأوروبا. تشمل عضوية IAP ثماني أكاديميات فقط

في مواجهة التحديات التي تواجه المرأة في العالم العربي؟

الأهداف الرئيسية للـ TWAS والبرامج المصممة لمعالجتها هي

أ. الاعتراف والدعم وتشجيع التميز في العلوم في الدول النامية: من خلال انتخاب ما يصل إلى 50 عضواً جديداً سنوياً، ومنح الجوائز والميداليات للعلماء المتميزين والمستحقين، وضمان التمثيل العادل للنساء العالمات البارزات والعلماء من مجموعة الدول المتخلفة في مجال العلوم والتكنولوجيا (Science & Technology-Lagging Countries: STLCs) عبارة عن 66 دولة اختارتها TWAS، تضم جميع الدول الأقل نمواً، والدول ذات الدخل المنخفض وبعض الدول ذات الدخل المتوسط-المنخفض)

ب. تلبية احتياجات العلماء الشباب في مجموعة الدول المتخلفة في مجال العلوم والتكنولوجيا: من خلال تقديم منح بحثية في العلوم الأساسية، ومنح جوائز سنوية، والاعتراف بالعلماء الشباب المتميزين كأعضاء شباب مشاركين في TWAS، ودعم المؤتمرات الإقليمية السنوية للعلماء الشباب

ت. تلبية احتياجات مجموعات البحث الجامعية الواعدة في مجموعة الدول المتخلفة في مجال العلوم والتكنولوجيا ونقص التمويل المحلي للبحث العلمي الذي يعيق نموها: من خلال تحديد ودعم مجموعات البحث الكفؤة من خلال التمويل التنافسي، وتوفير منح بحثية لتعزيز إنتاجيتها وقدراتها التدريبية، وتقييم تأثير مجموعات البحث المختارة والممولة، خاصة تلك التي تعمل في العلوم الأساسية وعلوم التقانة والهندسة والرياضيات (Science, Technology, Engineering & Mathematics: STEM)

ث. تعزيز التعاون بين الجنوب والجنوب في العلوم والتكنولوجيا والابتكار (STI): من خلال إبرام اتفاقيات مع الحكومات والمؤسسات في الدول النامية لاستضافة طلاب الدكتوراة وما بعد الدكتوراة. حالياً، تُقدّم TWAS أكثر من 300 منحة دراسية عليا وما بعد الدكتوراة للطلاب من مجموعة الدول المتخلفة في مجال العلوم والتكنولوجيا للدراسة في مراكز التميز في الأرجنتين، والبرازيل، والصين، والهند، والمكسيك، وباكستان، وجنوب إفريقيا. بالإضافة إلى ذلك، توفّر TWAS فرصاً للعلماء الباحثين النشطين لزيارة دول نامية أخرى كأعضاء، وتمكين أعضاء TWAS من شغل مناصب أستاذية بحثية في الدول الأقل نمواً لدعم التعليم والبحث

ج. تعزيز الروابط بين المجتمعات العلمية في الجنوب والشمال: تنفذ TWAS برنامج خبراء زائرين لتمكين العلماء من الشمال من زيارة المؤسسات في الجنوب ودعم طلاب ما بعد الدكتوراة من الدول المتخلفة في مجال العلوم والتكنولوجيا للتدريب في الشمال مع الالتزام بالعودة إلى الوطن. بالإضافة إلى ذلك، تواصل TWAS زيادة مشاركة الأعضاء من الشمال في مؤتمراتها العامة والندوات المتخصصة

ح. تعزيز الاستراتيجيات التي تعتمد على العلوم والتكنولوجيا والابتكار لتنفيذ أهداف التنمية المستدامة: وذلك من خلال تعزيز الصلة بين العلوم والسياسة والدبلوماسية، والتي غالباً ما تكون ضعيفة في البلدان النامية. تشمل جهود الـ TWAS إنشاء شبكات مواضيعية thematic للتميز من أجل معالجة أهداف التنمية المستدامة المحددة (المياه والطاقة والأمن الغذائي والصحة وتغير المناخ) من خلال تبادل أفضل الممارسات وإجراء البحوث المشتركة والتدريب؛

السياسات العالمية والحفاظ عليها، بما في ذلك الأمم المتحدة ووكالاتها المتخصصة؛ والمنظمات الإقليمية مثل الاتحاد الأوروبي والاتحاد الأفريقي ومنظمة التعاون الاقتصادي والتنمية؛ والبنك الدولي والبنوك الإنمائية الإقليمية، ومع صناع السياسات الوطنيين من خلال الأكاديميات الوطنية الأعضاء في الـ IAP.

ت. تعزيز تعليم العلوم ومحو الأمية العلمية من خلال: إصلاح وتطوير تعليم العلوم على نطاق عالمي، وخاصة في المدارس الابتدائية والثانوية، مع أسلوب تربوي قائم على الاستقصاء (تعليم العلوم القائم على الاستقصاء، Inquiry-Based Science Education: IBSE)؛ ودعم إنشاء مراكز العلوم والمتاحف العلمية في البلدان التي لا تمتلكها

الأهداف الرئيسية لـ OWSD والبرامج المصممة لمعالجتها هي

أ. زيادة مشاركة المرأة في البلدان النامية في البحث العلمي والتكنولوجي والتدريس والقيادة من خلال: تقديم زمالات للنساء العالمات من مجموعة البلدان المتخلفة في العلوم والتكنولوجيا (STLCs) للقيام بأبحاث الدكتوراة في العلوم الطبيعية والهندسية وتكنولوجيا المعلومات في معهد مُضيف في دولة نامية أخرى في الجنوب العالمي

ب. دعم النساء العالمات في بداية حياتهن المهنية من خلال: منح ما يصل إلى 50.000 دولار أمريكي للنساء اللاتي أكملن درجة الدكتوراة في مجالات العلوم والتكنولوجيا والهندسة والرياضيات (STEM) ويعملن في معهد أكاديمي أو بحثي علمي في مجموعة بلدان الـ STLCs. من المتوقع أن تساعد

ونشر التقارير المستندة إلى الأدلة والمتعلقة بالسياسات؛ وتنظيم اجتماعات المناقشة مع صناع القرار والقطاع الخاص؛ واستضافة ورش عمل إقليمية وأقاليمية حول السياسة العلمية مع كبار العلماء وصناع السياسات والدبلوماسيين؛ وإجراء دورات دبلوماسية علمية للعلماء الشباب وصناع السياسات



ORGANIZATION
FOR WOMEN IN
SCIENCE FOR THE
DEVELOPING WORLD



شعار المكتب الإقليمي لـ TAWS في العالم العربي، وشعار مؤسسة الـ OWSD ذات الصلة

الأهداف الرئيسية للـ IAP والبرامج المصممة لمعالجتها هي

أ. بناء قدرات الشبكات الإقليمية للأكاديميات وأعضائها من خلال: دعم التعاون وزيادة قدرات الشبكات الإقليمية الأربع التابعة وأعضائها الوطنيين من خلال المنح والفرص المهنية؛ تعزيز قدرة الأكاديميات القائمة على الجدارة بالشراكة مع الشبكات الإقليمية المعنية، دعم تشكيل أكاديميات جديدة وخاصة في أفريقيا والعالم العربي حيث لا توجد لدى غالبية البلدان أكاديميات علمية وطنية

ب. بناء قدرات الأكاديميات والشبكات الإقليمية لتقديم المشورة المستقلة القائمة على الأدلة والموثوقة بشأن القضايا العالمية والإقليمية والوطنية من خلال

1. تطوير تقارير تجميعية عالية الجودة وفي الوقت المناسب، وبيانات توافقية، وتدخلات أخرى بشأن قضايا ذات أهمية إقليمية وعالمية، مؤطرة حول أهداف التنمية المستدامة للأمم المتحدة واتفاقية إطار عمل الأمم المتحدة
2. بناء العلاقات مع صناع السياسات في هيئات صنع

حاليًا فروع وطنية نشطة في مصر والأردن والمغرب وفلسطين والسودان واليمن. وتُقدّم زمالات الدكتوراه والمهنة المبكّرة للنساء في جيبوتي وفلسطين والسودان، في حين تتوفر زمالات الدكتوراه أيضًا للنساء في سوريا واليمن. بالإضافة إلى ذلك، استضافت معاهد في البحرين ومصر والأردن والمغرب وعمان والسودان زميلات الدكتوراه من منظمة المرأة في العلوم والتكنولوجيا في المنطقة العربية، التي يتمثل هدفها في زيادة تأثير المرأة العربية على تصميم وتنفيذ البحوث العلمية، وبالتالي تعزيز مشاركة المرأة في مجال العلوم والتكنولوجيا في المنطقة العربية

سادسًا: هل يمكنكم مشاركتنا رؤاكم حول أيّ مبادرات حديثة أطلقتها الـ TWAS والتي وجدتموها مصيريّة بشكل خاص؟ وبشكل أكثر تحديدًا، كيف أثرت جائحة كوفيد-19 على البحث العلمي في العالم النامي، وما هي التدابير التي اتخذتها TWAS للتخفيف من هذه التأثيرات؟

قامت TWAS بالتعاون مع الشركاء مؤخرًا بتصميم وتنفيذ المشروعين التاليين المتعلقين بتغيّر المناخ وكوفيد-19، وهما المشكلتان الأكثر تحدّيًا اللتان تواجهان البشرية

أ. منح مشروع مؤسسة TWAS-Elsevier للمساواة بين الجنسين والعمل المناخي:

يدعم المشروع المبادرات التي تعزز المساواة بين الجنسين وتلبي احتياجات المجتمع المتعلقة بالمناخ. تُمنح هذه المنح، التي تبلغ قيمتها حوالي 25000 دولار أمريكي لكل مشروع، لفرقٍ مكوّنة من 2-5 عالمات. وتركّز المشاريع، التي تقودها عالمات

المنحة حائزاتها -بالإضافة إلى تعزيز أبحاثهن- على تطوير علاقات مع مجموعة متنوعة من الشركاء من القطاعين العام والخاص لتحويل أبحاثهن إلى منتجات قابلة للتسويق. من خلال دعم عددٍ متزايد من العلماء في بداية حياتهم المهنية، تعمل الـ OWSD على إنشاء شبكة من العلماء المتميزين من النساء القادرات على تقديم الإرشاد فيكُنّ قدوة للجيل القادم من القيادات النسائية في مجالات العلوم والتكنولوجيا والهندسة والرياضيات

ت. الاعتراف بالعلماء النساء في بداية حياتهن المهنية والاحتفال بهن من خلال: تقديم جوائز للعالمات من البلدان النامية اللاتي قدّمن مساهمات كبيرة في البحث والتعليم. ومن الأمثلة على هذه الجوائز جائزة OWSD-Elsevier Foundation للعلماء النساء في بداية حياتهن المهنية ممّن يعملن ويعشن في البلدان النامية واللّاتي يَكُنّ في المراحل الأولى من حياتهن العلمية. يجب أن يكون لدى الحاصلات على المنح تأثير واضح على بيئة البحث، سواء على المستوى الإقليمي أو الدولي، ويجب أن يَكُنّ قد حصلن على درجة الدكتوراه في العلوم والتكنولوجيا والهندسة والرياضيات في السنوات العشر الماضية

أودّ هنا الاستطراد قليلًا في موضوع الـ OWSD في الدول العربية

هناك 1113 عالمة من الدول العربية أعضاء في منظمة OWSD، يمثلن أكثر من 10% من إجمالي العضوية التي تزيد عن 10000.

منذ عام 1997، تعمل منظمة المرأة في العلوم والتكنولوجيا في المنطقة العربية بنشاط لتعزيز مشاركة النساء في مجال العلوم وتأثيرهن. وهناك

العالم العربي؟

لقد كان التعاون الدولي في مجال العلوم، سواء فيما بين بلدان الجنوب أو بين الشمال والجنوب، هدفًا رئيسيًا لـ TWAS لأكثر من أربعين عامًا. يتم دعم استراتيجية TWAS للتعاون فيما بين بلدان الجنوب من خلال اتفاقيات مع الحكومات والمؤسسات في البلدان النامية، التي تستضيف وتغطي النفقات المحلية لطلاب الدكتوراة وما بعد الدكتوراة من دول الجنوب الأخرى، وخاصة مجموعة البلدان المتخلفة في مجال العلوم والتكنولوجيا. تُقدّم TWAS أكثر من 300 منحة دراسية سنويًا، مما يكلف البلدان المضيفة أكثر من 4 ملايين دولار لفترة دراسة مدتها ثلاث سنوات

بالإضافة إلى ذلك، يسمح برنامج التعاون فيما بين بلدان الجنوب للباحثين النشطين في الجنوب بزيارة مراكز التميز في البلدان النامية الأخرى كمشاركين زملاء. كما تقدم أيضًا درجات الأستاذية البحثية لأعضاء TWAS، مما يمكنهم من المساعدة في التدريس والبحث في المؤسسات في مجموعة البلدان المتخلفة في مجال العلوم والتكنولوجيا. لا يزال الطلب على برامج التعاون بين بلدان الجنوب في TWAS مرتفعًا بسبب المشهد العلمي العالمي المتغير. في عام 1983، عندما تأسست TWAS، ساهمت البلدان النامية بنسبة 15% فقط من المنشورات العلمية العالمية في المجلات الدولية المُدكَّمة، ولكن بحلول عام 2016، ارتفع هذا الرقم إلى 44%، ويرجع ذلك أساسًا إلى الزيادة الملحوظة في المنشورات في الصين وعدد قليل من البلدان النامية

وفي عام 2016، تفوّقت الصين على الولايات

من البلدان النامية، على الحلول العملية للمناخ مثل استعادة أشجار المانغروف والإدارة المستدامة للأراضي. وتهدف المبادرات إلى إحداث تغيير ملموس وتسترشد بالهدف رقم 13 من أهداف التنمية المستدامة، والذي يعزز العمل المناخي العاجل ب. منح IsDB-TWAS لأبحاث الاستجابة السريعة في مرحلة ما بعد كوفيد-19

أبرم البنك الإسلامي للتنمية (IsDB) و TWAS شراكةً لدعم أبحاث الاستجابة السريعة بشأن تحديات ما بعد كوفيد-19. يموّل برنامج المنح المشتركة للأبحاث ونقل التكنولوجيا IsDB-TWAS التعاون بين الباحثين من 57 دولة عضو في البنك الإسلامي للتنمية. في كل عام، يتم اختيار مشروع مشترك واحد، حيث تتقاسم مجموعتان بحثيتان من دول مختلفة ما يصل إلى 100000 دولار أمريكي. تغطي المنح معدات البحث، وتعزيز المرافق، وتنقل العلماء للتدريب. يجب أن يكون مقر إحدى المجموعات في إحدى الدول الأعضاء الأقل نموًا في البنك الإسلامي للتنمية

سابعًا: ما الدور الذي تلعبه مشاريع التعاون الدولية في استراتيجية الأكاديمية العالمية للعلوم، وكيف تعملون على تعزيز هذه الشراكات عبر القارات بين أمم ذات قدرات علمية متباينة؟ وبشكل أكثر تحديدًا، استفاد العديد من العلماء في العالم الثالث من منح زمالة الأكاديمية العالمية للعلوم لطلاب الدكتوراة/ما بعد الدكتوراة/البحوث العلمية في مراكز الجنوب، حيث توجد معظم المراكز المتقدمة في الصين/الهند وأميركا اللاتينية، لذا نتساءل لماذا لا توجد مراكز مماثلة في

تجلب أفرادًا من ذوي المؤهلات العالية والموهوبين لمتابعة التعليم العالي والبحث، وبالتالي المساهمة في تعزيز البحث والتعليم في المراكز المضيفة باعتبارها أكاديمية عالمية للعلوم لتعزيز العلوم والتكنولوجيا والابتكار في العالم النامي و مع وجود 15% من أعضائها في الشمال، تتمتع TWAS بمكانة فريدة للعب دور رئيسي في تعزيز الروابط بين العلماء والمؤسسات في الشمال والجنوب. يشمل نُشطاء TWAS بين الشمال والجنوب ما يلي

أ. برنامج أساتذة TWAS الباحثين في أقل البلدان نموًا:

يمكن تعيين زملاء TWAS في الشمال كأساتذة TWAS باحثين لمدة عام واحد. سيقومون بزيارة مؤسسة مُضيضة في إحدى أقل البلدان نموًا لمدة 2-4 أسابيع. توفّر TWAS دعمًا ماليًا للسفر؛ بينما يغطي المركز المضيف نفقات المعيشة. فقط زملاء TWAS والمنتسبون الشباب / الخريجون هم فقط المؤهلون

ب. برنامج خبراء TWAS الزائرين:

يساعد هذا البرنامج المؤسسات في البلدان النامية، وخاصة أقل البلدان نموًا، على إقامة روابط طويلة الأمد مع قادة العالم في مختلف المجالات العلمية بالتعاون البحثي والتدريب. توفّر TWAS دعم السفر ويغطي المركز المضيف النفقات المحلية

ت. دعم طلاب ما بعد الدكتوراة:

تقدم TWAS بالتعاون مع المؤسسات المضيفة في الشمال منحة دراسية لطلاب ما بعد الدكتوراة من مجموعة البلدان المتخلفة في العلوم والتكنولوجيا لزيارة المؤسسات البحثية في الشمال من أجل التعاون البحثي والتدريب المتقدم، مع ضمان التزام

المتحدة في إنتاج الأوراق البحثية المُحكّمة، تليها الهند والبرازيل وإيران وتركيا وماليزيا، وجميع هذه البلدان الآن من بين أفضل 20 مساهمًا على مستوى العالم

وفي عام 2022، ساهمت الصين بنسبة 26.9% من إجمالي عدد المنشورات على مستوى العالم، أي ضعف العدد الذي أنتجته الولايات المتحدة التي ساهمت بنسبة 13.7%. الدول النامية الأخرى التي تم إدراجها ضمن أفضل 15 بلدًا منتجًا للمنشورات العلمية في عام 2022 هي الهند والبرازيل وإيران للاستفادة من هذا النمو، يجب على TWAS توسيع تعاونها بين بلدان الجنوب، وهي تهدف مستقبلًا إلى تقديم 1000 منحة دراسية سنويًا، مقارنةً مع 300 الآن، وإلى إعطاء الأولوية للزمالات في المجالات التحويلية مثل إنترنت الأشياء، والذكاء الاصطناعي، والرقمنة، وعلم الجينوم لمعالجة القضايا الحاسمة في البلدان النامية

نتيجة للزيادة الكبيرة في جودة البحث والتعليم في عدد من البلدان النامية، يتزايد الطلب على المنح الدراسية فيما بين بلدان الجنوب بشكل مستمر، مما يجعل من الضروري لـ TWAS متابعة اتفاقيات جديدة مع مراكز التميز في البلدان الأخرى، لا سيما الدول العربية التي لم يتم التوصل إلى أي اتفاقيات فيها حتى الآن. تمتلك الدول العربية العديد من مراكز التميز، خاصة داخل أفضل الجامعات في منطقة الخليج. تبذل TWAS حاليًا جهودًا للتوصل إلى اتفاقيات مع عدد قليل من هذه البلدان لدعم البرنامج

تجدر الإشارة إلى أن برامج التعاون فيما بين بلدان الجنوب توفر فوائد كبيرة للبلدان المضيفة، حيث

2. إن التصدي للتحديات العالمية مثل تغير المناخ والأوبئة والأمن الغذائي وتحقيق أهداف التنمية المستدامة سوف يتطلب الشراكة والتعاون بين جميع البلدان في العالم، كما هو محدد بوضوح في الهدف 17 من أهداف التنمية المستدامة. وتلعب الأمم المتحدة دوراً هاماً في إنشاء منصات عالمية لجميع البلدان من أجل تحقيق أهداف التنمية المستدامة، وتشمل هذه

جائحة كوفيد-19: قامت منظمة الصحة العالمية بتيسير البحوث التعاونية على مستوى العالم، والتي أدت إلى تطوير اللقاحات وتوزيعها في جميع أنحاء العالم، من خلال مبادرة كوفاكس

تغير المناخ: التعاون الدولي في مجال البحوث المتعلقة بالنماذج المناخية، واستراتيجيات التخفيف، وعمليات التكيف التي يتم تسهيلها من خلال اتفاقية إطار عمل الأمم المتحدة بشأن تغير المناخ والهيئة الحكومية الدولية المعنية بتغير المناخ

فقدان التنوع البيولوجي: لرصد التنوع البيولوجي وحمايته واستعادته، يُعدّ التعاون العالمي أمراً ضرورياً. تعمل منظمات مثل الاتحاد الدولي لحفظ الطبيعة (International Union for Conservation of Nature: IUCN) واتفاقية التنوع البيولوجي (Convention on Biological Diversity: CBD) على

تسهيل خطط العمل واستراتيجيات الحفظ عبر الدول

الأمن الغذائي: يتطلب ضمان الأمن الغذائي العالمي ومكافحة الجوع إجراء بحوث تعاونية حول الزراعة المستدامة، والمحاصيل المقاومة للمناخ، وتقنيات الزراعة المبتكرة. تدعم منظمة الأغذية والزراعة (الفاو) الجهود الدولية الرامية إلى تحسين النظم والسياسات الغذائية

الطلاب بالعودة إلى بلدانهم الأصلية للمساهمة والمساعدة في زرع وتعزيز العلوم والتكنولوجيا والابتكارات من أجل التنمية وتحسين تعليم العلوم على جميع المستويات

ثامناً: بصفتم الإدارية وخبرتم العميقة في دبلوماسية العلوم، كيف تتخلون مستقبل التعاون العلمي العالمي، وخاصة في معالجة التحديات العالمية مثل تغير المناخ والتنمية المستدامة؟

دبلوماسية العلوم هي منصة تُسهّل التعاون بين مختلف البلدان والمجتمعات بغض النظر عن الاختلافات السياسية أو العلاقات المتوترة. وعلى هذا النحو، تتشكل دبلوماسية العلوم من خلال أربعة اتجاهات

أ. استخدام الأدوات العلمية لتحسين العلاقات بين الدول التي لديها علاقات متوترة سياسياً؛

ب. الحاجة إلى التعاون الدولي في التصدي للتحديات العالمية

ج. الحاجة إلى تطوير وتنفيذ مشاريع علمية ضخمة؛

د. الحاجة إلى شراكة عالمية في مجال العلوم لدعم بناء القدرات في مجموعة البلدان المتخلفة في مجال العلوم والتكنولوجيا. ومن الأمثلة على ذلك

1. خطاب الرئيس أوباما في القاهرة عام 2009 حيث حدد خططاً لاستخدام العلوم من أجل تحسين العلاقات بين الولايات المتحدة والعالم الإسلامي، بما في ذلك فتح مراكز التميز العلمي في أفريقيا والشرق الأوسط وجنوب شرق آسيا، وتعيين مبعوثين إلى كل منطقة. وقد زار عدد كبير من العلماء الأمريكيين البارزين هذه المناطق كمبعوثين و البرنامج لا يزال مستمرًا

الزراعية العاملة في بلدان نامية مختلفة تحت إشراف المجموعة الاستشارية للبحوث الزراعية الدولية

تاسعًا: ما هي التحديات الثلاثة الكبرى التي تواجه العلوم والمؤسسات البحثية في العالم النامي اليوم؟

إن التحدي الأكثر أهمية، والذي تتصدى له الأكاديمية العالمية للعلوم بنشاط، يتلخص في بناء قدرات الجامعات والمؤسسات البحثية في مجموعة البلدان المتخلفة في مجال العلوم والتكنولوجيا. ويتضمن ذلك تحسين جودة البحث والتعليم لجذب وتدريب الطلاب الموهوبين. ومن الأهمية بمكان أن يشمل ذلك أيضًا تطوير الريادة المحلية والعالمية والحفاظ عليها في مجالات العلوم والتكنولوجيا والابتكار. وإذا لم يتم إعطاء هذه القضية الأولوية، فإن هجرة الأدمغة المستمرة سوف تستمر في استنزاف أفضل العلماء من العالم النامي، وخاصة من مجموعة ال-STLCs.

ويتلخص التحدي الثاني في تحقيق أهداف الأمم المتحدة للتنمية المستدامة (Sustainable Development Goals: SDGs) بحلول عام 2030، حيث تهدف كل دولة إلى تحقيق هذه الأهداف، ولكن من غير المرجح تحقيق تقدم كبير في غياب القدرة على تطوير ونشر التقانات المتقدمة. تُشكّل مثل هذه القدرات التقنيّة ضرورةً أساسية لمعالجة القضايا العالمية المعقدة مثل تغير المناخ، والصحة، والتنمية المستدامة

أما التحدي الثالث، وهو قضية طويلة الأمد بالنسبة لأغلب البلدان النامية، فيتمثل في زيادة التمويل المخصص للبحث والتطوير إلى ما لا يقل عن 1% من الناتج المحلي الإجمالي. على سبيل

التحول إلى الطاقة المتجددة: لمكافحة تغير المناخ بشكل فعال، يُعدّ التحول إلى مصادر الطاقة المتجددة أمرًا حيويًا ويتطلب تعاونًا دوليًا. تستفيد الأبحاث المتعلقة بتقنيات الطاقة النظيفة وتنفيذ هذه الحلول من تبادل المعرفة والموارد في جميع أنحاء العالم. تعمل وكالة الطاقة الدولية على تسهيل التعاون الدولي في مجال الطاقة النظيفة

3. أمثلة على المشاريع العلمية الدولية: مفاعل التجارب النووية الحرارية الدولي (ITER) المذكور سابقًا والذي يعد أكثر مشاريع التعاون الدولي طموحًا، والأكثر تعقيدًا والأكثر تكلفة



صفيفة الكيلومتر المربع في جنوب أفريقيا وأستراليا

مثال ثانٍ هو صفيفة الكيلومتر المربع (Square Kilometer Array: SKA) التي تم بناؤها في جنوب إفريقيا وأستراليا والتي تعد أكبر تلسكوب راديوي في العالم

4. أمثلة عديدة على دور التعاون الدولي في بناء ودعم القدرات العلمية في البلدان التي تتخلف عن بقية العالم، ويقود هذه البرامج العديد من المنظمات الدولية بما في ذلك TWAS والمراكز الدولية للعلوم مثل المركز الدولي للفيزياء النظرية ICTP والمركز الدولي للهندسة الوراثية والتقانة الحيوية ICGEB في تريستا، بالإضافة إلى المراكز الدولية للعلوم

بيانات وتقارير قائمة على الأدلة حول القضايا المهمة للجنوب العالمي. بالإضافة إلى ذلك، يمكن لـ TWAS تنظيم ورش عمل وندوات ذات صلة بالسياسات تشمل الأكاديميين وصانعي السياسات من مختلف البلدان لمناقشة التحديات المشتركة 3. مع وجود أكثر من 1400 زميل منتخب، حان الوقت لتحسين تنوعهم ومشاركتهم. ومن المثير للقلق أن أكثر من 70% من زملاء TWAS يأتون من عدد قليل من البلدان، وهناك نقص في النساء والعلماء الشباب في الأعضاء. علاوة على ذلك، فإن غالبية أعضاء الأكاديمية، ربما أكثر من 95%، غير نشطين في شؤون الأكاديمية. هناك حاجة كبيرة لمعالجة هذه القضايا بشكل عاجل لجعل TWAS أكثر شمولاً وتشاركية

4. ينبغي على TWAS تعزيز اتصالاتها مع أصحاب المصلحة الرئيسيين مثل وزارات العلوم، ووزارات المالية، وأكاديميات العلوم، والصناعات القائمة على العلوم والتكنولوجيا في الجنوب العالمي.

لقد أنشأت TWAS في عام 1988 شبكة العالم الثالث للمنظمات العلمية (Third World Network of Scientific Organizations: TWNSO)، والتي تحولت فيما بعد إلى اتحاد العلوم والتكنولوجيا والابتكار من أجل الجنوب (Consortium of Science, Technology and Innovation for the South: COSTIS) بناءً على طلب مجموعة الـ 77. وعلى الرغم من أن هذا التحول حظي بدعم قوي من الأمم المتحدة والدول الأعضاء في مجموعة الـ 77، إلا أن COSTIS لا تعمل حالياً، على الرغم من وجودها في أمانة مجموعة الـ 77. إن إعادة تنشيط COSTIS يمكن أن تلعب دوراً حيوياً في المضي قدماً باستراتيجيتها

المثال، لم تتمكن أي دولة في أفريقيا والعالم العربي من تحقيق هذا الهدف حتى الآن، ولم تحقق ذلك سوى 5 دول في العالم النامي (الصين، البرازيل، تركيا، تايلاند، ماليزيا). إن الاستثمار الكافي في البحث والتطوير أمر حيوي لتعزيز الابتكار، ودفع النمو الاقتصادي، وحل التحديات المحلية والعالمية. هذه التحديات الثلاثة مترابطة بشكل وثيق. إن تعزيز قدرة الجامعات والمؤسسات البحثية يمكن أن يساعد في تحقيق أهداف التنمية المستدامة. وفي الوقت نفسه، فإن زيادة الاستثمار في البحث والتطوير من الممكن أن تعمل على تمكين هذه المؤسسات من تطوير ونشر التقانات المتقدمة الضرورية للتنمية المستدامة. وتعد الجهود التعاونية في هذه المجالات ضرورية لإحداث تأثير دائم

عاشراً: احتفلت TWAS بالذكرى الأربعين لتأسيسها العام الماضي، ما هي الأولويات التي توصون بها TWAS خلال السنوات الأربع القادمة؟

1. يجب على TWAS التركيز على تعزيز شركائها الإقليميين الخمسة. وينبغي عليهم أن يتحملوا المزيد من المسؤوليات الإدارية المتعلقة ببرامج بناء القدرات، وخاصة زمالات الدكتوراة وتدريب ما بعد الدكتوراة. سيتيح هذا التغيير لأمانة TWAS في تريستا مزيداً من الوقت لمعالجة التحديات والأهداف الجديدة. والأهم من ذلك أن هذا يتطلب زيادة التمويل للشركاء الإقليميين، وهو ما ينبغي أن يكون جزءاً لا يتجزأ من جهود جمع الأموال

2. ينبغي على TWAS تعزيز دورها كمدافع عن "العلم من أجل السياسة" و"السياسة من أجل العلم" في البلدان النامية. ويمكن القيام بذلك من خلال إصدار

اهدَفَ إلى إحداث تأثير ملموس على المجتمع. إن معالجة المشاكل الملحة مثل تغير المناخ، والصحة العامة، والأمن الغذائي، واستدامة الطاقة لا تؤدي إلى تقدّم العلوم فحسب، بل تعود بالنفع على البشرية أيضا

6. لا تحصر نفسك في مجال واحد، بل استكشف تخصصاتٍ متعددة وحاول سدّ الفجوات بينها، وهذا يمكن أن يؤدي إلى حلول مبتكرة للمشاكل المعقدة. على سبيل المثال، أدّى بحثي في فيزياء البلازما النظرية إلى تطبيقات غير متوقعة في دراسة حركة الغبار في الأرواح الجافة، ما أظهر قيمة النهج متعدّد التخصصات.

7. ادعُ إلى تعزيز العلم داخل مجتمعك، من خلال تشجيع الاستثمار في التعليم والبنية التحتية البحثية والسياسات الداعمة، والانخراط مع صانعي السياسات، والمشاركة في المناقشات العامة، وإلهام الجيل القادم من العلماء

يتقدّم فريق تحرير مسارات بالشكر الجزيل للأستاذ الدكتور محمد حاج علي حسن، المدير التنفيذي المؤسس لمؤسسة تقارب الربع قرن ثم رئيس منظمة TWAS الدوليّة، على منحنا هذه الفرصة الرائعة من وقته الكريم لإجراء هذه المقابلة

حادي عشر: أخيرًا، ما هي النصيحة التي تقدمونها للعلماء والإداريين المستقبليين الذين يطمحون إلى السير على خطاكم، وخاصة أولئك من العالم العربي؟

هنا ما يمكن أن أنصح به:

1. اختر المجال العلمي الذي يثير اهتمامك وشغفك. العاطفة تدفع إلى الابتكار والتحفيز. عندما يكون لديك فضول حقيقي، فمن المرجح أن تنجح
2. الالتحاق بالمؤسسات ذات السمعة الطيبة والسعي لتحقيق التميّز الأكاديمي. الأساس التعليمي القوي يفتح الأبواب أمام فرص البحث المتقدمة. التزم بالتعلم مدى الحياة من خلال حضور ورش العمل والمؤتمرات والندوات لمواكبة التطورات الجديدة في مجال عملك.
3. الانخراط مع شبكة متنوعة من الأقران والموجهين والعلماء الدوليين. يُعدّ التعاون أمرًا بالغ الأهمية في العلوم الحديثة ويمكن أن يؤدي إلى فرص جديدة وموارد مشتركة وأفكار مبتكرة قد لا تتمكن من تحقيقها بمفردك.
4. العلم له تحدّياته، والانتكاسات أمر لا مفر منه. تعلّم من حالات الفشل، وقم بتكييف أساليبك، واستمر في المضي قدّمًا.
5. تناول في بحثك حلّ القضايا المحلية والعالمية.



دانا عبد الغني



رند الفار



إيمان طه

أخبار علمية

القمر الكامل: السوبرمون، القمر الأزرق



في 19 أغسطس-آب 2024، شهد العالم ما يعرف باسم السوبرمون supermoon، وهو الأول من أربعة ظهورات متتالية له في عام 2024 (ظهر أيضًا في 18 سبتمبر-أيلول، وسيظهر كذلك في 17 أكتوبر-تشرين الأول و18 نوفمبر-تشرين الثاني) حيث يتجلى فيها القمر بحالة عملاقة، وكان مرئيًا من عدة مناطق حول العالم.

يُشير مصطلح "السوبرمون" إلى القمر عندما يكون في أقرب نقطة له من الأرض، مما يجعله أكبر وألمع من المعتاد، وإقاعًا في الوقت نفسه على استقامة واحدة مع الشمس والأرض. بالإضافة إلى كونه سوبرمون، كان القمر أيضًا "قمرًا أزرق"، أي القمر الثالث في فصلٍ تظهر فيه أربعة أقمار كاملة (بدلاً من ثلاثة). لم يظهر القمر بلون أزرق، ولكن تسميته ترتبط بتقاليد تعود إلى عام 1528. ويُعرف أيضًا بأسماء أخرى مثل "قمر الحصاد"، حيث كان يساعد الفلاحين في جمع محاصيلهم بفضل ضوءه الساطع والمستمر

في هذه الليلة، رافق القمر العديد من الظواهر

الفلكية، مثل ذروة مشاهدات كوكب زحل. وكان القمر مرئيًا لثلاثة أيام، بدءًا من صباح الأحد 18 أغسطس-آب وحتى صباح الأربعاء 21 أغسطس-آب. [المصدر](#)

كسوف جزئي للقمر العملاق في 18 سبتمبر-أيلول 2024



شهد العالم في 18 سبتمبر-أيلول 2024 ظاهرة فلكية مميزة تمثلت في كسوف جزئي للقمر العملاق المعروف بـ "قمر الحصاد" (Harvest Moon)، والذي استمتع برؤيته هواة الفلك والمصورون من مختلف القارات، بما في ذلك أوروبا، الأمريكيتين وأفريقيا

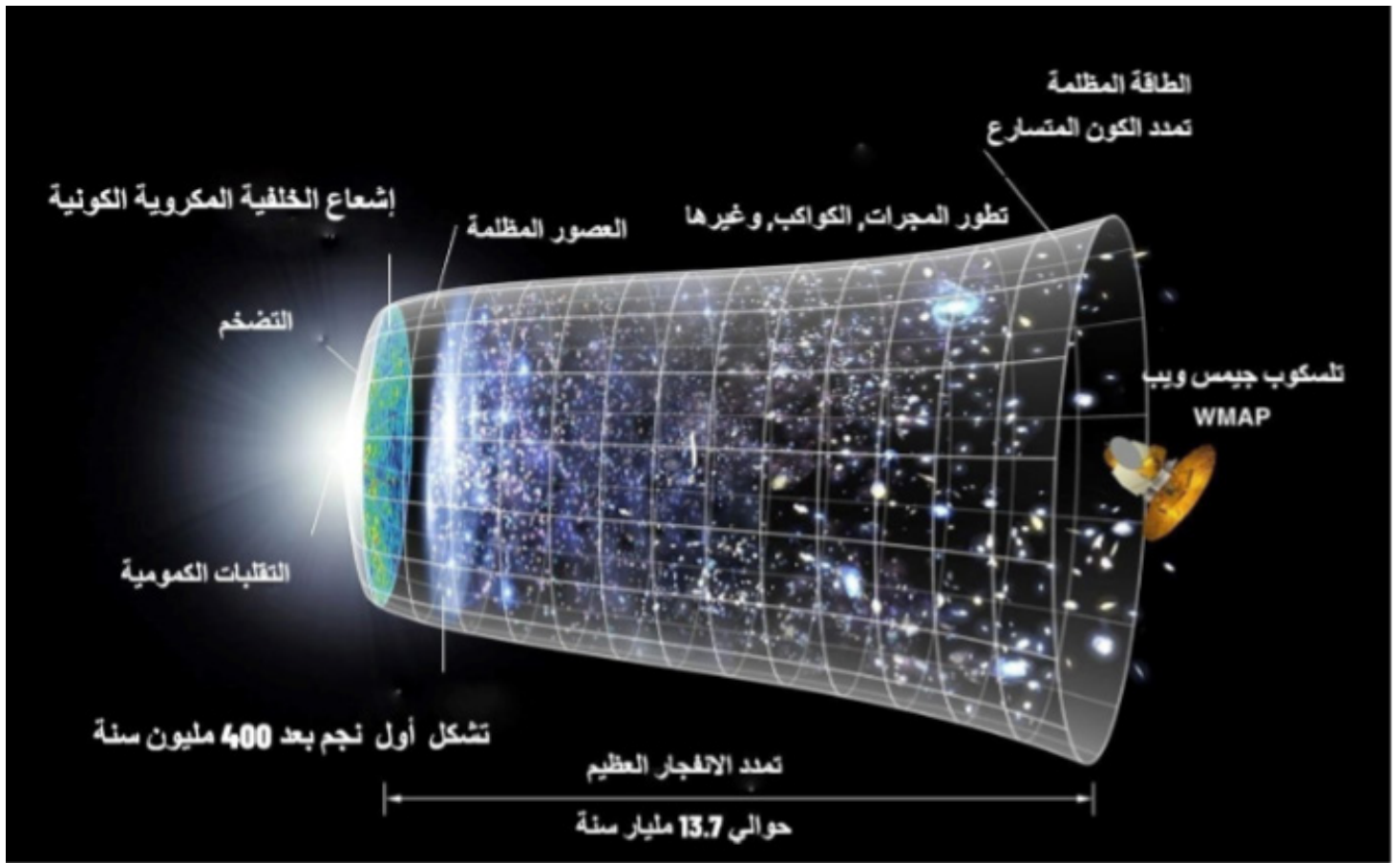
تزامن هذا القمر مع ظواهر فلكية أخرى؛ فقد كان قمر الحصاد، الذي يظهر عادة في سبتمبر-أيلول بالقرب من الاعتدال الخريفي، قمرًا عملاقًا، حيث بدا أكبر وألمع من المعتاد بسبب اقترابه من الأرض في نقطة "الحضيض" (perigee). وعلى الرغم من أن قمر الحصاد لا يختلف شكله عن الأقمار الكاملة الأخرى، إلا أنه اكتسب اسمه التاريخي بسبب توقيته الذي كان يُساعد الفلاحين على إكمال حصادهم

خلال هذا الكسوف الجزئي، غطى ظل الأرض جزءًا من سطح القمر، ما أدّى إلى إظلام جزئي ملحوظ في السماء بين الساعة 01:41 و05:47 بتوقيت بريطانيا (غرينتش+1). ورغم أن التأثير كان طفيفًا، إلا أنه كان مرئيًا بوضوح لعشاق الفلك. [المصدر](#)

التخليق النووي البدئي قصةٌ وقيود على نظريّات الثقالة المعدّلة

محمد يحيى العمر
طالب ماجستير بقسم الفيزياء، كلية العلوم، جامعة دمشق، سوريا





الشكل 1: خط زمني لتاريخ الكون. فريق ناسا /ناسا مسبار WMAP العلمي

أولاً: رحلة إلى فجر الكون: ملامح من التاريخ الكوني

في صباح الكون الأول، قبل ما يقارب 13.8 مليار سنة، تبدأ قصتنا. في تلك اللحظة البعيدة، لم يكن هناك زمان أو مكان كما نعرفهما اليوم؛ لم يكن هناك شيء، بل كان هناك فراغ لا نهائي، ومن نقطة صغيرة تُعرف باسم التفرد الأولي (Singularity)، انطلقت الشرارة الأولى للحدث الأعظم في تاريخ الكون: الانفجار العظيم (Big Bang)، حيث احتوت هذه النقطة الصغيرة جداً على مجمل المادة والطاقة الموجودتين في الكون حينها. ومن خلال هذا الانفجار الكوني الهائل، وُلد الكون وظهرت ملامحه الأولى، ليبدأ مساراً طويلاً من التطور والتمدد

بدأت الحقبة الأولى من الكون بما يُسمى عصر بلانك (The Planck Era)، وهي فترة زمنية قصيرة

للغاية تسبق ما يُعرف بزمان بلانك، والذي يُقدر بحوالي 10^{-43} ثانية وهو أصغر فترة زمنية ذات معنى فيزيائي، ويُعتقد عندها أن القوى الأربعة الأساسية في الفيزياء {الثقالة، الكهرومغناطيسية، النووية القوية، والنووية الضعيفة} كانت مُوَحَّدة تحت طاقة هائلة في صورة قوة عظمى واحدة. حتى يومنا هذا، يحاول العلماء والفيزيائيون تطوير نظرية تُوَحِّد هذه القوى، ومن أبرز هذه النظريات نظرية التناظر الفائق (Supersymmetry)، والأوتار الفائقة (Superstrings)، والثقالة الفائقة (Supergravity) مع استمرار تعدد الكون وانخفاض درجات حرارته بعد عصر بلانك، بدأت هذه القوى في الانفصال عن بعضها البعض تدريجياً. كانت الثقالة هي أولى القوى التي تميّزت وانفصلت عن القوة المُوَحَّدة الكبرى للقوى الأخرى. وهنا، يبدأ الكون في

في بداياته من أعقد المسائل في علم الكونيات، ولكن ما ساعد في حلّ هذه المشكلة نظريّة تُعرّف بالتضخم الكوني (inflation). استمرّ هذا التضخم، الذي بدأ كما يُعتقد عند كسر تناظر القوة التوحيدية الكبرى أو بعده ببرهة وجيزة، لوقت قصير جدًا، حوالي 10^{-32} ثانية. كان هذا التمدد أسّيًا، ما يعني أن الكون تضاعف حجمه مراتٍ عديدة خلال هذه الفترة الزمنية القصيرة للغاية، وبعد انتهاء فترة التضخم واصل الكون تمدّده ولكن بسرعة أقل بكثير، وهو التمدد الذي لا يزال مستمرًا حتى يومنا هذا

بعد انتهاء التضخم، استمرت درجات الحرارة بالانخفاض بشكل تدريجي، إلى أن وصلت إلى النقطة التي انفصلت فيها القوة الكهرومغناطيسية عن القوة النووية الضعيفة، وذلك حوالي 10^{-12} ثانية بعد الانفجار العظيم. عند هذه المرحلة، انخفضت درجة الحرارة إلى ما دون 10^{15} K، أي ما يفوق بتريليون مرة حرارة سطح الشمس. بفضل التجارب الحديثة في فيزياء الجسيمات، تمكن العلماء من دراسة الحالات الفيزيائية عند درجات حرارة تصل إلى 10^{17} K، وهو ما يتيح لنا فهم الظروف التي كانت سائدة في الكون بعد 10^{-14} ثانية من حدوث الانفجار العظيم

لم تنتهِ رحلة استكشاف أسرار تلك الفترة بعد. ففي تلك الأثناء، تشكلت المادة والمادة المضادة بكميات متساوية تقريبًا، وكانتا في توازن حراري نتيجةً للتفاعلات التي تسببت بها الفوتونات النشطة الموجودة في تلك الفترة. ومع ذلك، لم تتمكن الجسيمات من قطع مسافة كبيرة قبل أن تلتقي بجسيماتها المضادة، فتُفني بعضُها بعضًا وتتحوّل مرة أخرى إلى طاقة صرفة. كانت هذه العملية

الدخول إلى عصر جديد يُعرف باسم عصر النظرية التوحيدية الكبرى (The GUT Era)، ويمتد من 10^{-43} ثانية إلى 10^{-36} ثانية تقريبًا، وهي فترة حاسمة في تاريخ الكون حيث انفصلت القوة النووية القوية عن القوة الكهروضعيفة (القوة التي تجمع بين القوة الكهرومغناطيسية والقوة النووية الضعيفة)، وتُعرف هذه اللحظة بكسر التناظر (symmetry breaking) للقوة التوحيدية الكبرى. وكان لذلك دور جوهري في تطور الكون، إذ يُعتقد أنه في غضون ذلك الوقت، نمت أجزاء من الكون كانت بحجم الذرة إلى حجم يقارب حجم منظومتنا الشمسية. حدث هذا التضخم الهائل بسرعة تتجاوز سرعة الضوء التي تبلغ

$$c \approx 3 \times 10^8 \text{ m/s}$$

دون أن يخالف ذلك مبدأ النسبية، لأن هذه السرعة عنت سرعة تمدّد نسيج زمكان الكون، وليست سرعة لمادّة أو لنقل معلومات، وبالتالي لا يتعين عليها الالتزام بحدود سرعة الضوء. يُشار هنا إلى أن نظرية GUT قد تم اقتراحها من قبل الفيزيائيين شيلدون غلاشو (Sheldon Glashow) وهوارد جيورجاي (Howard Georgi) في أوائل السبعينيات، حيث تفترض النظرية توحيد القوى الفيزيائية الثلاثة عند طاقات أعلى من 10^{14} GeV (جيجا إلكترون فولت)، وبالرغم أن القوة النووية القوية قد تمايزت، إلا أن مستوى الطاقة في الكون كان لا يزال مرتفعًا جدًا إلى الحد الذي لم يسمح بتشكيل البروتونات والنيوترونات. في هذا الوقت المبكر، كان الكون عبارة عن "بحر صاخب من الكواركات"، حيث لم تكن الجسيمات الأساسية قد بدأت في التجمع لتشكيل المادة التي نعرفها اليوم

تُعد مشكلة الحرارة العالية التي واجهها الكون

عكسًا مع H .

يستمر هذا التوازن حتى تصل منظومة الكون إلى مرحلة يتساوى فيها معدل التفاعل Γ مع معدل هابل H (أي $\Gamma \sim H$). عند هذه النقطة، يحدث فصل لأحد أنواع الجسيمات عن البلازما البدائية، وهو ما يعرف بعملية التجمّد (freeze out). عندما يحدث ذلك، يتم كسر التوازن الكيميائي وتبقى تلك الجسيمات بوفرة ثابتة وتُحسب باستخدام معادلة بولتزمان (Boltzmann equation)

يجدر بالذكر أن معدل التفاعل Γ يختلف حسب نوع الجسيمات والتفاعلات الأساسية المرتبطة بها، وبالتالي فمفهوم التجمّد -الصالح لجميع الجسيمات المعروفة (وربما غير المعروفة) في الكون المبكر جدًا- يحدث في أوقات مختلفة حسب نوع الجسيم. وهنا يكمن جوهر التاريخ الحراري للكون، حيث يتحكم في تطور هذا التاريخ تغيّر معدلات التفاعلات

ثورة هابل: من الثبات إلى التمدّد

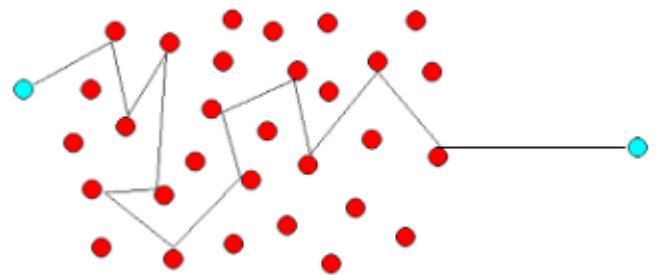
في أوائل القرن العشرين، قدم ألبرت أينشتاين نظرية النسبية العامة التي تصف الجاذبية (الثقالة) كانهاء في الزمكان. وبالرغم من أن معادلاته أشارت إلى أن الكون في حالة تمدد أو تقلص، إلا أن أينشتاين، معتقدًا أن الكون ثابت، أدخل ما يعرف بـ الثابت الكوني لموازنة هذه القوى وإبقاء الكون ثابتًا بلا تمدّد

وهذا ما تغير في عام 1929 عندما اكتشف الفلكي إدوين هابل أن الكون يتمدد من خلال مراقبة انزياح الضوء القادم من المجرات البعيدة نحو الأحمر، اعتمادًا على ما يعرف بتأثير دوبلر. غيّر هذا الاكتشاف الصورة تمامًا، حيث أظهر أن الكون ليس ثابتًا كما كان يُعتقد سابقًا. وعندما علم أينشتاين بذلك، وصف

مستمرة بين تكوّن الجسيمات وفنائها حتى لحظة مرور زمن يقدر بـ 0.001 ثانية بعد الانفجار العظيم. عند هذه النقطة، تمدد الكون وبرد إلى درجة كافية، ولسبب ما لا يزال غير مفهوم تمامًا، تشكلت جسيمات المادة بنسبة تزيد قليلًا عن جسيمات المادة المضادة

لو كان مقدار المادة ومضادّها متطابقين تمامًا، لكان الكون قد انتهى إلى فناءٍ كاملٍ لجميع الجسيمات، ولما تبقى سوى الفوتونات. ولكن وجود تفاوتٍ طفيف بين المادة والمادة المضادة - بلغ نسبة تقريبية تعادل (مليار وبروتون واحد لكل مليار بروتون مضاد)- هو ما سمح ببقاء المادة الباريونية التي تُشكّل كلّ ما نراه اليوم في الكون من نجوم وكواكب ومجرات

في هذه اللحظات الأولى من عمر الكون، كانت الجسيمات في حالة توازن حراري كامل داخل ما يسمى بالخساء البدئي (primordial soup) أو البلازما البدئية (primordial plasma)، وهي مزيج من الجسيمات الأولية المشحونة مثل البروتونات، والنيوترونات، والإلكترونات. هذه الحالة يُعبّر عنها رياضياً بالعلاقة $\Gamma \gg H$ ، والتي تشير إلى أن معدل التفاعل بين الجسيمات Γ كان أعلى بكثير من معدّل تمدد الكون H ، المعروف بثابت هابل. بعبارة أخرى، كان المسار الحر الوسطي للجسيمات متناسب عكسًا مع Γ أقصر بكثير من نصف قطر هابل متناسب



الشكل 2: المسار الحر الوسطي

الفوتونات، والإلكترونات، والبوزيترونات، إلى جانب جسيمات نسبية منفصلة -أي متجمّدة لا تلاقي جسيمات تتفاعل معها إلا نادرًا- مثل النيوترونات. كما ضُقت البلازما جسيمات غير نسبية مثل الباريونات (مثل النكليونات: البروتونات والنيوترونات) ، وتعد نسبة الباريون إلى الفوتون

$$\eta_b \equiv \frac{n_b}{n_\gamma}$$

من الأبطال الرئيسيين في قصتنا، فهي تؤثر بشكل رئيسي على الوفرة النسبية للعناصر الخفيفة المُنتجة في الانفجار العظيم، حيث أن وفرة الهليوم المتوقعة تكون حساسة لـ η_b . التقدير الحالي لنسبة الباريون إلى الفوتون هو تقريبًا: $\eta_b \approx 6.1 \times 10^{-10}$ ما يعني أنه لكل 10^{10} فوتون في الكون، يوجد حوالي 6.1 باريون

أما بالنسبة للنوى فكانت ساخنة وكثيفة بما يكفي للاندماج وتكوين عناصر أثقل، ولكن حرارة الكون كانت عاليةً بشكلٍ كافٍ لتحطيمها، لدرجة أن النوى كانت تتفكك بمجرد تشكيلها. استمر هذا الاندماج والتفكك حتى حوالي 3 دقائق بعد الانفجار العظيم، عندما برد الكون بدرجة كافية لتبلغ درجة حرارته 10^9 K ، وهنا يتوقف التفكك. في هذه اللحظة من التاريخ الكوني، كانت غالبية المادة الباريونية (وهي المادة التي تشكل النوى الذرية) قد توزعت بنسب محددة: حوالي 75% منها كانت في شكل الهيدروجين، بينما 25% منها كانت في شكل الهليوم، أما بقية العناصر، مثل الليثيوم، فقد تشكّلت بكميات ضئيلة جدًا (واحد على مليار من وفرة الهيدروجين) يُعَدّ هذا التوزيع الدقيق للوفرة النسبية للعناصر

الثابت الكوني بأنه "أكبر خطأ في حياته"، لأنه لو وثق بنتائج معادلاته الأصلية، لكان قد تنبأ بتمدد الكون قبل هابل

أدّى اكتشاف هابل المذهل لتمدد الكون إلى صياغة قانون هابل، ووفقًا لهذا القانون، كلما زادت المسافة بيننا وبين مجرة ما، ازدادت سرعة ابتعادها، وهو ما عبرت عنه المعادلة الشهيرة

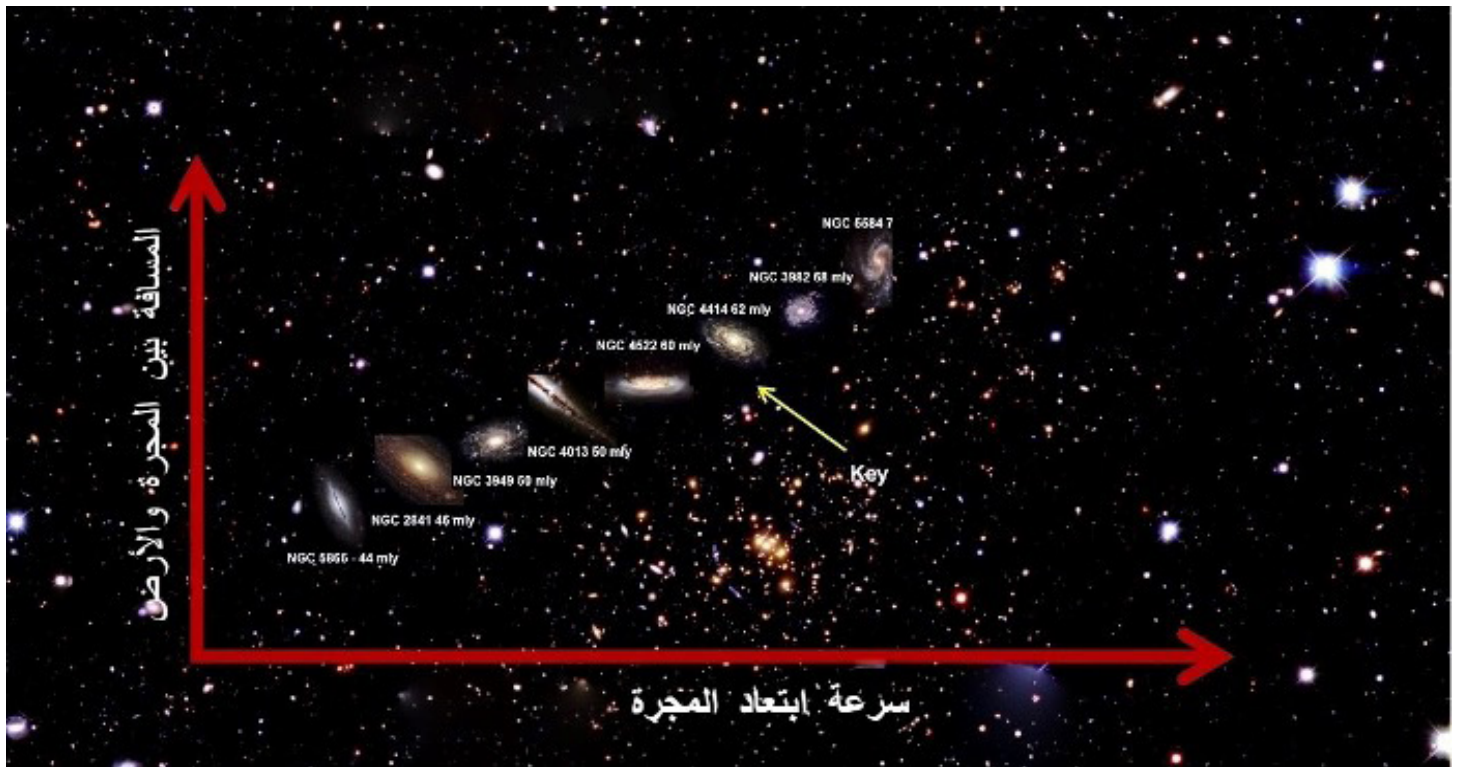
$$v = H_0 d$$

حيث v سرعة ابتعاد المجرات و d المسافة الفاصلة عن الأرض، بينما يمثل H_0 ثابت هابل الراهن، الذي يعبر عن معدل توسع الكون الحالي لم يكن قانون هابل مجرد اكتشاف علمي أو وصف رياضي لسرعات المجرات؛ بل كان نافذة إلى تاريخ الكون اعتبرت بمثابة ثورة في فهمنا لطبيعته، إذ يُعَدّ دليلًا قويًا على تمدد الكون.

في الواقع، إذا قمنا بتتبع هذا التمدد إلى الوراء في الزمن، نجد أن المسافات بين المجرات تصغر بشكل تدريجي، ما يعني أن الكون في الماضي كان أصغر حجمًا وأكثر كثافة. من خلال هذا الاستقراء نحو الماضي، يمكننا الوصول إلى لحظة زمنية حاسمة، وهي اللحظة التي وُلد فيها الكون من نقطة تفرد أولية ذات كثافة وحرارة لامتناهيتين، ممّا يُعزز نظرية الانفجار العظيم

ثانيًا: تخليق النوى الخفيفة في الانفجار العظيم (Big Bang Nucleosynthesis)

بدأت هذه المرحلة الحاسمة في تاريخ الكون عندما كان عمر الكون لا يتجاوز واحد ملّي ثانية فقط، وكانت درجة حرارته تقدر بحوالي 1 MeV. في تلك اللحظة، كانت البلازما الكونية تحتوي على جسيمات نسبية في حالة توازن حراري، مثل



الشكل 3: قانون هابل

للكون، مثل كثافة الباريونات ومعدل التمدد في تلك الحقبة

عند العودة إلى بدايات الكون بعد الانفجار العظيم، كان الكون لا يزال يموج بالضوء والجسيمات الأولية، وكانت تلك الجسيمات مُحْتَجَزَةً ضمن بحر هائل من البلازما الكثيفة. كانت هذه البلازما تتألف من جسيمات مشحونة كالإلكترونات والبروتونات، وكانت الفوتونات (الضوء) تصطدم بالجسيمات باستمرار، ما يمنعها من الانتشار بحرية، فلم يكن الضوء قادرًا على التحرك بعيدًا عن تلك البلازما ليصل إلى خارجها ومع مرور الزمن، بعد حوالي 380 ألف سنة من الانفجار العظيم، حدث تحوّل جوهري، إذ بدأت الإلكترونات بالارتباط مع نوى الذرات لتشكيل ذرات محايدة، بسبب انخفاض حرارة الكون المتمدد عن القيمة اللازمة للتأين، وهي عملية تعرف باسم إعادة الارتباط (Recombination). هذا الحدث المفصلي كان يعني أن الجسيمات المشحونة أصبحت أقل عددًا

الخفيفة من النجاعات العظيمة لنظرية الانفجار العظيم، حيث تتوافق التنبؤات النظرية بنسب تلك العناصر الأولية مع ما نرصده في الكون اليوم وبدقة مذهلة. في نهاية عصر التخليق النووي، احتوى الكون على المزيج "الأولي" من الهيدروجين والهيليوم والليثيوم الذي دخل في تكوين النجوم الأولى. استمرت تلك العملية العظيمة قرابة 20 دقيقة فقط، ثم أصبحت درجات الحرارة غير كافية لحدوث المزيد من التفاعلات النووية، ما أدّى إلى توقف تلك العمليات وتحديد نسب العناصر الكيميائية الأساسية التي شكّلت البنية الأولية للكون

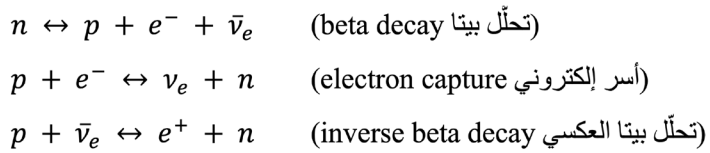
لا تقتصر أهمية هذه العملية، والمعروفة بتخليق النوى الخفيفة (Big Bang Nucleosynthesis: BBN) على إنتاج العناصر الأساسية فحسب، بل تُستخدم أيضًا كأداة قوية من أجل تقييد النماذج الكونية، لأنه يمكن للعلماء من خلال تحليل وفرة هذه العناصر الخفيفة استنتاج العديد من الخصائص الأساسية

منتصف القرن العشرين أحد أبرز هذه الأدلة، إذ قدّم دليلاً مباشراً على أن الكون كان، في مرحلة ما، في حالة ساخنة وكثيفة بشكل لا يُصدّق. إضافة إلى ذلك، فإن النسب الدقيقة للعناصر الخفيفة مثل الهيدروجين والهيليوم، والتي تتطابق مع ما تنبأ به النماذج النظرية لتخليق العناصر بعد الانفجار العظيم، إنّما تُعزّز من صحة النظرية. يعطينا هذا التوافق بين النماذج الرصدية والنظرية فهماً عميقاً لطبيعة الكون وكيفية تطوره من حالة شديدة الحرارة والكثافة إلى ما هو عليه اليوم

أ. عنق زجاجة الدّيريوم: النواة الاندماجية الأولى

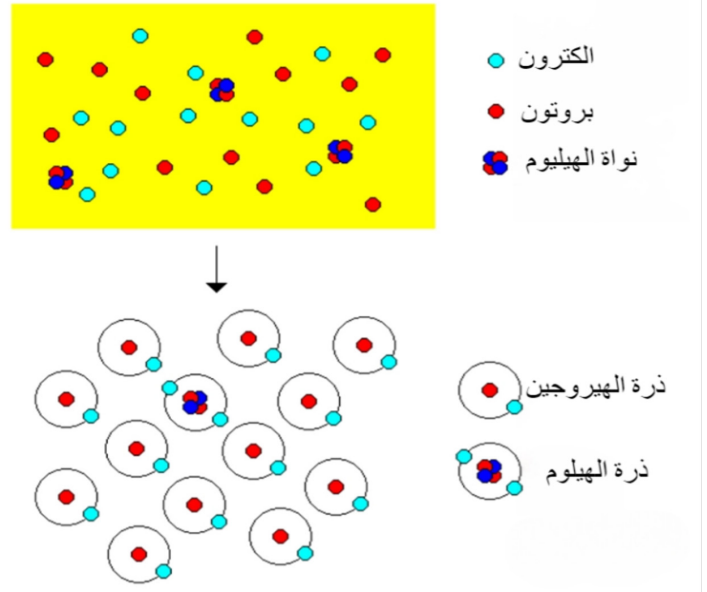
عندما نعود إلى دراسة تخليق العناصر الخفيفة التي حدثت في مرحلة مبكرة من عمر الكون، نجد أن هذه العملية بدأت عندما كانت درجة حرارة الكون حوالي 109 كالفن (مكافئة لطاقة 0.1 MeV)، عندما كانت النكليونات من البروتونات والنترونات تمثّل المكونات الرئيسية للمادة التي تتفاعل فيما بينها لتشكل نوى الذرات الأولى

إذا ركزنا على التفاعلات النووية بين البروتونات والنترونات، نجد أنها لعبت دوراً حاسماً في تحديد تكوين العناصر الأولية في الكون



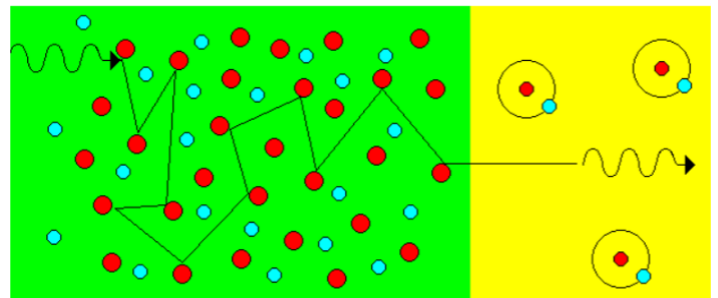
سوف تؤدي هذه التفاعلات إلى تشكيل النواة الاندماجية الأولى: نواة الديريوم، وهي نواة مكونة من بروتون واحد ونيوترون واحد. تُعتبر هذه النواة البدئية نقطة الانطلاق نحو تكوين الهيليوم والعناصر الأثقل، ولكن قبل أن يحدث ذلك، كان على الكون أن يتجاوز عقبة مهمة تُعرف باسم عنق زجاجة الديريوم

بكثير، وبالتالي أصبح الضوء قادراً على الانتشار دون أن تعترضه البلازما. مع هذا التحول، أصبح الكون شفافاً للمرة الأولى في تاريخه، وبدأ الضوء الذي كان محتجزاً يتدفق بحرية في جميع الاتجاهات



الشكل 4: إعادة الارتباط (Recombination)

هذا الضوء الذي بدأ بالانتشار منذ تلك اللحظة البعيدة في الزمن لا يزال يتحرك في أرجاء الكون حتى يومنا هذا، وقد وصل إلينا على شكل إشعاع الخلفية المكروي الكوني CMB، الذي يتميز بدرجة حرارة منخفضة جداً، تبلغ حوالي 2.7 كلفن في الوقت الراهن



الشكل 5: ضوء الـ CMB

ومع مرور الزمن تعززت نظرية الانفجار العظيم، التي كانت في بداياتها مجرد افتراض نظري، بأدلة علمية ورصدية قوية. يُعدّ اكتشاف الـ CMB في

(The deuterium bottleneck)

في هذا السياق، يُشير هذا المصطلح إلى العائق الذي واجهته نوى الدتريوم أثناء تكوينها. نظريًا، كان يجب أن تتشكل نوى الدتريوم عندما تصل درجة حرارة الكون إلى مستوى يماثل طاقة ربطها، والتي تبلغ 2.2 MeV، وهي قيمة أصغر بكثير من طاقات ارتباط النوى الأخرى. تُعرّف طاقة الربط Binding Energy بأنها الفرق بين الكتلة الإجمالية للنواة وكتل مكوناتها من البروتونات والنيوترونات، وتعبر عن كمية الطاقة التي تربط الجسيمات داخل النواة والتي تتحرر عند تشكيل النواة انطلاقًا من هذه جسيماتها المكونة

$$B_N = Zm_p + (A - Z)m_n - m_N$$

حيث m_N هي كتلة النواة، و Z العدد الذري (عدد البروتونات)، و A العدد الكتلي (عدد النكليونات)، و m_p , m_n كتلتا البروتون والنيوترون على الترتيب. حيث إن كتلة نواة الدتريوم هي 1875.62 MeV، بينما مجموع كتلتي النيوترون والبروتون هو 1877.84 MeV، فيكون الفرق بين هاتين القيمتين مساويًا لطاقة ربط الدتريوم $B_D = 2.22$ MeV

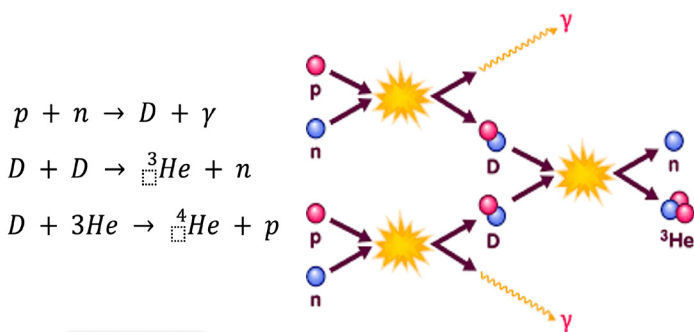
مع ذلك، فإن تشكّل الدتريوم عند بلوغ درجة حرارة الكون قيمةً تكافئ طاقةً ربطه أمرٌ لم يحدث فورًا بسبب وفرة الفوتونات في الكون بوجود مليار فوتون لكل بروتون وإلكترون، وهذا أمر مهم جدًا لأنه وفقًا لتوزيع بولتزمان ماكسويل الكلاسيكي -حيث تتوزع طاقات الفوتونات حول قيمة وسطية- فإن عددًا من الفوتونات كان بطاقةً أعلى من 2.2 MeV، وبالتالي قادرًا على تحطيم نواة الدتريوم المتشكّلة حديثًا. لذلك، استمر الدتريوم في التحطم

عند تشكّله، ما أدى إلى تأخير تكوين العناصر الأثقل مثل الهليوم مثل إذن عنق زجاجة الدتريوم عقبةً أساسية في تطوّر الكون المبكر. لكن مع استمرار الكون في التمدّد والانتساع والتبرّد، تراجعت الطاقة الحركية للفوتونات، وأصبحت أقل قدرة على تدمير الدتريوم. عند هذه النقطة، تمكن الدتريوم المتشكّل من الثبات والبدء في التفاعل مع جسيمات أخرى لتشكيل نوى الهليوم

إن تخطي هذه المرحلة لم يكن مجرد خطوة صغيرة في مسار الكون، بل كان بمثابة نقطة تحول حاسمة. فقد مكّنت هذه التفاعلات المتسلسلة الكون من الانتقال من حالة تسودها الجسيمات الأولية إلى حالة يمكن فيها تكوين العناصر التي ستشكّل فيما بعد النجوم والمجرات والكواكب، وبالتالي كلّ ما نراه حولنا اليوم

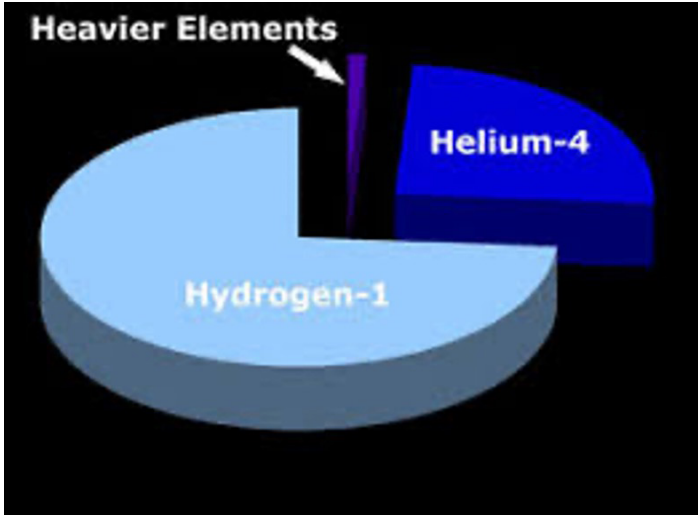
ب. الهليوم ^4He

بعد التغلب على عنق الزجاجة للدتريوم، بدأت عمليات تخليق العناصر الخفيفة (BBN) في تفاعلات متسلسلة، أدّت إلى تكوين الهليوم وبعض العناصر الخفيفة الأخرى. تشمل هذه التفاعلات دمج نوى الدتريوم مع بروتونات ونيوترونات إضافية لتكوين نوى الهليوم-3 والهليوم-4، وكذلك كميات ضئيلة من الليثيوم



الشكل 6: تشكّل الهليوم-4

ملموسة. وهكذا، انتهت مرحلة التخليق النووي البدئي، مُكوِّنة العناصر الأساسية الخفيفة التي شكَّلت اللبنات الأولى للكون الذي نعرفه اليوم



الشكل 7: وفرة الهليوم والهيدروجين

لحساب وفرة الهليوم (^4He) بدقة، يجب اللجوء إلى حل معادلات بولتزمان لجميع النوى، وهي مجموعة من المعادلات التفاضلية المعقدة والمتراصة. تتطلب هذه العملية أخذ تأثير العديد من الجسيمات الأولية المتواجدة في تلك المرحلة من الكون بعين الاعتبار. ولكن، على الرغم من أهمية هذه الحسابات، فإن تحقيق نتيجة دقيقة تمامًا من خلال التحليل الرياضي الصرف يكاد يكون مستحيلًا بسبب تعقيد الظروف الفيزيائية المحيطة

على سبيل المثال، هناك ورقات علمية منشورة تحاول حساب وفرة الهليوم بشكل تحليلي، ولكنها تضطر إلى استخدام تقريبات قاسية. من بين هذه التقريبات إهمال التأثيرات الطفيفة التي يحدثها إحصاء فيرمي-ديراك على اللبتونات (مثل الإلكترونات والنتريونات)، وكذلك إهمال الفروقات الصغيرة في درجات الحرارة بين الفوتونات والنتريونات أثناء التحوّلات فيما بينها، حيث تؤثر تلك الفروقات،

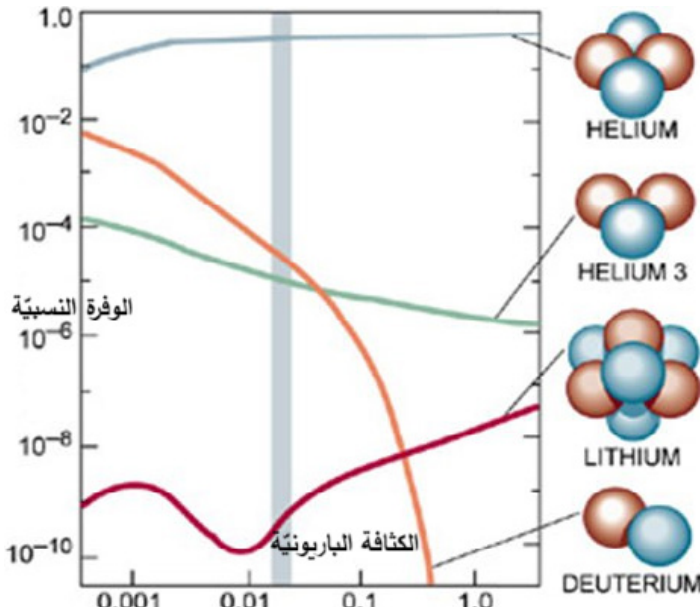
يتعلق التنبؤ الرئيسي لعملية التخليق النووي البدئي (BBN) بتكوين نواة الهليوم ^4He الذي يشكّل العنصر الأكثر وفرة بين العناصر التي نتجت في هذه المرحلة المبكرة من تاريخ الكون. يعود السبب الرئيسي وراء هذه الوفرة الكبيرة إلى طاقة الربط العالية لنواة الهليوم، والتي تبلغ حوالي 7 MeV. تجعل طاقة الربط هذه تجعل نوى الهليوم أكثر استقرارًا وأقل عرضة للتفكك بالمقارنة مع العناصر الأخرى

عندما نتحدث عن طاقات الربط النووي، فإنها عادة ما تقع في نطاق الميجا إلكترون فولت MeV. تفسّر هذه الحقيقة عدم الشروع بعملية التخليق النووي إلا بعد أن انخفضت درجة حرارة الكون إلى ما دون 1 MeV. بالرغم من أن قيم كتل النوترونات والبروتونات نفسها تقع ضمن نطاق الجيجا إلكترون فولت GeV، إلا أن التفاعلات الضعيفة لتحلل بيتا أو الأسر الإلكترونية بين النوترونات والبروتونات استمرت في تعديل نسبة وجود كل منها حتى وصل الكون إلى درجات حرارة مناسبة لتشكيل النوى

في تلك الفترة، كانت نسبة الباريونات إلى الفوتونات في الكون صغيرة جدًا، ما جعل من الصعب على هذه الباريونات أن تتفاعل لتكوين نوى جديدة في درجات الحرارة العالية. ومع انخفاض درجات الحرارة إلى ما يقرب من 0.1 MeV، بدأت الفرصة تُتاح لتشكيل عناصر مثل الديتريوم والهليوم

ومع ذلك، حتى عند هذه النقطة التي أصبح من الصعب عندها على النوى أن تتفكك بفعل الفوتونات، ظلت معدلات التفاعل النووي بطيئة جدًا لإنتاج عناصر أثقل من الهليوم، فلم يكن الوقت ولا الظروف مواتية لإنتاج عناصر أخرى أثقل بكميات

للحصول على نتائج دقيقة. تتيح هذه الحسابات للعلماء دراسة تأثير كلٍّ من المتغيرات على وفرة العناصر الأولية التي تشكلت في الكون المبكر، وتساهم في دعم نظريات الانفجار العظيم وتحديد معايير الكون الدقيقة في مراحله الأولى.



الشكل 8: اعتماد الوفرة النسبية للعناصر الخفيفة على النسبة الطاقية الباريونية

ج. أحفاد الهليوم: العناصر الأثقل

لم تنتهِ قصة التخليق النووي بعد. على الرغم من أن العناصر الثقيلة لم تتشكل بعد، إلا أن الكون كان قد وضع الأساس لما سيأتي لاحقاً. كما ذكرنا، بعد حوالي 380,000 سنة، عندما انخفضت درجة الحرارة بشكل كافٍ وارتبطت الإلكترونات بالنوى لتشكل الذرات المحايدة، بدأ الضوء بالتحرك بحرية. بعد ذلك، انطلق الكون في مرحلة جديدة مستعداً للعصور التي ستأتي فيها النجوم والمجرات وتُكمل بناء العناصر الأثقل من خلال اندماجات نووية أكثر تعقيداً داخل النجوم

لإنتاج العناصر الأثقل، مثل الكربون، الأوكسجين، والحديد، هناك حاجة إلى ظروف مختلفة تتطلب درجات حرارة وضغوطاً أكبر بكثير مما كان موجوداً

بالرغم من ضآلتها، على النتائج الدقيقة، ما يعني أن الحسابات التحليلية لا يمكن أن تصل إلى دقة عالية بما يكفي إلا مع قبول هامش خطأ يصل إلى حوالي 10%

عادة، يتم استخدام صيغ شبه تحليلية لتقدير كيفية تغيير وفرة الهليوم بناءً على عدة عوامل، مثل عمر الحياة للنترون τ_n ، ونسبة الباريونات إلى الفوتونات η ، وعدد نكهات (أي أنواع flavor) النترينوات N_ν . من الأمثلة على هذه الصيغ، نجد ما نشره برنشتاين Bernstein في عام 1989، حيث قدّم صيغة تقريبية لحساب Y_p وفرة الهليوم ^4He :

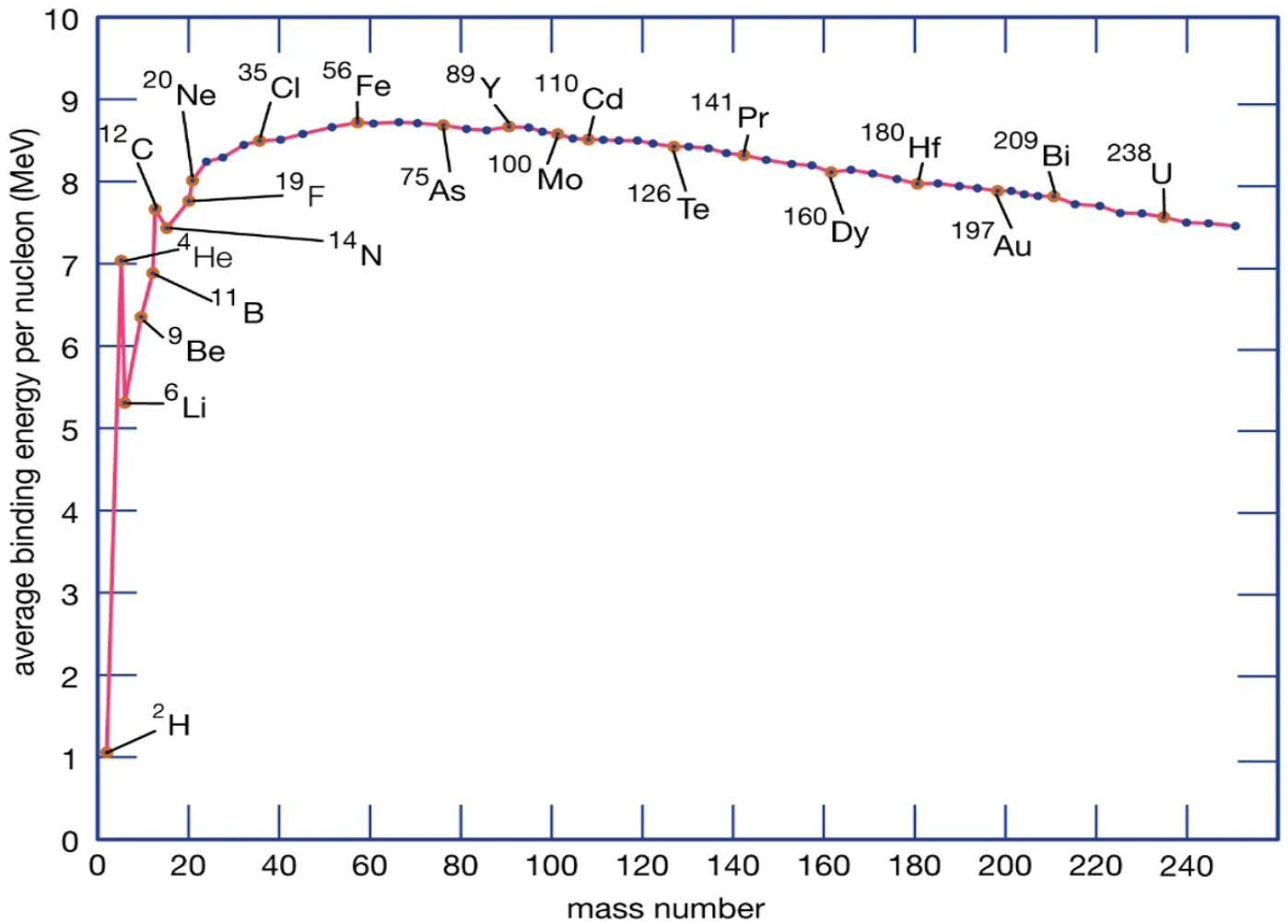
$$Y_p = 0.230 + 0.013(N_\nu - 3) + 0.014(\tau_n - 10.6) + 0.011(\eta \times 10^{10})$$

من جانب آخر، هناك النتائج العددية التي تعتمد على حسابات حاسوبية مُعقّدة تأخذ في الاعتبار كل العوامل المؤثرة بدقة أعلى. ومن الأمثلة على تلك الحسابات أبحاث كولب وتيرنر Kolb and Turner في كتابهم المشهور والمنشور عام 1990، حيث تمّ التعبير عن وفرة الهليوم -أي النسبة بين كتلة الهليوم والكتلة الكلية للمادة في الكون- كدالة في نسبة الباريونات للفوتونات η_0 على الشكل التالي

$$Y_p = 0.2262 + 0.0135 \log\left(\frac{\eta_0}{10^{-10}}\right)$$

القيمة التجريبية لـ Y_p تُقارب 0.24 إلى 0.25، ما يعني أن حوالي 24% إلى 25% من المادة في الكون تتكون من الهليوم

تبقى الحسابات الدقيقة لوفرة الهليوم مرتبطة بشكل كبير بالتطورات التقنية والحاسوبية، حيث تُعتبر النماذج الحاسوبية هي الطريقة الأكثر موثوقية



© 2012 Encyclopædia Britannica, Inc.

الشكل 9: طاقات ربط العناصر بدلالة العدد الكتلي. لاحظ القيمة الصغيرة لطاقة ربط الديتريوم (عق الزجاجة)، والقيمة العظمى حوالي الحديد

ساهمت أعمال كل من ألبرت أينشتاين ودايفيد هيلبرت في تطوير نظرية النسبية العامة في أوائل القرن العشرين بدور حاسم في تمكين البشرية من صياغة نظرية قابلة للاختبار عن الكون. كما أشرنا سابقاً، شهدت مسيرة أينشتاين منعطفاً عندما تراجع عن فكرة الثابت الكوني، وذلك بعد اكتشاف هابل لظاهرة تمدد الكون. ولكن الثابت الكوني عاد للظهور في الأبحاث العلمية في أواخر القرن العشرين، بعد اكتشاف أن تمدد الكون يتسارع. وقد فسّر العلماء هذا التسارع بوجود "الطاقة المظلمة"، تلك القوة الغامضة التي قد تتناغم مع الثابت الكوني الذي أدخله أينشتاين في البداية. في هذا

في الكون المبكر. توجد هذه الظروف في النجوم، فتحدث في قلوبها عمليات الاندماج النووي (nuclear fusion)، حيث تتحد نوى العناصر الخفيفة لتشكل عناصر أثقل، وجميع العناصر وصولاً للحديد تتشكل في النجوم العادية خلال حياتها

أما العناصر الأثقل من الحديد، فتتكون في أحداث أكثر تطرفاً، مثل الانفجارات النجمية العملاقة (supernovae) أو في اندماجات النجوم النيوترونية، حيث تكون الطاقة المطلوبة لتشكل هذه العناصر متاحة

ثالثاً: قيود التخليق النووي على الثقالة المعدلة

$$S_{GR} = \frac{1}{2\kappa} \int d^4x \sqrt{-g} R$$

حيث R مقياس ريتشي السلمي، وهو مقدار رياضي يعبر عن انحناء الزمكان، بينما يمثل g محدد المترية الخاصة بالزمكان.

بعد حل معادلة المجال، تظهر لنا معادلات فريدمان الشهيرة التي تصف تطور الكون، ومن بينها معادلة فريدمان الأولى

$$H^2 = \frac{8\pi G}{3} \rho$$

حيث H ثابت هابل الممثل لمعدل تمدد الكون، و ρ الكثافة الطاقية في الكون

تكمن الفكرة الجوهرية في الثقالة المعدلة في السماح بمزيد من المرونة في وصف تطور الكون عن طريق اختيار شكل مناسب للدالة $f(R)$ تحل محل R مقياس ريتشي السلمي في اللاغرانجي أعلاه. عبر اتباع هذه الإجراءات، يمكن للعلماء تفسير تمدد الكون المتسارع الذي تم اكتشافه في أواخر التسعينيات دون الحاجة إلى افتراض وجود طاقة مظلمة غامضة

توفر البيانات الرصدية ووفرة العناصر الخفيفة الناتجة عن الانفجار العظيم في مراحل الكون المبكر واحدة من أقوى الاختبارات التجريبية لعلم الكونيات والفيزياء الأساسية، من حيث إنها تفرض قيوداً لتحديد شكل تابع $f(R)$ ، فمن الممكن أن تُحدد قيم ثوابت التناسب لنماذج معينة أو ترفض نماذج بشكل كامل في حال لم تجتز هذه القيود.

على الرغم من الأمل الكبير الذي حدا العلماء في أن ينجح نموذج $f(R)$ في تفسير التمدد المتسارع، لا

السياق الجديد، يظهر الثابت الكوني في نموذج الكونيات القياسي Λ CDM، حيث يرمز Λ إلى الثابت الكوني المرتبط بالطاقة المظلمة، و CDM إلى "المادة المظلمة الباردة" التي تشكل جزءاً هاماً من بنية الكون

وتعتبر الطاقة المظلمة أحد أكبر الألغاز التي تواجه العلماء في يومنا هذا، إذ لا تزال طبيعتها الحقيقية غامضة، وما زال البحث جارياً لفهم دورها في مستقبل الكون

توجد نظريات أخرى تلعب دوراً مهماً في دراسة تمدد الكون المتسارع منها نظريات الثقالة المعدلة مثل $f(T)$ و $f(R)$ وغيرها، ولفهمها علينا أولاً الاطلاع ولو سريعاً على فكرة النسبية العامة التي تمثل الأساس لنظريات الثقالة المعدلة

تصف معادلة المجال الشهيرة لأينشتاين

$$G_{\mu\nu} = \kappa T_{\mu\nu}$$

العلاقة بين توزيع الكتلة والطاقة في الفضاء والزمن (الزمكان) وبين انحناء هذا الزمكان، وتُعبّر عن تأثير المادة والطاقة على هندسة الكون. على الجانب اليميني، يمثل $T_{\mu\nu}$ ما يعرف بموتر الإجهاد-الطاقة، والذي بدوره يعبر عن كثافة الطاقة والزخم والضغط داخل المنظومة الفيزيائية، أمّا على الجانب اليساري فنجد $G_{\mu\nu}$ ، موتر أينشتاين، الذي يُعتبر مقياساً دقيقاً لكيفية انحناء الزمكان تحت تأثير الكتلة والطاقة، ويبقى κ ثابت تناسب بين المادة والهندسة

يمكن استنتاج معادلة المجال هذه من مبدأ الفعل الأصغري (Least Action Principle) من خلال البحث عن قيمة أصغرية للفعل، أي لتكامل التابع اللاغرانجي على فضاء الزمكان الرباعي الأبعاد عند تغيير متريته

تزال هناك تحديات تواجه تبني هذه النظرية. من ناحية أولى، اختيار الشكل المناسب للدالة $f(R)$ ليس مهمة بسيطة، فهناك العديد من الأشكال المحتملة، ويحتاج العلماء إلى تقييدها بناءً على المشاهدات الفلكية والتجارب. من ناحية ثانية، على الرغم من أن النموذج يقدم حلولاً لبعض المسائل الكونية (قيود ال BBN، التمدد المتسارع، قيود السوبرنوفات) كلاً على حدى، إلا أنه كثيراً ما يعجز عن تفسيرها معاً

تقترح بعض نماذج الثقالة الكمومية -التي تعود في أصولها لمحاولات أينشتاين توحيد الكهرمغناطيسية مع الثقالة- وجود حقل يعبر عن قُتل أو التواء الزمكان (torsion)، ويمكن صياغة نماذج هندسية للثقالة تختلف عن النسبية العامة من خلال وجود هكذا حقل ضمن دالة في اللاغرانجي $f(T)$. تُعدّ مثل هذه النماذج بديلاً عن النسبية العامة، ويمكنها بدورها إعطاء تفسير للطاقة المظلمة في الكون يعتمد على توصيف الزمكان بالالتواءات فيما يعرف بالثقالة الموازية عن بعد teleparallel gravity، حيث ينتج عن حل معادلة المجال لـ $f(T)$ معادلة فريدمان الأولى المُعدّلة

هناك معايير أخرى يمكن استخدامها لدراسة الثقالة المُعدّلة، مثل القيود المستخلصة من التخليق الباريوني أو من قياسات إشعاع الخلفية الكونية (CMB). تُعتبر هذه القياسات حساسة بشكل كبير لتوزيع المادة والطاقة في الكون المبكر. علاوة على ذلك، يمكن الاعتماد على بيانات التخليق النووي التي نحصل عليها من السوبرنوفات مثل (SNe Ia) بدلاً من الاعتماد فقط على BBN.

رابعاً: خاتمة

قد تبدو قصة التخليق النووي في الدقائق الثلاث الأولى من عمر الكون بسيطة وسريعة، لكنها كانت اللحظة التي قررت فيها قوانين الفيزياء ما سيكون عليه هذا الكون. تلك الدقائق الثلاث لم تكن مجرد حدث فيزيائي، بل كانت بدايةً لكون مليء بالنجوم والكواكب والحياة، وكانت العناصر الخفيفة التي تشكلت خلالها بمثابة اللبنات التي ستبنى هذا الكون على مرّ الزمن و لا يزال يتمدد

حيث يوافق الحدّ الأول من جانبها اليميني النسبية العامة يمكن الآن استخدام قيود التخليق النووي البدئي لتحديد شكل $f(T)$ في الواقع، يتطلب ال BBN أن يكون أيّ تعديل يطرأ على ثابت هابل صغيراً للغاية أثناء عصر هيمنة الإشعاع (يمتد هذا العصر لفترة من رتبة زمن ال CMB والمساوي تقريباً

$$H^2 = \frac{8\pi G}{3} \rho + f(T) \quad \text{حدود}$$

حيث يوافق الحدّ الأول من جانبها اليميني النسبية العامة

يمكن الآن استخدام قيود التخليق النووي البدئي لتحديد شكل $f(T)$ في الواقع، يتطلب ال BBN أن يكون أيّ تعديل يطرأ على ثابت هابل صغيراً للغاية أثناء عصر هيمنة الإشعاع (يمتد هذا العصر لفترة من رتبة زمن ال CMB والمساوي تقريباً

المراجع:

1. Steven Weinberg (2008) Cosmology. Oxford University Press, New York.
2. Dodelson S, Schmidt F. Modern Cosmology, Second Edition. Modern Cosmology, Second Edition. 2020 Jan 1.
3. J. Islam, "An Introduction to Mathematical Cosmology," 2nd Edition, Cambridge University Press, Cambridge, 2002.
4. Bernstein J, Brown LS, Feinberg G. Cosmological helium production simplified. Rev Mod Phys 1989
5. Kolb EW, Turner MS. The Early Universe. 1990.
6. Cai YF, Capozziello S, De Laurentis M, Saridakis EN. f(T) teleparallel gravity and cosmology. Reports on Progress in Physics. 2016.

أخبار علمية

مخبر السيرن يؤكد حدوث تحولات فائقة الندرة في الجسيمات دون الذرية، ما قد يُلْمَح إلى فيزياء جديدة



في أحد مصادمات الجسيمات في مخبر سيرن، حدث نادر الحدوث يجعلنا على مقربة من حافة فيزياء جديدة

بعد سنوات من إجراء ما يُعرف بتجربة NA62، تمكنت فيزيائية الجسيمات كريستينا لازروني من جامعة برمنجهام في المملكة المتحدة وزملاؤها من تحديد وملاحظة وقياس تحليل جسيم كاون kaon مشحون

إلى بيون pion مشحون وزوج نيوترينو-نيوترينو مضاد تجريبياً. وقد قدم الباحثون نتائجهم في ندوة علمية في السيرن

إنه أمر مثير، والسبب وراء سعي الفريق إلى هذا النوع المحدد للغاية من قنوات التحلل بلا هوادة ولأكثر من عقد من الزمان هو أنها ما يُعرف بالقناة "الذهبية"، وهذا يعني أنها ليست نادرة بشكل لا يُصدّق فحسب، بل إنها أيضاً متوقعة بشكل جيد من خلال الرياضيات المعقدة التي تشكل النموذج القياسي للفيزياء

إن هذه الندرة والدقة تجعلها مقياساً شديد الحساسية لاكتشاف الفيزياء الجديدة. ولكن من خلال جمع كمية هائلة من البيانات التي تغطي عدداً لا يحصى من تصادمات الجسيمات، تمكن الفريق من تأكيد اكتشافهم على أنه دقيق وفقاً لمعيار "خمس سيجما" الشهير لليقين الإحصائي. تقول لازروني: "إن هذا التحليل الصعب هو نتيجة عمل جماعي ممتاز، وأنا فخورة للغاية بهذه النتيجة الجديدة"

تتكون الكاونات من مزيج من كوارك وكوارك مضاد مختلف النكهة مرتبطين بقوة قوية، وهي تتحلل بسرعة بطريقة فريدة من نوعها يصفها الفيزيائيون بأنها "غريبة". وقد جعلت هذه الخاصية الغريبة منها أداة مفيدة في تحديد قواعد كيفية سلوك الجسيمات بشكل عام

إن إنتاج الكاونات ليس صعباً بشكل خاص، إذا كانت لدينا المعدات المناسبة. وباستخدام مُسرّع البروتون الفائق في السيرن، أطلق الباحثون شعاعاً من البروتونات عالية الطاقة على هدف ثابت من البريليوم، وهذا ينتج حزمة ثانوية من حوالي مليار جسيم في الثانية، حوالي 6% منها يكون كاونات

ولهذا السبب، عندما أعلن الفريق عن مجموعته الأولى من النتائج في عام 2019، لم يكونوا عند مستوى خمسة سيغما من اليقين الإحصائي الذي حققوه في اكتشافهم، والآن، لقد وصلوا إلى هذه العتبة

الآن وبعد أن تم تحديد قناة التحلل، يمكن للباحثين الانتقال إلى البحث عن أي انحرافات قد تشير إلى فيزياء جديدة. إن عدد تحللات الكاون إلى البيون والنيوترينو/النيوترينو المضاد التي لاحظها الفريق أعلى من 8.4 لكل 100 مليار التي تنبأ بها النموذج

القياسي، لكنه لا يزال ضمن معايير عدم اليقين من أجل العثور على فيزياء جديدة، يجب ملاحظة انحراف أعلى في عدد التحللات. تقول لازروني: "لقد كان النموذج القياسي جيدًا جدًا في التنبؤ بالملاحظات حتى الآن، لكننا نعلم أنه لابد وأن يكون به بعض العيوب. فهو لا يتضمن نموذجًا للمادة المظلمة، كما أن اختلال التوازن بين المادة والمادة المضادة أقل بكثير مما هو مطلوب لتمثيل الكون. وبشكل عام، نتوقع ظهور فيزياء جديدة. ولكن ما هي بالضبط، فهو أمر غير معروف. ولكن بشكل عام نتوقع وجود جسيمات (وقوى) جديدة". تُكمل قائلة: "لقد جمعت NA62 بالفعل المزيد من البيانات، وستستمر في ذلك لمدة ثلاث سنوات أخرى. ومع مجمل البيانات، سنكون قادرين على تحديد ما إذا

كانت متوافقة مع النموذج القياسي بدقة"

يا له من أمر مثير.

[المصدر](#)

مشحونة. لا تتمتع الكاونات بعمر طويل؛ فهي تتشكل وتتحلل في جزء من مائة مليون من الثانية. لذا، في هذه الحزمة الثانوية، يحدث تحلل الكاون باستمرار، ويتحول عمومًا إلى قرين للإلكترون أثقل يسمى الميون، ونيوترينو. ومع ذلك، في حوالي 13 من كل 100 مليار تحلل كاون، تكون النتيجة نيوترينو مضاد، ونيوترينو، وجسيم غير مستقر يتكون من نكهة (أو نوع، من مثل العلوي أو السفلي أو الغريب أو الفاتن أو القعري أو الذروي) أخرى من الكوارك وكوارك مضاد يسمى البيون

تقول لازرينو: "إن ندرة هذا الاضمحلال تعود إلى حقيقة أنه يحدث فيه تغير في نكهة الكوارك، والذي يحدث بواسطة بوزون Z وينتج عنه بيونات ونيوترينوات. ولا يمكن أن يحدث هذا إلا من خلال عملية معقدة إلى حد ما، ومن هنا ندرته.

إن حجم (عدد مرّات) تحلل الكاون المطلوب لمراقبة هذه العملية فلكي، ولكن هذا ليس نهاية التحديات. فمن المعروف أن النيوترينوات يصعب اكتشافها كما هي، وسوف تفنى مع مضادّاتها على الفور تقريبًا؛ وفي تجربة NA62، لا يبذل الباحثون أي محاولة للكشف عن زوج النيوترينو والنيوترينو المضاد

إن البيون المشحون فقط، أو " π^+ "، هو الإبرة، وسط كومة القش الضخمة من تحللات الكاون المشحونة الأخرى (K^+)

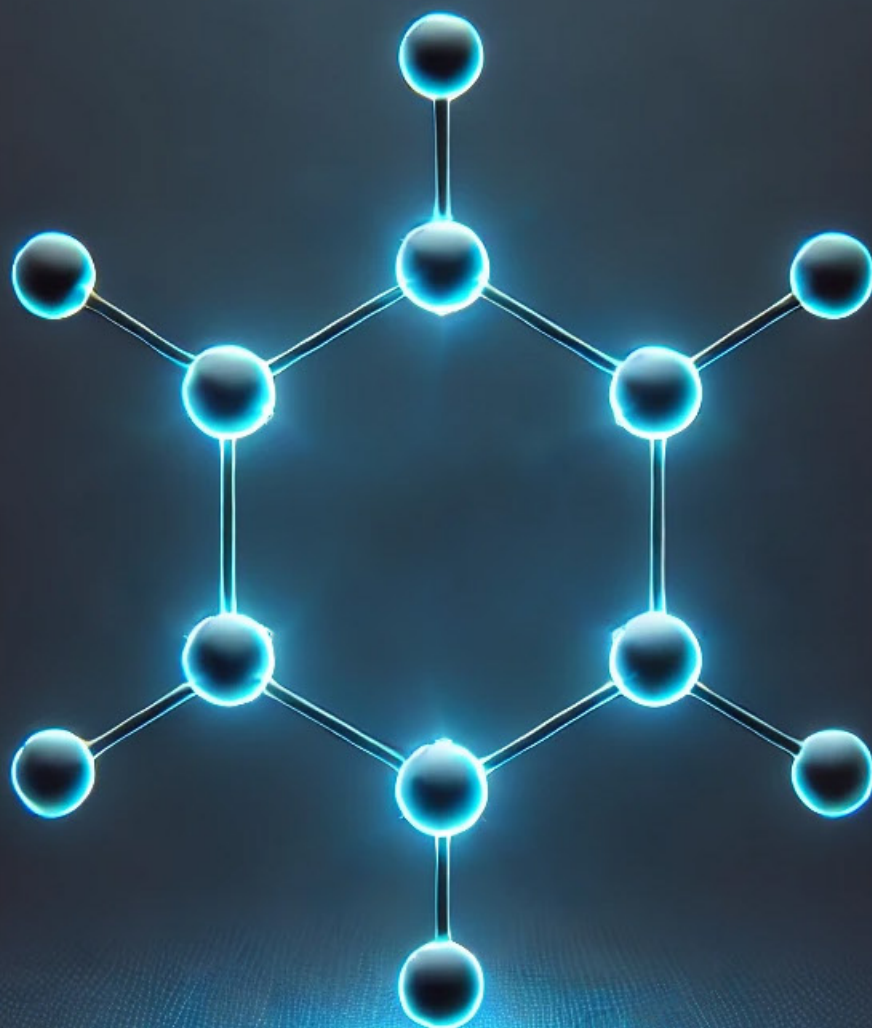
تقول لازرينو: "كل تحللات K^+ الأخرى التي نريد التخلص منها تسمى الخلفية، ولديها جسيمات قابلة للكشف. ويتلخّص التحدي في اكتشافها جميعًا، بحيث عندما نرى K^+ يتحلل إلى π^+ ولا شيء آخر، نكون متأكدين من أننا لم نفقد أي شيء وأن هذه هي الإشارة حقًا"

تكنولوجيا (تقانة) النانو

رحلة من التنبؤات إلى التطبيقات العلمية

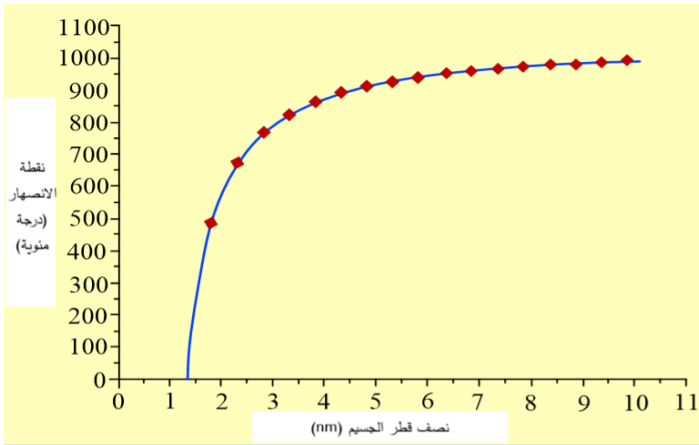
الحديثة

هشام محمد السيد, أستاذ علوم المواد بقسم الفيزياء, كلية
العلوم, جامعة عين شمس, مصر



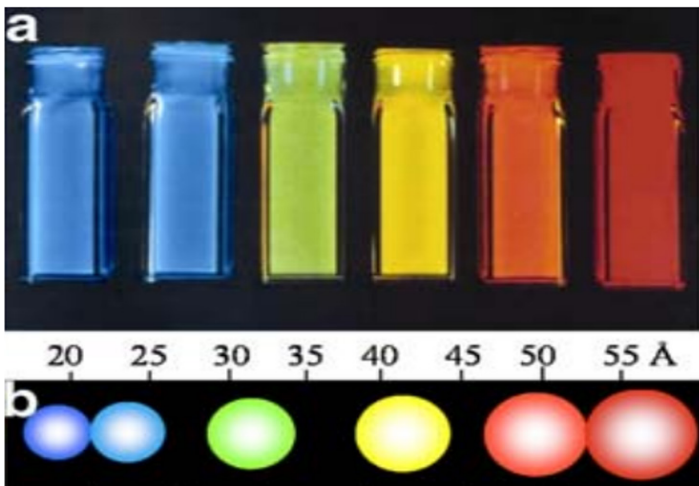
المقدمة

متناهية في الصغر (في حدود 50 نانومتر أو أقل) حيث لوحظ تغيرٌ دراماتيكيٌّ في هذه الخواص والتي كانت تعتبر عنوانًا لهذه المواد. ومن أمثلة ذلك درجة انصهار المعادن، فمن المعلوم أن درجة انصهار معدن الذهب تساوي 1064 درجة مئوية، فإذا بها تصبح 900 درجة عند حجم 5 نانومتر، وتصل إلى 500 درجة عند حجم 2 نانومتر! (انظر الشكل 1)



الشكل 1: تغيّر نقطة انصهار معدن الذهب بتغير حجم جسيماته المصدر [2]

يتغيّر معامل الامتصاص الضوئي لأشباه الموصلات بتغيّر حجم المادّة عند بلوغها الأبعاد النانومترية. من أمثلة ذلك مادّة سليينيد الكاديوم (CdSe) والتي يتغير لونها في المحاليل المعلّقة تبعًا لحجمها في نطاق النانومتر (انظر الشكل 2)



شكل 2: تغير لون مركب سليينيد الكاديوم (CdSe) بتغيّر حجم جسيماته. المصدر [2]

تعتبر مصطلحات تكنولوجيا النانو والجسيمات النانومترية وعلوم النانو من المصطلحات الأكثر تداولًا - بلغة منصات التداول الاجتماعي - بين الأوساط العلمية المختلفة خلال العقدين والنصف الماضيين. ونشير هنا إلى مقولة عالم الفيزياء الفذّ ريتشارد فيمان أثناء إلقاء محاضراته الشهيرة عام 1959 أمام الجمعية الفيزيائية الأمريكية والتي تنبأ فيها بهذا الفرع من العلوم بمقولته التي غدت معروفة "هناك متسع كبير في القاع"، ولذلك يعتبره كثير من العلماء المؤسّس لتكنولوجيا النانو.

وقد أسهم هذا الفرع من العلوم في تقديم العديد من الابتكارات والتطبيقات في كثير من مناحي حياتنا اليومية التي أصبح من الصعب -أو قلّ من المستحيل- الاستغناء عنها.

وهذا المقال هو محاولة متواضعة لإلقاء الضوء على الفيزياء التي تحكم المواد النانومترية وأثر ذلك في بعض التطبيقات التكنولوجية الحديثة.

أولاً: الخواص الذاتية للمادة

من المعلوم - وعبر مئات السنين - أن للمادّة خواص ذاتية أو متأصلة (Intrinsic properties) وهي الخواص التي لا تعتمد على كمية المادّة مثل درجتي حرارة الانصهار والتجمد وكثافة المادة ومعاملات التوصيل الحراري والكهربائي ودرجة الشفافية الضوئية..... إلخ، وذلك بالطبع عند ثبات درجة الحرارة والضغط، وهذه الخواص هي ثوابت لكل مادّة كبصمة الإصبع. كان الاعتقاد السائد هو أنه لا يمكن المساس بهذه الثوابت لو ضُغِّتْ نقاء المادّة وثبات متغيرات القياس (درجة الحرارة والضغط الجوي). ظل هذا الاعتقاد سائدًا إلى أن تمّ قياس هذه الخواص في أحجام

عن ذلك طاقة ترابط بالمادة أصغر من تلك التي في اللب

ولما كانت الخواص الميكانيكية وكذلك درجة حرارة الانصهار للمادة تعتمد على قوة ونوع الروابط الكيميائية، لذلك تختلف الخواص باختلاف المادة وأيضا حجمها

في حالة المواد ذات الحجم الكبير، يكون عدد الذرات (أو الجزيئات) داخل اللب أكثر بكثير من عددها على السطح، وذلك لصغر مساحة سطح المادة، ولذلك تعتمد خواص المادة اعتماداً رئيسياً على الذرات (أو الجزيئات) داخل اللب

بتقليل حجم المادة إلى نطاق النانو، تزداد مساحة السطح زيادة مطردة وكبيرة جداً (راجع مثال المكعب) ليصبح عدد الذرات (أو الجزيئات) على السطح أكبر من مثيلتها داخل اللب، وبالتالي تتغير طبيعة الروابط المؤثرة في خواص المادة ممّا يؤدي إلى تغيير الخاصية ذاتها

لتوضيح هذه الفكرة سأعطي مثالا رقمياً. فمن المعلوم أن التركيب البلوري لعنصر الذهب هو مكعب بطول 0.41 نانومتر. لو تخيلنا مكعباً من الذهب طول ضلعه 1 ميكرومتر، وبحسبة صغيرة نجد أن عدد بلورات الذهب في هذا المكعب تكون في حدود 14.5×10^9 بلورة، بينما يساوي عدد البلورات على السطح الخارجي 35.6×10^6 بلورة، أي بنسبة تبلغ 0.24% فقط من العدد الكلي. الآن لننتقل تقسيم هذا المكعب إلى عدد من المكعبات بطول ضلع 5 نانومتر، فسنجد حينها أن عدد البلورات في المكعب الواحد مساوٍ لـ 1814 بلورة بينما عدد البلورات السطحية 815 بلورة، أي ما يشكّل نسبة 45% من عدد البلورات الكلي، وإذا كان طول المكعب

تتأثر القابلية المغناطيسية للمواد الحديدية أيضاً تأثيراً كبيراً بحجم المادة في نطاق النانومتر. فعلى سبيل المثال، تقلّ القابلية المغناطيسية لعنصر الحديد في نطاق النانومتر بنسبة تتجاوز 30% عن مثيلتها لعنصر الحديد في الأحجام الأكبر من نطاق ميكرومتر. ويوجد العديد من الأمثلة على تغيير خصائص المادة عند الأبعاد النانوية.

ثانياً: تغيير خواص المواد بتغيير حجمها

نعطي في هذا الجزء مثالاً توضيحياً على تغيير خواص المادة وفقاً لحجمها. تخيل مكعباً طول ضلعه x فإن حجمه يصبح x^3 ، ومساحة أسطحه الستة تساوي $6x^2$. الآن نقوم بتقسيم المكعب إلى ثمانية مكعبات، وحينها نلاحظ أن المساحة السطحية أصبحت $12x^2$ ، بينما بقي الحجم ثابتاً. فإذا ما قمنا بتقسيم كل مكعب إلى ثمانية أقسام أخرى فسنجد أن مساحة السطح زادت لتصبح $24x^2$ ، وهكذا كلما زاد عدد التقسيمات ازدادت مساحة السطح بشكل مطرد جيد ولكن ما علاقة ذلك بما نناقش؟

نتناول في التالي البنية الذرية أو الجزيئية للمادة، فالذرات أو الجزيئات في المادة الصلبة لها نوعان أ. ذرات (أو جزيئات) داخلية: وهي الموجودة داخل لب المادة ويتميز هذا النوع من الذرات (أو الجزيئات) بتماثل الروابط التي تربطها مع الذرات المجاورة لها في جميع الاتجاهات، وبالتالي تكون طاقة ترابطها بالمادة كبيرة.

ب. ذرات (جزيئات) سطحية: وهي الموجودة على السطح الخارجي للمادة. وهذه الذرات (أو الجزيئات) لا تتمتع بنفس ميزة ذرات اللب حيث إن الوسط المحيط بها ليس متماثلاً، وبالتالي يكون عدد الروابط التي تربطها بالمادة أقل من مثيلتها داخل اللب، وينتج

ومعناها أن طاقة الإلكترون كافية لكسر الرابطة بينه وبين نواة المادة، وبالتالي يصبح الإلكترون حرًا

يُسمّى الفرق في الطاقة بين الحزمتين بفجوة الطاقة (energy gap). يحدّد مقدار فجوة الطاقة وشكل حزم الطاقة الخواصّ الكهربائية والمغناطيسية والضوئية للمادة.

عند تصغير المادة إلى مقياس النانو يصبح عدد الذرات المحيطة بالإلكترونات أقل بكثير من مثيلاتها في حالة الأحجام العيانية، وبالتالي تتغير أشكال حزم الطاقة وكذلك فجوة الطاقة بين الحزمتين المشار إليهما سابقًا، وتبعًا لذلك تتغير الخواص الكهربائية وكذلك الضوئية للمواد

تمّ تطوير العلاقة بين حجم المادة والفجوة الطاقية الإلكترونية في البلورات النانوية لأشباه الموصلات بواسطة لويس بروس (Louis Brus) من أجل الحصول على طاقة فجوة النقاط الكمومية (quantum dots) من العلاقة

$$E_{g(qd)} = E_{bulk} + \frac{h^2}{8R^2} \left(\frac{1}{m_e^*} + \frac{1}{m_h^*} \right) - \frac{1.8e^2}{4\pi\epsilon_0\epsilon_r R^2}$$

حيث $E_{g(qd)}$ طاقة الفجوة للنقطة الكمومية (quantum dot)، و E_{bulk} طاقة الفجوة للمادة، و h ثابت بلانك، و R قطر النقطة الكمية، و m_e^* الكتلة الفعالة للإلكترون المثار، و m_h^* الكتلة الفعالة للثقب المثار (excited hole)، و سماحية الفراغ، و السماحية النسبية

من هذه العلاقة، يمكن التحكم في طاقة الفجوة لكثير من أشباه الموصلات عن طريق التحكم في حجم حبيبات المادة أثناء التحضير، وهذا له أثر كبير جدًا في مجال تصنيع الخلايا الشمسية

مساويًا 2 نانومتر، فتصل نسبة البلورات على السطح في هذه الحالة إلى 84%. هذا يعني أن الخواص الفيزيائية في الأبعاد النانومترية تعتمد اعتمادًا أساسيًا على طبيعة الروابط على السطح وليس على داخل لب المادة، وهو ما يفسّر التغيّر الكبير لنقطة انصهار الذهب كلما قل حجم حبيباته في نطاق النانومتر

ثالثًا: البنية النانوية وميكانيكا الكم

ما طرحناه في المقطع السابق يمثل تفسيرًا عيانيًا (macroscopic) لما يحدث للمادة في نطاق النانومتر، ولفهم أعمق لهذه التغيرات أدعو القارئ للإبحار قليلًا في مِمْ ميكانيكا الكم وعلاقتها بفهم سلوك المواد عمومًا، وفي نطاق النانو خصوصًا

كما هو معروف، تبعًا لنظرية ميكانيكا الكم فإن معرفة الدالة الموجية المصاحبة للإلكترون في الوسط المحيط به تسمح بحساب شكل مستويات الطاقة، وكذلك قيم الطاقة لهذه المستويات. ولحساب هذه الدالة يجب حل معادلة شرودنجر بعد معرفة شكل الجهد المؤثر على هذا الإلكترون. ولحل هذه المعادلة للإلكترون داخل المادة الصلبة نحتاج لكثير من التقريبات من أجل تبسيط شكل دالة الجهد المؤثر على الإلكترون في هذه المواد. وباستخدام الكثير من الحسابات تمّ التوصل إلى أن طاقة الإلكترونات داخل المادة تشكل حزمة (band) وليس مستويات للطاقة. وحسب حالة الإلكترون، يوجد نوعان من الحزم الإلكترونية

1. حزمة التكافؤ (valance band): ومعناه أن طاقة الإلكترون تجعله مرتبطًا بأيونات المادة، فهو غير حرّ الحركة

2. حزمة التوصيل أو النقل (conduction band):

رابعًا: ذرات صناعية

يوضح الشكل 3 ظهور خط امتصاص جديد لمركب CdSe عند حجم 5 نانومتر والذي له إزاحة ناحية الأزرق كلما صغر حجم المادة

خاصيًا: علم تصميم المواد الجديدة

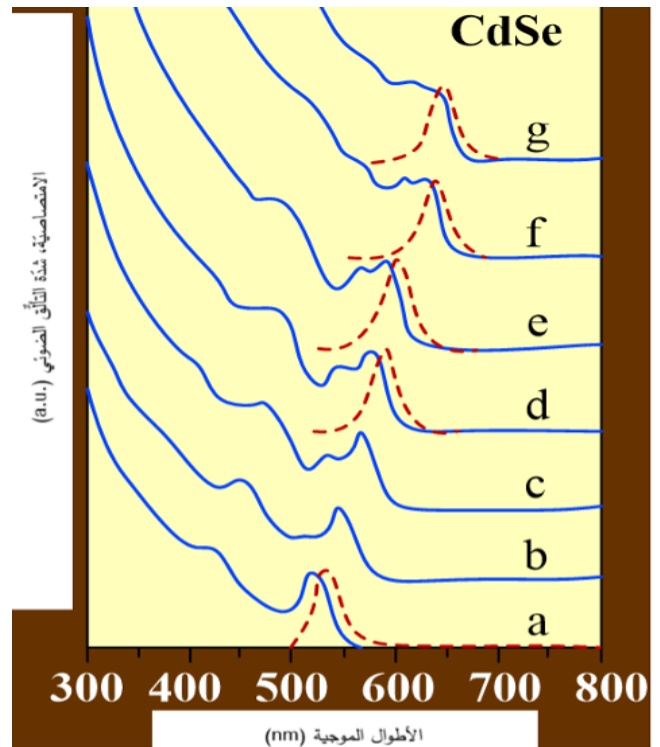
لقد أسفرت جهود العلماء في دراسة فيزياء المواد النانومترية إلى فهم سلوك الإلكترون في المادة نتيجة تغير شكل المواد وحجمها مما فتح مجالًا جديدًا في التقنية، وهو تصميم مواد نانومترية بمواصفات يتم تحديدها من قبل مصممين للمواد ودراسة خواصها ببرامج المحاكاة عن طريق الحاسوب قبل تحضيرها بالمعمل مما وفر الكثير من الجهد والوقت والمال. وأمثلة تلك المواد أكثر من أن يحصىها هذا المقال، وسأعطي أمثلة عن ذلك

1. المواد النانوية المعتمدة على الكربون

المكون الرئيسي في هذا النوع من المواد النانوية هو الكربون. وهي إمّا أن تكون على شكل أنابيب نانوية من الكربون، ويتم تضمين الأنابيب النانوية الكربونية مع صفائح الجرافين ولفها في أنبوب. هذه المواد أقوى بكثير من الفولاذ ويمكن أن تستخدم لتعزيز هياكل السيارات وغيرها من التطبيقات. الأنابيب النانوية الكربونية لها نوعان: النوع أحادي الجدار والنوع متعدد الجدران

الشكل الآخر هو الفوليرينات، وتشمل ترتيب ذرات الكربون بحيث تشكل هيكلًا قفصيًا مجوفًا يحوي ستين أو المزيد من ذرات الكربون. وهيكل هذه المواد يشبه كرة القدم المجوفة ذات الكربون الخماسي والسداسي حيث يتم تنظيم الوحدات في نمط منتظم. يتميز هذا التصميم لذرات الكربون بقدرتها العالية على التوصيل الكهربائي وبقوة متانة عالية

نعم، كما قرأت عزيزي القارئ! يمكن إنتاج مستويات طاقة جديدة تماثل مثيلاتها في ذرة الهيدروجين ولكن بقيم مختلفة، وهو ما يسمى بالنقاط الكمومية (Quantum Dots). يحدث ذلك في أشباه الموصلات عندما تصبح أبعاد الحبيبة في حدود ما يسمى نصف قطر بور (Bohr radius) أو أقل. في هذه الحالة، عندما ينتقل الإلكترون من حزمة التكافؤ إلى حزمة التوصيل يترك خلفه ثقبًا موجبًا في حزمة التكافؤ، ونتيجةً لصغر حجم المادة يحدث تفاعل كهربائي (جهد كولون) بين الإلكترون والثقب الموجب، مماثل للتفاعل بين الإلكترون والبروتون في ذرة الهيدروجين. تُنتج حالة الاقتران بين الإلكترون والثقب مستويات طاقة جديدة لم تكن موجودة في أصل المادة، وبالتالي تعطى خواص ضوئية جديدة يمكن التحكم فيها عن طريق التحكم في حجم حبيبات المادة وشكلها



الشكل 3: تغير معامل الامتصاص للنقاط الكمومية بتغير حجمها. المصدر [4]

2. المواد النانوية المعدنية

تشمل المواد النانوية المعدنية الأساسية الأيونات المعدنية ثنائية وثلاثية التكافؤ. هناك طرق مختلفة لتحضير جسيمات المعادن النانوية مثل الطرق الكيميائية أو الضوئية أو الكيميائية، وباستخدام عوامل الاختزال، يتم اختزال الأيونات المعدنية إلى جسيمات نانوية معدنية. تتميز هذه الجسيمات بمساحة سطحية عالية وقدرة امتصاص جيدة للجزيئات الصغيرة، وتستخدم على نطاق واسع في مجالات مختلفة مثل المجال الطبي لتشخيص وعلاج بعض الأورام السرطانية، وذلك باستخدام جزيئات الذهب النانومترية، كما يمكن توظيفها في مجال التعقيم من البكتيريا باستخدام جزيئات الفضة النانومترية. يمكن تصميم المواد ليس فقط من جزيء نانوي واحد ولكن أيضًا بخلط جزيئين أو أكثر مع التحكم في الحجم. من خلال تطعيم معادن مختلفة، يمكن تغيير خواص حتى العناصر الأرضية النادرة، كما يمكن تغيير خواص بعض العناصر عن طريق تطعيمها بعناصر أو بتركيبات مختلفة

3. المواد النانوية من أشباه الموصلات

كما أوضحنا من قبل، تمتلك المواد النانوية المكونة من أشباه الموصلات خصائص معدنية وغير معدنية. ولهذه المواد فجوات طاقة واسعة، وتظهر خصائص مختلفة عند تعديلها. تُستخدم هذه المواد على نطاق واسع في التحفيز الضوئي والأجهزة الإلكترونية. في الآونة الأخيرة، اجتذبت المواد النانوية المركبة من الجرافين وأشباه الموصلات اهتمام الباحثين، حيث يمكن للجرافين تحسين الخصائص الفيزيائية والكيميائية لأشباه الموصلات، كما يمكن استخدام مواد الجرافين المركبة في زيادة حساسية

استشعار الغازات وتحسين الخصائص الكهروضغطية وأكتفي هنا بهذه الأمثلة والتي لا يمكن حصرها في مقال واحد

سادسًا: آفاق جديدة

فتح فهم فيزياء المواد النانومترية وكذلك التطور الكبير في طرق تحضيرها والتحكم الدقيق بأحجامها وشكلها -بل وطرق ترتيبها مع بعضها البعض- آفاقًا لا حدود لها لصناعة مواد كانت تعتبر من الخيال العلمي في وقت ليس ببعيد. ومن أمثلة ذلك

1. المصعد الفضائي

تخيل كابلًا طوله 36000 كيلومتر يمتد من خط الاستواء على الأرض ويثبت في قمر صناعي عند الطرف البعيد. يدور النظام مع دوران الأرض، ويمكن للمتسلقين أن يصعدوا الكابل حاملين الحمولات ثم يطلقونها في الفضاء. هل هذا ممكن؟ لبنائه نحتاج لمادة أقوى من الفولاذ بعشرات المرات وفي نفس الوقت تكون كثافتها أقل منه بكثير. فمن أين لنا بهذه المادة؟

يعطي علم المواد النانومترية إجابة على هذا السؤال: إنها أنابيب الكربون النانوية، حيث أوضحت الدراسات أن مقاومة الشد لأنابيب الكربون النانوية تتفوق على قوة مواد مثل الفولاذ - الذي يعتبر بالفعل من أقوى المواد المعروفة للبشرية - حيث تزيد بمئات المرات وفي نفس الوقت هي أخف بكثير من ست مرات. هذه القوة الاستثنائية ناتجة عن هيكل أنابيب الكربون النانوية الفريد والمتميز إلى جانب غياب العيوب الهيكلية والذي يسمح للأنابيب بتحمل أحمال هائلة دون أن تنكسر. بالإضافة إلى ذلك، تساهم أبعاد الأنابيب النانوية في قوتها الكبيرة، حيث إن أي عيوب على المستوى الذري

لها معامل انكسار سالب لبعض الأطوال الموجية مما يتيح للضوء الانحناء حول الأجسام بطرق غير طبيعية، وهو ما يجعلها غير مرئية في هذا النطاق من الأطوال الموجية

في العام 2006، قامت مجموعة من الباحثين بجامعة ديوك بتصميم هذه المواد في إخفاء الأجسام ولكن في نطاق الموجات الدقيقة (microwave region)، ولا تزال الدراسات النظرية والمعملية تحاول تصميم هذه المواد لتعمل في نطاق الضوء المرئي، وأعتقد أن ما خفي عنا من هذه الدراسات كان أعظم

سابعاً: كلمة أخيرة

هذه الكلمة أتقدم بها لزملائي من الباحثين العرب في هذا المجال. يُعتبر علمُ النانو من المواضيع المتعددة التخصصات ولن يتأخر تقدّم في هذا المجال إلا بتعاون التخصصات العلمية المختلفة مع بعضها البعض وليس بأبحاث الغرف المغلقة على نفسها.

المراجع

1. V. H. Grassian. When size really matters: Size-dependent properties and surface chemistry of metal and metal oxide nanoparticles in gas and liquid phase environments. Journal of Physical Chemistry C, 112(47):18303-18313, 2008.
2. Dabbousi BO, RodriguezViejo J, Mikulec FV, Heine JR, Mattoussi H, Ober R, Jensen KF, Bawendi MG, (CdSe)ZnS Core-Shell Quantum Dots: Synthesis and Characterization of a Size Series of Highly Luminescent Nanocrystallites, (1997) J. Phys Chem B 101:9463-9475.
3. G. Schmid, Nanoparticles: From theory to application, Wiley-VCH, 2004, 21-24.
4. Talapin DV, Rogach AL, Kornowski A, Haase M, Weller H, Highly Luminescent Monodisperse CdSe and CdSe/ZnS Nanocrystals Synthesized in a Hexadecylamine-Trioctylphosphine Oxide-Trioctylphosphine Mixture. Nano Lett 1:207-211, (2001).
5. Saiful Saad, Newly developed 'invisibility cloak' can protect soldiers from thermal imagery, Textile Today, November 11, 2023.

نادرة جداً. تجعل هذه الخصائص، إلى جانب المرونة العالية والقدرة على التحمل، أنابيب الكربون النانوية بمثابة "الأبطال الخارقين" في علم المواد، ممّا يمهّد الطريق لابتكارات ثورية مثل مصاعد الفضاء

2. طاقة الإخفاء

كان ذلك عنواناً لفيلم سينمائي كوميدي في أواخر الخمسينات من القرن الماضي، وكان يتحدث عن شيء يمكن أن يُخفي الأشخاص عن الأنظار إذا تمّ ارتداؤه! تأتي المواد النانوية لتجعل هذه الشيء أمراً يمكن أن يكون واقعاً فعلياً

أتاحت تكنولوجيا النانو تحضير ما يسمى بالمواد الخارقة (Metamaterials)، وهي نوع من المواد يتمّ تصميمه بحيث تمتلك خصائص نادرة الوجود في المواد الطبيعية. كلمة "Metamaterial" مشتقة من الكلمة اليونانية "meta" التي تعني "ما وراء" أو "بعد"، والكلمة اللاتينية "material" التي تعني "مادة" أو "مادة خام". تتكون هذه المواد من مصفوفات لعناصر متعددة مصنوعة من مواد مركبة مثل المعادن والبوليمرات، وعادة ما يتم ترتيب هذه المواد في أنماط متكررة على مقاييس أصغر من الأطوال الموجية للموجات الكهرومغناطيسية التي تؤثر عليها. تستمدّ الموادُ الخارقةُ خصائصها ليس من المواد الأساسية المكونة لها، بل من تصميمها الهيكلي النانومتري الجديد، حيث يمنحها شكلها الدقيق، وهندستها، وحجمها، وتوجّهها، وترتيبها خصائص ذكيةً قادرة على التلاعب بالموجات الكهرومغناطيسية: عن طريق حجبها أو امتصاصها أو تعزيزها أو ثنيها، من أجل تحقيق فوائد تتجاوز ما هو ممكن مع المواد التقليدية

عند تصميم هذه المواد بشكل مناسب، يكون



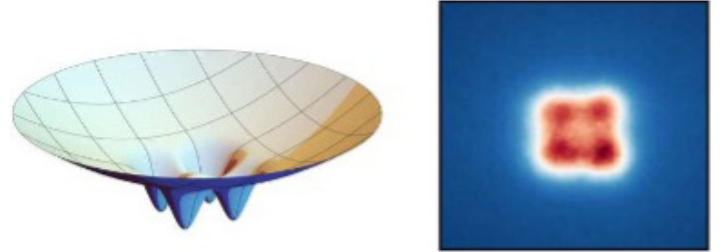
الباحثون تحديد التردد الضوئي الذي يحفز نواة نظير الثوريوم-229- للانتقال إلى حالة طاقة أعلى، وهو ما يُعَمِّل "دقة" الساعة النووية، بدقة أعلى بـ 100,000 مرة من الجهود السابقة. تم نشر هذا البحث في مجلة "Nature" بقيادة جون يي من معهد JILA في كولورادو

تعمل الساعات النووية بطريقة مشابهة للساعات الذرية، لكنها تعتمد على انتقالات الطاقة في النواة، وليس بين الإلكترونات. ما يجعل هذه الساعات مميّزةً هو أنها قد تكون أكثر دقة واستقرارًا، نظرًا لأن الجسيمات في النواة أقل حساسية للاضطرابات الخارجية مثل المجالات الكهرومغناطيسية، مما يجعل الساعة النووية أقل عرضة للتشويش وأكثر ملاءمة للاستخدامات المتنقلة والبيئات القاسية

استخدم فريق البحث جهازًا ليزر يُعرف بـ "مشط التردد"، والذي يضخ مجموعة من الترددات الضوئية الدقيقة التي تسمح بتحفيز نوى الثوريوم-229. هذا الجهاز ليس ساعة بالمعنى التقليدي بعد، ولكنه خطوة هامة في الطريق نحو تطوير ساعة نووية متقدمة يفتح هذا الإنجاز الأبواب أمام إمكانية استخدام الساعة النووية لاكتشاف المادة المظلمة، التي تشكل حوالي 85% من المادة في الكون. ونظرًا لأن تردد الساعة النووية يتحدد بالقوى النووية التي

أخبار علمية

بصمة على الفوتون الفائق باستخدام قوالب نانوية



نجح باحثون من جامعة بون في تشكيل "بصمة" على الفوتون الفائق، وهو نوع من الضوء يتشكل عندما تندمج آلاف الفوتونات تحت ظروف خاصة، فعند تبريد عدد كبير من جسيمات الضوء إلى درجة حرارة منخفضة للغاية وفي نفس الوقت محصورة في مساحة مضغوطة، فإنها تصبح فجأة غير قابلة للتمييز وتتصرف مثل فوتون فائق واحد. يطلق الفيزيائيون على هذا تكاثف بوز-أينشتاين وعادة ما يشبه بقعة ضبابية من الضوء

باستخدام قوالب نانوية صغيرة على الأسطح العاكسة، تمكن فريق جامعة بون من إنشاء بنية شبكية مكونة من أربع نقاط ضوئية. [المصدر](#)

الساعة النووية: ثورة في قياس الزمن بدقة غير مسبوقة تقترب من الواقع

في إنجاز جديد، اقترب الفيزيائيون خطوة من تطوير "الساعة النووية"، التي تعتمد على قياس التغيرات الطاقية داخل نوى الذرات، وهو ما قد يؤدي إلى تحسينات كبيرة في القياسات الدقيقة وفتح آفاق جديدة في الفيزياء الأساسية. استطاع

ثقب أسود بدئيّ مجهري، ممّا يفتح الباب أمام إمكانية اكتشاف المادة المظلمة. تشير الدراسة إلى أن هذه الثقوب السوداء البدئية primordial، التي يُعتقد أنها تشكلت في اللحظات الأولى بعد الانفجار العظيم، قد تكون مسؤولة عن جزء كبير من المادة المظلمة في الكون

وفقاً للبحث، يمكن لهذه الثقوب السوداء الصغيرة أن تمرّ عبر النظام الشمسي مرة واحدة كل عشر سنوات، مما يسبب اهتزازاً طفيفاً في مدار المريخ قد يصل إلى متر واحد. ورغم أن هذا التغير يبدو ضئيلاً مقارنة بمسافة المريخ البعيدة عن الأرض، إلا أن التكنولوجيا الحالية قادرة على قياسه بدقة تصل إلى سنتيمترات

الدراسة التي نُشرت عان 2024 في مجلة "فيزيكال ريفيو دي" (Physical Review D) تضم فريقاً من العلماء من MIT وجامعة ستانفورد وجامعة كاليفورنيا، وتفتح آفاقاً جديدة لفهم دور المادة المظلمة في تشكيل الكون

على الرغم من أن الاكتشاف يتطلب تحليلاً دقيقاً للبيانات وتمييزه عن التأثيرات الناتجة عن الكويكبات العادية، فإن العلماء متفائلون بأن هذا البحث قد يمثل خطوة هامة في رحلة الكشف عن أسرار الكون الغامضة. [المصدر](#)



تربط النواة معاً، يمكن أن تكشف الساعة عن تأثيرات المادة المظلمة على هذه القوى في حال وجودها

الفرق بين الساعة النووية والذرية:

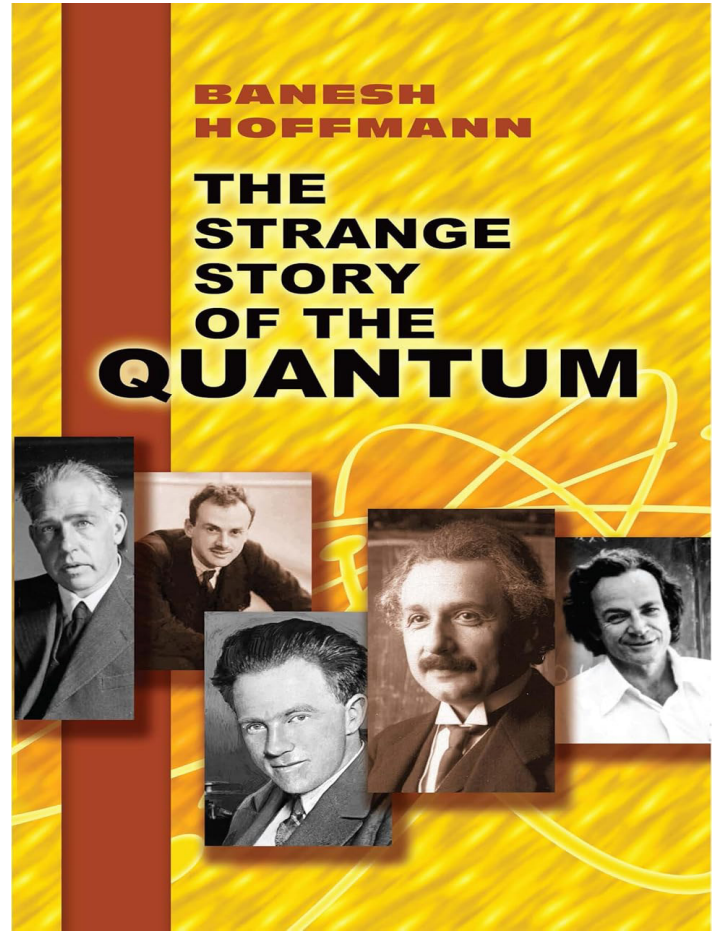
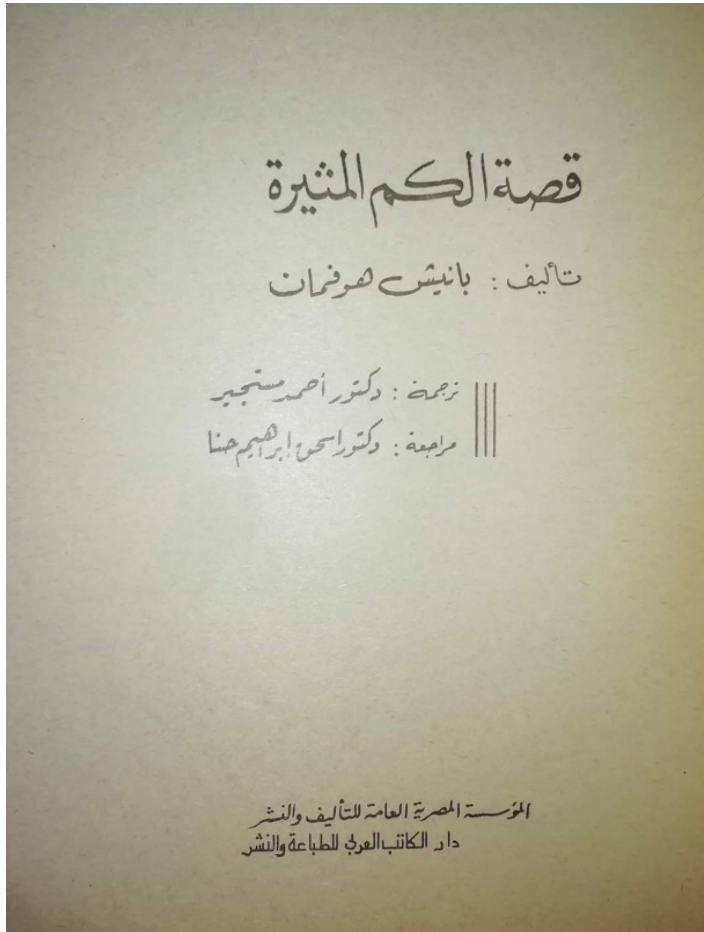
الساعات الذرية هي أكثر الساعات دقةً في العالم حالياً، حيث تعتمد على تردد الضوء المستخدم لتحريك الإلكترونات بين مستويات الطاقة داخل الذرات. ولكن الساعات النووية تعتمد على التغيرات الطاقية بين البروتونات والنيوترونات داخل النواة، وهي عمليات تتطلب ترددات أعلى، ممّا يجعلها أكثر سرعة وربما أكثر دقة

الابتكار الجديد في الساعة النووية قد يجعلها قادرة على التفوق على الساعات الذرية الحالية التي تتمتع بدقة هائلة تكاد لا تفقد سوى ثانية واحدة كل 40 مليار سنة. وبفضل ثبات ودقة الساعة النووية، يمكن استخدامها في تطبيقات متقدمة مثل أنظمة الملاحة الفضائية والمراقبة الدقيقة للزمن في البيئات القاسية

على الرغم من وجود بعض التحديات، يرى العلماء أن هذا الابتكار يمثل خطوة هامة نحو مستقبل الساعات فائقة الدقة، حيث يمكن للساعة النووية أن تكون 100 مليون مرة أكثر حساسية من الساعات الذرية الحالية من أجل اكتشاف تغيرات دقيقة في القوى الأساسية التي تحكم الكون. [المصدر](#)

دراسة من معهد ماساتشوستس للتكنولوجيا: اهتزاز في مدار المريخ قد يكشف عن المادة المظلمة

في دراسة حديثة صادرة عن معهد ماساتشوستس للتكنولوجيا (MIT)، يقترح العلماء أن اهتزازاً طفيفاً في مدار كوكب المريخ قد يكون مؤشراً على مرور



كتاب:

قصة الكم المثيرة

The Strange Story of the Quantum

في سوق الكتب العلمية، إلا أنه من وجه نظرٍ عادلة يُعتبر كتابًا خالداً.

في الحقيقة يمكن القول بأريحية تامة إنه من أفضل الكتب على الإطلاق في شرحه ميكانيكا الكم للعامة بصورة جادة وصحيحة، على خلاف كثير من الكتب العلمية الشعبية. يرجع سبب ذلك لموهبة غير طبيعية لهوفمان في تتبّع تطور علم ميكانيكا الكم وأفكارها زمنياً بكلّ تعقيداتها وتشابكها، وفي استخدامه لأفضل التشبيهات والتعليقات من أجل مساعدة القارئ على فهم أكثر أفكار الكم غرابة وإثارة.

“من بين الكتب التي حاولت تقديم وصف لتاريخ ومحتويات الفيزياء الذرية الحديثة والتي وصلت إلى انتباهي، فإن هذا الكتاب هو الأفضل. إن الجمال الأسر لنثره، والإبداع في تنظيمه، والملاءمة الغريبة للتشبيهات التي يستخدمها، كل ذلك يجعل من يقرأ هذا الكتاب يدرك لماذا يستحق مثل هذا الثناء الفاخر.” - هنري مارجيناو، أستاذ الفيزياء، جامعة ييل

على الرغم من أن هذا الكتاب الرائع الذي كتبه هوفمان في عام 1947 (وتم تحديثه في عام 1958) قد يبدو قديم الإصدار، أو خارج التاريخ، كما يقال

واقعية لما عاناه أبطال الكمّ الأفذاذ من بلانك و أنشتاين مرورًا بهانيربرج وشرودنجر وظهور الزاهد بول ديراك بأناقته وأدواته الرياضية و إبداعه في خلق صورة أكثر عمومية لميكانيكا الكم.

أجمل ما قيل عن الكتاب إنه رائع بمعلوماته، وبلغ بلغته الواضحة التي يمكن لأي شخص أن يفهمها تقريبًا. يُستهلّ الكتاب ببداية لكتابٍ درامي حقًا، ولكن في النهاية، عندما يتم ربط جميع النقاط، تحصل على أوضح تفسير لسبب عشوائية العالم الكمومي، ولكنه ليس كيفيًا مثل رمي العملة المعدنية. في النقاط التي تحتاج فيها الأشياء حقًا إلى شرح واضح قدر الإمكان للقارئ، يفعل المؤلف ذلك تمامًا ويترك مخطط كتابة القصة جانبًا، مع التأكد من أن القارئ يفهم حقًا جميع الظواهر الكمومية غير العادية.

نسخة الكتاب التي نستعرضها هي نسخة مُنقّحة صدرت عن دار نشر دوفر ومن حسن الطالع أن هذا الكتاب الجميل له أكثر من ترجمة إلى اللغة العربية، أشهرها ترجمه المرحوم د. أحمد مستجير، وصدرت عن الهيئة المصرية العامة للكتاب 1968، ويعتبرها كثير من القراء قصة توضيحية وجذابة عن التقدم العلمي والأشخاص الرائعين المشاركين فيها، وبالتالي لا يزال الكتاب مناسبًا للقارئ العربي المُثقف في بداية القرن الحادي والعشرين.

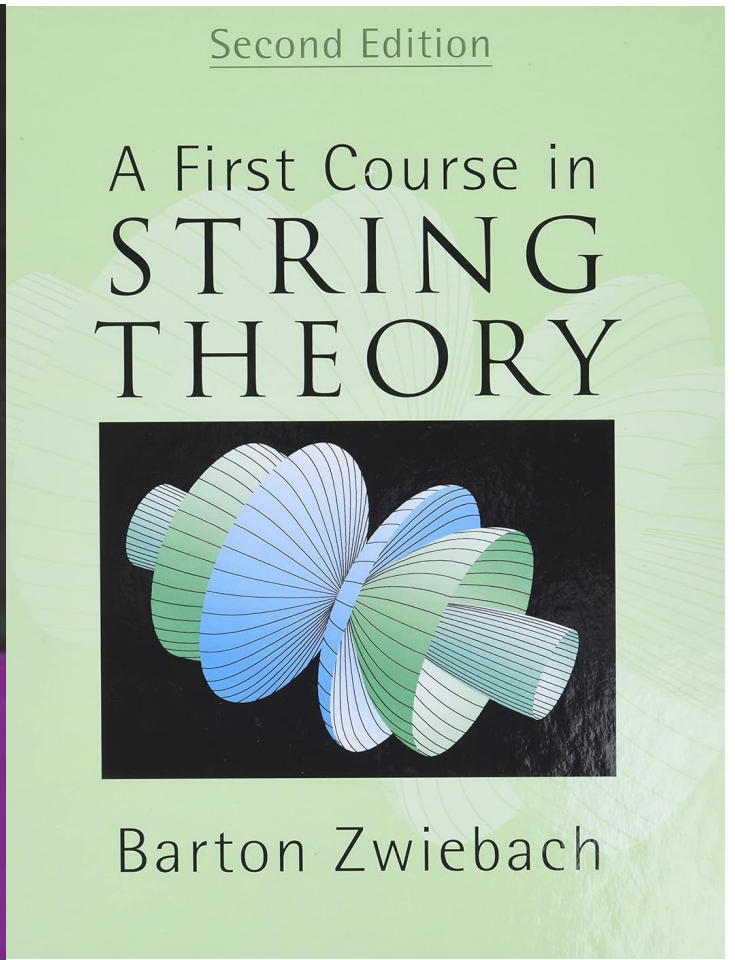
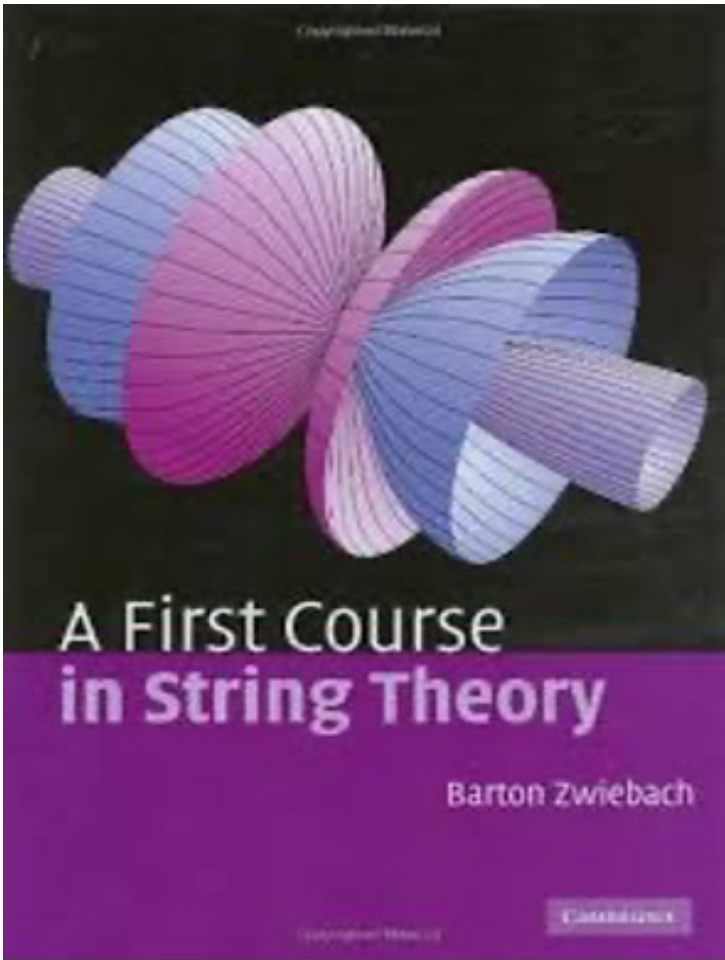
المؤلف في سطور: حصل بانيش هوفمان (1906-1986) على درجة الدكتوراة من جامعة برينستون، وفي معهد برينستون للدراسات المتقدمة، تعاون مع ألبرت أينشتاين وليوبولد إنفيلد في إعداد الورقة البحثية الكلاسيكية "معادلات الجاذبية ومسألة الحركة". كما قام هوفمان بالتدريس في كلية كوينز لأكثر من 40 عامًا

إن هذا الكتاب، الذي لا يعتمد على الرياضيات على الإطلاق، ولكنه وفيّ تمامًا لمفاهيم ميكانيكا الكم الأساسية، يروي لنا القصة الرائعة للثورة الأكثر شمولاً في الفيزياء منذ نيوتن.

يبدأ الكتاب بتمهيد مهم عن الاحساس بعالم جديد وغريب وهي إرهابات الكم الأولى بدايةً من عرضه لحلّ معضلة إشعاع الجسم الأسود المثالي على يد بلانك عام 1900. يتعرّض المؤلف في الفصل الثاني من الكتاب إلى عبقرية و جمال فكر أنشتاين الثوري في معالجة معضلة انبعاث الالكترونات من أسطح بعض المعادن عندما يسقط عليها ضوء ذو موصفات معينة في ظاهرة تدعى المفعول الكهروضوئي.

يتجلى إحساس القارئ بجمال لغة هوفمان وتمكّنه العلمي بوضوح حينما نصل الى الفصل الرابع المُعنون بـ "موجة أم جسيم"، وهذا سؤالٌ حاكمٌ لكلّ الجسيمات الذرية، ويختتم الفصلُ بشرح أجمل تجارب الفيزياء، وهي التداخل، حينما تُجرى باستخدام جسيمات مادية مثل الإلكترون بدلا من كمّ الضوء (الفوتون).

تم تخصيص الفصلين الخامس والسادس لشرح الأسباب المنطقية التي جعلت ذرة بوهر -على الرغم من بعض أفكارها الثورية الخاصة بتكميم مدارات الذرة- تفشل في تفسير كامل طيف أبسط العناصر الكونية وهو الهيدروجين. تتجلى قمة الدراما في الكتاب حينما يتناول المؤلف قدسية وعمومية مبدأ عدم اليقين لهاينزبرج بشرح وافر و أمثلة حيّة ثم يعقبه بمعادلة شرودنجر وهي في الحقيقة الكأس المقدسة لميكانيكا الكم بغرابة تركيبها الرياضي و التفسير الإحصائي لدالتها الموجية. الكتاب قصة



كتاب:

مقرر أولي في نظرية الأوتار

A First Course in String Theory

لـ **بارتون زفيباخ Barton Zwiebach**

بدأت الثورة الأولى في الأوتار في منتصف ثمانينات القرن العشرين عندما بين غرين و شفارتز أن التناظر الفائق يروّض اللانهائيات في النظرية؛ وتنبأ بأن أبعاد الزمكان هي 10، فكان لزاماً مناقشة مسألة وجود أبعاد عيانية كبيرة أربعة فقط، وكيفيّة تراص الأبعاد الستة الأخرى لتغدو من بعد بلانك ربّما (10^{-33} سم).

لأجل كلّ هذا تتمتع نظرية الأوتار بسمعة مرمّعة عند الطلاب، ولهذا الغرض أتى كتاب بارتون

ينبع الجدل الدائر حول نظرية الأوتار من ندرة الأدلة التجريبية التي تدعمها وما تقتضيه من التناظر الفائق والأبعاد المكانية الإضافية. لقد كافح نظريو الأوتار من أجل التوصل إلى تنبؤات قابلة للاختبار من شأنها أن تبرهن على صحة النظرية، وكثيراً ما أعقب فترات الإثارة أزمّة خيبة. تتعلق المعضلة الحالية بالمشهد الطاقّي في النظرية والبحث عن مبدأ انتقائي من شأنه أن يميز حالة الخلاء في النظرية من بين عدد هائل من الحالات الممكنة.

قراءة الفصول كيفية تأثر الأوتار مع بعضها أو كيفية ارتباط نظرية الـ M ذات الأبعاد الـ 11 بنظريات الأوتار ذات الأبعاد العشرة، وما إلى ذلك.

إن النص يطور الحدس قبل الشكلية، وعادة ما يكون ذلك من خلال أمثلة مبسطة وتوضيحية، مثل ميكانيك الكم بعد متراس أو عبر إجراء أمثلة تشابهية مع الأوتار الموسيقية وأوضاعها الاهتزازية. وتماشياً مع فكرة التعلم من خلال الممارسة، فإن المسائل وراء كل فصل تشكّل جزءاً لا يتجزأ منه. لذلك، يمكن فعلاً البدء بكتاب زفياخ في دراسة الأوتار قبل الانتقال إلى كتب أعلى مستوى مثل مجلدي كتاب بولتشرينسكي (نظرية الأوتار، كامبريدج 1998)

يضم الإصدار الثاني، الذي يتسم بالشمول في تغطيته، مُقابلاً AdS/CFT correspondence الشهيرة بين فضاء هندسيّ معيّن ونظرية حقول معيارية تعيش على حدوده، علاوةً على مناقشة للتفاعلات الشديدة ومقدّمة إلى الأوتار الفائقة.

هناك فضول كبير حول نظرية الأوتار، ليس فقط بين طلاب الفيزياء الجامعيين ولكن أيضاً بين العلماء المحترفين خارج المجال، وهذا الجمهور يحتاج إلى نصّ يذهب إلى أبعد من الروايات الشعبية ولكن بدون التفاصيل التقنية الكاملة الموافقة لمنهاج الدراسات العليا. نقول وبثقة إن كتاب زفياخ يلبي هذه الحاجة بطريقة واضحة وسهلة الوصول إليها.

**Publisher: Cambridge University Press (2004);
Second edition (2009)**

زفياخ في أنه يتوجّه لطلاب المرحلة الأولى، فلا يفترض مُسبقاً -حتى- دراسة مقرّر في نظرية الحقل الكمومي، بل يتطلب مجرد معرفة سابقة أولية بنظرية الكم والنسبية. يُسلّط الكتاب الضوء على السمات الأساسية للنظرية التي تجعلها مختلفة تمامًا عن النظريات القائمة على الجسيمات النقطية، ما يجعله مناسباً لطلاب المرحلة الجامعية الأولى المتقدّمين من أجل إطلاعهم على أساسيات النظرية، ولكن يمكن كذلك لطلاب الدراسات العليا الاستفادة العميقة منه.

تتعرّض الفصول الأولى إلى نظريات النسبية الخاصة والعامة والكهرمغناطيسية في أبعاد عمومية، ثم تناقش الأوتار غير النسبوية تليها معالجة نسبوية. تتبع ذلك فصول عن التكميم للجسيمات ثم للأوتار، مع إجراء الحسابات في معيار $gauge$ المخروط الضوئي. أخلص المؤلف في كتابه حقاً لهدفه المتمثل في جعل نظرية الأوتار في متناول الطلاب الجامعيين المتقدّمين، وكان صادقاً بشأن الوعود والتحديات الجادة التي لا تزال النظرية تواجهها، فنظرية الأوتار ليست كلها ودية، والطلاب يتعلمون ذلك منذ البداية.

تتعرّض فصول القسم الثاني من الكتاب إلى مواضيع الثورة الثانية في الأوتار، عن عالم الغشائيات Branes والنظرية الأم M theory والمثنويات التي تربطها مع بنائها النظريات المتنوعة التي تتجلى في ظروف خاصة، كما تربط هذه النظريات مع بعضها البعض. يقدم زفياخ هذه الموضوعات المتقدّمة بوضوح يعالج الصعوبات التي يواجهها الطلاب عادةً عند التعامل مع غشائيات D وغشائيات D_p ومثنوية $T(duality)$ للأوتار المغلقة والمفتوحة؛ فيدركون مع

علماء، معلّمون ومرّبون

إقرارًا بأهميّة الأبحاث العلميّة التي قام ويقوم بها باحثون عرب عبر التاريخ وفي الوقت الحاضر، واعترافًا بفضل الأساتذة والمعلّمين العرب وجهودهم في مجال التربية والتعليم بهدف تنشئة جيلٍ يعتمد الثقافة نبراسًا يوجّهه نحو مجتمعٍ علميٍّ، نقدّم في هذه الزاوية نبذةً عن شخصيّة عربيّة قامت بدورٍ علميٍّ متميّز، سواءً أكان ذلك في مجال البحث العلمي أم في مجال التعليم.

الدكتور مكي الحسني الجزائري أمين مجمع اللغة العربية بدمشق



دروس العربية عن أساتذة كبار؛ كالأستاذ سعيد الأفغاني، ثم حاز إجازة العلوم الفيزيائية الرياضية من (كلية العلوم-جامعة دمشق) سنة 1954 بتقدير امتياز، وعُين معيّدًا في قسم الفيزياء في كلية العلوم سنة 1955، وأتقن خلال ذلك اللغتين الإنكليزية والفرنسية. أُوُفد بعد أدائه الخدمة الإلزامية إلى (جامعة موسكو الحكومية)، وكان أوّل سوري يوفّد إلى الاتحاد السوفييتي للقيام بدراسات عالية في الفيزياء النووية، وحصل على شهادة الدكتوراه سنة 1965 بتخصص: (التفاعلات النووية عند الطاقات المنخفضة)

ولما عاد إلى دمشق سنة 1965 عُين مدرّسًا في قسم الفيزياء في كلية العلوم بجامعة دمشق، وترقّى في سلّم الهيئة التدريسية، فأصبح أستاذًا مساعدًا سنة 1970، ثم أستاذًا سنة 1975، وظلّ يدرّس جميع المواد العلمية التي أُسندت إليه بكفاءة واقتدار إلى أن أُحيل على التقاعد سنة 1998، وتخلّل ذلك إعارته إلى (دار المعلمين العليا) بمكة المكرمة مدة سنة دراسية، تبعثها إعاره ثانية إلى (جامعة

نشأته وحياته

ولد محمد مكي الحسني الجزائري سنة 1932 في دمشق لأسرة علم وفضل، جدّها الأمير المجاهد عبد القادر الحسني الجزائري نال شهادة الدراسة الثانوية من (مدرسة جودة الهاشمي) سنة 1949، وكان تلقّى في هذه المدرسة

وكان حُصص له ركن لغوي في (مجلة جامعة دمشق) بعنوان (نحو إتقان الكتابة العلمية باللغة العربية)

ثانيًا: في الترجمة

1. الاهتزازات والترموديناميك (تأليف فاينمان) (ترجمة بالاشتراك)، وزارة التعليم العالي، دمشق، 1974.
2. الضوء والإشعاع (تأليف فاينمان) (ترجمة بالاشتراك)، وزارة التعليم العالي، دمشق، 1974.
3. الميكانيك (تأليف فاينمان) (ترجمة بالاشتراك)، وزارة التعليم العالي، دمشق، 1974.
4. النظائر المشعة في الحياة اليومية، منشورات هيئة الطاقة الذرية، دمشق، 1985.
5. معجم المصطلحات العلمية والتقنية في الطاقة الذرية (بالاشتراك)، هيئة الطاقة الذرية، دمشق، 1986.
6. نشوء العصر الذري (تأليف ماكاي)، دار طلاس للدراسات والترجمة والنشر، دمشق 1993.
7. المرشد إلى وحدات القياس (تأليف جاك ليبوا)، دار طلاس للدراسات والترجمة والنشر، دمشق 1995.
8. مستقبل العلم (إعداد أكاديمية العلوم الفرنسية)، دار طلاس للدراسات والترجمة والنشر، دمشق، 1995.
9. البحث عن اللانهاية: حل أسرار الكون (تأليف فريزر وويلستول وسيليفاك)، (ترجمة بالاشتراك)، دار طلاس للدراسات والترجمة والنشر، دمشق، 1997.

كما قام بمراجعة وتدقيق أكثر من ثمانية مٌؤَلَّفات ومعاجم.

تتقدّم أسرة مجلّة مسارات بأطيب التحيّات للدكتور الحسني وتتفنى له طول العمر.

الجزائر) سنة 1975 مدة ثلاث سنوات دراسية انتُخب الدكتور محمد مكي الحسني عضوًا عامًا في مجمع اللغة العربية بدمشق عام 2001، حيث تبوّأ منصب أمينه العام سنة 2008 وما يزال يشغل هذا المنصب حتى الآن. شارك ويشارك في أعمال عدة لجان؛ منها لجنة مصطلحات العلوم الفيزيائية التي يرأسها والمسؤولة عن إصدار معجم الفيزياء وتوسيعاته

نشر في مجلة المجمع ما يربو عن 40 مقالًا بدءًا من سنة 1990، معظمها تحت عنوان (صفحة لغوية) ذكّر فيها بأهم قواعد اللغة العربية التي يحتاج إليها الكاتب، ونبّه فيها على بعض الأخطاء الشائعة الدائرة على الألسنة والأقلام، وصدر له من مطبوعات المجمع 7 كتب.

من آثاره

أولاً: في التأليف

1. القياسات الفيزيائية وتحليل نتائجها، منشورات جامعة دمشق، 1974.
2. الكهرباء والمغناطيسية، منشورات جامعة دمشق، 1981، 1987، 1990.
3. المدخل إلى الفيزياء النووية، منشورات جامعة دمشق، 1983، 1986.
4. اللغة العربية لغير المختصين، منشورات جامعة حلب، 1985/1986.
5. نحو إتقان الكتابة العلمية باللغة العربية، منشورات مجمع اللغة العربية، 2009، 2011، 2015، 2018.
6. معجم مصطلحات الكيمياء (بالمشاركة)، منشورات مجمع اللغة العربية، 2014.
7. معجم مصطلحات الفيزياء (بالمشاركة)، منشورات مجمع اللغة العربية، 2015.

موضوعات إثرائية

معادلة بولتزمان

تعد معادلة بولتزمان Boltzmann equation من المعادلات الأساسية في الميكانيكا الإحصائية وتعد حجر الأساس في فهم الديناميكا الحرارية (الترموديناميك) thermodynamics والنظرية الحركية kinetic theory التي تُعدّ جسرًا يصل بين الفيزياء الصغيرة والفيزياء الكبيرة

تصف المعادلة حركة أعداد كبيرة من الجسيمات بالمعنى الإحصائي، فتسمح باستنتاج منهجي لعمليات النقل العيانية مثل الانتثار وتدفق الحرارة والتوصيل (الناقلية) انطلاقًا من القوانين المجهرية الصغيرة الأساسية للطبيعة. على الرغم من أنها تنطبق فقط على النظم المخففة غير الكثيفة، إلا أنها تشكل أساسًا لنظريات ذات أهمية عملية وتقانية هائلة، مثل ديناميكيات السوائل والهواء والبلازما. تشكل هذه المعادلة الأساس المتيّن لوصف النظم التي ليست في حالة توازن، وخاصة لتحليل العمليات التي تؤدي إلى التوازن

لوصف سلوك النظم العيانية مثل الغازات أو السوائل، لا يحتاج المرء إلى معرفة الخصائص التفصيلية لجميع الجسيمات الفردية التي تشكل الغاز أو السائل. لحسن الحظ، لأن هذا من شأنه أن يتضمن حلّ جملة مُكوّنة من 1023 معادلة مقترنة أو أكثر. يكفي معرفة الخصائص المتوسطة للجسيمات،

وهنا يأتي دور الاعتبارات الإحصائية

تصف المعادلة التوزيع الإحصائي للجسيمات

في الغاز باستخدام دالة التوزيع $f(r, v, t)$ function، وذلك لأن توزيع الجسيمات يتغير بمرور الوقت بسبب الاصطدامات بين الجسيمات التي تؤثر على سرعة الجسيمات وموضعها وتُقرّب النظام من التوازن الديناميكي الحراري (توزيع ماكسويل-بولتزمان)

تمثّل دالة التوزيع f احتمالية العثور على جسيم في موضع معين r ، بسرعة v في وقت t . الشكل العام لمعادلة بولتزمان:

$$\frac{\partial f}{\partial t} + \mathbf{v} \cdot \nabla_r f + \mathbf{a} \cdot \nabla_v f = \left(\frac{\partial f}{\partial t} \right)_{coll}$$

يمثل هذا الحد التطور الزمني لدالة التوزيع. يشير هذا الحد إلى أن توزيع الجسيمات سيتغير أثناء تحركها عبر الفضاء بسرعة v .

$\mathbf{a} \cdot \nabla_v f$ وهو الحد المسؤول عن التغير في سرعة الجسيمات بسبب القوى الخارجية التي تؤدي إلى تسارع الجسيمات حيث a التسارع الناتج عن القوة الخارجية المطبقة (مثل الحقول الكهربائية أو الجاذبية)

حد التصادم $\left(\frac{\partial f}{\partial t} \right)_{coll}$ وهو الحد الأكثر تعقيداً فهو يصف كيف تتغير سرعات الجسيمات عندما تصطدم ببعضها البعض.

لاحظ أن الحدّ الأيسر من المعادلة يعبر عن

العديدية.

بالنسبة للبلازما، غالبًا ما يتم إجراء تبسيطات مثل معادلة بولتزمان الخالية من التصادم (معادلة فلاسوف Vlasov)، حيث يتم إهمال حد التصادمات الذي يعد الأكثر تعقيدًا في بلازما مفاعلات الاندماج أو البلازما الفضائية بسبب درجات الحرارة العالية

$$\frac{\partial f}{\partial t} + \mathbf{v} \cdot \nabla_{\mathbf{r}} f + \frac{q}{m} (\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B}) \cdot \nabla_{\mathbf{v}} f = 0$$

عندما تكون التصادمات نادرة

تعتبر معادلة فلاسوف أساسية في دراسة ديناميكيات البلازما الخالية من التصادم، مثل تفاعلات الموجة والجسيمات wave-particle interactions ، وتذبذبات البلازما plasma oscillations.

معادلات نافيه-ستوكس

تُستخدم الديناميكا المائية (الهيدروديناميكا) لوصف تدفق الأوساط المستمرة مثل الغازات والعديد من أنواع السوائل والبلازما. وتُستخدم في النمذجة الحاسوبية لتحسين تصميم السفن والطائرات والسيارات الرياضية من حيث الاستقرار والمقاومة. وتُستخدم المعادلات أيضًا للتنبؤ بالطقس، بما في ذلك المحاكاة الحاسوبية للأعاصير والعواصف والتسونامي

المعادلات الثلاث للهيدروديناميكا هي في الأساس قوانين مصونية، ويمكنها وصف مجموعة واسعة من ظواهر النقل لأنها تحتوي على عدد لا بأس به من البارامترات. وقد تم الحصول على هذه المعادلات في الأصل من خلال دراسة السوائل، ولكن يمكن الحصول عليها أيضًا انطلاقًا من معادلة بولتزمان من خلال تحليل متوسطات المقادير المصونة

الاشتقاق الكلي أو الجسيمي لدالة التوزيع بالنسبة للزمن، وبالتالي فهي تصف التطور الزمني لدالة التوزيع.

يُن ماكسويل أنه من أجل منظومة متوازنة ومتجانسة، فإنه في غياب قوى خارجيّة، تكون دالة التوزيع معتمدةً على السرعة فقط وبشكل غوصي متمركزًا حول وسطها ومقتريًا من الصفر بعيدًا عن سطحي السرعة.

معادلة بولتزمان في البلازما:

في نظم مثل البلازما التي تعد غازات متأينة ، تكون معادلة بولتزمان أداة ضرورية لفهم سلوك جسيمات البلازما المشحونة (الإلكترونات والأيونات) ذات الشحنة q والكتلة m والتي تهيمن عليها القوى الكهرومغناطيسية طويلة المدى والتي تظهر في حد تغير السرعة - التسارع - الناتج عن القوة الكهرومغناطيسية أي قوة لورنتز (بسبب وجود الحقل الكهربائي E الذي يعمل على تغيير سرعة الجسيمات والحقل المغناطيسي B الذي يؤدي إلى انحراف الجسيمات المشحونة مما يتسبب في اتباعها

$$\frac{\partial f}{\partial t} + \mathbf{v} \cdot \nabla_{\mathbf{r}} f + \frac{q}{m} (\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B}) \cdot \nabla_{\mathbf{v}} f = \left(\frac{\partial f}{\partial t} \right)_{coll}$$

مسارات حلزونية

علما أن حد التصادمات يكون أكثر تعقيدًا في البلازما بسبب تفاعلات كولون طويلة المدى

تستخدم معادلة بولتزمان في دراسة ظواهر مثل التوصيل أو الناقلية conductivity والانتشار diffusion وانتشار الموجات wave propagation في البلازما لا يمكن التوصل إلى حلول دقيقة لمعادلة بولتزمان بسبب تعقيدها و بالتالي يتم اللجوء إقًا إلى التقريبات من أجل الحلول التحليلية أو إلى الحلول

الكرسي اللوقي -وهو أكثر مناصب الرياضيات هيبةً في العالم- وترأس الجمعية الملكية لمدة لا تقل عن 30 عامًا. وتعلّقت أهم أعماله بالهيدروديناميكا تستند معادلات نافيه-ستوكس إلى مصونيّة ثلاث كمّيّات أساسية في تفاعلات الجسيمات الأساسية: الكتلة والزخم والطاقة، حيث ترتبط بها ثلاثة حقول: كثافة الكتلة $\rho(r,t)$ ، وحقل السرعة $u(r,t)$ والكثافة الطاقية (طاقة واحدة الكتلة) $\epsilon(r,t)$ ، حيث تتطلب المعادلات معرفةً معادلتّي الحالة للوسط المدروس واحدة تربط الضغط بالكثافة ودرجة الحرارة:

$$P = P(\rho, T),$$

وثانية تربط الكثافة الطاقية بالكثافة ودرجة الحرارة:

$$\epsilon = \epsilon(\rho, T)$$

بالنسبة للنظم الغازية خفيفة التركيز، يجري تعريف هذه الحقول على أنها متوسطات على السرعات باستخدام دالة توزيع بولتزمان، كما في التعابير التالية حيث تعتمد الحقول الناجمة على r و t فقط (ترمز n إلى عدد الجسيمات في واحدة الحجم،

$$\begin{aligned}\rho(r,t) &= m \int f(r,v,t) d^3v = mn(r,t) \\ \rho(r,t) u(r,t) &= m \int v f(r,v,t) d^3v \\ \rho(r,t) \epsilon(r,t) &= \frac{1}{2} m \int |v-u|^2 f(r,v,t) d^3v\end{aligned}$$

وكتلة كلّ منها m):

يمكن للمرء بعد ذلك استخدام معادلة بولتزمان عن التطوّر الزمني لدالة التوزيع f من أجل استنتاج

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \nabla \cdot (\rho u) = 0$$

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + u \cdot \nabla \right) u = \frac{F}{m} - \frac{1}{\rho} \nabla \left(P - \frac{\eta}{3} \nabla \cdot u \right) + \frac{\eta}{\rho} \nabla^2 u$$

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + u \cdot \nabla \right) \epsilon = -\frac{P}{\rho} \nabla \cdot u + \frac{K}{\rho} \nabla^2 T$$

أثناء تصادمات جسيمين، ألا وهي: الكتلة والزخم والطاقة

إن المسألة الصعبة جدًّا التي لا تزال تواجه المجتمع الرياضي والفيزيائي في هذا المجال هي فهم ظاهرة الاضطراب الدوامي turbulence بالتفصيل انطلاقًا من المبادئ الأولية النظرية، وبنائها كحلّ لمعادلات نافيه-ستوكس. علاوةً على ذلك، هذه المعادلات ذات أهمية كبيرة أيضًا من الناحية الرياضية البحتة، إذ على الرغم من استخدامها الواسع، إلا أنه لم يُثبت بعد ما إذا كانت الحلول الملساء موجودة دائمًا في منطقةٍ بثلاثة أبعاد -أي ما إذا كانت قابلة للاشتقاق بلا حدود عند جميع نقاط المنطقة- فيما يُسمّى بمسألة الوجود والأملسية لنافيه-ستوكس. وقد اعتبر معهد كلاي للرياضيات هذه المسألة واحدةً من أكثر المسائل المفتوحة أهميةً، وعرض جائزة قدرها مليون دولار أمريكي لحلّها أو لإيجاد مثال معاكس

تيتّم كلود لويس نافيه (فرنسا، 1785-1836) صغيرًا عندما كان في الثامنة من عمره، وتُرك في رعاية عمّه المهندس المدني الذي حاول تحفيز اهتمامه بالهندسة. درس في مدرسة البوليتكنيك، ثمّ التحق بمدرسة الجسور والمعابر وغدا بعد تخرّجه باني جسور مشهورًا. لقد توصل إلى المعادلات المعروفة باسمه من خلال حجج خاطئة في عام 1822، وأضحى في عام 1831 أستاذًا في مدرسة البوليتكنيك.

أما جورج جابرييل ستوكس (1819-1903) فقد كان ابن رئيس كلية سليجو في أيرلندا، ودرس في كامبريدج ضمن مجموعة شملت نظريين مشهورين أمثال اللورد كيلفن، واللورد رايلي. شغل ستوكس

واللزوجة، ما يؤدي إلى سلوك انتشاري مُعَقَّد للمائع قد يؤدي إلى تدفق مضطرب دوامياً يمكن استخدام المعادلات لوصف تدفقات السوائل عبر الأنابيب، وفي الأنهار، وحول السفن أو أجنحة الطائرات. في حالات خاصة، من الممكن إجراء تبسيطات كبيرة للمعادلات. على سبيل المثال، يمكن بسهولة اشتقاق معادلة برنولي التي تربط بين الضغط والسرعة لتدفق السوائل الثابتة، وكذلك معادلة انتشار الموجات الصوتية، لأنها مجرد موجات كثافة طولية. كما أنه عند ضبط حقل السرعة u على الصفر، تؤول معادلة الطاقة بشكل أساسي إلى معادلة الانتثار لتدفق الحرارة

موضوعة الاختيار

د. عمران دلول

مدرس في الجامعة الافتراضية السورية SVU

تُعتبر موضوعة الاختيار واحدةً من أكثر القضايا جدليةً في الرياضيات من حيث أنّ نتائجها تتصادم مع الحدس أو الفطرة. تنص هذه الموضوعة ببساطة على أنه إذا كانت لدينا تشكيلةً من المجموعات المنفصلة وغير الخالية، فعندها يمكن "اختيار" عنصر من كل مجموعة وتشكيل "مجموعة" ذات عناصر غير مكرّرة

أليست هذه الموضوعة واضحةً بحدّ ذاتها ولاستحق المناقشة؟

في الحقيقة، تبدو هذه الموضوعة للوهلة الأولى كذلك، لكن إن أمعنا النظر ستظهر الإشكالية. إننا نحن البشر كائنات محدودة نعيش في عالمٍ محدود، لذا من الطبيعي أن نتخيل أنّ هذه الموضوعة تعبر عن تشكيلة منتهية من المجموعات غير الخالية والمنفصلة. ففي هذه الحالة ستغدو الموضوعة

معادلات نافيه-ستوكس

إنها مجموعة عامة جدًا من المعادلات، ومن حيث المبدأ تصف أيضًا الديناميكا الهوائية، على الرغم من أن البارامترات ستكون مختلفة جدًا. في هذه المعادلات، تمّ إجراء عدد من التقريبات من خلال إدخال العديد من البارامترات الظواهرية المميّزة للسائل، مثل مؤثر الضغط P ، ومعامل اللزوجة η ، ومعامل التوصيل الحراري K (تمّ إسقاط حدّ يعتمد على اللزوجة في المعادلة الثالثة من أجل التبسيط) لاحظ أن المعادلة الأولى هي في الواقع مجرد معادلة الاستمرارية للسائل. أمّا المعادلة الثانية فتؤول إلى معادلة أويلر (أو بشكلٍ مكافئ إلى قانون نيوتن) إذا تمّ ضبط اللزوجة على الصفر، إذ ضمن الصورة الأويلرية لميكانيك الموائع يعطي الجانب اليسار من المعادلة والممّثل للاشتقاق الجسيمي التسارع، بينما يعبر عن القوة المؤثرة الجانب الأيمن

ما يتعلمه المرء من مقارنة معادلة بولتزمان لمثل هذه المنظومة الظواهرية من المعادلات العيانية هو أن البارامترات الظواهرية نفسها يمكن فهمها على أنها متوسطات معينة على درجاتٍ مجهرية من الحرية، وبالتالي يمكن حساب التصحيحات عليها من حيث المبدأ بطريقة منهجية

نرى أن مثل هذه المعادلات تأخذ شكلًا معقدًا إلى حدّ ما، ومع ذلك فهي ليست سوى تعبيرٍ عن عدد من قوانين المصونيّة البسيطة المُطبّقة على منظومةٍ متعدّدة الجسيمات، حيث تُمّثل الجوانب اليسرى فقط النقل بسبب الحمل الحراري الحرّ للتدفق المتضخّن إجراء عملية اشتقاق جسيمي، بينما تحتوي الجوانب اليمنى على تأثيرات الإجهاد



استعارة راسل حول أهمية موضوع الاختيار، ففي حال غياب القانون نكون أمام ورطة

تشكيلة من مجموعات منفصلة غير خالية" من دون الحاجة لقانون للاختيار وهذا الوجود مضمون من دون عملية إنشائية سواءً بالاستقراء أو بعلاقاتٍ تراجعية أو غير ذلك، الأمر الذي أثار حفيظة عدد كبير من الرياضيين الذين تمسكوا بفكرة الإنشاء

لقد كان أول تطبيق لهذه الموضوعات من قبل الرياضي الإيطالي فيتالي Vitali بالشكل التالي لنعرّف على المجال

$$[0,1] \subset \mathbb{R}$$

علاقةً بالشكل التالي:

$$x \sim y \Leftrightarrow x - y \in \mathbb{Q}.$$

فعندها نجد أنّ هذه العلاقة هي علاقة تكافؤ. وبذلك تمثل صفوف تكافؤ هذه العلاقة "تجزئة" للمجال الواحد. إذاً تشكيلة صفوف التكافؤ هذه تلبي غرضنا من حيث أنّها تشكيلة من المجموعات المنفصلة غير الخالية، حيث يأتي دور موضوع الاختيار لتضمن وجود "مجموعة" عناصرها مختارة من كل صف تكافؤ وذلك على الرغم من أنّ هذه التشكيلة "غير قابلة للعد". ما يميّز هذه المجموعة هو الآتي - غير قابلة للعد.

- غير قابلة للقياس وفق مفهوم لوبيغ. الأمر الذي يجعلها تتغير بالطول عند إجراء دوران أو انسحاب لها وهذا ما يتعارض من الحس العام من حيث أننا معتادون على فكرة أنّ المجموعة يبقى

مقبولة ولا تحتاج للذكر. لكن إن تأملنا حالة أنّ التشكيلة مؤلفة من عدد "غير منته" من المجموعات المنفصلة فستكون المسألة أكثر تعقيداً. ولتوضيح الأمر لابدّ من ذكر استعارة الفيلسوف وعالم الرياضيات العريق برتراند رسل والتي نوجزها كما يلي

لنتخيل لو أنّ لدينا تشكيلةً لانهائيةً من الجوارب وطُلب انتقاء جورب واحد من كل زوج، فعندها ستكون المسألة بسيطة حيث سنختار الجورب " اليساري" من كل زوج وبذلك يتم المطلوب. لكنّ المشكلة تكمن في حالة أنّ تشكيلة الجوارب هذه متجانسة، فعندها "سيصعب" الاختيار ونكون أمام مشكلة. يعود السبب في ذلك لغياب "القانون" الذي بموجبه يتم الاختيار، ففي حالتنا كان القانون هو الجورب "اليساري". أمّا في الحالة الثانية، وفي ظل غياب هذا القانون أصبح الأمر مربكاً

لتلافي هذا الأمر، تمّ وضع موضوع الاختيار التي تضمن "اختيار" عنصر من كل مجموعة من دون وجود "قانون" للاختيار وبغض النظر عن عدد عناصر التشكيلة (فقد تكون غير قابلة للعد!) والحصول على مجموعة من دون إنشاء مسبق كما في حالة الاستقراء والعلاقات التراجعية

إذاً نفهم من هذه المناقشة أنّ موضوع الاختيار تضمن وجود مجموعة ذات عناصر متمايزة من "آية

مفهوم لوبيغ. إضافةً للعديد من الأمور الهامة في نظرية المجموعات والهندسة، حيث استخدم كوديل هذا المبدأ لرد الرياضيات بأكملها لنظام المجموعات حيث رتبته لطبقات بناءً على هذا المبدأ. يُدعى حالياً هذا التسلسل بتسلسل فون-نيومان للمجموعات The von Neumann hierarchy of sets

وأيضاً هناك عبارة مكافئة وهي تمهيدية زورن Zorn's Lemma واسعة الاستخدام ولاسيما في برهان أن لكل فضاء شعاعي "قاعدة"

نخلص من هذه المناقشة لتبيان أن موضوع الاختيار "متأصلة" في الرياضيات. بل إنها جوهر وليست "عَرَضٌ" لما لها من الأهمية الكبرى في إثبات العديد من القضايا الرياضية. لطالما كانت الرياضيات عديمة الجدوى من دون اللانهاية فيها، فإنها ستكون كذلك في غياب هذه الموضوعية

مراجع للاستزادة:

1-Ivan Khatchatourian, The Axiom of Choice, available at:

<https://www.math.utoronto.ca/ivan/mat327/docs/notes/11-choice.pdf>

2-Avery Robinso, THE BANACH-TARSKI PARADOX available at:

<https://math.uchicago.edu/~may/REU2014/REUPapers/Robinson.pdf>.

3- SYLVIA DURIAN, SOME TRANSFINITE INDUCTION DEDUCTIONS, available at:

<http://math.uchicago.edu/~may/REU2018/REUPapers/Durian.pdf>

4- BURAK KAYA, SET THEORY, Lecture notes, available at:

<https://users.metu.edu.tr/burakk/lecturenotes/320lecturenotes.pdf>.

5- Vitali Set,

https://en.wikipedia.org/wiki/Vitali_set

طولها على حاله عند إجراء أو انسحاب أو دوران لها ولاحقاً استخدمها باناخ وتارسكي في برهان حقيقة مثيرة للدهشة وهي ماندعوها اليوم بمفارقة باناخ - تارسكي والتي تنص على أنه إذا كانت لدينا كرة صلبة وقمنا بتفكيكها لخمسة أجزاء ثم قمنا بتدوير هذه الأجزاء وإعادة تجميعها، فسنحصل على كرتين كل منهما تشابه الأصل بدلاً من واحدة. يكمن الأمر في أن القطع الخمسة هذه عبارة عن مجموعات غير قابلة للقياس تم إنشاؤها بناءً على موضوع الاختيار. ولذلك عند تحريك هذه القطع سيتغير حجمها أو طولها وذلك لأن خاصية اللاتغير أو الصمود Invariance في القياس تنحصر فقط في مجموعات لوبيغ

أوجه موضوع الاختيار

هناك عبارات مكافئة لهذه الموضوعية ونذكر منها مبدأ الترتيب الحسن Well-Order Principle ذلك المبدأ الذي استخدمه جورج كانتور لتعريف الأعداد الترتيبية والأساسية Ordinals and Cardinals وذلك "لعد" عناصر أية مجموعة من خلال تذييل عناصرها بأدلة مأخوذة من عددٍ ترتيبيٍّ ما، حيث نعني بالتذييل هنا إنشاء تقابل واحد لواحد ما بين المجموعة وعناصر عددٍ ترتيبيٍّ ما. فقد عرّف كانتور العدد الترتيبي بأنه مجموعة مرتبة جيداً بعلاقة الانتماء بحيث أن عنصر فيها عبارة عن مجموعة جزئية فيها. ولعلّ من بين التطبيقات هو إنشاء مبدأ الاستقراء العابر للمنتهي Transfinite Induction ذلك المبدأ الواسع الاستخدام في الهندسة الذي يتيح لنا "عد" مستقيمات المستوى وتطبيق هذا المبدأ لإنشاء مجموعة مؤلفة بالضبط من عنصرين من كل مستقيم Two-point Set. المدهش أن هذه المجموعة غير قابلة للقياس وفق

نوبل في الفيزياء



“تُعد جائزة نوبل رمزاً عالمياً للتميّز الإنساني، شاهدةً على إبداع الإنسان ومثابرته في السعي وراء المعرفة. أُسست الجائزة وفقاً لوصية ألفريد نوبل عام 1895 لتكريم الإنجازات البارزة في مجالات الفيزياء، الكيمياء، الطب، الأدب، السلام، والعلوم الاقتصادية. وفي مجال الفيزياء تحديداً، تبرز الجائزة الاكتشافات التي وسّعت مداركنا عن الكون، بدءاً من أدق الجسيمات إلى الفضاء الشاسع. يتم اختيار الفائزين بعناية فائقة كل عام لضمان أن عملهم يمثل تقدماً كبيراً، مما يلهم الأجيال القادمة لمزيد من الابتكار والاستكشاف. تهدف هذه السلسلة من المقالات الى تسليط الضوء على الإنجازات الاستثنائية للفائزين بالجائزة في الفيزياء، ومساهماتهم التي أثرت في العلم الحديث وفهمنا للعالم.”

هانز ألففين Haans Alfven رائد فيزياء البلازما

ولد هانز ألففين في 30 مايو 1908 في العاصمة السويدية ستوكهولم. أبدى هانز اهتماماً مبكراً بالعلوم، وكان شغوفاً بشكل خاص بالرياضيات والفيزياء. حصل على درجة الدكتوراة في الفيزياء النظرية من جامعة أوبسالا عام 1934. خلال هذه الفترة، كانت الفيزياء النظرية في مرحلة تطور هائلة، بفضل إسهامات علماء مثل ألبرت أينشتاين ونيلز بور. إلا أن هانز اختار التركيز على المجالات التي لم تكن قد نالت نفس القدر من الاهتمام مثل فيزياء البلازما.



في منتصف القرن العشرين، كان فهم البلازما، التي تشكل حوالي 99% من الكون المرئي، لا يزال في

نشر هانز ألففين أكثر من 200 ورقة بحثية خلال مسيرته الأكاديمية. كما ألّف عددًا من الكتب العلمية. من أبرز هذه الكتب

1. "Cosmical Electrodynamics" (الديناميكا الكهربائية الكونية): يعد هذا الكتاب أحد أعظم إسهاماته، حيث قدم فيه المبادئ الأساسية لتفاعل البلازما مع الحقول المغناطيسية

2. "Worlds-Antiworlds: Antimatter in Cosmology" (عوالم-عوالم مضادة: المادة المضادة في علم الكون): تناول في هذا الكتاب نظرياته حول المادة والمادة المضادة في الفضاء

3. "Atom, Man, and the Universe" (الذرة والإنسان والكون): يعرض هذا الكتاب أفكاره حول تأثير الفيزياء على الحياة والكون.

4. "Evolution of the Solar System" (تطور النظام الشمسي): شارك في تأليفه مع غوستاف أرهينبوس، ويتناول الكتاب النظريات المتعلقة بتطور النظام الشمسي من منظور فيزيائي

5. "Living on the Third Planet" (الحياة على الكوكب الثالث): يتناول هذا الكتاب البيئة والأرض من منظور علمي بيئي، وهو من الكتب التي كتبها مع زوجته كيرستين ألففين

6. "Cosmic Plasma" (البلازما الكونية): يعتبر هذا الكتاب من الكتب المتخصصة في دراسة البلازما الكونية وتأثيراتها على الظواهر الفضائية.

إلى جانب أوراقه البحثية وكتبه، ألقى هانز العديد من المحاضرات وشارك في العديد من المؤتمرات العلمية الدولية. كان له تأثير كبير في تطوير المناهج الدراسية المتعلقة بفيزياء البلازما وعلوم الفضاء في الجامعات حول العالم

بداياته. قاد هانز الثورة العلمية في هذا المجال من خلال تقديمه نظريات جديدة حول كيفية تفاعل البلازما مع الحقول المغناطيسية. كانت إحدى أعظم إسهاماته هي تطوير نظرية المغناطوهيدروديناميكا (Magnetohydrodynamics) والتي تدمج بين ديناميكات السوائل والكهربية المغناطيسية لوصف سلوك البلازما. تعتمد المغناطوهيدروديناميكا على فكرة أن البلازما تعمل كسائل مغناطيسي يتفاعل مع الحقول المغناطيسية والكهربائية. يمكن لهذه النظرية أن تفسر الظواهر الطبيعية مثل التوهجات الشمسية والرياح الشمسية والشفق القطبي. وتستخدم أيضًا في تصميم المفاعلات النووية التي تعتمد على الاحتواء المغناطيسي، وهو الأساس لفهم الطاقة النووية الاندماجية

في عام 1970، حصل هانز ألففين على جائزة نوبل في الفيزياء تكريمًا لإسهاماته الرائدة في فيزياء البلازما. في البداية، لم تحظ نظرياته بقبول كبير من المجتمع العلمي. كان هناك تردد بين الفيزيائيين التقليديين في قبول تطبيقات نظرية السوائل على البلازما، لكن بمرور الوقت، ومع تزايد الأدلة التجريبية على صحة أفكاره، أصبح هانز أحد أعظم علماء الفيزياء في عصره

إلى جانب عمله في فيزياء البلازما، لعب هانز دورًا بارزًا في تطوير علم الفضاء الحديث. قدم هانز نظريات حول كيفية تأثير المجالات المغناطيسية على جسيمات مشحونة في الفضاء، وقد ساعدت هذه الأفكار في تفسير ظواهر مثل الحزام الإشعاعي للأرض (حزام فان ألين) والرياح الشمسية. أثرت أعماله على الرحلات الفضائية والبحوث المتعلقة بطبيعة الفضاء بين الكواكب والمجرات.

مسألة للطلاب

نهدف في هذه الزاوية إلى تدريب طلابنا على حلّ بعض المسائل التي تتطلب بعض التفكير. نختار عادةً مثل هذه المسائل من الأسئلة التي تُلقى في المسابقات (ومنها مسابقات الأولمبيادات الدولية). في كلّ عدد، سوف نعرض حلًّا لمسألة عُرضت في العدد السابق ونقدّم مسألة جديدة

مسألة غير محلولة (فيزياء، سنة ثانية)

مسألة العدد الماضي (فيزياء، بعد إتمام مُقرّر أولي في علم الكون)

تُطلق رصاصة ضمن كون روبرتسون-ووكر المتمدّد،

$$ds^2 = -dt^2 + R^2(t) \left[\frac{dr^2}{1-kr^2} + r^2 (d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2) \right]$$

سرعتها V_1 (بالنسبة لراصد كوني ثابت في الإحداثيات المتحركة ضمن تمدد الكون comoving). بعد برهة تمدد خلالها الكون بمقدار عاملٍ مقاييس $(1+z)^{-1}$ (scale factor)، غدت سرعة الطلقة بالنسبة للراصد الكوني الموضعي في موضع الرصاصة الجديد مساويةً لـ V_2 . نعتبر $c=1$. برهن العلاقة

$$\frac{\gamma_2 V_2}{\gamma_1 V_1} = \frac{1}{1+z} : \gamma(V) = (1-V^2)^{-\frac{1}{2}}$$

واستنتج عبارة الانزياح نحو الأحمر الموافقة للفوتونات

الحل

بتطبيق قانون هابل ($\delta V = Hdr$) وتركيب السرعات الموازية لمحور واحد في النسبية الخاصة

$$(u \circ v = \frac{u+v}{1+uv})$$

تغدو السرعة الصرفة للرصاصة التي تمرّ بسرعة V في مرجع صرفٍ موضعي موافقٍ لراصد كوني مساويةً في مرجع صرفٍ موضعي موافقٍ لراصد كوني آخر

يوجد غاز إلكتروني ذو كثافة منخفضة ضمن منطقة يخيم فيها حقل مغناطيسي في الاتجاه z شدته تحقق

$$B \gg \frac{mk_B T}{\hbar e}$$

حيث T درجة الحرارة؛ m و e كتلة وشحنة الإلكترون على الترتيب. تحصر الجدران التي تُعدّ حواجز كمونية عالية الغاز ضمن المنطقة

$$0 < z < L,$$

ونرمز بـ p_0 لضغط الإلكترونات الأولي على هذه الجدران.

تُرد موجة صدمٍ بشكلٍ حاجزٍ كموني ارتفاعه $U_0=100$ $k_B T$ وتنتشر بسرعة u ضمن هذه المنطقة، ما يعني أنه بينما تكون الطاقة الكامنة للإلكترونات معدومةً من أجل $z > ut$ ، فإن هذه الطاقة تغدو U_0 من أجل $z < ut$.

أوجد الضغط المُطبّق على الجدران عندما تقطع الموجة المسافة L بين الجدران. افترض أن

$$u \ll \sqrt{\frac{k_B T}{m}}$$

وأهمل الكمون الكهرساكن للتأثير بين الإلكترونات، كما افترض الغاز غير منحلّ وبالتالي يمكن استخدام توزيع ماكسويل.

بعد اجتيازها مسافة صرفة dr ل

$$V - (1 - V^2) V dR/R$$

مع إهمال الحدود من الرتبة الثانية وأعلى للمقدار dr لأنه لدينا:

$$\delta V = Hdr = HVdt = \frac{\dot{R}}{R} V dt = V \frac{dR}{R}$$

$$V' = \frac{V - \delta V}{1 - V\delta V} = V - (1 - V^2)\delta V + O(\delta V)^2$$

$$= V - (1 - V^2) V \frac{dR}{R} + O(\delta V)^2$$

$$\text{نستنتج } \frac{\gamma_2 V_2}{\gamma_1 V_1} = \frac{1}{1+z} : \gamma(V) = (1 - V^2)^{-\frac{1}{2}}$$

$$\frac{dV}{dR} = -(1 - V^2) \frac{V}{R} \Rightarrow \frac{dV}{V(V^2 - 1)} = \frac{dR}{R} = dV \left(\frac{-1}{V} + \frac{1/2}{V+1} + \frac{1/2}{V-1} \right)$$

$$\Rightarrow \ln R = -\ln V + \frac{1}{2} (\ln(1+V) + \ln(1-V)) + C = \ln \frac{\sqrt{1-V^2}}{V} + C$$

$$\Rightarrow \gamma V = \frac{V}{\sqrt{1-V^2}} = \frac{c}{R} = c(1+z) \Rightarrow \frac{\gamma_2 V_2}{\gamma_1 V_1} = \frac{1+z_2}{1+z_1} \stackrel{z_1=z}{\stackrel{z_2=0 (R_2=1)}}{=} \frac{1}{1+z}$$

إذن من أجل جسيم بكتلة غير معدومة فإن الاندفاع النسبوي ينزاح نحو الأحمر بمقدار $(1+z)$ مع تمدد الكون.

من أجل الفوتونات:

$$V \rightarrow 1 \Rightarrow E = P = h\nu$$

$$P = m\gamma V \Rightarrow \frac{\gamma_2 V_2}{\gamma_1 V_1} = \frac{P_2}{P_1} \stackrel{\text{photon}}{=} \frac{h\nu_2}{h\nu_1} = \frac{\nu_2}{\nu_1} = \frac{1}{1+z}$$



إعلان مؤتمر دولي في فيزياء الطاقات العالية أنطاليا-تركيا

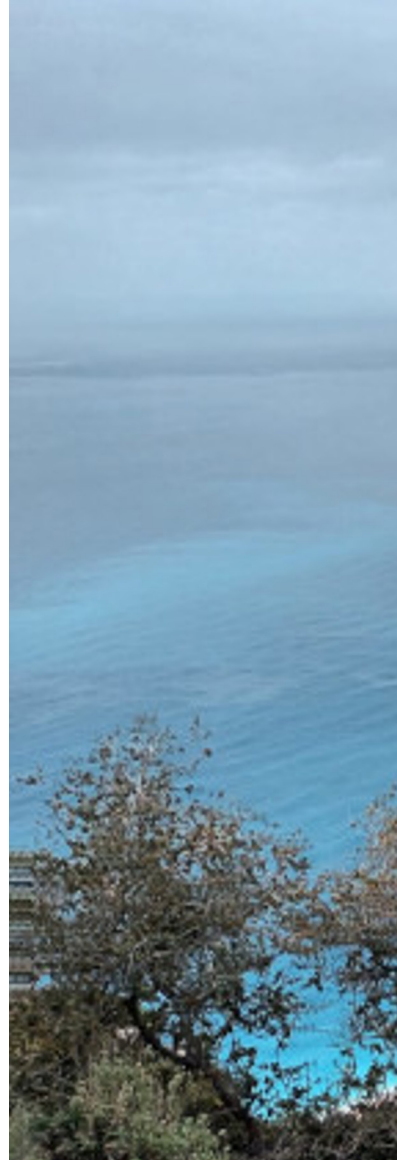
يمثل المؤتمر الدولي لفيزياء الطاقة العالية (ISHEP) تجمعًا مهمًا للعلماء والباحثين والخبراء في مجال فيزياء الطاقة العالية. وباعتباره المؤتمر الافتتاحي في سلسلة من المؤتمرات المخطط لها في أنطاليا، تركيا، يهدف الـ ISHEP إلى توفير منصة شاملة لمناقشة ونشر أحدث التطورات في كل من الجوانب التجريبية والنظرية لهذا المجال

سوف يتضمن المؤتمر عروضًا ومحاضرات رئيسية ومناقشات جماعية وجلسات ملصقات تغطي مجموعة واسعة من الموضوعات في مجال فيزياء الطاقة العالية، ويشمل ذلك على سبيل المثال لا الحصر المناقشات حول المكونات الأساسية للمادة وتفاعلاتها واستكشاف الجسيمات والقوى الجديدة التي تتجاوز النموذج القياسي في فيزياء الجسيمات. بالإضافة إلى ذلك، سيكون علم الكونيات نقطة محورية، مع استكشاف أصول الكون وتطوره وبنيته واسعة النطاق، بما في ذلك موضوعات مثل المادة المظلمة والطاقة المظلمة والتضخم وإشعاع الخلفية الكونية الميكروية والنتائج التجريبية من مصادم الهدرونات الكبير (LHC). علاوة على ذلك، سيتم التركيز على الأبحاث في فيزياء الكون في لحظاته الأولى، بما في ذلك ديناميكيات الانفجار العظيم، والتخليق النووي البدئي، وتوليد الهياكل الكونية، والاختراقات الأخيرة في اكتشاف الموجات الثقالية

يوفر ISHEP فرصة فريدة للباحثين لمشاركة نتائجهم وتبادل الأفكار وتعزيز التعاون مع الزملاء من جميع أنحاء العالم. سيعمل المؤتمر أيضًا كمنصة لطلاب الدراسات العليا والباحثين في بداية حياتهم المهنية من أجل تقديم أعمالهم والتواصل مع المتقدمين في هذا المجال

موعد المؤتمر: 18-21 أكتوبر/تشرين الأول 2024

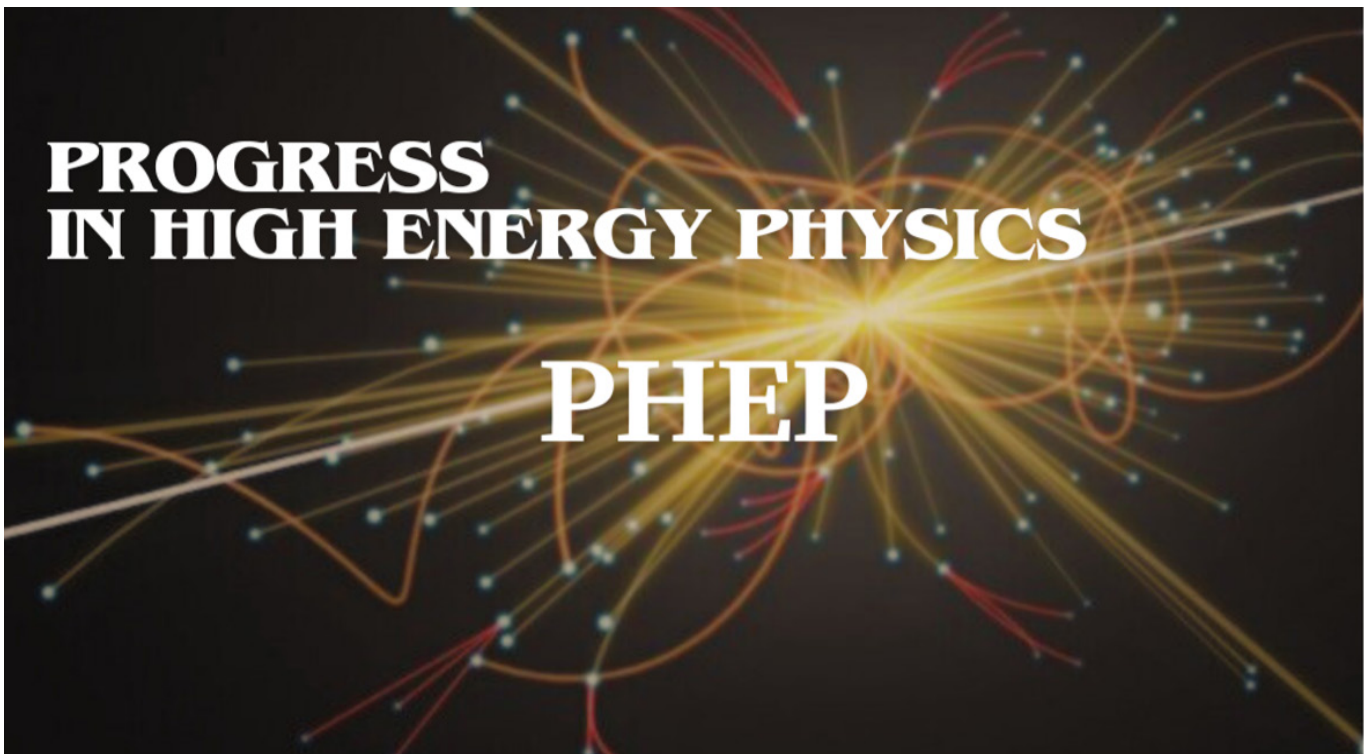
انتهز الفرصة وسارع [التسجيل](#)



إعلان عن إطلاق مجلّة

“التقدم في فيزياء الطاقات العالية”

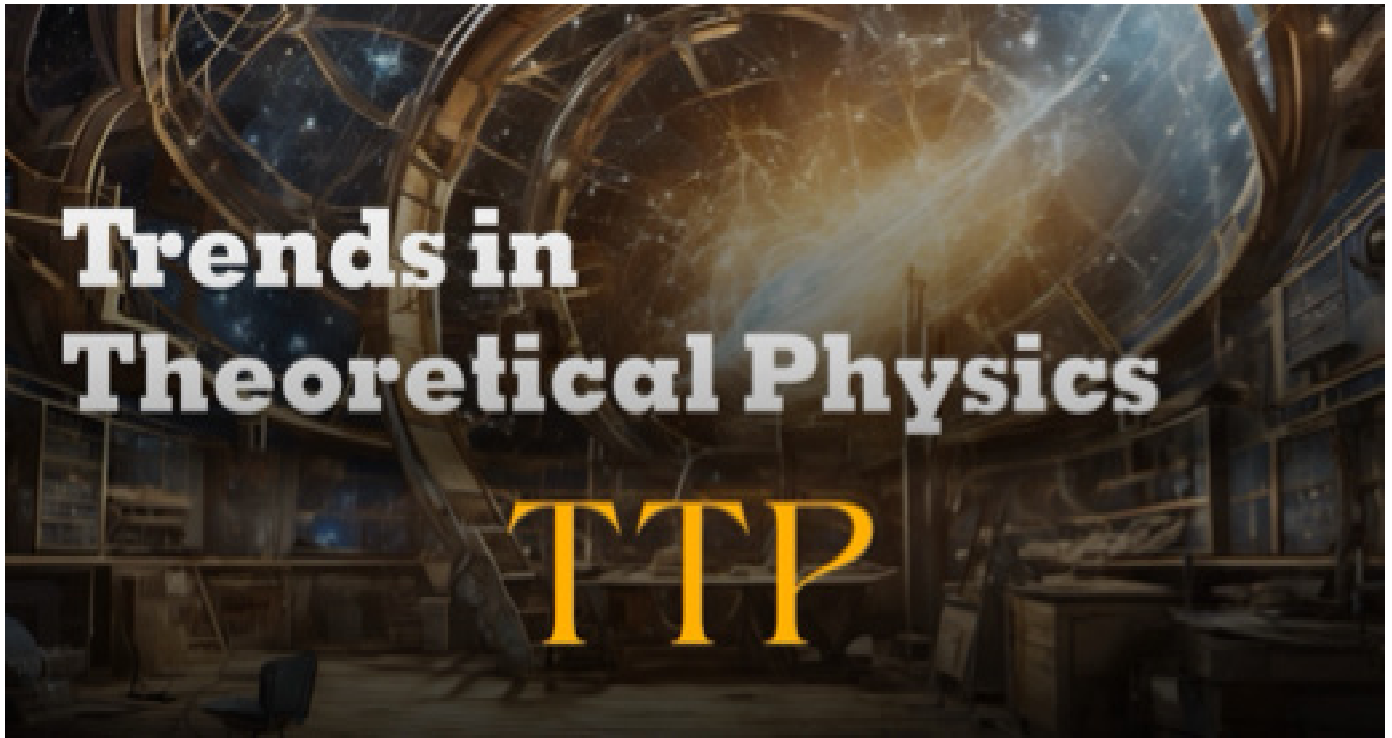
تصدر عن دور نشر أندروميذا، المملكة المتحدة، ويرأس تحريرها الدكتور شعبان خليل رئيس الجمعية العربية للفيزياء



“التقدم في فيزياء الطاقة العالية” (PHEP) هي مجلة مُحكّمة مفتوحة المصدر تركز على الجوانب النظرية والظواهرية والتجريبية لفيزياء الجسيمات، فضلاً عن الجاذبية وعلم الكونيات والكون المبكر. تهدف مجلة التقدم في فيزياء الطاقة العالية إلى تزويد مجتمع فيزياء الطاقة العالية بمنصةٍ لنشر أوراقٍ ورسائل ومراجعاتٍ شاملةٍ للنتائج المهمة في هذا المجال، فتهدف إلى تسهيل نشر الأبحاث والرؤى الرئيسية، والمساهمة في تقدم المعرفة وتعزيز الحوار بين الباحثين

“اتجاهات الفيزياء النظرية”

تصدر عن دور نشر أندوميدا، المملكة المتحدة، ويرأس تحريرها الدكتور نضال شمعون عضو مجلس إدارة الجمعية العربية للفيزياء



مجلة “اتجاهات الفيزياء النظرية” (TTP) مجلة أكاديمية شاملة مُحكَّمة دوليًا ومفتوحة المصدر، ملتزمة بنشر الأبحاث والتطورات الرائدة في الفيزياء النظرية، مُقدَّمة منصةً محورية للعلماء والباحثين من أجل المشاركة في تبادل الأفكار والتعمق في الاتجاهات المتطورة والمتنوعة داخل الفيزياء النظرية. تغطي مجلة TTP مجموعة واسعة من المواضيع ضمن الفيزياء النظرية، بما في ذلك على سبيل المثال لا الحصر: الفيزياء الفلكية، فيزياء المادة الكثيفة، النسبية العامة وعلم الكونيات، فيزياء الطاقة العالية، الفيزياء الرياضية، الفيزياء النووية والبلازما، المعلومات الكمومية والحوسبة الكمومية، الفيزياء الذرية والجزيئية والكيمياء الكمومية، الفيزياء الإحصائية والفيزياء الحيوية النظرية. ترحب المجلة بالمساهمات التي تغطي الأبحاث النظرية والمحاكاة الحاسوبية والدراسات متعددة التخصصات التي تساهم في تعزيز فهمنا للمبادئ الفيزيائية الأساسية وتطبيقاتها عبر مجالات مختلفة.

هذه المجلة

- صادرة عن الجمعية العربية للفيزياء ArPS
- تهدف إلى تبسيط العلوم الفيزيائية والرياضية وجعل المعارف العميقة في
هذه العلوم متاحةً أمام القارئ العربي المثقف

يحتوي العدد الثالث:

- مقابلةً مع الأستاذ الدكتور محمد حاج علي حسن المدير التنفيذي المؤسس ثم رئيس الأكاديمية العالمية من أجل تقدّم العلوم في البلدان النامية TWAS
- مقالاً أساسياً يغطّي موضوع فيزياء البلازما وخصائصها وتطبيقاتها العملية
- أربعة مقالات عن الظواهر اللاخطية في بلازما الفضاء، وعن تخليق الانفجار الكبير النووي واستخدامه في اختبار نظريات في الثقالة المعدّلة، وعن فيزياء الزجاج، وعن التقنية النانوية.
- تغطيةً لأخبار علميّة متنوّعة تمتدّ من أسرع مجهر لرؤية حركة الإلكترونات، إلى تجربة NA62 وما قد تعنيه من فيزياء خارج نطاق النموذج القياسي للجسيمات، مروراً بظواهر فلكيّة عديدة وغيره
- مواضيع إثرائيّة عديدة، منها معادلات بولتزمان ومعادلات نافيه-ستوك المهمّة في فيزياء البلازما، مع استعراض كتب مرجعيّة وعرض مسأليّ ذات فوائد تعليميّة، بالإضافة إلى إعلانات عن مؤتمر لفيزياء الطاقات العالية وعن انطلاق مجلّتين علميّتين ذواتي صلة بالجمعية العربية للفيزياء
- نبذة عن الأستاذ الدكتور مكي الحسني كشخصية علمية عربية، وعن العالم هانيس ألفون كحائز على جائزة نوبل عن أعماله في فيزياء البلازما.