

تأليف جون بيار بوتي

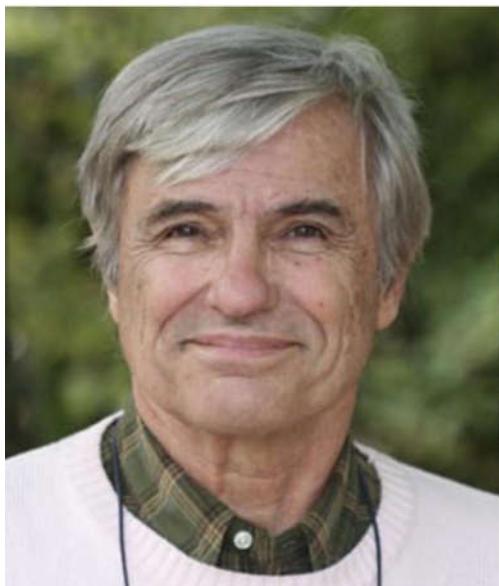
ترجمة: نسيمة زوبيري

الرّجل الّذِي يرسم أسرع من ظلّه



حدود بلا معرفة

فرنسـيان عالـمان ويـدـيرـها 2005 عام تأسـست رـبـحـيـة غـير جـمـعـيـة من رـسـمـهـ تمـ الـذـيـ النـطـاقـ باـتـخـادـ الـعـلـمـيـةـ المـعـرـفـةـ نـشـرـ : الـهـدـفـ تمـ 2020 عام فـيـ مـجـاـنـاـ لـلـتـنـزـيـلـ قـابـلـةـ PDFـ مـلـفـاتـ خـلـالـ عمـلـيـةـ 500000ـ منـ أـكـثـرـ معـ لـغـةـ 40ـ فـيـ تـرـجـمـةـ 565ـ تـحـقـيقـ تـنـزـيـلـ.



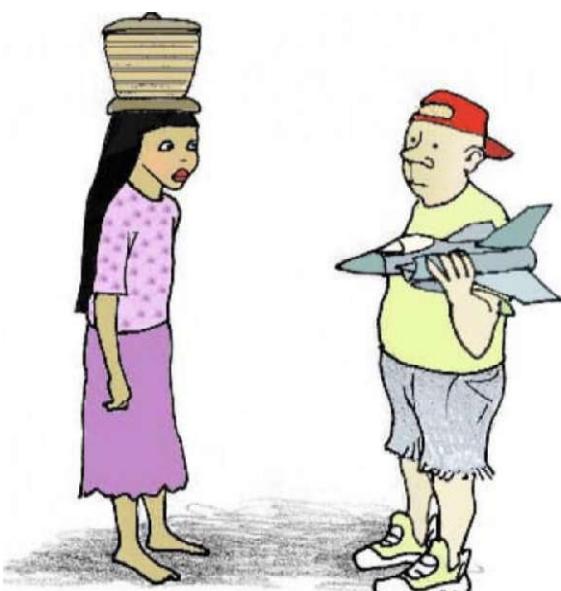
Jean-Pierre Petit



Gilles d'Agostini

بـالـمـالـ التـبرـعـ تـمـ بـتـامـاـ طـوـعـيـةـ الـجـمـعـيـةـ
لـلـمـتـرـجـمـيـنـ بـالـكـامـلـ.

زـرـ اـسـتـخـدـمـ ،ـ تـبـرـعـ لـتـقـديـمـ
الـرـئـيـسـيـةـ الـصـفـحـةـ فـيـ PayPalـ



<http://www.savoir-sans-frontieres.com>





بعد اكتشاف امكانية تجمّع المجرات في
شكل عناقيد مثل العذراء أو كوما
التي تشبه ألف مجرة أعتقد أن الكون
قد يتّخذ بنية تراتبية

الأمر المرح في العلوم هو ظهور كلمات تتضخم ثم تنفجر
كالفقاعات، مر علينا وقت لم يكن لعلماء الفيزياء الفضائية
سوى كلمة العنقود العملاق و فجأة تبخّرت الكلمة

قاماً

ربما لأنّهم لم يعثروا عليهم قط

وأخذنا في البحث عن
عناقيد عملاقة

و ما وجدنا؟

بينما وجد رواد الفضاء مكاناً تتجمّع فيه المجرات في شكل صفيحة
و سمّوه السّور العظيم

ما يعني احتوا الصفيحة على الكثير من المجرات
التي يحيط بها الفراغ

مع مرور الزّمن ازدادت الملاحظات دقّة و نعلم اليوم
أنَّ المجرّات و المادة توجد حول فقاعات فارغة قطرها
يساوي مئة مليون سنة ضوئية

بالتألّي حلّ مشكلكم،
يحصل التمدد داخل
الفقاعات

اه، بالتألّي عناقيد المجرّات، تكتّلات المادة
هاته قد تكون في نقاط التّواصل لثلاث
طبقات من هذه الفقاعات، و لكن كيف
ت تكون هاته البنية؟

للأسف يا عزيزي ليس لدينا أدنى فكرة



أعتقد بوجود شكل ما لذلك ففي أيامنا
هاته نعمل أشياء جيدة بالحاسوب

البعض يعمل محاكاة
بالمادة السوداء الباردة و
لكنّها غير مقنعة

لا أرى شيئاً

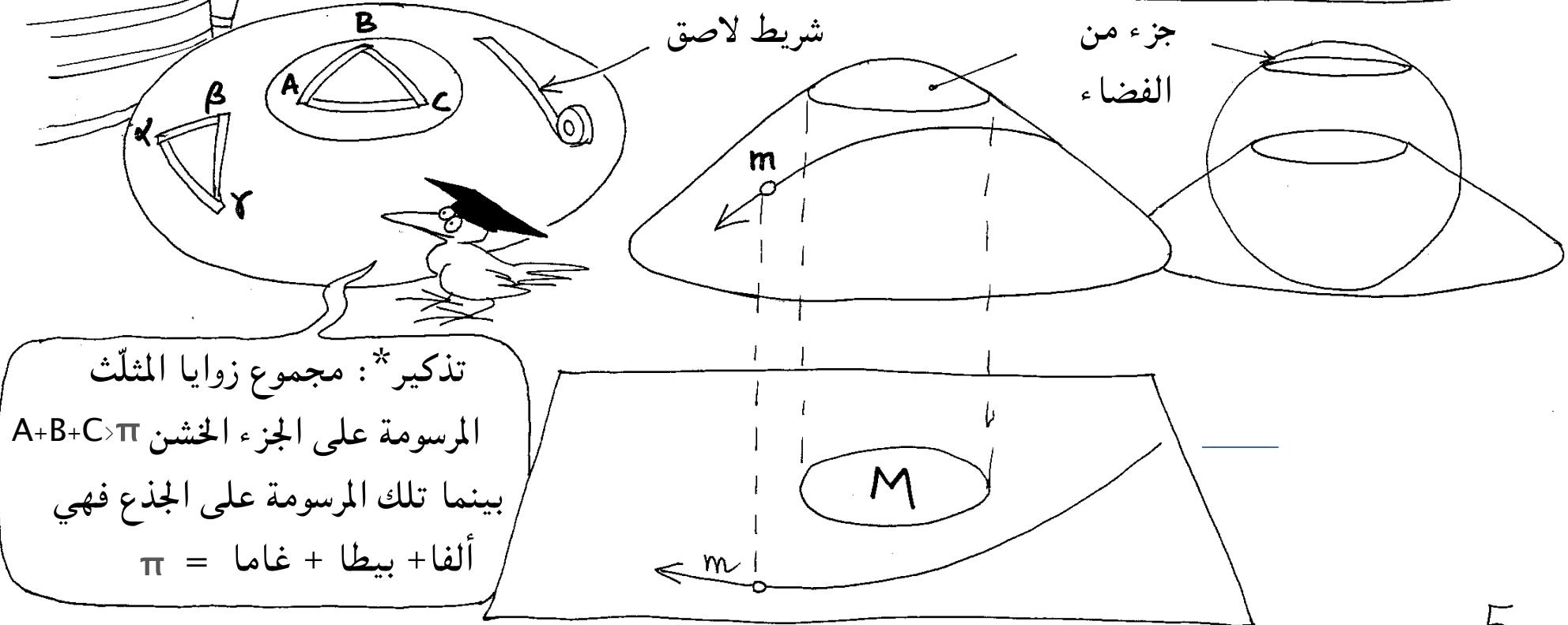
أكيد، إنها مادة سوداء

سيد البرت، أخبرنا عن رأيك فمنذ
عشرين سنة لم نسمعك على هذه
الصفحات

ما زلت على فكري الأولى: تعويض القوة بالهندسة



خذ شيئاً بكتلة M . نجمة، كوكب، أي شيء. وبالتالي الكتلة m تحول في المحيط، يتأثر مسارها بالقوة الجاذبة التي تطبقها الكتلة M عليها. يمكننا التعويض على بعدين بخروط خشن و بشرط لاصق نثبت على المساحة جيوديسية ان عكسناها على المخطّط تعطي نفس المسار و بذلك فان الكتلة جزء من الفضاء (صفحة كروية) تملك بعضـا من التقوس

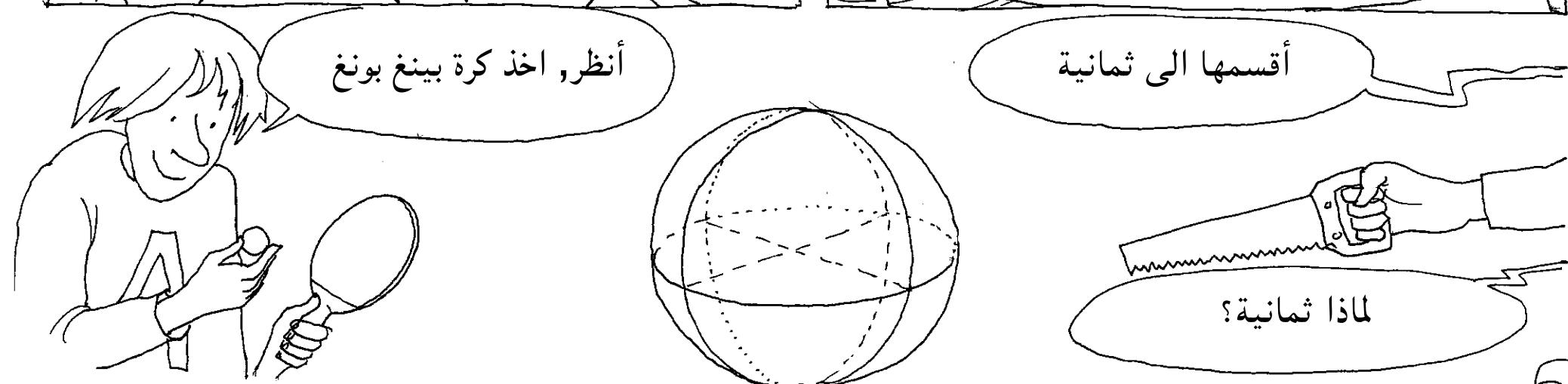


5

* انظر قانون اقلیدس

لأن الكتلة تساوي التقوس فاننا نتفق انه ان كان الكون فجوي فهو مهد بمناطق بفضاء الابعاد الثلاثة التي تمثل تقوساً و هي مفصولة بمناطق غير مقوسة

قام، لكن يصبح من الصعب وصل أجزاء الفضاء الثلاثية الأبعاد المقوسة بأجزاء الفضاء الثلاثية الأبعاد الاقلیدسية

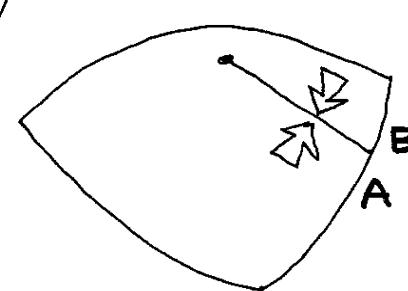
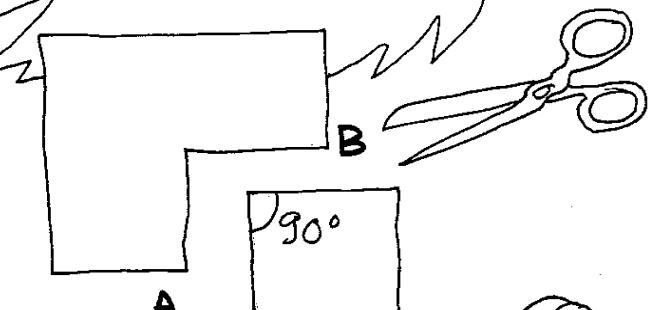


لأن المكعب ثمانية قم

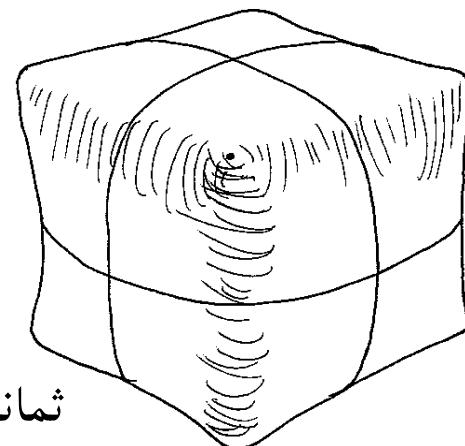
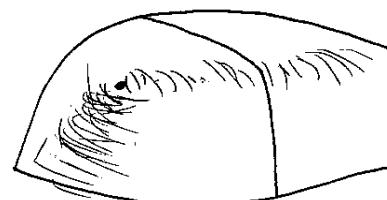
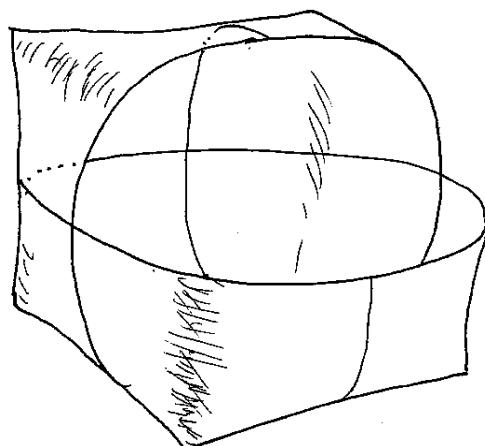
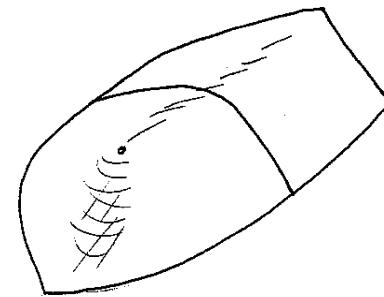
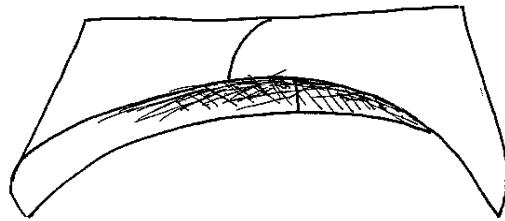
فهمت

بدأت أفهم ما يحول في
بالك

انها مسائل تقوس كلي سبق وأن فصلناها في كتاب سابق، تلك المتعلقة
بالفضاء هي $4p$ و بالتالي ففي ثمن الفضاء تقوساً موزعاً يساوي
 $4p/8 = p/2 = 90^\circ$ و نفس الشيء يخص المقطع المبني بقطع
 $p/2 = 90^\circ$ بما نحصل على نقطة تقوس مرکزة



مقطعين



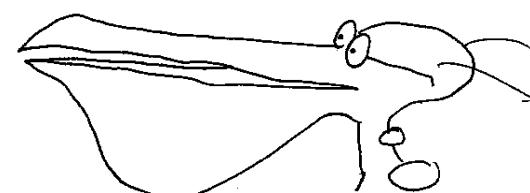
ستة

ثمانية



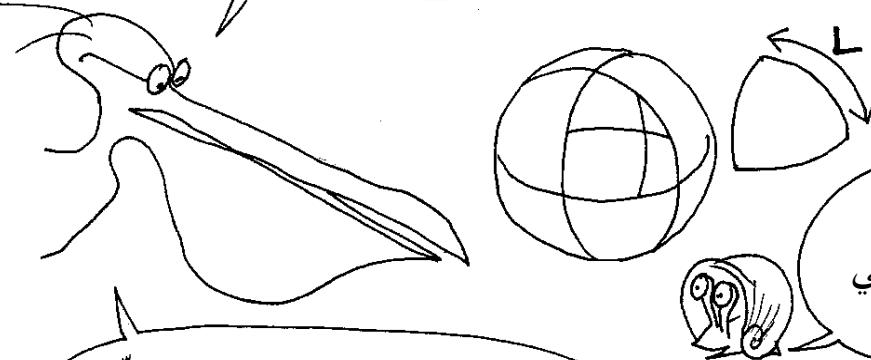
يمكن لأنسالم بذا وصل ثمانية نقاط
مخروطية تحوي تقوّسات مرکزة تساوي

$$\pi/2$$

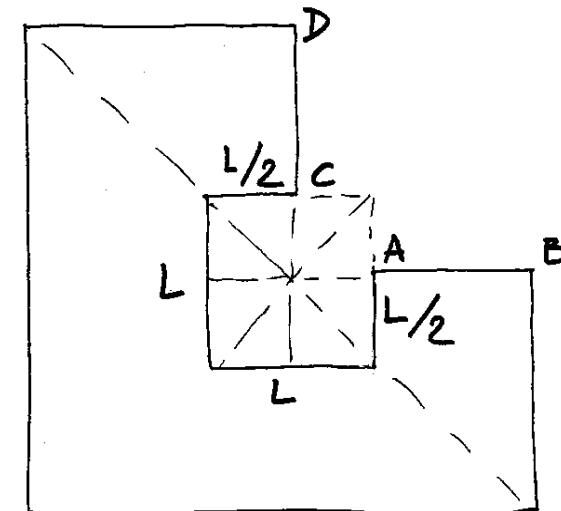


و أين هي الأضلاع؟

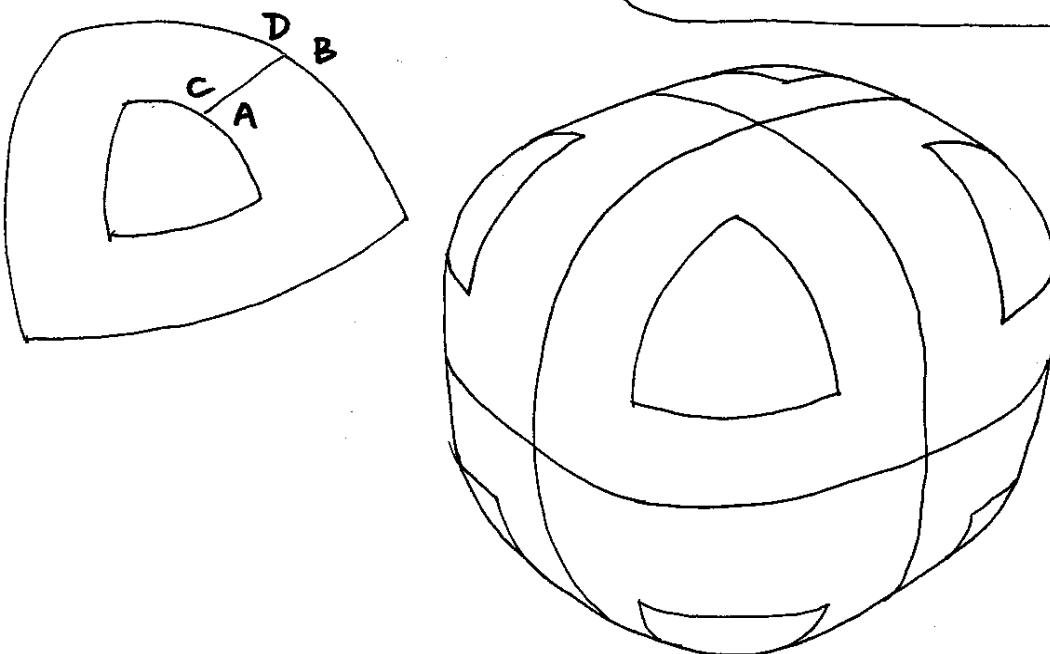
جميل، و ما سنفعل بثمن كرة
البي NEG بونغ



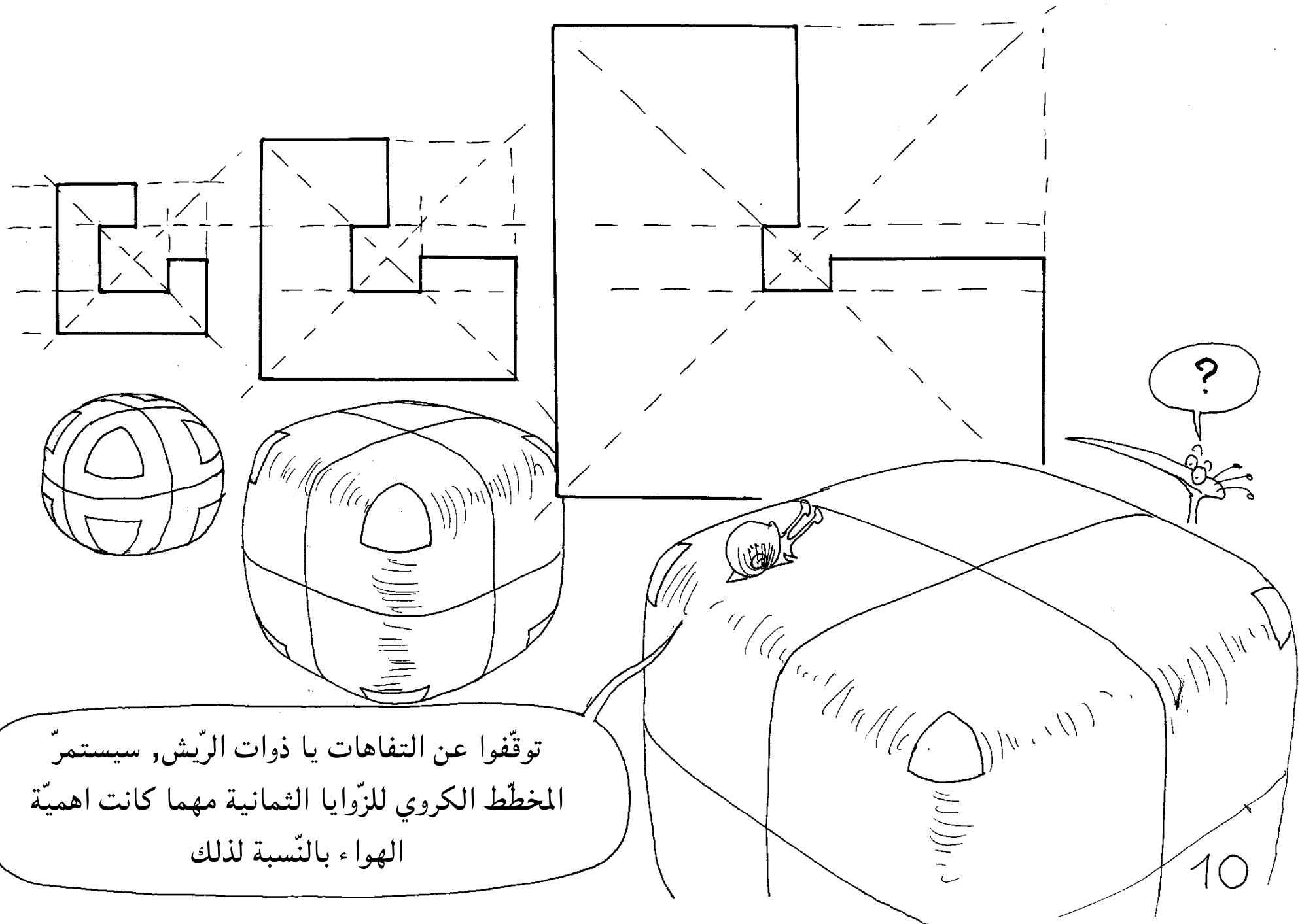
يجب اعدادا ثمانية عناصر كال التالي

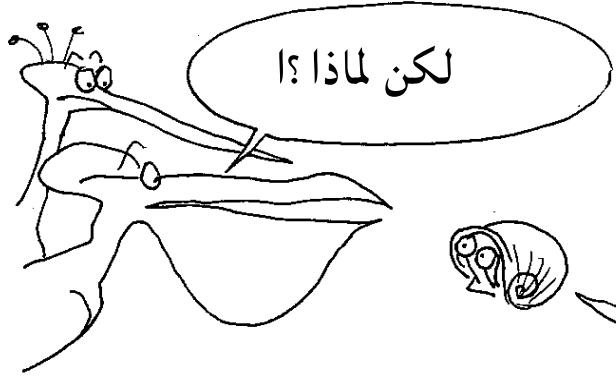


لم يبقى سوى وضع الزوايا الكروية

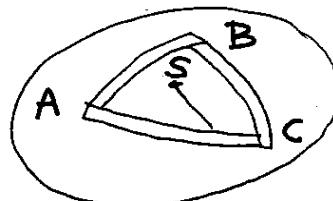
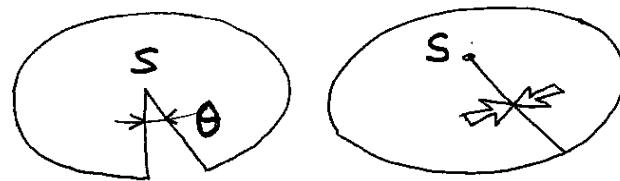


انها ضربة حظ

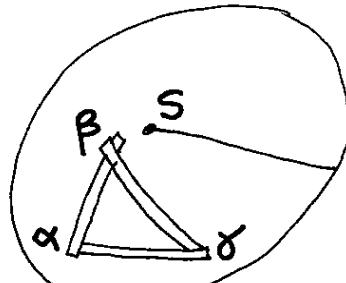




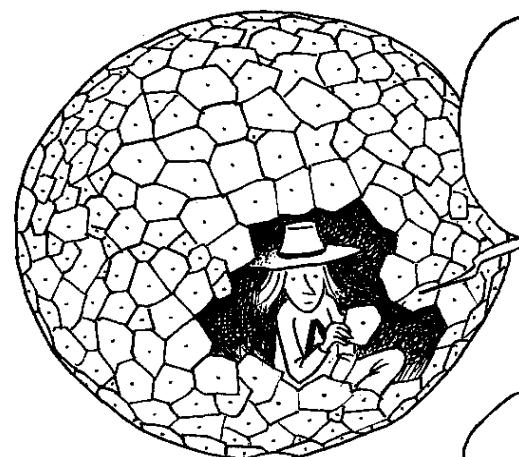
اقرأ الكتب التي ظهرت فيها لمدة ثلاثة سنّة! (الثقب الأسود، صفحة ٨ و ما بعدها) اصنع زاوية كروية θ ان رسمت مثلثاً من ثلاث جيوديسيات ستحصل على شكلين، اما أن يحتوي المثلث على قمة المخروط s و بذا مجموعة الزوايا ستتساوي $\pi + \theta$ أو أنه لا يحتويها و بذا فالمجموعة الاقليدسية ستتساوي π . ان الصقت معاً زاويتين كرويتين مثلاً معًا قطع θ_1 و قطع θ_2 فمجموعتهما زوايا المثلث ذو القمتين s_1 و s_2 تتساوي المجموعة الاقليدسية π المضافة ل θ_1, θ_2



$$\hat{A} + \hat{B} + \hat{C} = \pi + \theta$$

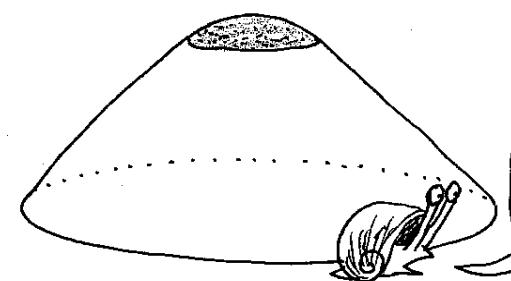


$$\hat{\alpha} + \hat{\beta} + \hat{\gamma} = \pi$$

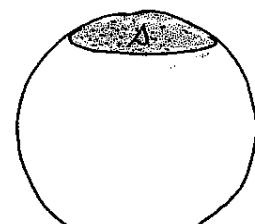


بتجميع عدد N على أكبر قدر ممكن من المخروطات الصغيرة ذات الزوايا θ يتضح لي أنه عندما يكون $N \times \theta = 720^\circ$ أحصل على طبقة

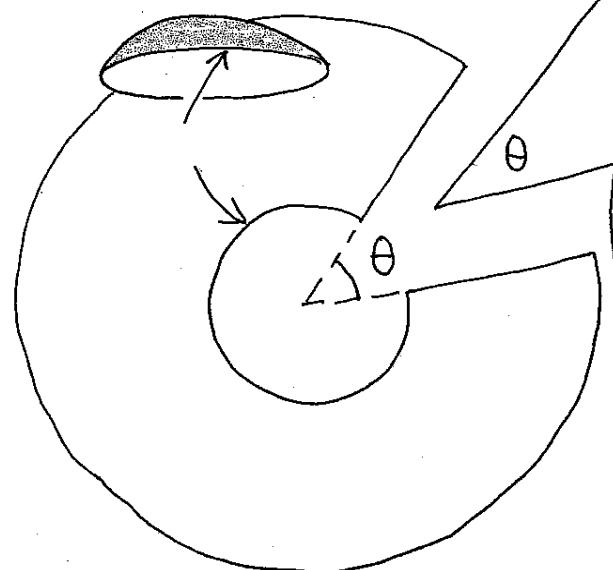




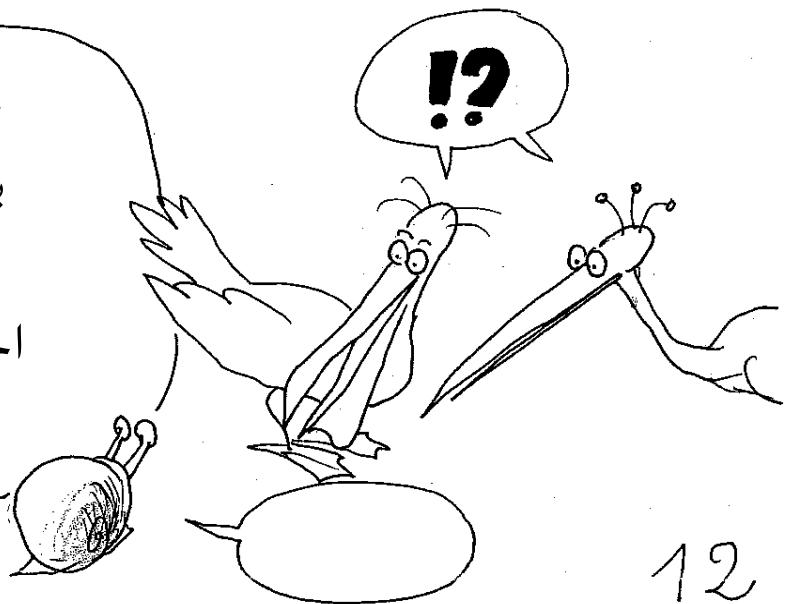
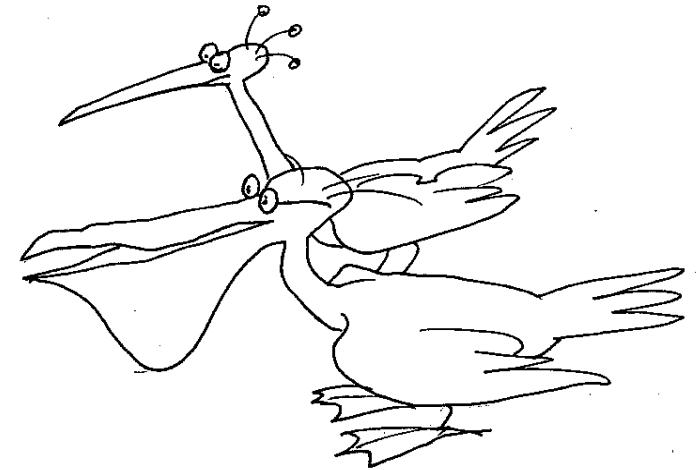
عندما تريد وضع شيء مقوس داخل الأقليدي يكفي التأكد أن الأقواس متواقة، لنفترض أنك تريدين صنع مخروط



كمية الانحناء المحتواة داخل الصفيحة الطبيعية تساوي $\theta = 720^\circ \times s / 4\pi R^2$



جانب المخروط هو جزء مرتبط بقطع الزاوية θ . يكفي أن نقطع قمة المخروط بحيث أن الحواف تنتظم وننتهي من الأمر



ان فهمت جيداً فان المادة في الكون تشغل ما يشبه الجزر المحاطة
بفراغ كثير حولها أو بينها، لكن ما هو الفراغ؟



لا يوجد فراغ مليء باللاشيء عند الفزيائي الا ان كان الكون كله عند صفر مطلق و انه لمن المستحيل عزل الفراغ حتى بأفضل العوازل فهاته الأخيرة ستضيء و الفراغ سيملا بالفوتونات الناتجة عند الفاصل *

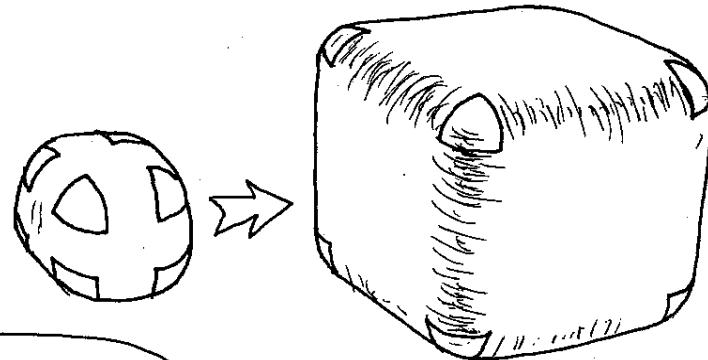


أي ان الفراغات بين المجرات قد ملئت بفوتونات النجوم؟

وضع اعادة قراءة الانفجار العظيم، بينت الملاحظة سنة ١٩٦٧ وجود فوتوونات عديدة جدا (مليار مرة اكثرا من عدد جزيئات المادة المكونة لأساس الاشعاع الكوني على $3^{\circ} K$) و تلك الصور هي التي تمثل ما يسمى بالفراغ الفضائي وهي التي تشغل الفقاعات ذات اقطار مئات الملايين من السنوات الضوئية

* تتعلق ب $h\nu = hc/\lambda = kT$ حيث T هي الحرارة المطلقة للجدار الفاصل c سرعة الضوء، h ثابتة بلانك و k ثابتة بولتزمان

عامة فان الصورة المقدمة من انسالن الخاصة بالملعب
ذوي الزوايا الثابتة المقوسة الثمانية المرتبطة بسطح قابل
للتتمدد" و "فراغ من فوتونات متراطة" لا يأس بها



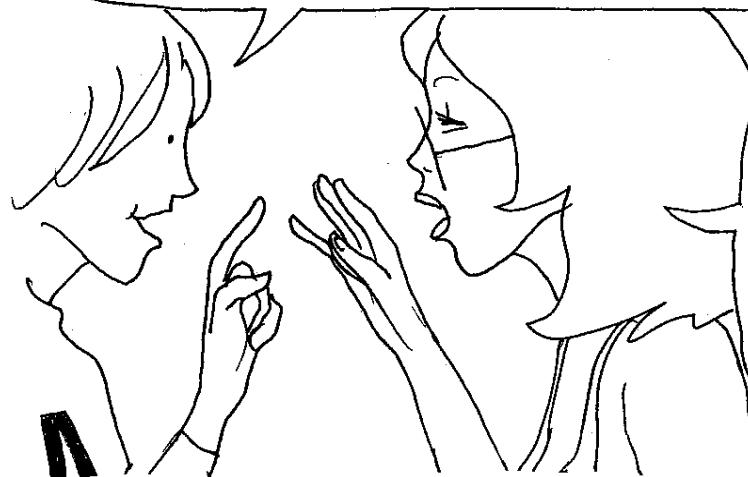
لكن الفوتونات تتحرّك، أنا لا أفهم
هذه الصورة للفوتونات المتراطة

معك حق فالامواج ايضا تتحرّك، وبالتالي يجب تصور موجات قصيرة و عشوائية تحرّكها امواج ليست بأطول من خمس
مليمترات

ان كانت الموجات الصغيرة تتمدد
فذلك يعني موجات جديدة

بل الأمواج هي التي تتمدد. طول موجة الفوتونات
الكونية λ مثل البعد R الكوني

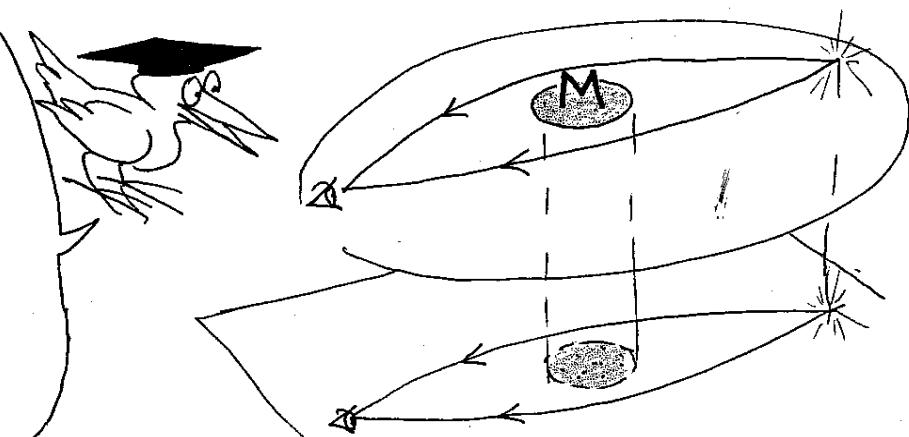
صوفي، الطاقة المحتواة في الفضاء هي مجموعة جزيئات الكتلة اي m أي mc^2 و التي لا تتغير اذا كانت m و c معايير ثابتة، و من الطاقة $hv=hc/\lambda$ فوتونات كسمولوجية و ان لم يتغير عددها بينما طول موجتها λ يزيد كحجم R للكون فذلك يعني أن طاقتها تنقص و بالتالي فالفضاء يفقد الطاقة



لا تتصور بأن الكل بتلك البساطة فالمثال الكوني شيء هندسي بسيط، حل لنظرية اينشتاين الغير قادرة على تسهيل وجود الجزيئات و المرتبطة بالآلية الكمية كما نعلم جيدا أنها لا تتوافق في مجلها

الثانية

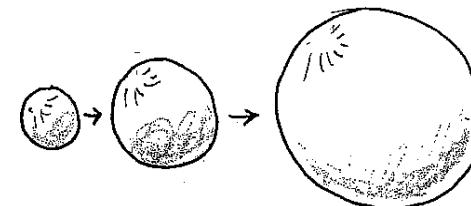
طريقة أخرى نأخذ مساحة رباعية الأبعاد و نضع عليها جزيئات، هذه الفرضية تسمح بتنبؤات للفوتونات ، نقصد انحيازهم بكتلة تحت فعل عدسة الجاذبية و الذي أثبت سنة ١٩١٥ بعد كسوف تام للشمس



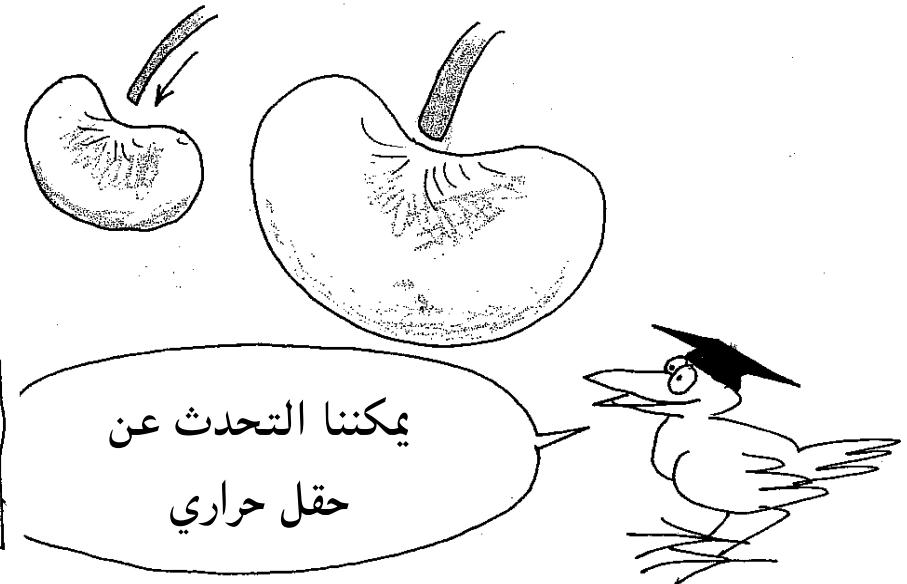
فعل سراب الجاذبية

المثال الكوسموولوجي

المثال الكوسموولوجي هو حل لمعادلة حقل مثل معادلة اينشتاين $S \leftarrow X T$ و التي تقرأ في جهة السهم، مثل T المحتوى من الطاقة و المادة الكونيتين و التي تحدد هندسة السطح الخارجي في اربعة ابعاد و الذي يمثل الفضاء و الوقت و الذي يوضح كيفية ان توزيع الطاقة في شيء يحدد هندسته، لنتصور صفيحة لديها شكل طبقة ذات حرارة عادية، فلننسخنها بطريقة عشوائية كوضعها في وسط غازي تزيد حرارته تدريجيا ثم نبرد جزءاً بها بارد فنلاحظ تغير الصفيحة و بالتالي فهندسته تعتمد على قيمة حرارة المحيط. ان وضعنا طبقة مثقوبة في حرارة غازية متزايدة سنلاحظ تغيرها محافظة على شكلها الطبيعي، اما ان بردناها في الوسط فتت忤ز شكل الفول السوداني الادارة



نفحة هواء بارد



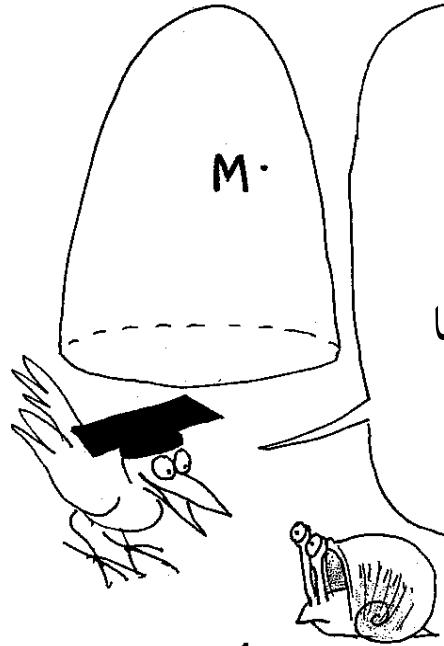
أنسالم قد بني مثال هندسي ببعدين لفضاء غير متجانس مع امكانة لا تتمدد محاطة بفراغات كبيرة و التي تمثل خاصية مفتاحية للفضاء الذي نعرفه اليوم بينما كان الفضاء يمثل في شكل غاز متجانس و ذي جزيئات مجرية* في الماضي و دام ذلك لأمد بعيد و لكن في ايامنا لا أحد يمكنه تمثيل نظرية أينشتاين و التي لا تمثل استواء الطبقة S3 و بالتالي نحاول وصف عالم ليس بالمتجانس اطلاقا و لكنه مغلوط بایجاد حلول سهلة و مت詹سة

و لكن عندما نأخذ بمعادلة حقل كتلk لأنشتاين في شكل مساحة كبيرة رباعية الأبعاد، ماذا يمكننا فعله، سلوفه يلکوا على صاحب الخريطة أنى يضع عليها معالم بحيث توضع الثلاثة نقاط الأولى عليها بينما تترك الاربعة لتمثيل الوقت و هنا بالضبط تعطي الهندسة المشعل للفيزياء

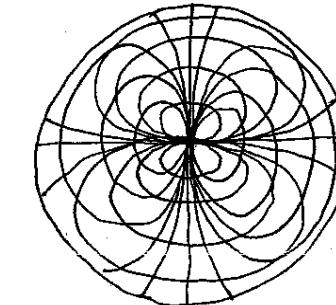
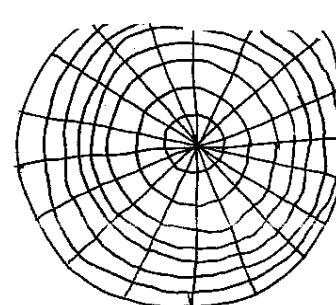
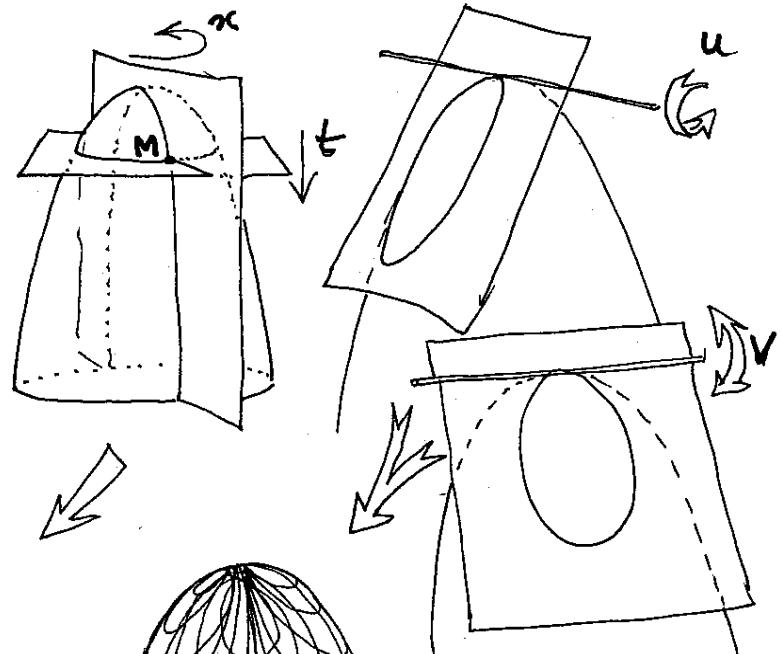
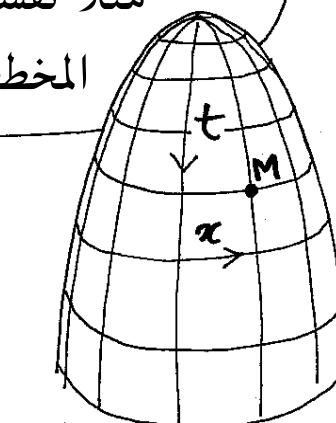
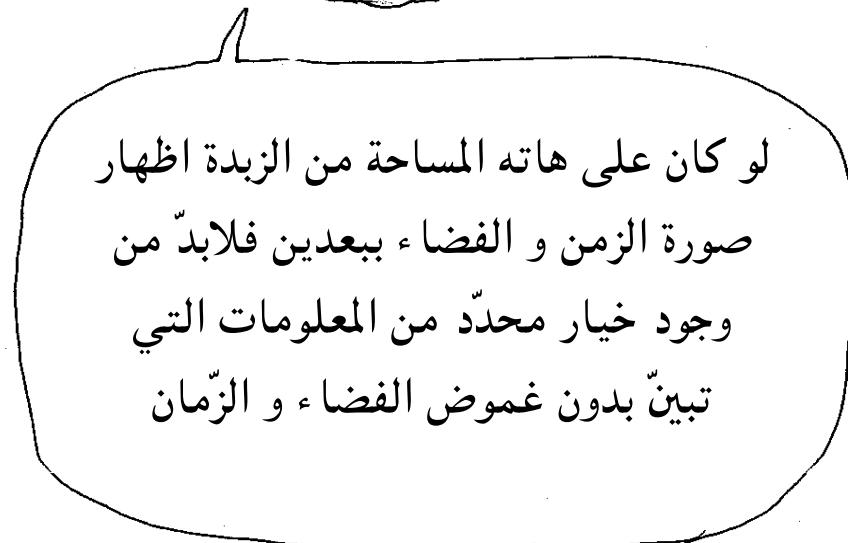


* فضاء مليء بالغبار لأن سرعة المجرات كانت قليلة بالنسبة ل

علم الخرائط



لنتعتبر مساحة ما في شكل مقعر من الزبدة،
يمكّنا ان ندرك موقع النقطة M بالاستعانة
بعددين نسميهما المعلومات و لكن لنفس
المساحة عدد غير محدود من المعلومات. يمكننا
مثلاً تقسيم هذه الأخيرة الى عائلتين من
المخططات حسب نوع الانحناءات

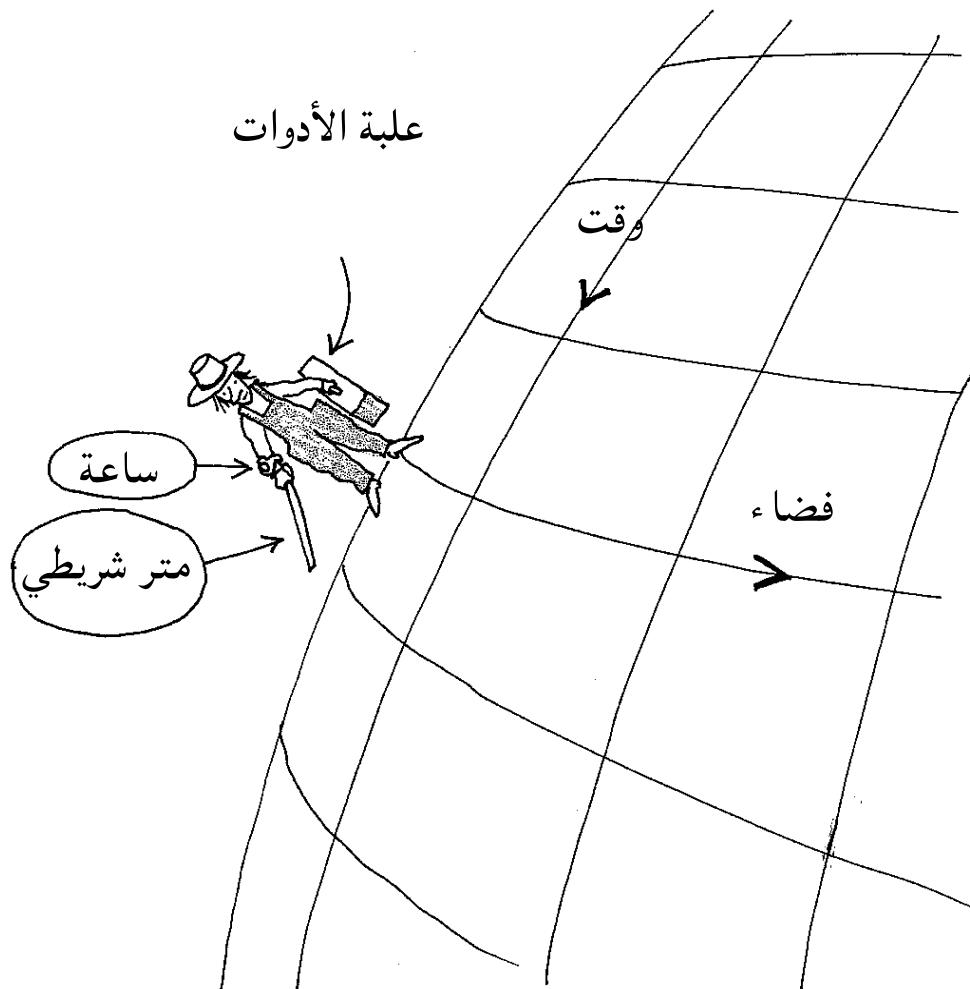


أحد التّغييرات الكبّرى التي يمكن ملاحظتها منذ بداية القرن الحالي هو أننا نعيش في فضاء ليس له ثلاثة أبعاد بل أربعة، وفي زمن المعادلات كنا نضيف المعلومة إلى ما كان لدينا من قبل مثل معادلة ماكسويل المتعلقة بالالكترومغناطيسية. أحضرت ظواهر جديدة ملاحظات جديدة مثل الشحنة الكهربائية وقد حظي الفيزيائي بعلبة أدوات مليئة بالمعادلات الحرة أو التي تُبيّن ثوابتنا.

G ثابت الجاذبية α ثابت البنية الرّقيقة أي هندسة الذّرات
 C سرعة الضوء
 m الكتلة الجزيئية أي ذرات و الكترونات
 h ثابت بلانك
 e شحنة كهربائية جزئية
 μ النّفاذية المغناطيسية للفراغ

لقد أكتُشف أنّ نفس الذّرات متواجدة في الفضاء كله وأنّ هذا الأخير يتَطوّر وله ماضٍ ومستقبلٍ وأننا نعيش في جزء صغير جدًا منه فضاءً و زماناً

علبة الأدوات

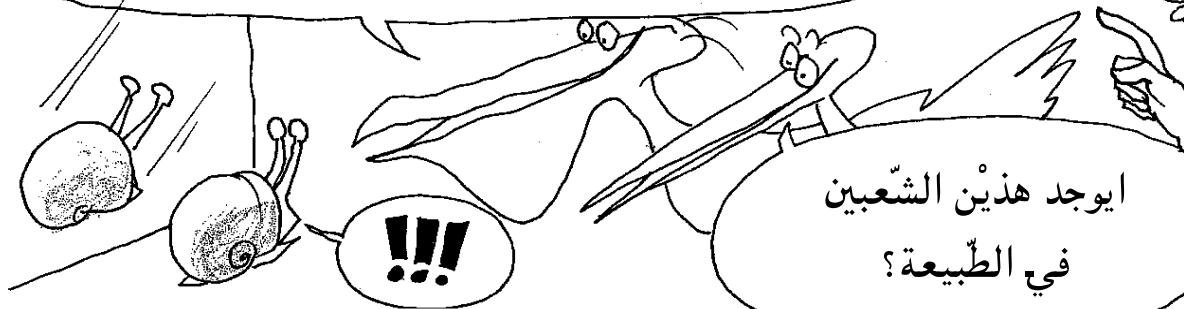


لقد أُتشفَ أنَّ الاشعاعَ والمادةَ ظاهريَن لشيءٍ واحدٍ الطاقة-المادة
حسب قانون التوازن المعروف $E=mc^2$ و كان الواجب ملاحظته عبر
تجارب رائعة في الهواء الطلق



* لأنَّ هذه المساحة لا تتغير محلياً بالتدوير و التحرير 20

عزيزي تيريزياس، أعلمك أنّ قوّعّتك ليست نفسها في
المرأة؟ هل أنت حلزون يميني أو يساري؟



هذا التناوب سيجرّنا إلى العلاقة الأزدواجية * مادة-
ضد المادة و التي تعكس الشحنة الكهربائية خاصة

$$e = -e$$

عدم تغيير حجم العنصر يبين أن كتلة
الجزيء للمادة السوداء هي نفس كتلة
الجزيء الذي يطابقه

$$m = m$$



تجربة تخيلها الرياضي الفرنسي جون ماري سوريو

لنعم لزماننا و فضائنا،قترح القيام بتجربة بسيطة من خلالها تغيّرون
الغرفة في منزلكم،أغلقو الستائر و انتظروا *

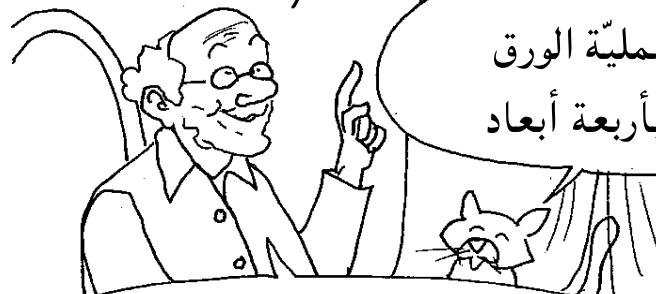


*

لم يحدث شيء

|||

نحن لا نتغير بفعل النقل الزمني المكاني



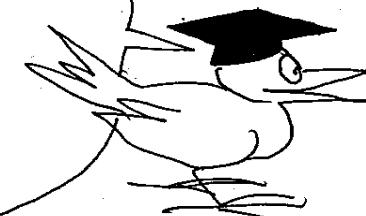
سننقل عملية الورق
الشّفاف بأربعة أبعاد

ماذا عن المناوبة في الفضاء
الرّباعي الأبعاد؟



هناك ما يقابلها و لكن يستحيل تمثيله لأنّ النقل بالورق
الشّفاف الرباعي الأبعاد لا يتغير بمناوبات زاوية غير
واقعية محسنة والتي تمثل مجموعة لورنس *

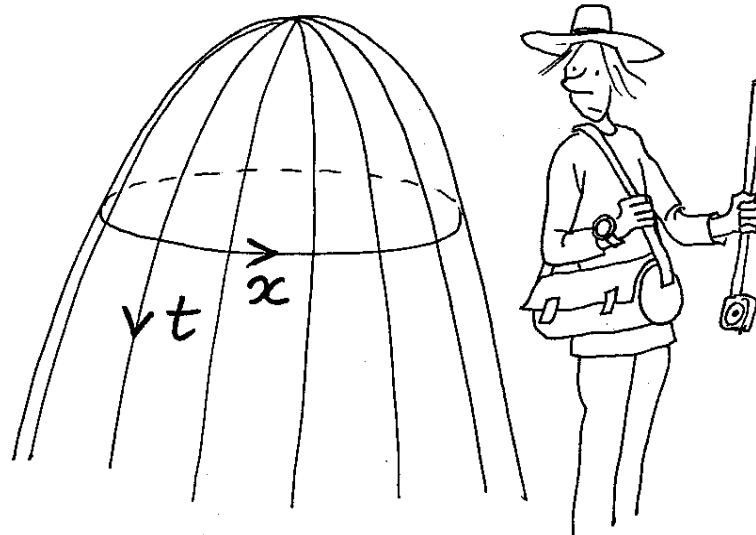
تبقي علبة الأدوات الخاصة بالفيزيائي عمليّة للغاية في في زاويتنا
الصّغيرة من الفضاء و الوقت (إذا تقبّلنا بعض الظواهر الفيزيائية الفلكيّة
الّتي طرّقنا لها في الكتاب المصور الفضاء التّوأم) نحن منجدبين
للغاية لفكرة أنّ علبة الأدوات قد تكون عالميّة الاستعمال خاصةً أنّ
الثوابت الّتي تظهر في المعادلات يمكن أن تكون مطلقة



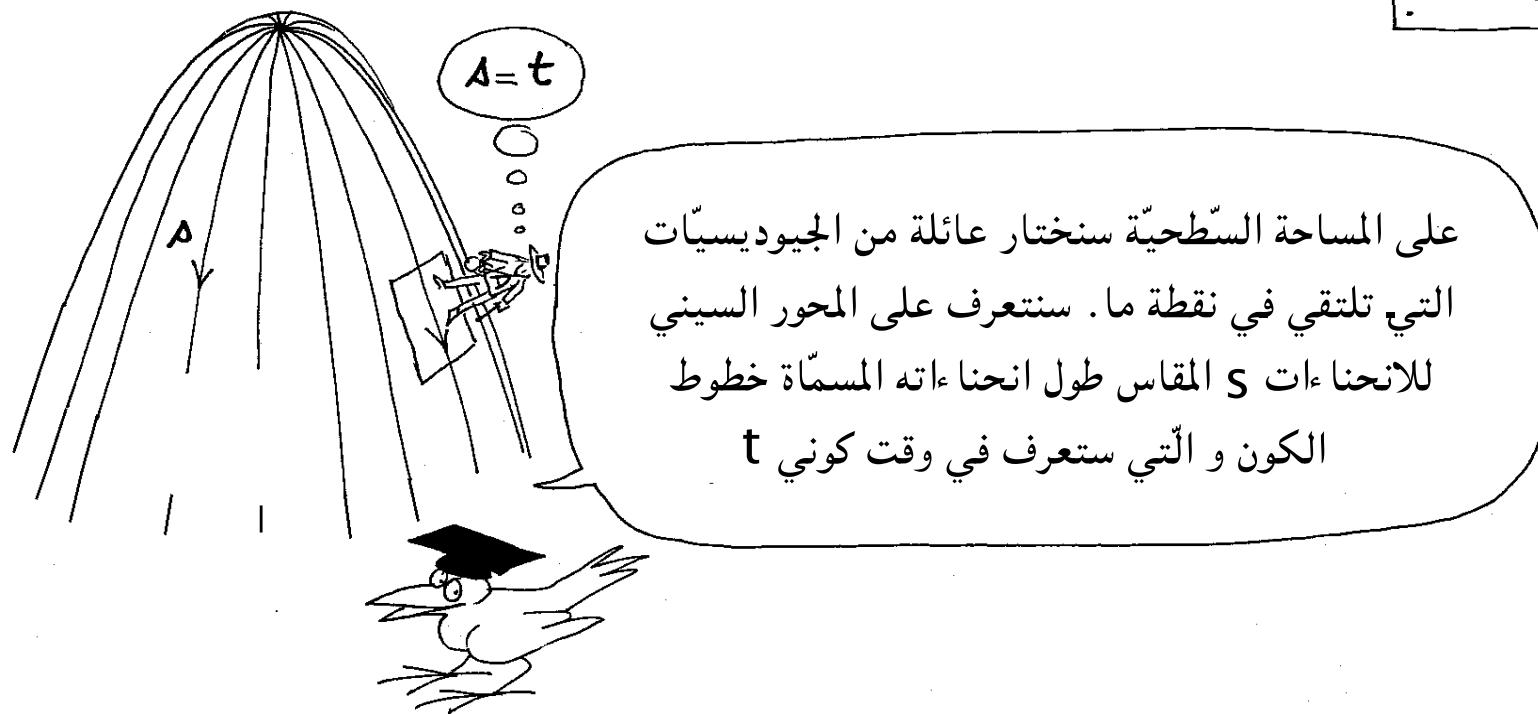
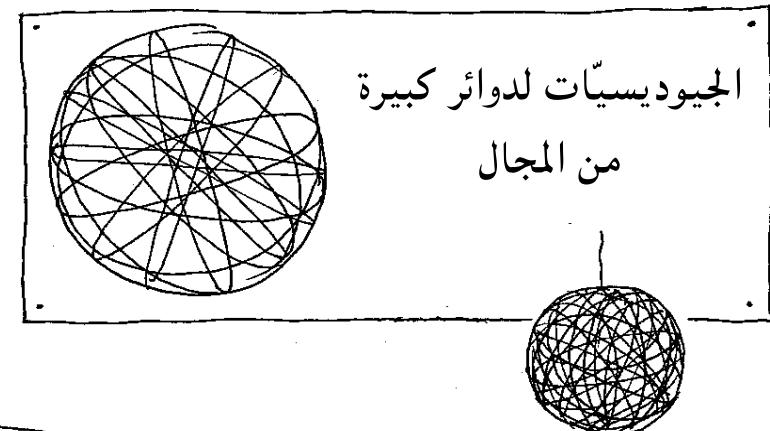
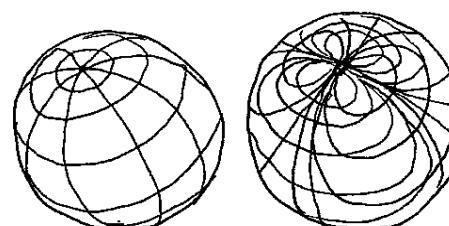
G c h m
e a M₀

* خاصيّة عدم التغيير بالتناوب اللورنسي تلخص حالها السمات المميزة للنظرية النسبيّة المحدودة

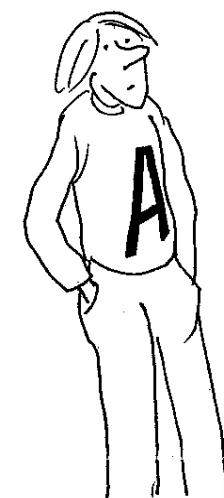
في السطح الذي يمثل حلًّا لمعادلة أنشتاين هناك انحناءات خاصة لا تتغير مهما كانت أنظمة الأحداثيات المختارة، إنها هاته الجيوديسيات، وبنفس الطريقة هناك لانهاية الجيوديسيات التي تتوضع على طبقة ما بطريقة حرة غير متصلة مع نظام الأحداثيات والتي تساعد على تحديد مواضع هذه الأخيرة على السطح



مجموعة احداثيات



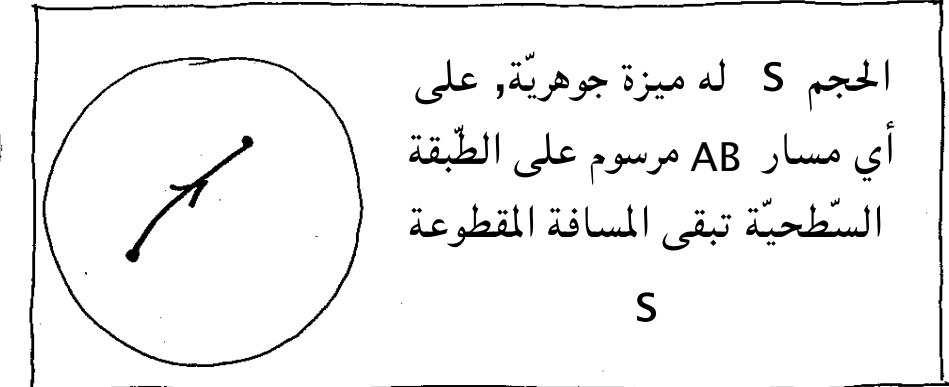
على المساحة السطحية سنختار عائلة من الجيوديسيات التي تلتقي في نقطة ما. سنتعرف على المحور السيني للانحناءات و المقاس طول انحناهاته المسمى خطوط الكون والتي ستعرف في وقت كوني t



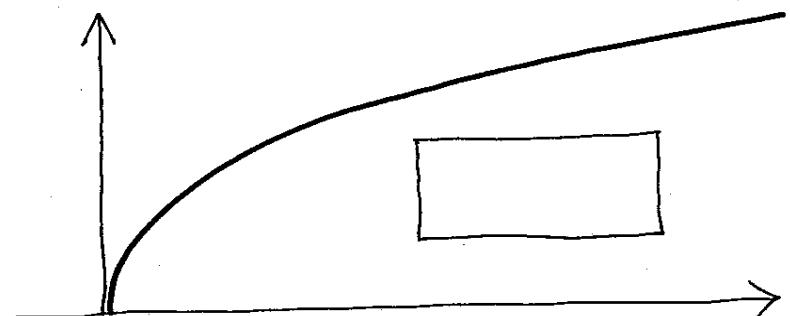
توجد مساحة سطحية مركبة بنفس الزّمن و بثلاث أبعاد معرفة
بفضاء فизيائي مثلما هو الحال في الصورة المقابلة



كلّ هذا مع مثال المعادلات الكامل والمليء بالأحجام
 G, c, m, e, α, μ و المعتبة كثوابت مطلقة و بالتالي
فمعرفة S خلال الوقت كان يسير على ما يرام و هاته
الفكرة هي ما اعطى نظرية الانفجار الكبير



النموذج الكوني و الذي يسمى أيضاً بالنّموذج
 Rs النّمطي هو حلّ

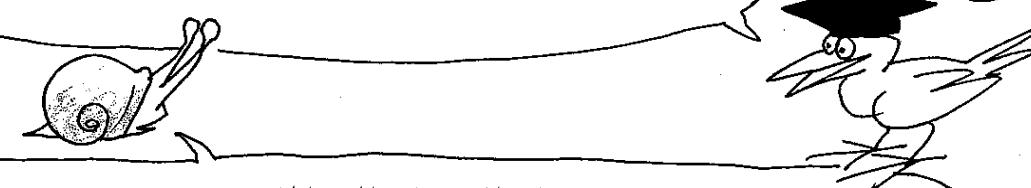


ثمّ ماذا؟



24 نسمّي هذا الخيار بخيار الاحداثيات الجوسية

نجح هذا النموذج النّمطي في وقت ما بفضل المدافعين عنه، تقدّمت أيضًا حسابات مستقبل الكون على أساس كثافتها التي قد تكون أعلى، أقل أو مساوية لقيمة حاسمة تساوي 10^{-29} gr/cm^3 * و اكتشاف أنَّ الكون يسارع نحو نهايته رُن جرس انذار هذا التّمودج . انظر الفضاء التّوأمِي



و عاد الانسان الى الماضي



الميكانيكا الكمية غير قادرة على وصف ظواهر تقل سرعتها عن

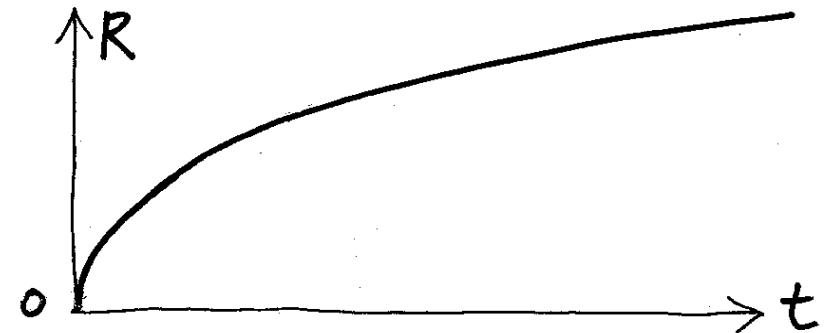
$$t_p = \sqrt{\hbar G / c^3} = 10^{-43} \text{ sec}$$

$$L_p = \sqrt{\hbar G / c^5} = 10^{-33} \text{ CM}$$

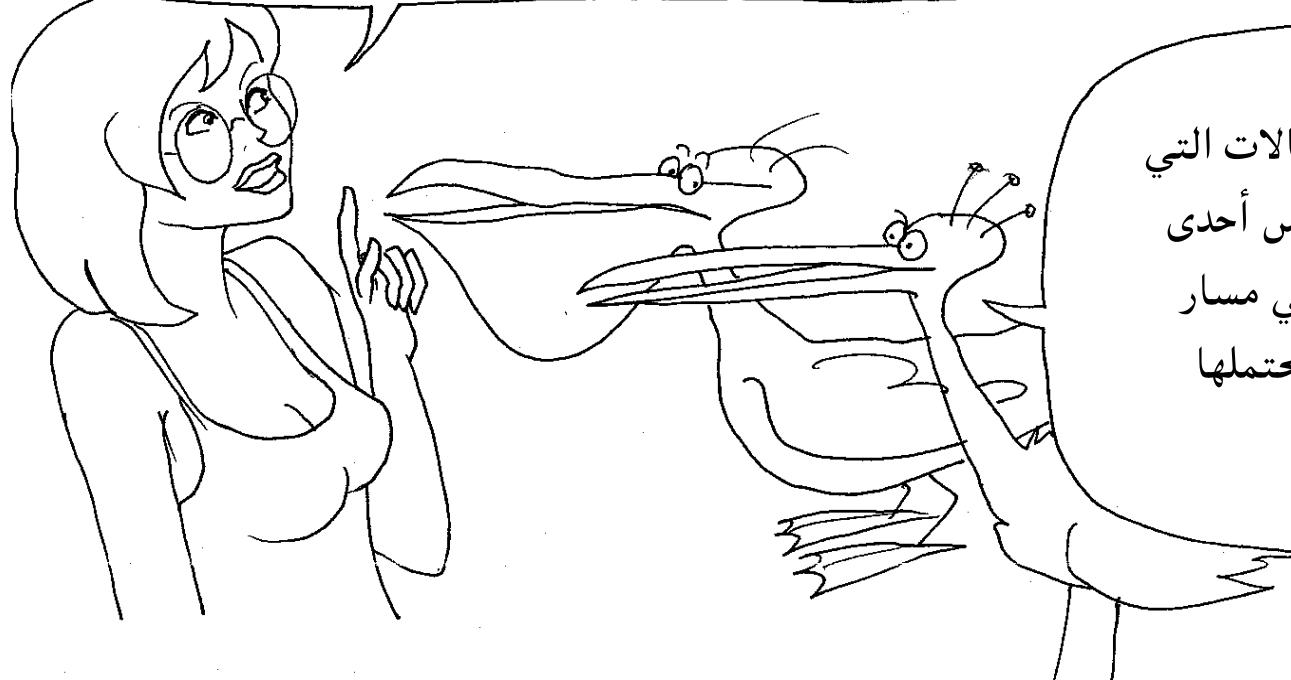
أو تقتد على مسافات أقل من

مسافة بلانك

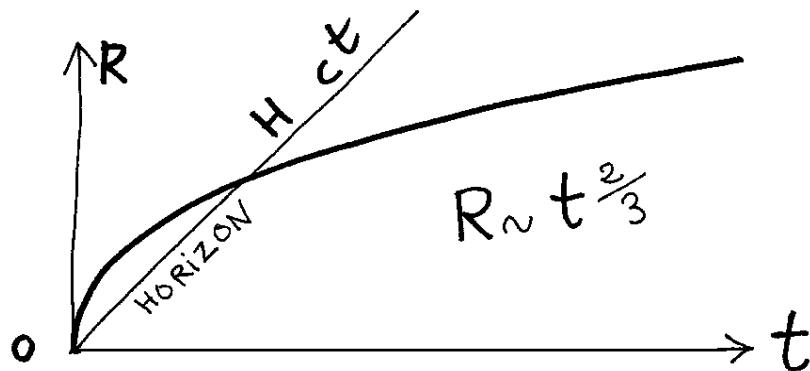
لا أحد كان يشكّ أنّ ما يسير بشكل جيّد قد يبقى ذو قيمة في الماضي البعيد و لقد جرت عدّة مضاربات عن الحال الممكن للكون عندما كان أقل من وقت بلانك و هذا بدون الانتباه لوهلة أنّ ذلك يعتمد أساساً على أن تكون G, h , t و ثوابت مطلقة غير متأثرة بتطور الكون



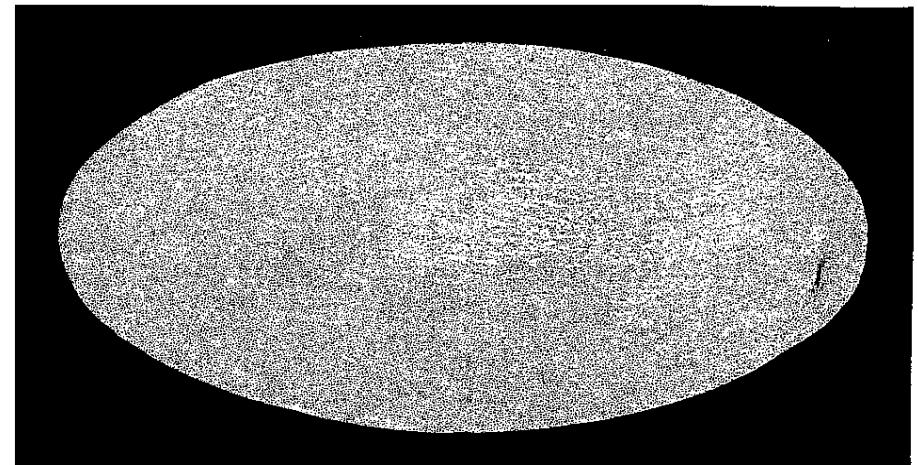
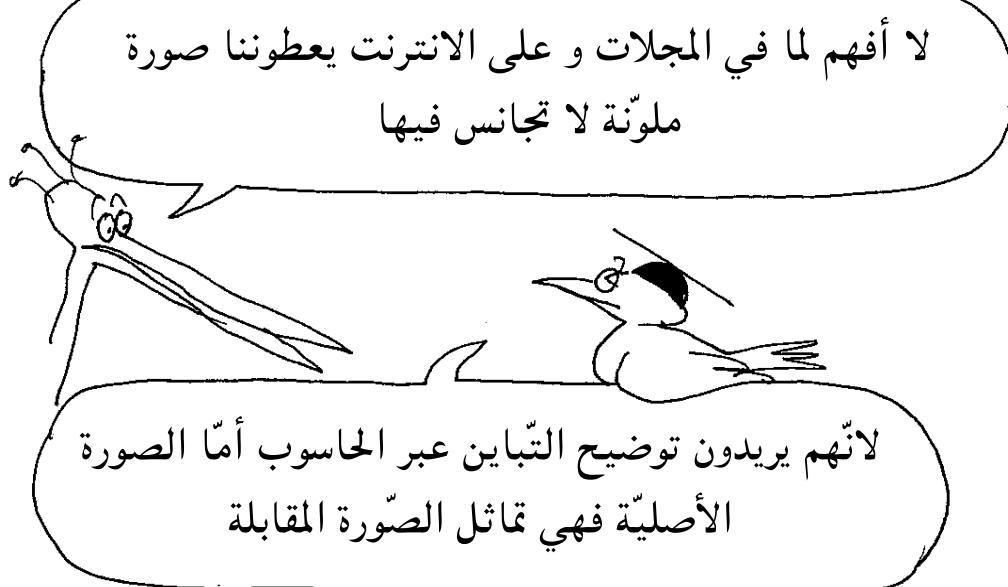
انتظري، يمكنني أن أعرض لكِ الكثير من المقالات التي كتبها أناس جديّون و الذين أظهروا أن مجرد لمس أحدى هاته الثوابت و ان افترضنا ادنى التغييرات في مسار التغيير فان ذلك سيُقْحمنا في تضاربات لا تحتملها الملاحظة



تحرّكوا، لا شيء يستحق الرؤيا هنا



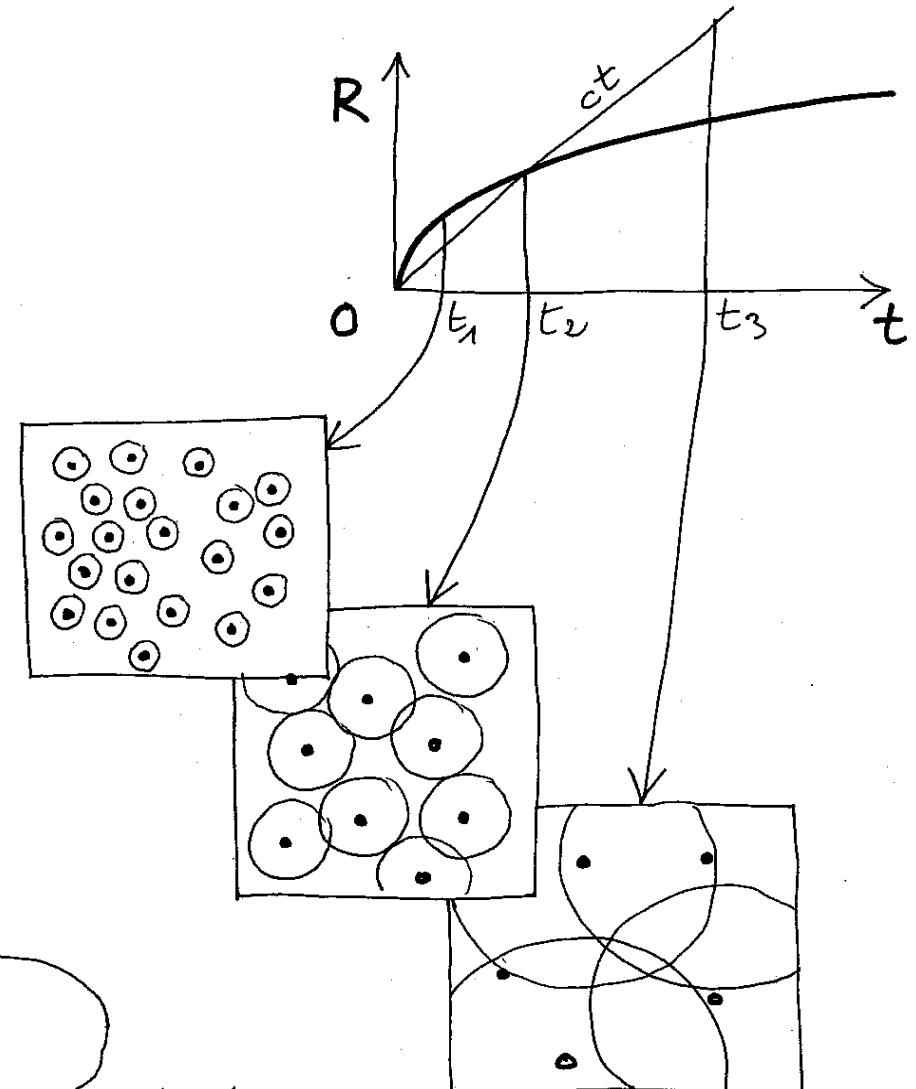
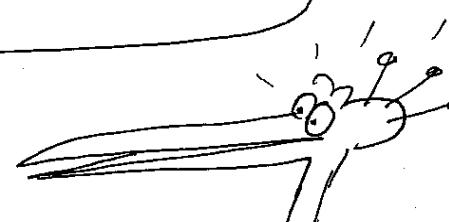
في سنة ١٩٩٢ قد أعطى القمر الصناعي كوب من خلال التقاطه لصور الاشعاعات الأولى للكون اثباتات أنّ هذا الأخير كان متجانساً للغایة



حصرياً: الكون البدائي

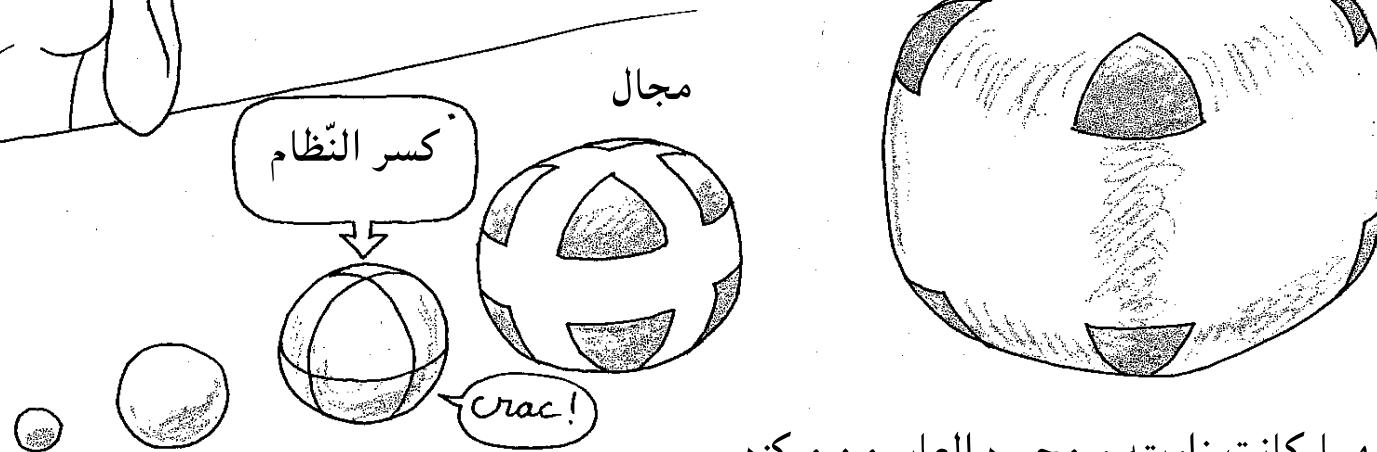
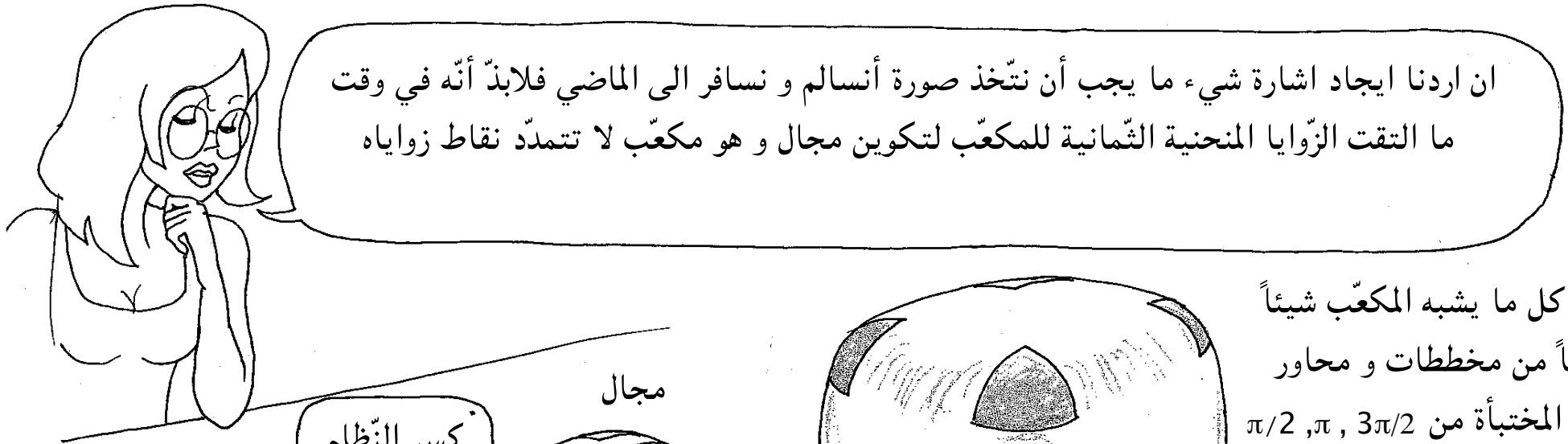
هذا التجانس الرائع يظهر تضارباً لا مناص منه. إن مانت سرعة الضوء ثابتة فانّ موجة كهرومغناطيسية بسرعة C صادرة منذ اللحظة صفر ستتمتد حسب كره من الاشعاعات ct تسمى أفقاً كونيّاً، و برؤية الانحناء في الصفحة السابقة نلاحظ ان المسافة بين الجزيئات تزيد مثل R فنستنتج انه في ذلك الوقت تحرك الجزيئات بسرعة أعلى من C أي انّها تجاوزت بعضها قاماً، انه كون متعدد فاذن كيف نشرح تجانس كون لم تتفاعل جزيئاته مع بعضها البتّة *

الا اذا كانت سرعة الضوء في الماضي أسرع



28

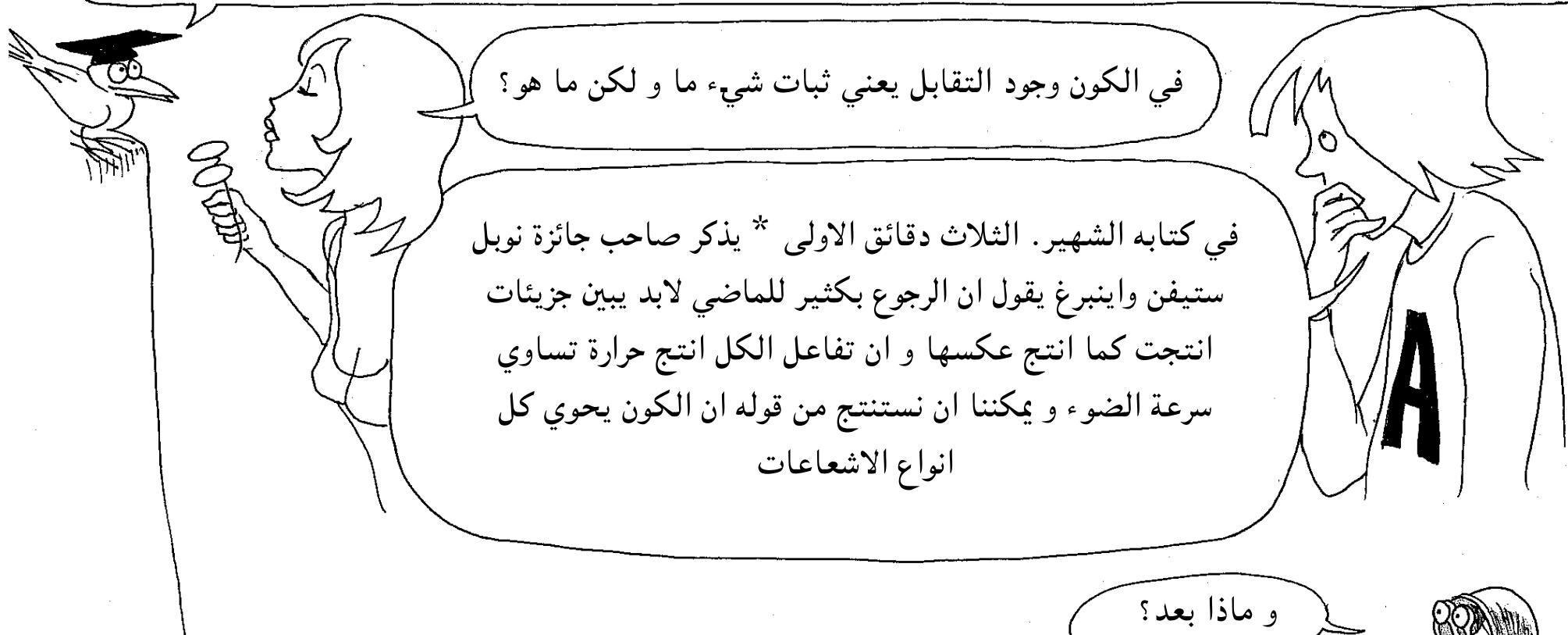
* ظهرت الفكرة أول مرّة سنة ١٩٨٨ في كتاب تفسير للنموذج الكوني مع تغيير سرعة الضوء، المجلد الثالث، رقم ١٦، صفحة ١٥٢٧



يتلک كل ما يشبه المكعب شيئاً
معيناً من مخطوطات و محاور
التقابل المختبأة من $\pi/2, \pi, 3\pi/2$
و هو مجال من درجة نظام تقابل
عالية* كون كل ما يعبرها يصبح
مخطوط تقابل

و يبقى المجال غير مغيّر بالتناوب مهما كانت زاويته و محوره العابر من مركزه

ولكن المكعب لم يكن هنا الا لتوضيح الافكار باعطاؤه صورة كون من ثمانية كتل من المادة و مثل كشيء منتظم. دائماً ببعدين يمكننا تصور مجال مفكك لعدة قطع صلبة مرتبطة بفعل اقليديسي سطحي قابل للتمدد و بذا يفقد تقابله المبدئي و يصبح كسراً للتّقابل. بينما في الفزياء الفرضية حدث كهذا يعتبر تغييراً عظيماً مؤثراً مثلاً على طريقة تمدد الكون



في كتابه الشهير. الثلاث دقائق الاولى * يذكر صاحب جائزة نوبل ستيفن واينبرغ يقول ان الرجوع بكثير للماضي لا بد يبين جزيئات انتجت كما انتج عكسها و ان تفاعل الكل انتج حرارة تساوي سرعة الضوء و يمكننا ان نستنتاج من قوله ان الكون يحوي كل انواع الاشعاعات

* الكتاب استعملناه لكتابه الانفجار الكبير سنة ١٩٨٢

ان تتبعنا هاته الفكرة عندما تقدّم المزيئات المادية* سرعة الضوء فانّها تتصرّف كأشعة

ستتحول الى غاز الفوتونات المضغوط

انتظر ليس بهذه السرعة ، طول الموجة $\lambda \varphi$ للفوتونات المتغيّرة مثل R و ان كان ما تقوله صحيحًا فانّ طول موجة كونتون الذي يعطي حجم المزيئات

$$\lambda_c = h/mc$$

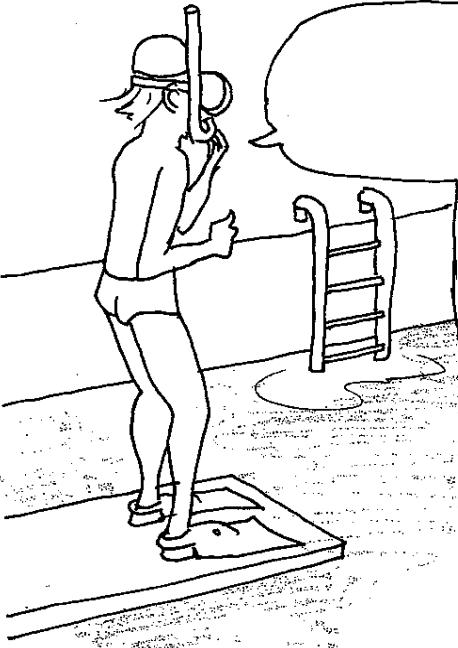
و لأجل هذا يجب أن تتغيّر أحد الثوابت مثل C بدورها

و لماذا ثابتة واحدة و ليس كل الثوابت معاً؟

اصبح الأمر مثيراً

31

* المادة السوداء تملك كتلة m و طاقة mc^2 ايجابيتين



هناك دائماً وقت ما يجب ان نلقي فيه انفسنا في الماء و بالتالي ساسمح لكل الثوابت الفزيائية بالتغيير و في نفس الوقت مع افتراض التالي

اولاً: كل معادلات الفيزياء ستبقى مستوفات

ثانياً: كل الأطوال يجب ان تتغير مثل R

ثالثاً: تتغير كل الأوقات مثل t

رابعاً: كل الطاقات تحت كل الأشكال الممكنة تبقى محفوظة



في النسبية العامة نجد طولاً ممِيزاً و هو شعاع شوارزشيلد R_s

$$L_s = \frac{2Gm}{c^2}$$

$$\frac{Gm}{c} \sim R \quad (*)$$

و ثابت الجاذبية هي G

تكتب معادلة انشتاين الشهيرة دائما

$$S = -\frac{8\pi G}{c^2} T$$

في صفوف النسبية العامة

$$G \sim c^2$$

$$m \sim R$$

حيث الكسر يمثل ثابتة انشتاين* و هي غير متغيرة لأسباب رياضية و ذلك ما يعطينا

$$c \sim \frac{1}{\sqrt{R}}$$

اليك نموذج بسرعة الضوء المتغيرة! لنكمل

$$G \sim \frac{1}{R}$$

سأحصل على ثابتة بلانك التي تتتطور كالتالي

$$\lambda_c = \frac{\hbar}{mc} \sim R$$

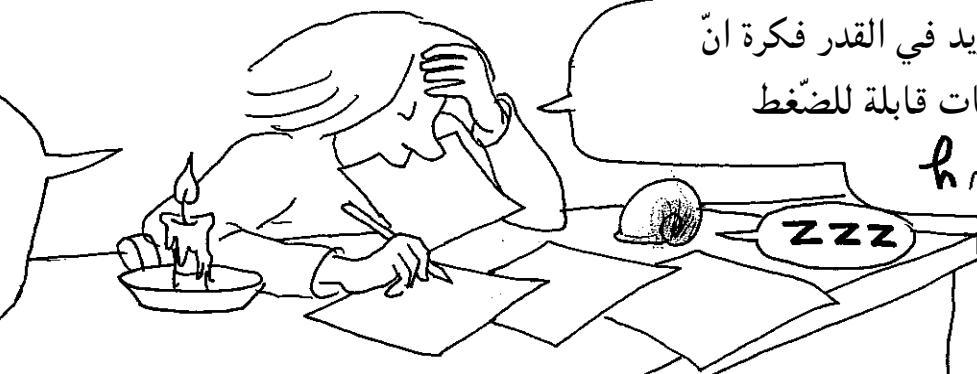
مكتوبة في المطبوعات الحديثة حسب $\chi = -\frac{8\pi G}{c^4}$ و الفرق يوضح كيفية كتابة مصطلحات المؤثر (*)

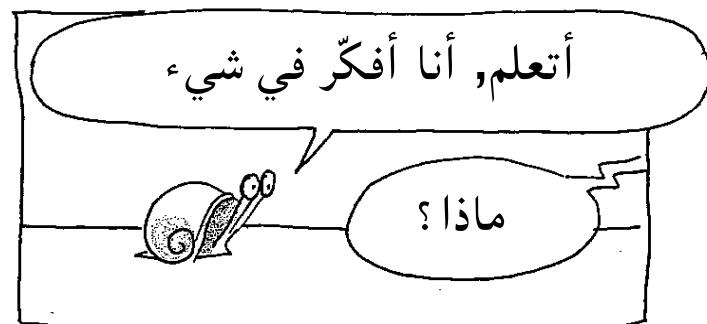
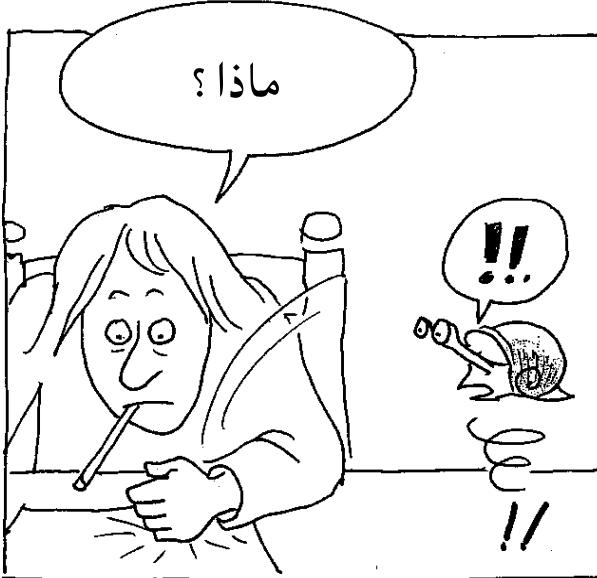
عند الجمع نحصل على القاعدة الأولى
الكتلة m تتزايد مع الحجم المميز R للكون
ولم لا ، لنربط هذا بفرضية الحفاظ على الطاقة
 $mc^2 =$ ثابتة

zzz...

الآن سأزيد في القدر فكرة ان
الجزيئات قابلة للضغط

$$\hbar \sim R^{3/2}$$





و تذكّروا شيئاً: أدوات القياس و
الملاحظة مبنية على نفس الأسس
او المعادلات

كلّ هذا جيدّ، ولكن سأقول ببساطة ما فائدة هذا؟
لقد اكتشف انسالم أنّ نظريّات الفزياء كلّها* لا
تتغيّر بما يُعرف بتحول جوج

خلاصة: بهذا النّظام فانه من المستحيل ايجاد تجربة أو
جهاز ملاحظة التي تسمح باظهار ادنى تغيير لأنّ هاته
الأخيرة تتفاعل حسب الكميات التي يُراد قيسها

اذن فما قمت به لا فائدة منه

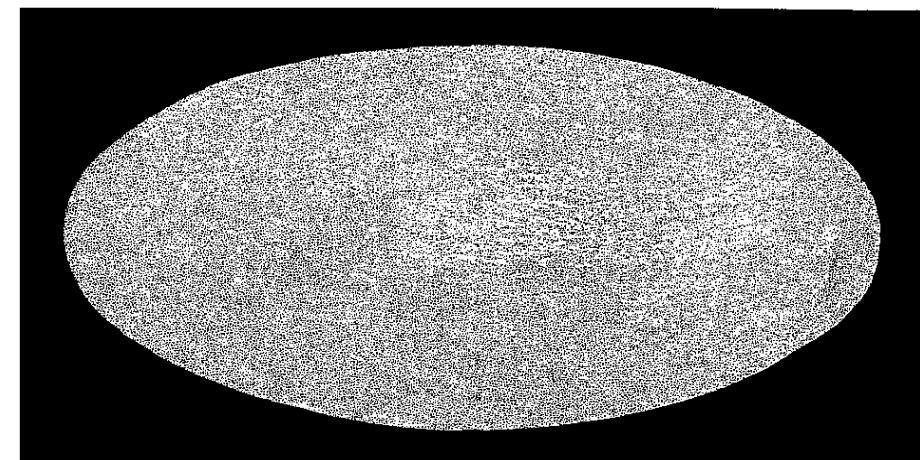
(*) فيما يخصّ عدم تغيّر معادلات ماكسويل، شرودينغر، الخ يجب مراجعة الملحق

امر جيد كتمرين رياضيات ولكن ما ينفع ذاك ان لم يكن في المقدور القياس البطة؟ و كأننا نشك في ارتفاع الحرارة عند قياس التمدد لطاولة حديدية باستعمال مسطرة مصنوعة من نفس المعدن

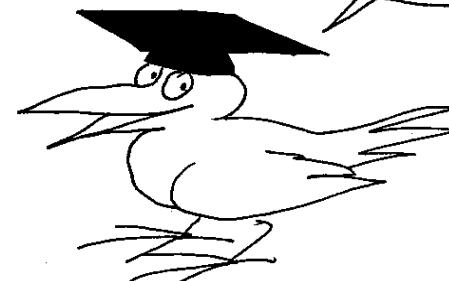
انتظر، انتظر فهناك شيء ما نلاحظه و يمكن حتى للنموذج أن يُشرح

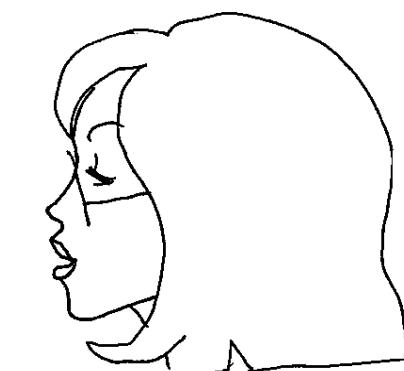
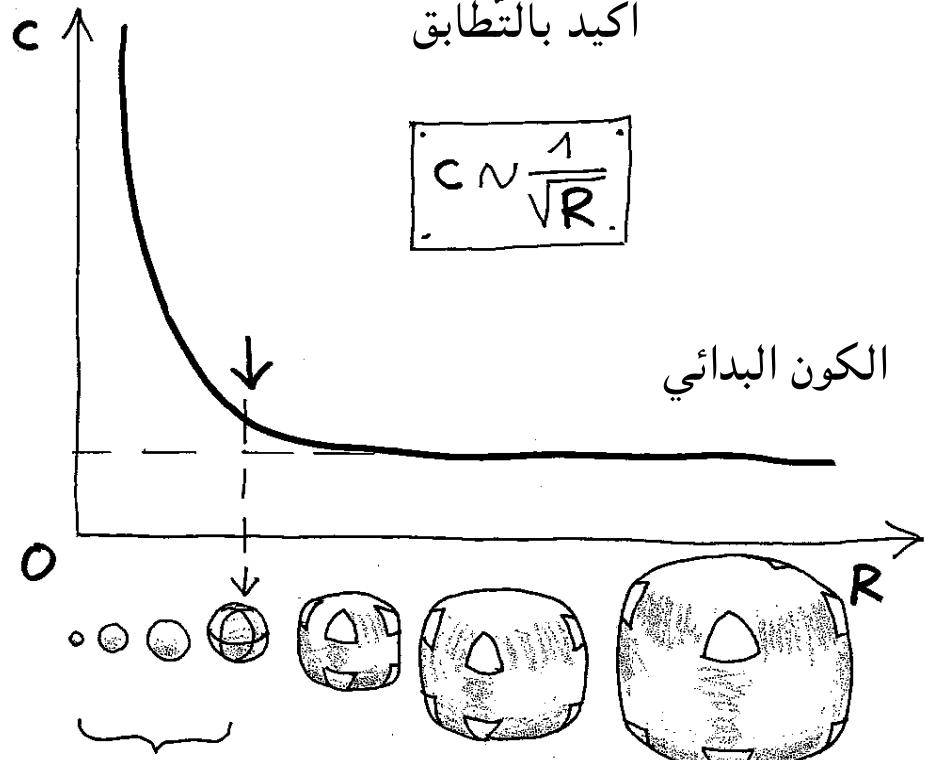
ثم ماذا؟

هذا



حقاً





$$\begin{aligned} c &\sim \frac{1}{\sqrt{R}} & G &\sim \frac{1}{R} & h &\sim R^{3/2} \\ m &\sim R & e &\sim \sqrt{R} & \epsilon_0 &= \text{const} \\ \alpha &= \text{const} & \mu_0 &\sim R & (*) \end{aligned}$$

ماذا في نموذج انسالم* سرعة الضوء كانت متغيرة
عند بداية الكون قبل تكسر التطابق و بالتالي
فالافق الكوني ليس ct باعتبار c ثابت ولكن
يُحسب باستعمال متكاملة (انظر الملحق). نجد
اذن ان هذا الأفق... يتغير مثل R مما يبرر تجанс
الكون في تلك الأوقات القديمة



37

* نشر الكاتب في مجلات ذات مستوى عال مع لجنة قراءة في 1988، 1989، 1990، 1995 و 2001 مُحاط بعدم اهتمام تام



النّهاية

FiN

لنبدأ بحساب افق الكون
عندما لا تتغير سرعة الضوء فان هذا الأفق ببساطة
في الكون الجديد تكون سرعة الضوء كالاتي

يفسّر الأفق اذن بمساعدة المتکاملة

$$c \sim \frac{1}{\sqrt{R}}$$

$$H = \int_0^{t(\text{present})} c(t) dt \sim \int_0^{t(\text{present})} \frac{dt}{\sqrt{R}}$$

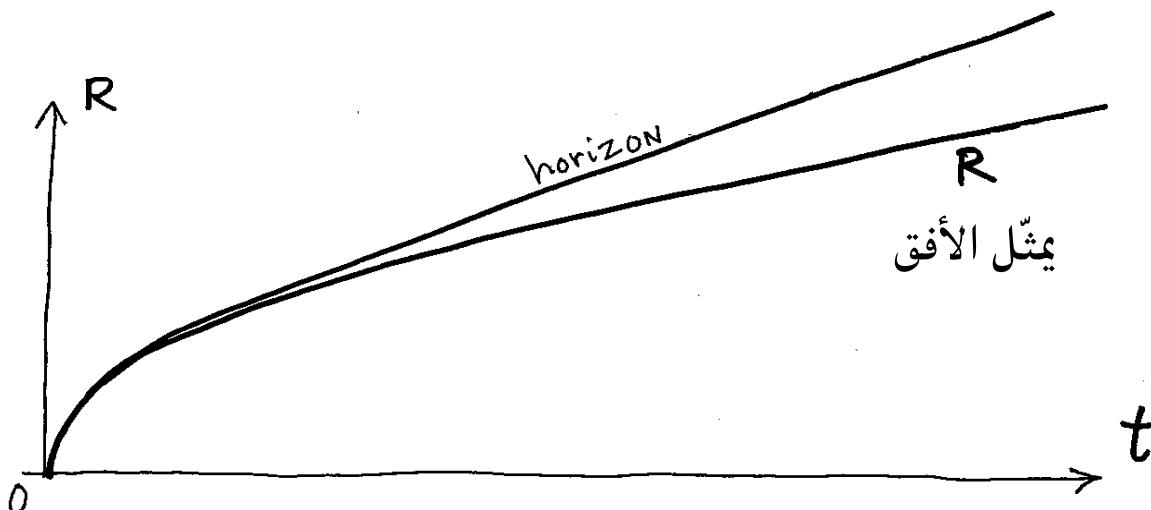
ولكن

$$t \sim R^{3/2} \Rightarrow dt \sim \sqrt{R} dR \Rightarrow$$

$$\sim \int_0^{R(\text{present})} dR = R$$

$$\boxed{\sim R}$$

لنلخّص بالشكل



علاقة أساسية في متغيرة جوج و هذه الأخيرة ذات أصول إنجليزية بمعنى المقياس أو السلم حسب متحوله جوج فان كل قواعد الفزياء غير متغيرة و التي من خلالها نعالج كبر الفضاء و مسألة الوقت كمتغيرات و لكن ايضا الثوابت الظاهرة في تلك المعادلات. باعتبارنا لهااته المعادلات منعدمة الأبعاد سنجد علاقات جوج.

لنتخذ مثلاً معادلات ماكسويل: لنطبق بشكل عام نظرية الوضع تحت الشكل منعدم الأبعاد

ربط العلاقتين نحصل على

$$\nabla \times B = -\frac{1}{c^2} \frac{\partial E}{\partial t}$$

$$\nabla \times E = -\frac{\partial B}{\partial t}$$

$$\nabla \cdot B = 0$$

$$\nabla \cdot E = \frac{\rho_e}{\epsilon_0}$$

والتي تتماشى مع العلاقات المتحصل عليها في الآعلى

$$B = B \beta ; E = E \varepsilon ; c = c \zeta ; t = t \tau ; \frac{\partial}{\partial t} = \frac{1}{t} \frac{\partial}{\partial \tau}$$

$$\nabla = \begin{cases} \frac{\partial}{\partial x_1} = \frac{1}{R} \frac{\partial}{\partial \xi_1} \\ \frac{\partial}{\partial x_2} = \frac{1}{R} \frac{\partial}{\partial \xi_2} \\ \frac{\partial}{\partial x_3} = \frac{1}{R} \frac{\partial}{\partial \xi_3} \end{cases} \quad \text{write } \delta \begin{cases} \frac{\partial}{\partial \xi_1} \\ \frac{\partial}{\partial \xi_2} \\ \frac{\partial}{\partial \xi_3} \end{cases} \quad \left| \begin{array}{l} \frac{B}{R} \delta \times \beta = - \frac{E}{c^2 t} \frac{\partial \varepsilon}{\zeta^2 \partial \tau} \\ \frac{E}{R} \delta \times \varepsilon = - \frac{B}{t} \frac{\partial \beta}{\partial \tau} \end{array} \right.$$

$$\Rightarrow R = c t$$

لنكتب أن شعاع بوهر يتغير حسب عامل السُّلْم R

$$R_b = \frac{\hbar^2}{m_e e^2} \sim R ; m_e n m \sim R ; e \sim \frac{\hbar}{R} ; \hbar \sim R^{3/2} \rightarrow e \sim \sqrt{R}$$

تحدد هندسة الذرّات ، فلنعاملها كثابتة مطلقة ثابتة البنية الدقيقة

$$\alpha = \frac{e}{\epsilon_0 \hbar c} = Cst \Rightarrow \epsilon_0 =$$

$$\epsilon_0 \quad \mu_0 \quad \text{مرتبطين بالعلاقة} \quad C = \frac{1}{\sqrt{\epsilon_0 \mu_0}} \quad \text{بالتالي} \quad \mu_0 \sim R$$

لنفترض أن كل الاشكال الطاقوية محفظة. الضغط هو كثافة طاقة بوحدة الحجم مما يستوجب

$$E_{magnet} = R^3 \frac{B^2}{2\mu_0} = Cst \Rightarrow B \sim \frac{1}{R} \Rightarrow \frac{E}{B} = \frac{1}{\sqrt{R}}$$

$$E_{electr} = R^3 \epsilon_0 E^2 = Cst \Rightarrow E \sim \frac{1}{R^{3/2}}$$

: بالتناسب مع ما تحصلنا عليه من معادلات ماكسويل $\frac{E}{B} \sim \frac{R}{t} \sim \frac{1}{\sqrt{R}}$

كيف تتغير السرعات v

الطاقة الحركية هي $\frac{1}{2}mv^2$ ان بقيت محفوظة

$$v \sim \frac{1}{\sqrt{R}} \sim c$$

$P = n m$ لنتحدث الان عن الكتلة الحجمية

$n R^3 = cst$ للاحظ تصرف مسافة جينز المميزة و المرتبطة بظاهرة عدم استقرار الجاذبية

$$P \sim \frac{1}{R^2}$$

ان اعتبرنا
المحافظة على
الأنواع فلدينا

$$L_J = \frac{V}{\sqrt{4\pi G \rho m}}$$

$$L_J \sim R$$

في نفس الوقت
نلاحظ ان وقت جينز t_J $\sim t$ خاضع الى

$$t_J = \frac{1}{\sqrt{4\pi G \rho}}$$

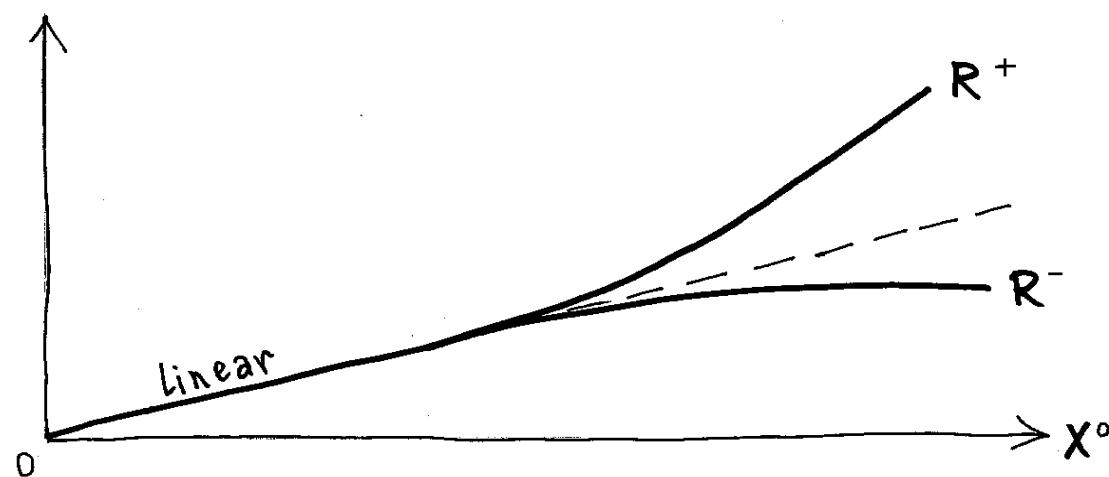
مهما كان المجال الفيزيائي الذي نطبق فيه هذه المنهجية سوف
نتحصل على فرضياتنا الاساسية، سنجد مثلا ان قطع
التصادم الفعالة تتغير مثل R^2 و نجد ان مسافة ديببي تتغير
حسب R الى اخره

لانها العمل يجب ان نجد كيفية الربط مع نموذجنا الكوني الثنائي القياس و الموصوف في هذا الكتاب المصور

هذا النموذج يُظهر نقطتين من السلم R^+ و R^- تحت فرضيات التجانس والتناظر لا محالة في مجموعتي الكتلة المضادتين ولقد بحثنا عن حلول مشتركة تحت شكل قياسات فريدمان-روبرتسون -والكر والتي جرّتنا إلى المعادلتين المختلفتين المزدوجتين كالتالي

$$\left\{ \begin{array}{l} R^{+''} = \frac{1}{R^{+2}} \left[\frac{R^{+3}}{R^{-3}} - 1 \right] \\ R^{-''} = \frac{1}{R^{-2}} \left[\frac{R^{-3}}{R^{+3}} - 1 \right] \end{array} \right.$$

الانطلاق بهذا التوسيع مع $R^+ = R^-$ خطٌ، هذا الحل كونه غير مستقر يجعل أحد المجموعتين تتواسع بسرعة زائدة، إنها مجموعتنا وقد رأينا أن هذه الظاهرة تبين فعل الطاقة السوداء المتنافرة



في الكون البدائي كان قانون التطور خطياً

ان قياسات فريدمان - روبرتسون - والكر ذات شكل مشترك عندما يساوي الانحناء صفراء

$$ds^2 = dx^0{}^2 - R^2 [du^2 + u^2 d\theta^2 + \sin^2 \theta d\varphi^2]$$

لابراز الرابط بين النموذج ذو السرعة الضوئية المتغيرة
هذا المساحة ثابتة محلياً تحت فعل مجموعة لورنتز

أي انها العلاقة العامة التي تسمح بالمرور الى المتغيره الزمنيه x^0 الى الوقت

$$x^0 \sim R ; dx^0 \sim dR \sim t^{-\frac{1}{3}} dt \sim \frac{dt}{\sqrt{R}} \sim C(t) dt$$

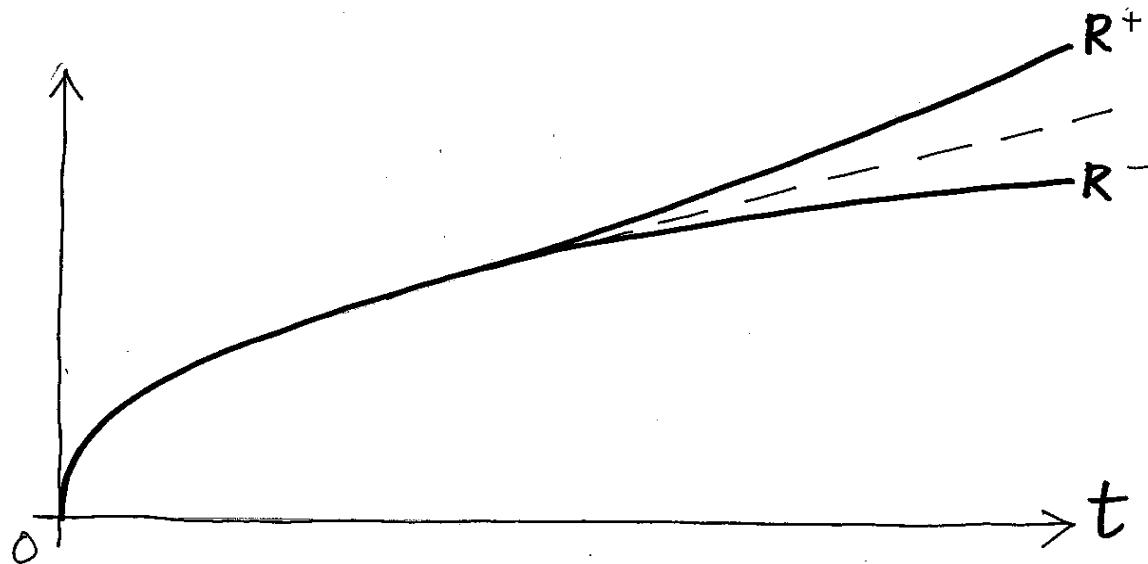
$$dx^0 = C(t) dt$$

$$dx^0 \sim t^{-\frac{1}{3}} dt \Rightarrow x^0 \sim t^{\frac{2}{3}}$$

بعد كسر النّظام عندما تتصرف C كثابتة مطلقة فهذا يتحول الى

$$x^0 = ct$$

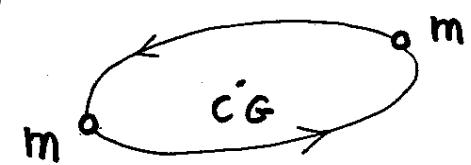
هذا يسمح لنا بتتبّع خطى الشّنائيّة الكونيّة حسب الزّمن مثلما عرّفناه للتّو
و نقصد بالشّنائيّة وحدتين كونيّتين. يمكننا ترجمة التّطوّرات المشتركة
للمجموعتين الكونيّتين



هل استطعنا اعطاء تعريف جيد لهذا الشيء صعب المنال المسمى زمنا؟

ستكون تلك مجرد فرضية من طرفنا قبل كل شيء لنناقش مفارقة التجانس للكون البدائي بشيء أقل تكلفة في الفرضية على نظرية التضخم

لكن تجربة الفكرة الذاتي تتبع ستبين أننا لسنا في أقصى همومنا باعتبار نوع من الساعات الابتدائية مكونة من كتلتين تدوران حول محور جاذبيتهما المشترك سوف نحسب عدد الدورات التي قامت بها منذ لحظة الصفر مع اعتبارها قابلة للضغط كبقية الكون البدائي و يمكنها تجاوز الاضطرابات الكونية بدون عوائق



$$T = \frac{2\pi r^{3/2}}{Gm} \quad Gm = Cst \quad r \propto R \quad T \propto t \propto R^{3/2}$$

$$N = \int_0^{R_0} \frac{dR}{R^{3/2}} = \left[\frac{1}{\sqrt{R}} \right]_0^{R_0} = \text{infini !}$$

احترم من يفكّر في النقطة الصفر و يتساءلون كيف كانت الأمور من قبل؟

