

الجمهورية الجزائرية الديمقراطية الشعبية
وزارة التعليم العالي والبحث العلمي
جامعة قاصدي مرباح – ورقلة –
كلية الطب وعلوم المادة
قسم الفيزياء



مذكرة مقدمة لنيل شهادة
ماستر أكاديمي
تخصص فيزياء نظرية
من إعداد الطالبتين: راشد شريفة - شمباع أمال
تحت عنوان :

حلول معادلات آينشتاين والكسمولوجيا الحديثة

نوقشت بتاريخ : 2018/06/07

أمام لجنة المناقشة المكونة من :

أعضاء اللجنة :

رئيسا	جامعة ورقلة	أ.ت.ع	خوجة محمد الأمين
مناقشا	جامعة ورقلة	أ.ت.ع	بن طويلة عمر
مؤطرا	جامعة ورقلة	أ.ت.ع	بن بيتور عبد الوهاب

2018 / 2017

إهداء

إلى

أمي وأبي

هما أمتي في الحياة

وإلى كل أفراد عائلتي فهم قارب النجاة

وإلى كل صديق قريب وبعيد فهم عونني في الحياة

أهدي هذا العمل المتواضع لهم جميعا ، أسئلكم الله أن يوفقنا

به في المحيا والممات

شكر وتقدير

الحمد لله أولاً ودائماً على جميل إحسانه وحسن توفيقه

لي في إنجاز هذا العمل المتواضعة ، الذي أرجو أن

يكون مقبولاً عنده فلك الحمد ربي حتى ترضى ولك الحمد إذا

رضيت ولك الحمد على نعمة الحمد .

لا يسعني في هذا المقام وكل مقام إلا أن أتقدم بجزيل الشكر

والامتنان وأسعى عبارات التقدير إلى من علمني وأثار لي درج العلم

والمعرفة وقدم الكثير والكثير دون كلل أو ملل الأستاذ المشرف " بن

بيتر عبد الوهاب " الذي أسأل الله أن يجزيه خير جزاء .

كما أتقدم بجزيل الشكر لقسم الفيزياء بجامعة قاصدي مراح لكل من

ساعدي وأرشدني ولكل من قدم لي يد العون ولو بكلمة طيبة

قائمة الصور

- الصورة (1-1): على اليسار نيوتن في الأرض و على اليمين آينشتاين في الفضاء، لا يمكن ان يعرف كل منهما إذا كان في الأرض او يتحرك بتسارع ثابت
- 06
- الصورة (2-1): تمثل إنحناء الزمكان
- 06
- الصورة (3-1): تمثل ثقب أسود
- 11
- الصورة (4-1): تمثل ثقب أسود دوار
- 14
- الصورة (1-2): توضح شكل هندسة الكون وفق قيم K
- 18
- الصورة (2-2): توضح سطح مستوي، سطح ذي تحدب سالب، سطح كروي أو ذي تحدب موجب
- 22
- الصورة (3-2): توضح نسب المادة المرئية و المادة المظلمة و الطلقة المظلمة المشكلة للكون
- 23
- الصورة (4-2): توضح المادة المظلمة
- 24
- الصورة (5-2): توضح تمدد الكون بفعل الطاقة المظلمة
- 25
- الصورة (6-2): توضح عمر الكون إبتداءا من الانفجار العظيم
- 26

الفهرس

1

مقدمة

الفصل الأول : بعض الجوانب من النسبية العامة

4

1-1-I نظرية النسبية العامة

4

2-1-I تاريخ النسبية العامة

4

2-I جاذبية نيوتن

5

3-I مبدأ التكافؤ في النسبية العامة

6

4-I النتائج الهندسية

7

1-5-I معادلات أينشتاين للمجال

7

2-5-I العلاقات الرياضية

7

3-5-I لا خطية المعادلات

8

4-5-I الثابت الكوني

8

1-6-I أهم مفاهيم المترية في نظرية النسبية العامة

9

2-6-I مترية شوارتزشيلد

10

3-6-I الفردانية والثقب الاسود

11

4-6-I الأرض والشمس كثنقب اسود

11

5-6-I الثقوب السوداء

11

6-6-I خصائص الثقوب السوداء

12

1-7-I ثقب روي كبير الدوار

12

3-7-I مترية كبير

13

3-7-I نقطة التفرد الجذبوي لكبير

الفصل الثاني : الكسملولولول اللللل

16	1-II علم الكون
17	2-II الكون الرصدل
17	1-II فرضللال الكسملولولول اللللل
17	1-3-II النموذل المعلارل
21	2-3-II كون مملالل الملاحل لكن للر مملانس
22	4-II توسع الكون
23	5-II المالل المظللة والللال المظللة
24	1-5-II المالل المظللة
24	2-5-II الللال المظللة
25	6-II الللنفلار الأعللم

الفصل الللل : كون كهلرللل

28	1-III كون كهلرللل
28	2-III إلفراض الملرل
28	3-III تنسور الللال-المالل
29	4-III مرلبل الللل الكهلرللل \vec{B} والللل المغنلطلسل \vec{E}
35	5-III إللار للول الملرل V^2 و h_{ij}
38	6-III ملرل الكون الكهلرللل
39	7-III أفق الللل للكون كهلرللل
43	خاللمة
45	قائلمة المرارل

مقدمة

الكون عُمره مقدّر بنحو 13.7 مليار سنة، ولك أن تُطلق العنان لمخيلتك في محاولةٍ لإدراك حجم ومقدرة هذا الخلق العظيم على التماسك طيلة تلك الفترة السحيقة، وأيضاً مقدرته على التماسك لفتراتٍ زمنية قادمة لا يُعرف لها موعد نهايةٍ فإذا ما أدركت هذاستيقن أن هذا الكون ليس عبثياً أو عشوائياً، وإنما يسير وفق قوانينٍ مُحكمة أفنت من عمره 13.7 مليار سنة؛ ولا زال يفتى عُمره في عزف سمفونيته الكونية التي أنتج بها تسلسلاً للأحداث قبل مجئنا إليه وحتى هذه اللحظة. فعِظم الكون في حاضرنا، أعطانا تساؤلات عديدة عن أصله، ومن أين أتى؟ ولماذا نحن فيه؟ وإلى أين سيأخذنا؟ أما تلك المشاهدات الرائعة التي نرصدها في فضاءنا من سُدمٍ لإنفجارات نجمية، وتألؤ للنجوم ليلاً في سماءنا، غلغلت في أعماق نفوسنا فضولاً قاتلاً عن معرفة ما الذي خَلّف كل تلك الموجودات بهيئتها الحالية؟ وماذا يمكن أن يوجد غيرها؟ وأكثر من ذلك مُستقبلاً مما لا تبصره أعيننا، ولا تتصوره عقولنا! من أجل ذلك الجمال والروعة الكونية؛ جاهد كثيرٌ من العلماء في وضع نظرياتٍ متعددة من أجل فهم أو تقريب الصورة لنشأة الكون. فظهرت لتلك المحاولات؛ العديد من النظريات والتساؤلات والتصورات حول نشأة الكون ووجوده بما فيه، بعضها فُتد بنظرياتٍ أكثر قابلية للتصديق ودلائل علمية صحيحة، وأخرى لا زالت قيد الدراسة ولكنها كلها إجابات من المرجح أنها ستتحسن تحسناً كبيراً بما سيحدث من تقدم علمي خلال السنوات العشر التالية ما لذي نابا بالفعل من إجابات مؤقته هو أفضل إلى حد هائل من ألا تكون هناك أي إجابات مطلقاً .

لذلك وإجابة على بعض هذه التساؤلات قمنا في هذا البحث بدراسة عدة نماذج كونية وذلك بعد تقديم عدة شروط لهذا الكون ثم رؤية ما النتائج التي ستحصل عليها والمقارنة بينها وهذا باستخدام معادلات النسبية العامة التي كانت المنطلق لهذه الابحاث والتي قادت حلولها إلى نتائج جد مقاربية هو أن للكون بديا اي تشكل من انفجار عظيم وأنه يتمدد بتسارع.

لذلك جعلنا الفصل الأول تمهيد للبحث المطروح بتقديم لمحة تاريخية عن نظرية النسبية العامة و نشأتها والفكرة التي إستوحاها ألبرت أينشتاين لبناء هذه النظرية ومعرفة مبادئها ومعادلة الحقل المشهورة فيها. وأهم تطبيقات النسبية العامة، ثم تليها إحدى حلول معادلة الحقل وهي مترية شوارتزشيلد والتي أدت الى نشوء فكرة الثقوب السوداء ومترية كير وهي أهم الحلول البسيطة لمعادلات الحقل .

أما الفصل الثاني : فكان أكثر شمولاً في تطبيق نظرية النسبية إلى المجال الكوني حيث تم لمستعمل فرضيات الكسمولوجيا الحديثة كالنموذج المعياري التوصل إلى حلول معادلات الحقل لكل مجال الكون مع إبراز أهم علاقات الفيزياء الفلكية و النتائج التي قدمتها فيم يدان علم الكون .

أما الفصل الثالث : فقد تم فيه دراسة حلول معادلات الحقل إنطلاقاً من كون لا يوجد فيه أي مادة حيث يحوي على شحنة فقط وأدت حلول معادلات الحقل الجاذبي لهذا الكون الكهربائي إلى مترية تشبه مترية شوارتزشيلد حيث أفق الحدث لهذا الثقب الأسود هو الشحنة مربع .

وبذلك القيام بتقديم بعض الحلول الواقعية والنظرية والتي تتوافق بدرجة كبيرة مع الملاحظات التجريبية والإجابة عن الأسئلة التي قد طرحت في بداية البحث كما تم إستخلاص النتائج لكل نموذج وإحتتام البحث بملخصة عامة .

الفصل الأول :

بعض الجوانب من النسبية العامة

I-1-1 نظرية النسبية العامة :

النظرية النسبية العامة : هي نظرية نشرها ألبرت أينشتاين في عام 1915 وهي تمثل الوصف الحالي للجاذبية في الفيزياء الحديثة كما أنها تعميم للنظرية النسبية الخاصة حيث توحد بين النسبية الخاصة وقانون نيوتن للجاذبية، لقد ظل قانون إسحاق نيوتن عن الجاذبية يُعد أعمق جزء في الفيزياء لما يزيد عن مائتي سنة، إبتداء من ثمانينيات القرن السابع عشر حتى بداية القرن العشرين. وكانت هناك أمور قليلة تبدو ضعيفة الشأن لم يستطع النموذج النيوتوني أن يفسرها أو يتنبأ بها، بما في ذلك مدار كوكب عطارد وطريقة انحناء الضوء عندما يمر عبر الشمس حتى صمم ألبرت أينشتاين نموذجاً للجاذبية على أساس نظريته عن النسبية العامة وهو نموذج يفسر كل شيء ويفسر نموذج نيوتن، ولكنه يفسر أيضاً تلك التفاصيل الدقيقة لمدارات الكواكب وانحناء الضوء. وبهذا المعنى فإن نموذج أينشتاين أفضل من نموذج نيوتن الأقدم، وهو يصنع تنبؤات صحيحة خاصة عن الكون عموماً لا يصنعها النموذج الأقدم، وأضافت النظرية النسبية العامة فكرة تقعر الفراغ بوجود المادة، وهو الأمر الذي يعني أن الخطوط المستقيمة تتشوه بوجود الكتلة أي تصف الجاذبية كخاصية هندسة المكان والزمان، أو ما يعرف بالزمكان

I-1-2 تاريخ النسبية العامة :

بعد وقت قصير من نشره للنظرية النسبية الخاصة في عام 1905 بدأ أينشتاين التفكير في كيفية دمج الجاذبية بالنسبية في إطار جديد. في عام 1907 بدأ في تجربة فكرية بسيطة تشمل مراقبة سقوط حرو إستمّر البحث لمدة ثماني سنوات للوصول إلى نظرية نسبية بالجاذبية، بعد العديد من البدايات الخاطئة، بلغ عمله ذروته في عام 1915 حيث عرض في الأكاديمية البروسية للعلوم ما يعرف الآن باسم معادلات أينشتاين للمجال هذه المعادلات تحدد تأثير هندسة المكان والزمن على أي مادة، وتشكّل هذه المعادلات جوهر نظرية أينشتاين في النسبية العامة [10].

I-2 جاذبية نيوتن :

القوى الخارجية المطبقة على جسم متحرك وفق قانون نيوتن الثاني والذي ينص على أن مجموع القوى الخارجية بشكل شعاعي المطبقة على جسم يساوي إجماع كتلة العطالة للجسم بالقيمة الشعاعية للتسارع.

$$F = ma \quad (1.1)$$

F قوة الجذب بين الجسمين

m كتلة الجسم

بالتعويض بقانون الجذب العام نجد :

$$G \frac{mM}{r^2} = ma \quad (1.2)$$

حيث :

M كتلة الأرض

m تختزل من طرفي المعادلة نجد :

$$\frac{GM}{r^2} = a$$

هذه المعادلة تبين أن التسارع نحو الأرض لا يعتمد على كتلة الجسم الساقط m ولولنا استخدمنا القيم المعروفة لكتلة الأرض M

و ثابت الجذب العام G ونصف قطر الأرض r سنحصل على :

$$a = g = 9.8 \text{ m/s}^2$$

وهذه هي القيمة العملية المقاسة لتسارع الجاذبية الأرضية هذه القيمة موجودة من أيام غاليليو ولكن بدون أن تأخذ المعنى الفيزيائي

الموجود في النسبية العامة .

I-3 مبدأ التكافؤ في النسبية العامة :

نميز في الفيزياء بين مراجع عطالية (جمل مرجعية عطالية) ومراجع غير عطالية حيث يمكن لأي جسم أن يحافظ على حركته المنتظمة في الجمل العطالية ما لم يخضع لقوة ما أو يتأثر بجسم آخر ضمن نفس الجملة، في حين تكتسب الأجسام في الجمل غير العطالية تسارعا ناتجا عن حركة الجملة نفسها وتسارعها وليس نتيجة تأثير جسم داخلي ضمن الجملة. تتم تفسير مقاومة هذا التسارع بقوى افتراضية ندعوها قوى العطلة في حالة الحركة المستقيمة للجمل المرجعية أو قوى العطلة النابذة في حالة الحركة الدورانية للجمل المرجعية. هذه القوى تعتبر قوى افتراضية غير فيزيائية في الميكانيك الكلاسيكي النيوتني لكن في النسبية العامة ليس هناك مجالاً لمثل هذا التمييز حسب مبدأ التكافؤ.

و قد إستند أينشتاين في الواقع على حقيقة معروفة منذ غاليليو ألا وهي تماثل الكتلتين الثقالية والعطالية للأجسام، مما يؤكد أن

التسارع الحركي والثقالة (*gravity*) هي مظاهر لأمر واحد ويفترض أنه لا وجود لأي تجربة يمكن أن تميز بين حقل ثقالي -

جاذبية - و تسارع منتظم [11].



الصورة (1-1): على اليسار نيوتن في الأرض و على اليمين آينشتاين في الفضاء، لا يمكن ان يعرف كل منهما إذا كان

في الأرض او يتحرك بتسارع ثابت

4-I النتائج الهندسية :

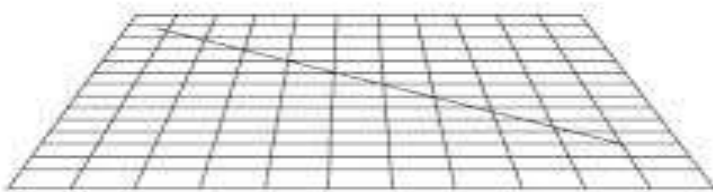
إن التصور الأساسي للفضاء بقي إقليديا طيلة قرون لتوافقه مع معظم النظريات الفيزيائية بخاصة ميكانيك نيوتن لكن ظهور

النسبية العامة فتح الباب للاعتقاد حول لإقليدية الزمكان (الزمان + المكان = الزمكان) وقد أكدت الكثير من التجارب هذه

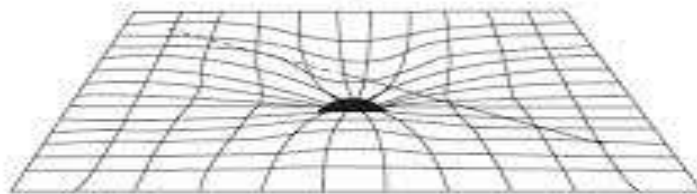
الحقيقة وقام عددا من علماء الرياضيات بصياغة هندسات لإقليدية مثل لوباتشوفسكي ووريمانو وغاوس وغيرهم ففي الإطار

المرجعي التقليدي للميكانيك الكلاسيكي فإن الجسم ذو الحركة الحرة يتحرك على طول خط مستقيم وفق سرعة ثابتة. أما وفق

المصطلح الجدي فإن المسار هو مسارجيوديسي فهو خطوط مستقيمة ضمن فضاء منحنى [10].



(أ)



(ب)

الصورة (2-1): تمثل إنحناء الزمكان

I-5-1 معادلات آينشتاين للمجال :

معادلات آينشتاين للمجال (EFE) (هي مجموعة عشر معادلات في نظرية ألبرت آينشتاين للنسبية العامة ، تعادل معادلات آينشتاين للمجال انحناء الزمكان يعبر عنها بمؤثر آينشتاين (مع الطاقة وكمية الحركة ضمن ذلك الزمكان) المعبر عنها بموتر الإجهاد-الطاقة ، تستعمل معادلات آينشتاين للمجال لإيجاد الهندسة الفضائية للزمكان وجود الكتلة والطاقة ، أي أنها تعطي المؤثر المتري للزمكان بدلالة كل من الإجهاد-والطاقة في الزمكان [11].

تؤول معادلات آينشتاين للمجال إلى قانون نيوتن إذا كان المجال الثقالي ضعيفا والسرعات أقل بكثير من سرعة الضوء و تتضمن الحلول التقنية لمعادلات آينشتاين للمجال تبسيط الفرضيات مثل التماثل ($homogeneity$). يمكن الحصول على تبسيطات أفضل بتقريب الزمكان الفعلي كزمكان $K = 0$.

I-5-2 العلاقات الرياضية :

يمكن كتابة معادلات آينشتاين للحقل (EFE) ($Einstein Field Equation$) (على الشكل التالي:

$$R_{\mu\nu} - \frac{1}{2} g_{\mu\nu} R + g_{\mu\nu} \Lambda = K T_{\mu\nu} \quad (1.3)$$

حيث :

$$K = \frac{8\pi G}{c^4}$$

$R_{\mu\nu}$ تمثل إنحناء ريشي، R إنحناء سلمي، $g_{\mu\nu}$ موتر المترية، Λ يمثل ثابت كوني، G ثابت الجذب العام، C هي سرعة الضوء و $T_{\mu\nu}$ كثافة المادة.

معادلات آينشتاين للحقل هي معادلة تربط بين مجموعة من موترات 4×4 تماثلية. لكل موتر توجد 10 مركبات مستقلة، تؤول المعادلات المستقلة إلى 6 عدديا بالرغم من أن معادلات آينشتاين للمجال تمت صياغتها في السياق بداية من نظرية رباعية الأبعاد، فقد قام بعض النظريين بتوسيع نتائجها إلى n من الأبعاد .

I-5-3 لا خطية المعادلات :

بالرغم من المنظر البسيط الذي تبدو عليه المعادلات، إلا أنها معقدة في الواقع. إذا علم توزيع معين للمادة والطاقة على هيئة موتر كتلة - طاقة فإن معادلات آينشتاين للحقل تفهم على أنها معادلتان للموتر للمترية وموتر ريشي والإنحناء السلمي معتمد على

المتريّة بطريقة لا خطية معقدة، في الحقيقة، إن معادلات أينشتاين للحقل تمثل جملة من 10 معادلات تفاضلية جزئية، مرتبطة لا خطية .

يمكن للمرء كتابة معادلات أينشتاين للحقل بصورة أكثر اندماجية بتعريف موتر أينشتاين [7]

$$G_{\mu\nu} = R_{\mu\nu} - \frac{1}{2}Rg_{\mu\nu}$$

و يمكن كتابة معادلات أينشتاين للحقل على الشكل:

$$G_{\mu\nu} = \frac{8\pi G}{c^4}T_{\mu\nu} - g_{\mu\nu}\Lambda$$

باستعمال وحدات هندسية حيث $c = G = 1$ يمكن إعادة كتابتها كما يلي:

$$G_{\mu\nu} = 8\pi T_{\mu\nu} - g_{\mu\nu}\Lambda$$

الحد الأيسر يمثل تقوس الفضاء والزمان الزمكان الذي يتم إيجاد من المتريّة بينما الحد على الطرف الأيمن يمثل محتوى الطاقة والمادة من الزمكان. بالتالي يمكن تفسير معادلات أينشتاين للحقل كمجموعة من المعادلات تملي علينا كيفية ارتباط تقوس الزمكان بمحتوى المادة والطاقة في الكون [6].

I-4-5-4 الثابت الكوني :

قام أينشتاين بتعديل معادلاته الأصلية للمجال ليتضمن حداً كونياً متناسباً بمعالمترية :

$$R_{\mu\nu} - \frac{1}{2}g_{\mu\nu}R + g_{\mu\nu}\Lambda = \frac{8\pi G}{c^4}T_{\mu\nu}$$

حيث قدم ثابت الحد الكوني أصلاً لوصف كون ستاتيكي.

هناك تقنيات فلكية متطورة قد وجدت أن القيمة الموجبة لـ Λ ضرورية لتفسير بعض المشاهد الكونية التي هي جوهر البحوث العلمية المعاصرة. كان أينشتاين يعتقد بأن الثابت الكوني وسيط مستقل، لكن حده في المعادلة يمكن أن ينتقل إلى الطرف الآخر جبرياً، المكتوب كجزء من موتر لإجهاد والطاقة.

I-6-1 أهم مفاهيم المتريّة في نظرية النسبية العامة :

من خلال المتريّة يمكن تعيين نوع الفضاء وتقوسه و حساب حقل جاذبيته تتم هذه المحاسبات من خلال تنسور ريمان وريتشي والاهم معادلات حقل أينشتاين سواء في الفراغ او في وجود المادة في حقل الجاذبية سنتطرق إلى أهم المتريات التي طرحت في نظرية النسبية العامة [3].

الصورة العامة لمترية في فضاء الزمكان هي :

$$ds^2 = g_{\mu\nu} dx^\mu dx^\nu \quad (1.4)$$

أوبصورة اخرى :

$$ds^2 = A dt^2 + B dx^1 dt + \dots E dx_1^2 + \dots H dx_2 dx_3$$

المعاملات A و B.... هي توابع ل x_1, x_2, t وغيرها لكن في حقل ساكن الحالة الخاصة لهاذه المترية هو :

$$ds^2 = A dt^2$$

الزمكان حول كتلة ضخمة مثل الشمس تقريبا منكوفسكي أي:

$$ds^2 = c^2 dt^2 - dx_1^2 - dx_2^2 - dx_3^2 \quad (1.5)$$

في حقل ضعيف معامل هذه المترية متساوية يمكننا التعبير عن كل مركبات المتري كمصفوفة للأبعاد المكانية X Y والبعد

الزمني t كالتالي :

$$g_{\mu\nu} = \begin{pmatrix} g_{tt} & g_{tx} & g_{ty} & g_{tz} \\ g_{xt} & g_{xx} & g_{xy} & g_{xz} \\ g_{yt} & g_{yx} & g_{yy} & g_{yz} \\ g_{zt} & g_{zx} & g_{zy} & g_{zz} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} -1000 \\ 0 & 100 \\ 0 & 010 \\ 0 & 001 \end{pmatrix}$$

I-6-2 مترية شوارتزشيلد :

حصل العالم الفيزيائي الألماني كارل شفارتزشيلد عام 1915 على حل دقيق لمعادلة أينشتاين للمجال الجذبوي خارج جسم كروي

حيث إلتزم بثلاث شروط لإيجاد المتري وحل معادلة المجال وهي :

- الجسم المسبب لإحناء الزمكان متناظر كرويا وغير دوار أو يدور ببطء شديد
- الزمكان المنحني مستقر أي لا يتغير مع الزمن
- المتري سيصف تحذب الزمكان في منطقة بعيدة جدا عن مصدر الإحناء منطقة زمكانية تكاد تكون مسطحة أي فضاء

$$\text{منكوفسكي وليستخدم معادلة أنشتاين للفراغ أي إهمال تنسور الطاقة } T_{\mu\nu} = 0 \quad [3].$$

وبذلك تكتب معادلة أنشتاين بالشكل التالي :

$$R_{\mu\nu} - \frac{1}{2} g_{\mu\nu} R + g_{\mu\nu} \Lambda = 0 \quad (1.6)$$

وتكتب المترية كالتالي :

$$ds^2 = c^2 \left(1 - \frac{2M}{Gr}\right) dt^2 + \left(1 - \frac{2M}{Gr}\right)^{-1} dr^2 - r^2 (d\theta^2 + \sin^2 \theta d\varphi^2) \quad (1.7)$$

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

يحتوي الحل على جزء من صيغة المعادلة بالشكل:

$$\left(1 - \frac{2M}{Gr}\right)$$

لنساويه بالصفر:

$$\left(1 - \frac{2M}{Gr}\right) = 0$$

نحصل على :

$$r = 2M = \frac{2Gm}{c^2} \quad (1.8)$$

r هي نقطة غامضة القيمة تجعل جزء المعادلة متفردة وأحد أهم نتائج متريّة شوارتزشيلد وهي نظرية الثقوب السوداء .

I-6-3 الفردانية والثقب الاسود :

الفردانية هو المسافة المحيطة بمركز جرم عظيم الكتلة ب إفتراض أن جميع مادة الجرم مركزة ومنضغطة في نقطة المركز والتي تصبح

عندها سرعة الإفلات مساوية لسرعة الضوء ولقد نوقش لمدة عشرات السنين المعنى الفيزيائي لذلك التفرد الجذبوي وعن احتمال

وجوده فعلا في الطبيعة ، ولم يكن احتمال تكوّن ثقب أسود غير معروف في ذلك الوقت وإنما عرفنا ذلك من التقدم العلمي الذي

أحرزه العلماء في النصف الثاني من القرن العشرين [5].

وحصل "شفاارتزشيلد" على المعادلة:

$$R_S = \frac{2GM}{c^2}$$

حيث تعطي هذه القيمة المترية أو المسافة بين نقطتين بالشكل :

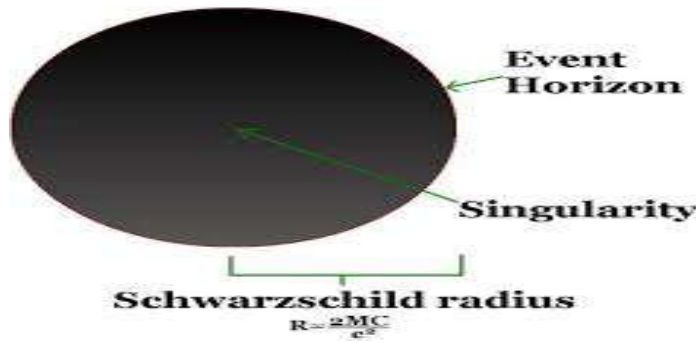
$$ds^2 = \infty$$

I-6-4 الأرض والشمس كثقب اسود :

يتناسب نصف قطر شوارتزشيلد تناسباً طردياً مع الكتلة وعلى ذلك فالشمس لـ نصف قطر شفارترزشيلد قدره 3 كيلومتر بينما الأرض لها نصف قطر شفارترزشيلد يبلغ 9مليمتر فقط . وهذا يعني أنه لو تجمعت كتلة الشمس في كرة نصف قطرها 3 كيلومتر فإن حجم الشمس سوف يستمر في التقلص والإنكماش حتى يصل إلى "التفرد singularity" بسبب قوى الجاذبية . وتصل الأرض إلى حالة تفرد جذبي يفترض أن كتلتها تتجمع في كرة نصف قطرها 9مليمتر وأما كتلة الكون فلها نصف قطر شفارترزشيلد قدره 10مليارسنة ضوئية تقريباً [5].

I-6-5 الثقوب السوداء :

تعتبر الثقوب السوداء الظاهرة الأعنف والأكثر غموضاً فالثقب الأسود يمثل المرحلة الأخيرة من حياة النجم حيث ينتج الثقب الأسود من إنهيار نجم هائل على نفسه فتتكسد مادة النجم في حجم صغير جداً وبالتالي تكون كثافة الثقب الأسود هائلة وجاذبيته مهولة بحيث أنها لا تسمح لأي شيء بالإفلات حتى الضوء نفسه ويزداد تركيز الكتلة نتيجة تداخل جسيمات ذراته وانعدام الفراغ البيئي بين الجزيئات وتصبح قوة جاذبيته قوية بل وإلى أبعد من ذلك فحسب النظرية النسبية العامة فإن الجاذبية تقوس الفضاء الذي يسير فيه الضوء بشكل مستقيم [1].



الصورة (1-3): تمثل ثقب أسود

I-6-6 خصائص الثقوب السوداء :

بمجرد أن يتكون الثقب الأسود فإن كل خصائصه تحدد فقط بثلاث معاملات وهي: الكتلة ، الشحنة ، كمية الدفع الزاوي وكل المعلومات الفيزيائية الأخرى ستختفي خلف أفق الحدث وهذا ما جعل الفيزيائي جون ويلر يطلق عبارته الشهيرة " ليس للثقوب السوداء شعر" فهي كلها متشابهة وتحدد من خلال ثلاث معاملات فقط وهذا يعني أننا نستطيع نظرياً دراسة أنواع من الثقوب السوداء منها [2] :

• ثقب أسود ساكن بدون شحنة يوصف بحل شوارتزشيلد

• ثقب أسود دوار يوصف بحل كير

I-7-1 ثقب روي كير الدوار :

إن كرة الزمكان التي تحيط بالنجم تدور مع إتجاه دوران النجم حول نفسه ، هنالك نجوم تدور حول نفسها بقوة غزل عالية جدا أشهرها النجوم النيوترونية و الثقوب السوداء كنتيجة حتمية بعد إنهيار النجوم النيوترونية ناحية مراكزها أي أن مترية شوارتزشيلد لا يصف فعليا الزمكان التي تحيط بالثقب الأسود بل يصف زمكان بطيء ذي دوران مغزلي شديد هذا المتري وجدده عالم رياضيات إسكتلندي روي كير ويسمى مترية كير [2] .

I-7-2 مترية كير :

في عام 1963 وجد روي كير مجموعة من الحلول لمعادلات النسبية العامة تصف الثقوب السوداء الدوارة ف إذا كان الدوران صفر $a=0$ يكون الثقب الأسود كروي تماما ويكون الحل مماثلا لحل شوارتزشيلد أما إذا كان الدوران لايساوي الصفر ينتفخ الثقب الأسود نحو الخارج قرب مستوي خط استوائه تماما مثل الأرض المنبعجة من لثير دوراتها [4].

ولتخذ مترية كير الشكل التالي

$$ds^2 = -\left(1 - \frac{2m}{\rho^2}\right) dt^2 - \frac{4Mr a \sin^2 \theta}{\rho^2} dt d\varphi + \frac{\rho^2}{\Delta} dr^2 + \rho^2 d\theta^2 + \left(r^2 + a^2 + \frac{2Mr a^2 \sin^2 \theta}{\rho^2}\right) \sin^2 \theta d\varphi^2 \quad (1.9)$$

نعرف :

$$a = \frac{J}{M} : \text{كمية الدفع الزاوي على وحدة الكتل}$$

حيث :

$$\rho^2 = r^2 + a \cos^2 \theta$$

و:

$$\Delta = r^2 - 2Mr + a^2$$

M : كتلة الجسم الأسود

I-7-3 نقطة التفرد الجذبوي الكبير :

بتبسيط المترية وأخذ الزاوية $\theta = 0$ تاخذ المترية الشكل :

$$ds^2 = -\left(1 - \frac{2m}{r}\right) dt^2 - \frac{4Ma}{r} dt d\varphi + \left(\frac{1}{\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{a^2}{r^2}\right)}\right) dr^2 - \left(1 + \frac{a^2}{r^2} + \frac{2ma^2}{r^3}\right) r^2 d\varphi^2 \quad (1.10)$$

إن متري مركبة الزمان $g_{00} = \left(1 - \frac{2M}{r}\right)$ نفسه الموجود في متريّة شوارتزشيلد لنساويه بالصفر :

$$1 - \frac{2M}{r} = 0$$

نجد $r = 2M$ وهو نصف قطر شوارتزشيلد أي أنه حالة خاصة من متريّة كير.

بالإنتقال لإحداثيّة المكان :

$$\frac{1}{\left(1 - \frac{2m}{r} + \frac{a^2}{r^2}\right)} = 0$$

نجد :

$$r_{\pm} = \frac{2m \pm \sqrt{4m^2 - 4a^2}}{2} \quad (1.11)$$

وهي كما في متريّة شوارتزشيلد نقطة التفرد الجذبوي لكير حيث في هذه النقطة لايفلت حتى الضوء من جاذبية الثقب الأسود

القوية وهنا يوجد لدينا قيمتين أي نقطتين للتفرد الجذبوي.

إذا أخذنا القيمة الموجبة فإن هذا الحل يسمى أفق الحدث الخارجي

$$r_+ = m + \sqrt{m^2 - a^2}$$

أما إذا أخذنا القيمة السالبة فإن هذا الحل يسمى أفق الحدث الداخلي أو أفق كوشي

$$r_- = m - \sqrt{m^2 - a^2}$$



الصورة (1-4): تمثل ثقب أسود دوار

الثقوب السوداء لا دليل عليها سوى حسابات مبنية على النسبية لذلك كان هنالك من لم يصدق بها وفي عام 19 رصد مارتين سميث وهو عالم فلكي أمريكي طيف جسم باهت يشبه النجم لكن إزاحة طيفه غيرالنجوم العادية تماما فالإنزياح الشديد نحو الأحمر يدل على سرعة ابتعاده عنا أو إبتعادنا نحن عنه سمي هذا الجسم بالكوازارات له طاقة عالية جدا وتصل سرعته حتى 80 من سرعة الضوء وهي تقع على حدود الكون أي تبعد بمسافة مليار سنة ضوئية .
وبذلك تحولت الأراء حول الثقب الأسود إلى حقيقة وجعل نظرية النسبية حقيقة علمية مقبولة [1] .

الفصل الثاني :

التكنولوجيا الحديثة

II - 1 علم الكون :

الكون أو الكسمولوجيا هو العلم الذي يدرس الكون بمجمله بكل ما فيه من مادة وطاقة كمكان يعيش به الإنسان ويتفاعل معه [8] وتأتي كلمة كوسمولوجيا (*cosmos*) من الكلمة الإغريقية وتعني الكون بالإضافة (*logia*) بمعنى خطبة أو محاضرة وهي تلحق بمعظم الكلمات لتشير إلى العلم الذي يدرس هذا الموضوع ورغم حداثة هذا العلم من حيث تداخله مع الفيزياء الحديثة فإن جذوره تمتد إلى العصور القديمة بمعالجتها الفلسفية والدينية الغيبية (ميتافيزيقية) لموضوع أصل الكون والوجود [14].

وظل الوضع هكذا حتى نشر أنشتاين نظريته النسبية العامة بعدها تغير كل شيء وصار للكون علم رسمي يسمى علم الكونيات ولم يعد للميتافيزيقيا أي مكان في تفسير الكون أو أصله وشكله وتطوره ونهايته و قد احكم العلم قبضته عليه وصار للكون معادلاته الخاصة به مثلما لميكانيكا الكم والديناميكا الحرارية معادلات خاصة بهما [2].

إن رياضيات علم الكونيات على غرار المتوقع سهلة نسبيا على الأقر لإذا ما قورنت بالمواضيع الأخرى في النسبية العامة كالثقوب السوداء مثلا وهذه السهولة تعود لسببين هو أن الجاذبية تحكم الكون كله على المدى الواسع جدا هذا يعني اننا لا نحتاج أن نأخذ في الحسبان تلك التأثيرات المحلية القادمة من القوى الأخرى في الكون مثل الكهرومغناطيسية والنوية السبب الثاني هو انه على المدى الواسع بشكل كاف يصبح الكون متجانسا ومتناضرا كليا والمقصود بالمدى الواسع جدا هو النظر للكون على أكبر تركيباته مثل العناقيد المجرية العملاقة وليس النظر مثلا إلى المجموعة الشمسية او المجرات المحلية فهذه بنى صغيرة ونحن هنا نهتم ب أكبر بنى الكون [2].

الفرق بين الكون (*Cosmos*) والفضاء الكوني (*Universe*) أن التسمية الأولى تعبر عن الكون المرئي لنا أما الثانية فهي مجمل الزمكان في كوننا سواء أكان مرئيا لها أم لا [8].

ومن عجائب أننا لانعلم من الكون إلا ما يقارب 4% فقط والباقي من الكون 96% مجهول لانعلم عنه أي شيء [11].

II – 2 الكون الرصدي (*observational cosmology*):

الكون المشاهد أو المرصود هو الكون الذي نستطيع مشاهدته من الأرض يوميا من مجرات ومادة عن طريق ما يصل إلينا من ضوء أو إشارات صادرة من مرحلة الانتفاخ الكوني التي حدثت بعد الانفجار العظيم ب إستعمال الأجهزة الفلكية والأقمار الصناعية [7]. ولدراسة الكون المشاهد و المرصود فيزيائيا كان لزاما علينا إستعمال وسائط وحسابات فلكية وكونية مستخلصة من النظريات الفلكية أهمها :

- الإنزياح نحو الأحمر (*Red shift*)
- ثابت هابل (*Hubble constant*)

II – 3 فرضيات الكوسمولوجيا الحديثة :

حل معادلات الحقل في كل مجال الكون وضعت فرضيات :

II – 3 – 1 النموذج المعياري (*Friedmann–Lemaitre–Robertson–Walker*) :

أي أن الكون يكون متجانس و متماثل المناحي حيث أعتبر الكون عبارة عن جملة واحدة و هو غاز مثالي ذراته هي المجرات وبالتالي تحل معادلات أنشطاين للحقول وفق هاته الفرضية .
لدينا :

$$R_{\mu\nu} - \frac{1}{2} g_{\mu\nu} R + \Lambda g_{\mu\nu} = K T_{\mu\nu}$$

باعتبار $T_{\mu\nu}$ في حالة غاز مثالي أي :

$$T_{\mu\nu} = (\rho + p)u_{\mu}u_{\nu} + p g_{\mu\nu} \quad (2.1)$$

حيث :

ρ هي الكثافة ، p هو الضغط ، u_{μ} و u_{ν} هي السرعة الرباعية

نتحصل على المترية التالية :

$$ds^2 = c^2 dt^2 - a^2(t) \left[\frac{dr^2}{1 - kr^2} + r^2 d\Omega^2 \right] \quad (2.2)$$

حيث :

$$\frac{dr^2}{1 - kr^2} + r^2 d\Omega^2 \text{ تعبر عن المسافة}$$

وكذلك :

$$d\Omega^2 = d\theta^2 + \sin^2\theta d\phi^2$$

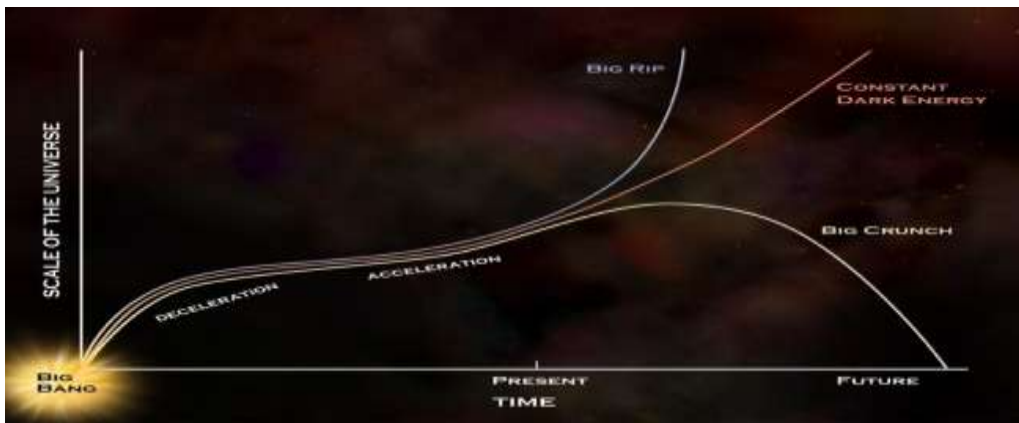
k يمكن أن تتواجد في 3 حالات :

✓ $K = 1$ الكون متسع بتقوس موجب أي أنه يتسع لوقت معين ثم ينكمش في زمن آخر ويعود إلى 0

✓ $K = 0$ الكون متسع بتقوس معدوم أي أنه يتسع بطريقة مماسية حيث يتسع في البداية يتسع بقوة ثم يبدأ في الإنقاص في

الإتساع و في ∞ يتوقف .

✓ $K = -1$ كون متسع بتقوس سالب بإستمرار لل ∞ .



الصورة (1-2): توضح شكل هندسة الكون وفق قيم K

من الجداء $a^2(t) \left[\frac{dr^2}{1 - kr^2} + r^2 d\Omega^2 \right]$ يتبين أن المسافة تتعلق بالزمن أي أن المسافة تتغير مع مرور الزمن .

$a(t)$ هي حل للمعادلة :

$$(\dot{a})^2 = \frac{8\pi G}{3} a^2 \rho - kc^2 + \frac{\Lambda c^2}{3} a^2 \quad (2.3)$$

حيث :

G ثابت الجاذبية ، c سرعة الضوء

وجد أنشتاين أن معادلاته لا يوجد فيها حل يوصف كونا ساكنا (ستاتيكا) لا يتغير بالزمان وبدلا من أن يتخلى عن كون يبقى دائما على هذه الحال كما كان يعتقد هو ومعظم الآخرين فإنه لفق في معادلاته بأن أضاف حدا سماه بالثابت الكوني ، يؤدي إلى إنحناء المكان بالمعنى المضاد بحيث تتحرك الأجسام متباعدة ويستطيع هذا التأثير التنافري للثابت الكوني أن يوازن التأثير التجاذبي للمادة وبالتالي فإن هذا يتيح حلا ستاتيكا للكون ، كانت هذه واحدة من أكبر الفرص الضائعة في الفيزياء النظرية ، فلو أن أنشتاين تمسك بمعادلاته الاصلية لأمكنه من أن يتنبأ بأن الكون يجب أن يكون إما ممتددا أو منكمشا .

كشفت الأرصاد بتلسكوب المائة بوصة في مرصد مونت ويلسون عن أنه كلما زاد بعد المجرات الأخرى عنا زادت سرعة حركتها متباعدة فالكون يتمدد بحيث أن المسافة بين مجرتين تتزايد بالزمن زيادة مطردة ، أدى هذا الاكتشاف إلى زوال الحاجة إلى ثابت كوني حتى يعطينا حلا ستاتيكا للكون ، وقد قال أنشتاين فيما بعد ان الثابت الكوني هو أكبر خطأ في حياته [4].

نستطيع إختيار قيم Λ بحيث نتحصل على كون سكوبي أي :

$$\dot{a}(t) = 0 \quad (2.4)$$

أما بعض العلماء فقد حذفوا هذا الثابت من معادلة الحقول فأصبحت بالشكل التالي :

$$R_{\mu\nu} - \frac{1}{2} g_{\mu\nu} R = K T_{\mu\nu}$$

عند حل هاته المعادلات نتحصل على المترية السابقة :

$$ds^2 = c^2 dt^2 - a^2(t) \left[\frac{dr^2}{1 - kr^2} + r^2 d\Omega^2 \right]$$

$a(t)$ هي حل للمعادلة :

$$(\dot{a})^2 = \frac{8\pi G}{3} a^2 \rho - Kc^2 \quad (2.5)$$

و لدينا :

$$H = \frac{\dot{a}}{a} = \sqrt{\frac{8\pi G}{3} \rho - \frac{Kc^2}{a^2}} \quad (2.6)$$

وهذا لا يتوافق مع الملاحظات الفلكية .

ثابت هابل :

كان هابل يسجل أطراف الضوء القادم من المجرات البعيدة ، وجد أن الطيف يميل إلى جهة الأحمر، ويزداد ميلان الطيف كلما إزداد بعد المجرة ، ولم يكن أمامه و أمام غيره من العلماء إلا تفسير واحد غريب صعب التصديق وذلك أن المجرات كلها تنفر من بعضها البعض وتهرب من بعضها بعضا بسرعات خارقة . مستهجنة حتى على العلماء الفلكيين أصحاب الأرقام العجيبة الغريبة ، فقد بلغ تباعد أقصى المجرات التي رآها التيلسكوب جيل ولسن 25000 ميل - الثانية (أي 0.14 سرعة الضوء) ، ورأى تلسكوب جيل بالومار مجرات تتباعد بسرعة 40000 ميل - ثانية (أي أكثر من 0.20 سرعة الضوء) .

وبناء على ذلك فالمجرات في هذا الكون تشبه النقط المرسومة على سطح بالون من المطاط ينفخ في باستمرار ، فتجد النقطة أن أختها القريبة تبعد عنها بسرعة معينة ، ولكن النقط الأخرى تزداد سرعة إبتعادها كلما إزداد بعدها ، وهكذا نتوهم كل نقطة أنها أصيب بداء تنفر منه الأخرى .

وبالتالي المجرات تتباعد عن بعضها ، والفضاء يتمدد وينتفخ [5] .

وإستطاع هابل أن يضع العلاقة التالية :

$$V = Hd \quad (2.7)$$

والتي توضح أن كل المجرات تقريبا تبتعد عنا بسرعة V تتناسب مع مسافة بعدها عن الأرض d .

وبالتالي وجب إرجاع Λ في المعادلة لكن بشرط $\dot{a} \neq 0$

وبالتالي :

$$H = \frac{\dot{\alpha}}{\alpha} = \sqrt{\frac{8\pi G}{3}\rho - \frac{kc^2}{\alpha^2} + \frac{\Lambda c^2}{3}} \quad (2.8)$$

بوضع $k = 0$

$$H = \frac{\dot{\alpha}}{\alpha} = \sqrt{\frac{8\pi G}{3}\rho + \frac{\Lambda c^2}{3}}$$

$$H = \frac{\dot{\alpha}}{\alpha} = \sqrt{\frac{8\pi G}{3}\left(\rho + \frac{\Lambda c^2}{8\pi G}\right)}$$

حيث $\rho + \frac{\Lambda c^2}{8\pi G}$ هي المادة المرئية والمادة التي لانراها

$$\frac{\Lambda c^2}{8\pi G} = \rho'_{\text{dark-Mater}} + \rho'_{\text{dark-Energy}}$$

$$\Lambda > 0 ; \frac{\Lambda c^2}{8\pi G} = \text{كثافة المظلمة المادة}$$

II - 3 - 2 كون متمائل المناحي لكن غير متجانس :

حل معادلات أنشيلين للحقول يعطى بالشكل التالي :

$$ds^2 = c^2 dt^2 - \frac{\left(\frac{\partial R}{\partial r}\right)^2}{1 - k(r)} dr^2 - R^2 d\Omega^2 \quad (2.9)$$

وهي مشابهة لحل معادلات أنشيلتين وفق فرضية النموذج المعياري حيث :

$$\frac{\partial R}{\partial r} = a(t) \text{ وكذلك } k \text{ تتعلق ب } r$$

ولدينا :

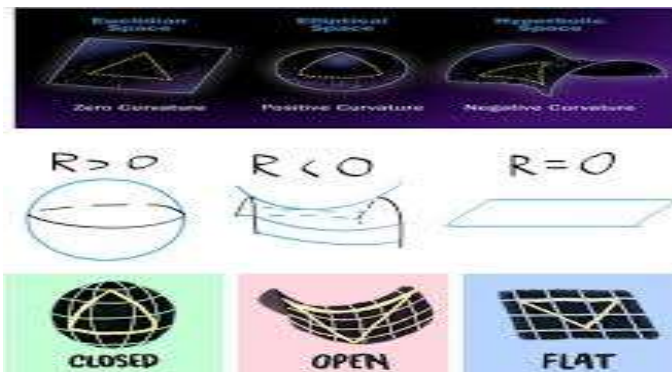
$$\left(\frac{\partial R}{\partial t} \right)^2 = \frac{2M}{R^3} - \frac{k}{r^2} + \frac{\Lambda}{3} \quad (2.10)$$

R مسافة معممة، M كتلة جاذبية

نستطيع إختيار قيم Λ بحيث $\left(\frac{\partial R}{\partial t} \right)^2 = 0$ أو تجاهلها وسوف نتحصل على كون متسع كذلك .

II - 4 توسع الكون :

تبين المشاهدة أن الكون يتمدد باستمرار، ولا يحدد التمدد الملائمائي إنحناء الكون، فقد يكون الكون كونا مفتوحا (ذو معامل إنحناء سالب) أو يكون مسطحا أو مغلقا (ذو معامل إنحناء موجب) ، مع إستمرار تواجد الطاقة المظلمة فيه (حالة مغلقة) ، ستعمل على مقاومة قوى الجاذبية للمادة و أي قوى أخرى تكون من خصائصها العمل على إنكماش الكون . وفي حالتي الكون المنبسط والمفتوح فإن الكون في تلك الحالتين سيستمر التمدد و الإتساع حتى في حالة غياب الطاقة المظلمة.



الصورة (2-2): توضح سطح مستوي، سطح ذي تحدب سالب، سطح كروي أو ذي تحدب موجب

وتستنبط مشاهدات إشعاع الخلفية الكونية التي تجريبها تجربة ويلكسون الميكرونية أن الكون منبسط , وأنه توجد فيه قدر كبير من الطاقة المظلمة . وفي هذه الحالة فسوف يستمر تمدد الكون مع زيادة معدل تسريعه . وتؤيد مشاهدات المستعرات العظمية البعيدة زيادة سرعة تمدد الكون . [10].

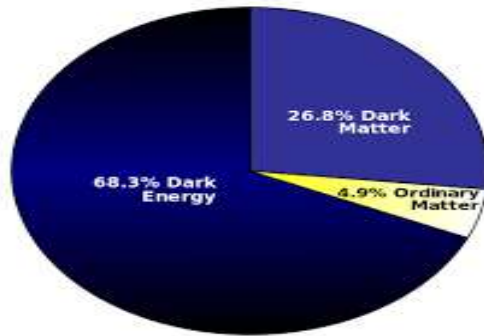
غيرت النسبية العامة تماما من النقاش حول أصل ومصير الكون فلو كان الكون ثابتا لأمكن أن يكون موجودا منذ الأبد ولأمكن أن يكون قد تم تكوينه بشكله الحالي عند وقت ما من الماضي ، ولكن إذا كانت المجرات تتحرك الآن متباعدة فإن هذا يعني أنها كانت ولا بد في الماضي أكثر تقاربا معا ، وهكذا فإلك المجرات منذ ما يقرب من خمسة عشر بليون عام س تكون كلها معا إحداها فوق الأخرى وتكون الكثافة عندها كبيرة جدا ، سميت هذه الحالة بالذرة البدائية وذلك بواسطة القس الكاتوليكي جورج ليميتز الذي كان أول من بحث في أصل الكون الذي نسميه نحن الانفجار العظيم [4].

II – 5 المادة المظلمة والطاقة المظلمة :

عندما ترى كلمة مظلم (Dark) في الفيزياء فأعلم أننا نتحدث عن شيء لا نعلم كثيرا من تفاصيله ولا تمكننا رؤيته، مثل المادة المظلمة أو الطاقة المظلمة أو حتى الثقوب السوداء.

وبعمل بعض الحسابات وُجد أنّ نسبة الطاقة – الكتلة المكوّنة للكون عبارة عن:

- المادة العادية بنسبة 4.9%.
- المادة المظلمة (Dark Matter) بنسبة 26.8%.
- الطاقة المظلمة (Dark Energy) بنسبة 68.3%.

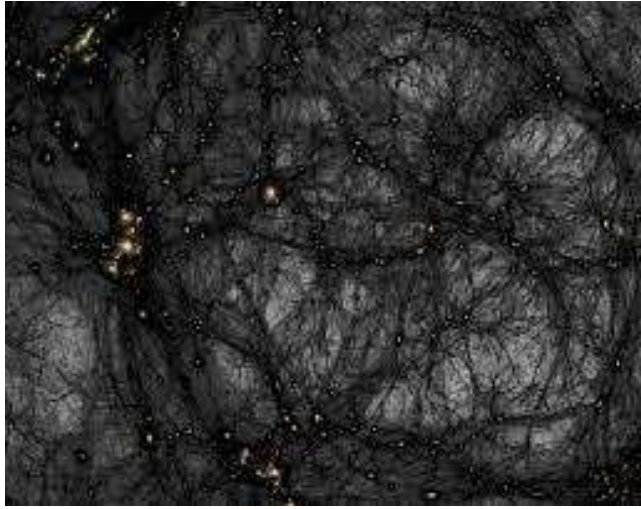


الصورة (2-3): توضح نسب المادة المرئية و المادة المظلمة و الطلقة المظلمة المشكلة للكون

أي أنه توجد مادة إضافية تمثل 26.8% من إجمالي الطاقة والمادة الموجودتين في الكون، ونحن لا نراها وهي سبب تماسك المجرات .

II- 5-1 المادة المظلمة :

نحن لا نرى المادة المظلمة لأنها لا تتفاعل مع الضوء الذي هو عبارة عن موجات كهرومغناطيسية فلا تعكس الضوء أو تمتصه أو تتأثر به بأي طريقة، ووجود مادة لا تتفاعل مع قوى معينة في الطبيعة أمر طبيعي لا يستدعي الغرابة. إلا أنها لها كتلة وبالتالي تؤثر بجاذبيتها على باقي الأجسام، فوجود المادة المظلمة يؤثر على مدارات النجوم والكواكب، ويعتقد العلماء أن جاذبية المادة المظلمة لعبت دوراً في تخليق النجوم الأولى في بداية الكون، وأنها تتكون من جسيمات تحت ذرية لكننا لا نعلم بعد أيّاً من خصائصها، ولم يتم التأكد تجريبياً من وجودها، وأطلقوا على هذه الجسيمات تحت الذرية اسم "النيوترونات العقيم".



الصورة (2-4): توضح المادة المظلمة

II- 5-2 الطاقة المظلمة :

الطاقة المظلمة تتحلل كل الكون وتعاكس تأثير الجاذبية، فالمادة العادية لها تأثير جذب فتسبب إقتراب أجزاء الكون والأجرام السماوية من بعضها، لكنّ الطاقة المظلمة تسبب العكس، فهي تجعل أجزاء الكون تتنافر وتبتعد عن بعض مسببةً تمدد الكون.

وبذلك يوجد عندنا قوتين :

- القوة الأولى: الناتجة عن كل من المادة المظلمة والمادة العادية وتسبب اقتراب أجزاء الكون من بعضها البعض.
- القوة الثانية: الناتجة عن الطاقة المظلمة التي تسبب تباعد أجزاء الكون عن بعضها البعض وزيادة حجم الكون.

ولأنّ الطاقة المظلمة منتشرة في الكون أكثر من المادة بكثير، لذلك تأثيرها هو الغالب على الكون لذلك فإنّ الكون يتمدد ولا ينكمش، وتبتعد كلّ المجرات عن بعضها البعض دائماً ما عدا حالات خاصة جداً..مثل إقتراب مجرة أندروميديا من مجرتنا وذلك فقط بسبب إقترابهما الشديد النسبية من بعضهما، فيصبح التجاذب بينهما نتيجة كتليتهما أقل من التنافرنتيجة الطاقة المظلمة .



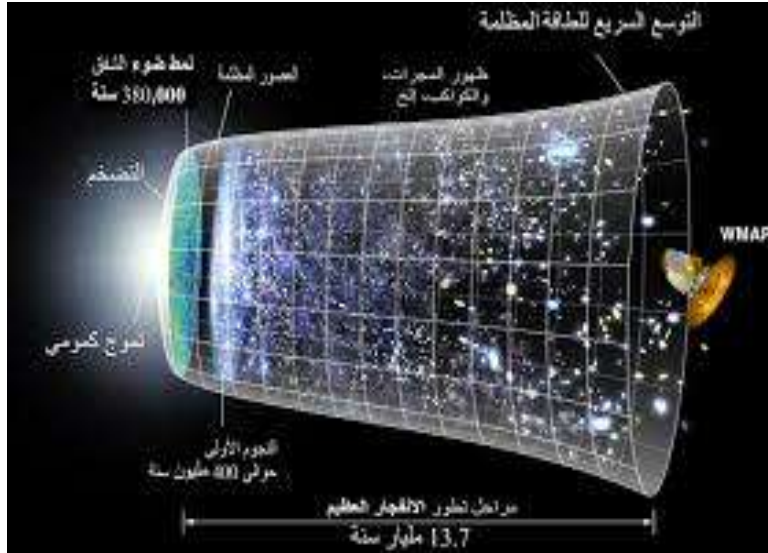
الصورة (2-5): توضحتمد الكون بفعل الطاقة المظلمة

6-II الانفجار الأعظم (Big bang):

الإنفجار الأعظم نظرية في علم الكون التي ترى بأن الكون قدنشأمن وضعيةحارة شديدة الكثافة تقريبا قبل حوالي 13.7 مليارسنة . نشأت نظرية الانفجار العظيم نتيجة ملاحظات ألفريد هبل حول تباعد المجرات عن بعضها . مما يعني عندما يؤخذ بعين الإعتبارمع المبدأ الكوني أن الفضاء المتري يتمدد وفق نموذج فريدمان للنسبية العامة ، هذه الملاحظات تشير إلى أن الكون بكل ما فيه من مادةوطاقةإنبثق من حالةبدائيةذات كثافة و حرارة عاليتين .

فإذا كان الكون يتمدد فما من شك أن حجمه في الماضي كان أصغر من حجمه اليوم، أي كان الكون قبل الانفجارالعظيم بحجم رأس المسمارو أن حجمه في المستقبل سيكون أكبرمنهما،وإذاتمكنا من حساب سرعة التمدد يمكننا التنبؤب الزمن الذي احتاجه الكون حتى وصل إلى الحجم الراهن وبالتالي يمكننا تقدير عمرالكون وهو نحو 13.7 مليار سنة تقريبا، نتحدث نظرية الانفجار العظيم عن نشوء وأصل الكون ،فعندما كان الكون صغيرا جدا و قبل تكون النجوم والمجرات كان شديد الحرارة جدا

وكان يملأه دخان ساخن جدا موزعا متساويا في جميع أنحاءه ومكونات هذاالدخان كانت بلازماالهيدروجين أي بروتونات وإلكترونات حرة من شدة الحرارة و عظم الطاقة التي تحملها ، وبدأ الكون يتمدد و يتسع فبدأت بالتالي درجة حرارة البلازما تنخفض إلى الحد الذي تستطيع فيه البروتونات الإتحاد مع الإلكترونات مكونة ذرات الهيدروجين ، وبدأ الكون أن يكون شفافا وإنتهت فترة تعتمه ، وكانت الفوتونات الموجودة تنتشر في جميع الأرجاء إلا أن طاقتهابدأت تضعف، حيث يملأ نفس عدد الفوتونات الحجم المتزايد بسرعة للكون وهذه الفوتونات هي التي تشكل اليوم إشعاع الخلفية الميكروويفي الكوني ، وإنخفضت درجة حرارتها عبر نحو 13.7مليار من السنين هي العمر المقدر فلكيا للكون إلى أن وصلت إلى درجة الحرارة الخلفية في الوقت الحالي [13].



الصورة (2-6): توضح عمر الكون ابتداءا من الانفجار العظيم

الفصل الثالث :

كون كهرماني

III-1 لكون كهربائي "electrovacuniverse"

نفترض كون فيه شحنة كهربائية وحيدة في موضع معين كيفي، لا وجود للمادة في هذا الكون فيه فقط حقل كهربائي.

III-2 افتراض المترية:

نفترض أن المترية تتبعاً للتناظر هي من الشكل :

$$ds^2 = V^2(x)dt^2 - h_{ij}(x)dx^i dx^j \quad (3.1)$$

حيث: $g_{00} = V^2(x)$ و $g_{ii} = -h_{ij}(x)$

باستغلال التناظر نبحث عن $V^2(x)$ و $h_{ij}(x)$ وهي عبارة عن 6 دوال :

$$(h_{11}(x), h_{12}(x), h_{13}(x), h_{22}(x), h_{23}(x), h_{33}(x))$$

لدينا معادلة الحول الجاذبي :

$$R_{\mu\nu} - \frac{1}{2}g_{\mu\nu}R = KT_{\mu\nu}$$

$$K = \frac{8}{c^4} \text{ حيث}$$

III-3 تنسور الطاقة - المادة :

بوجود الحقل الكهربائي فقط نكتب تنسور الطاقة- المادة بالشكل :

$$T_{\mu\nu} = \frac{1}{4}g_{\mu\nu}F_{\alpha\beta}F^{\alpha\beta} - F_{\mu\alpha}F_{\nu}^{\alpha} \quad (3.2)$$

حيث: $F_{\alpha\beta}$ هو التنسور الكهرومغناطيسي

$$F_{\alpha\beta} = \partial_{\alpha}A_{\beta} - \partial_{\beta}A_{\alpha} \quad (3.3)$$

و A_{α} هي مركبات الكمون الشعاعي

$$A = \begin{pmatrix} A^0 = \frac{\phi}{c} \\ A^1 \\ A^2 \\ A^3 \end{pmatrix}$$

III-4 مركبات الحقل الكهربيائي \vec{E} والحقل المغناطيسي \vec{B} :

نحسب مركبات الحقول \vec{E} و \vec{B} بالطريقة المعتادة أي بإستعمال معادلات ماكسويل في الكهرومغناطيسية .

أولا مركبات الحقل المغناطيسي تكون بالشكل :

$$\vec{B} = \overrightarrow{\text{rot}}\vec{A} \quad (3.4)$$

أي :

$$B_x = \frac{\partial A_z}{\partial y} - \frac{\partial A_y}{\partial z}$$

$$B_y = \frac{\partial A_x}{\partial z} - \frac{\partial A_z}{\partial x}$$

$$B_z = \frac{\partial A_y}{\partial x} - \frac{\partial A_x}{\partial y}$$

ثانيا مركبات الحقل الكهربيائي تكون بالشكل التالي :

$$E_x = -c \frac{\partial A_0}{\partial x} - \frac{\partial A_x}{\partial t}$$

$$E_y = -c \frac{\partial A_0}{\partial y} - \frac{\partial A_y}{\partial t}$$

$$E_z = -c \frac{\partial A_0}{\partial z} - \frac{\partial A_z}{\partial t}$$

إذا أخذنا الحقل الكهربائي فقط بدون \vec{B} يكون لدينا :

$$A \equiv \begin{pmatrix} A^0 = \frac{\phi}{c} \\ \vec{A} = 0 \end{pmatrix} \equiv \begin{pmatrix} A^0 = \frac{\phi}{c} \\ A^1 = 0 \\ A^2 = 0 \\ A^3 = 0 \end{pmatrix}$$

$$\vec{E} = -\vec{\nabla}g_{00}\phi = -c\vec{\nabla}g_{00}A^0 \quad (3.5)$$

نحسب $F_{\alpha\beta}$:

$$F_{\alpha\beta} = \partial_\alpha A_\beta - \partial_\beta A_\alpha$$

المركبات الغير معدومة :

$$F_{0i} = \partial_0 A_i - \partial_i A_0$$

حيث : $\partial_0 A_i = 0$

وبالتالي يصبح لدينا :

$$F_{0i} = -\partial_i A_0 = -\partial_i (g_{00}A^0) = -\partial_i \left(V^2(x) \frac{\phi}{c} \right) \quad (3.6)$$

بالعودة إلى العلاقة (3.2) نجد :

$$T_{\mu\nu} = \frac{1}{4} g_{\mu\nu} F_{0i} F^{0i} - F_{\mu\alpha} F_\nu^\alpha \quad (3.7)$$

المركبات الغير معدومة $T_{\mu\nu}$ هي :

$$T_{ij} = \frac{1}{4} g_{ij} F_{0i} F^{0i} - F_{i\alpha} F_j^\alpha$$

بحيث :

و بتعويض $F_{\alpha\beta}$ بدلالة كمون الحقل نجد :

$$T_{ij} = \frac{1}{V^2(x)} \left(\frac{1}{2} h_{ij} \Delta_1 \phi - \frac{\partial \phi}{\partial x^i} \frac{\partial \phi}{\partial x^j} \right) \quad (3.8)$$

حيث :

$$\Delta_1 \phi = h^{\alpha\beta} \frac{\partial \phi}{\partial x^\alpha} \frac{\partial \phi}{\partial x^\beta} \quad (3.9)$$

بالتعويض نجد :

$$T_{ij} = \frac{1}{V^2(x)} \left(\frac{1}{2} h_{ij} h^{\alpha\beta} \frac{\partial \phi}{\partial x^\alpha} \frac{\partial \phi}{\partial x^\beta} - \frac{\partial \phi}{\partial x^i} \frac{\partial \phi}{\partial x^j} \right) \quad (3.10)$$

وكذلك :

$$T_{00} = -\frac{1}{2} h^{ij} \frac{\partial \phi}{\partial x^i} \frac{\partial \phi}{\partial x^j} \quad (3.11)$$

وبالتعويض في معادلة الحقل :

$$R_{\mu\nu} - \frac{1}{2} g_{\mu\nu} R = K T_{\mu\nu}$$

أولا : نضع $\mu = 0$:

$$R_{0\nu} - \frac{1}{2} g_{0\nu} R = K T_{0\nu}$$

في حالة $\nu = 0$ تكون لدينا :

$$R_{00} - \frac{1}{2} g_{00} R = K T_{00}$$

حيث :

$$g_{00} = V^2(x)$$

بالتعويض نجد :

$$R_{00} - \frac{1}{2}V^2(x)R = KT_{00}$$

في حالة $\mathbf{u} = \mathbf{i}$ تكون لدينا :

$$R_{0i} - \frac{1}{2}g_{0i}R = KT_{0i}$$

ولدينا :

$$g_{0i} = T_{0i} = 0$$

ومنه

$$R_{0i} = 0$$

ثانيا : نضع $\mu = \mathbf{i}$:

$$R_{i0} - \frac{1}{2}g_{i0}R = KT_{i0}$$

في حالة $\mathbf{u} = \mathbf{0}$ يكون :

$$R_{i0} - \frac{1}{2}g_{i0}R = KT_{i0}$$

ولدينا:

$$g_{i0} = T_{i0} = 0$$

أي :

$$R_{i0} = 0$$

في حالة $\mathbf{u} = \mathbf{j}$ يكون لدينا :

$$R_{ij} - \frac{1}{2}g_{ij}R = KT_{ij}$$

حيث :

$$g_{ij} = h_{ij}(x)$$

وبالتعويض نجد :

$$R_{ij} - \frac{1}{2} h_{ij}(x)R = KT_{ij}$$

وبالتالي نتحصل على معادلات الحقل التالية :

$$R_{i0} = R_{0i} = 0$$

$$R_{00} - \frac{1}{2} V^2(x)R = KT_{00}$$

$$R_{ij} - \frac{1}{2} h_{ij}(x)R = KT_{ij}$$

لدينا كذلك من جهة أخرى :

$$\Sigma R_{ii} - \frac{1}{2} \Sigma h_{ii}R = k\Sigma T_{ii}$$

$$R - \frac{1}{2} (\Sigma h_{ii})R = 0$$

$$R \left(1 - \frac{1}{2} \Sigma h_{ii} \right) = 0$$

ومننه :

$$R = 0$$

إذا نتحصل على :

$$R_{i0} = R_{0i} \quad (3.12)$$

$$R_{00} = KT_{00} \quad (3.13)$$

كنا قد وجدنا :

$$T_{ij} = \frac{1}{V^2(x)} \left(\frac{1}{2} h_{ij} h^{\alpha\beta} \frac{\partial \phi}{\partial x^\alpha} \frac{\partial \phi}{\partial x^\beta} - \frac{\partial \phi}{\partial x^i} \frac{\partial \phi}{\partial x^j} \right)$$

وكذلك :

$$T_{00} = -\frac{1}{2} h^{ij} \frac{\partial \phi}{\partial x^i} \frac{\partial \phi}{\partial x^j}$$

بتعويض كل من T_{ij} و T_{00} في معادلات الحقل السابقة نجد معادلات الحقل الأكثر تفصيلا التالية :

$$R_{ij} = K \frac{1}{V^2(x)} \left(\frac{1}{2} h_{ij} \Delta_1 \phi - \frac{\partial \phi}{\partial x^i} \frac{\partial \phi}{\partial x^j} \right) \quad (3.15)$$

$$R_{00} = -\frac{k}{2} \left(h^{ij} \frac{\partial \phi}{\partial x^i} \frac{\partial \phi}{\partial x^j} \right) = -\frac{K}{2} \Delta_1 \phi \quad (3.16)$$

تعتبر هذه المعادلات هي المنطلق الأساسي في إيجاد مترية الفضاء أو الكون الكهربائي.

ومن جهة أخرى لدينا صيغة تنسوريتشي بدلالة المترية :

$$R_{\beta\nu} = \frac{1}{2} g^{\mu\sigma} (g_{\sigma\nu,\beta\mu} - g_{\sigma\mu,\beta\nu} + g_{\beta\mu,\sigma\nu} - g_{\beta\nu,\sigma\mu})$$

ومنه :

$$R_{00} = \frac{1}{2} g^{\mu\sigma} (g_{\sigma 0,0\mu} - g_{\sigma\mu,00} + g_{0\mu,\sigma 0} - g_{00,\sigma\mu})$$

$$R_{00} = \frac{1}{2} g^{\mu 0} g_{00,0\mu} - \frac{1}{2} g^{\mu\sigma} g_{\sigma\mu,00} + \frac{1}{2} g^{0\sigma} g_{00,\sigma 0} - \frac{1}{2} g^{\mu\sigma} g_{00,\mu\sigma}$$

$$= \frac{1}{2} g^{00} g_{00,00} + \frac{1}{2} g^{00} g_{00,00} - \frac{1}{2} g^{\mu\sigma} g_{\sigma\mu,00} - \frac{1}{2} g^{\mu\sigma} g_{00,\mu\sigma}$$

$$= \frac{1}{v^2} \frac{\partial^2}{c^2 \partial t^2} (v^2) - \frac{1}{2} g^{00} g_{00,00} - \frac{1}{2} g^{ij} g_{ij,00} - \frac{1}{2} g^{00} g_{00,00} - \frac{1}{2} g^{ij} g_{00,ij}$$

الإشتقاقات بالنسبة للزمن معدومة $h_{ij}(\vec{x})$ و $V(\vec{x})$

$$\begin{aligned}
 R_{00} &= -\frac{1}{2} g^{ij} g_{00,ij} \\
 &= \frac{1}{2} h^{ij} \frac{\partial}{\partial x^i} \frac{\partial}{\partial x^j} (V^2) \\
 R_{00} &= V \frac{1}{2} h^{ij} \frac{\partial}{\partial x^i} \frac{\partial}{\partial x^j} (V) = \\
 & \qquad \qquad \qquad V \Delta_2 V \\
 &= \frac{k}{2} \Delta_1 \phi
 \end{aligned}$$

نتحصل على :

$$\frac{k}{2} \Delta_1 \phi = V \Delta_2 V \quad (3.17)$$

III-5 إيجاد حلول المترية V^2 و h_{ij} :

باستخدام العلاقات السابقة نقوم بالبحث عن قيم كل من V^2 و h_{ij} لإيجاد مترية هذا الفضاء .

سنضع أولاً :

$$V' = \frac{dV}{d\phi} \quad (3.18)$$

وبالتالي سيكون المشتق الثاني يكتب بالشكل :

$$V'' = \frac{d^2V}{d\phi^2} \quad (3.19)$$

لدينا:

$$\Delta_2 V = h^{ij} \frac{\partial}{\partial x^i} \frac{\partial}{\partial x^j} (V) = h^{ij} \frac{\partial}{\partial x^i} \left(\frac{\partial \phi}{\partial x^j} \frac{dV}{d\phi} \right)$$

ومنه :

$$= h^{ij} \frac{\partial^2 \phi}{\partial x^i \partial x^j} \frac{dv}{d\phi} + h^{ij} \frac{\partial \phi}{\partial x^j} \frac{\partial}{\partial x^i} \left(\frac{dv}{d\phi} \right)$$

نجد :

$$\Delta_2 v = \Delta_2 \phi v' + h^{ij} \frac{\partial \phi}{\partial x^j} \frac{\partial \phi}{\partial x^i} v''$$

$$= \Delta_2 \phi v' + \Delta_1 \phi v'' \quad (3.20)$$

من المساوات $\frac{k}{2} \Delta_1 \phi = V \Delta_2 V$ وبالتعويض نتحصل على :

$$\frac{K}{2} \Delta_1 \phi = V V' \Delta_2 \phi + V \Delta_1 \phi v'' \quad (3.21)$$

أي:

$$V V' \Delta_2 \phi + \left(V V'' - \frac{K}{2} \right) \Delta_1 \phi = 0$$

باستخدام كل من قيم $\Delta_1 \phi$ و $\Delta_2 \phi$ بالشكل التالي :

$$\Delta_1 \phi = h^{ij} \frac{\partial \phi}{\partial x^i} \frac{\partial \phi}{\partial x^j} \quad (3.22)$$

$$\Delta_2 \phi = h^{ij} \frac{\partial^2 \phi}{\partial x^i \partial x^j} \quad (3.23)$$

لدينا :

$$V \Delta_2 \phi = \Delta_1 \phi V' \quad (3.24)$$

وروجوعا إلى المعادلة نتحصل على معادلة V أي:

$$VV'\Delta_2\phi + \left(VV'' - \frac{K}{2}\right)\Delta_1\phi = 0 \quad (3.25)$$

نستعمل ما تحصلنا عليه سابقا $V\Delta_2\phi = \Delta_1\phi V'$ لنجد المعادلة التالية :

$$\left(VV'' + V'^2 - \frac{k}{2}\right)\Delta_1\phi = 0 \quad (3.26)$$

القيمة $\Delta_1\phi \neq 0$ أي :

$$VV'' + V'^2 - \frac{k}{2} = 0 \quad (3.27)$$

من جهة أخرى لدينا :

$$(VV')' = V'V' + VV'' = (V')^2 + VV''$$

نقوم بتعويض قيمة $(V')^2 + VV''$ بـ $(VV')'$ نجد:

$$(VV')' - \frac{k}{2} = 0 \quad (3.28)$$

نكامل على ϕ نتحصل على المعادلة :

$$(VV') - \frac{k}{2}\phi = \beta$$

نعلم أن :

$$(V^2)' = 2VV'$$

ومننه :

$$\frac{1}{2}(V^2)' - \frac{K}{2}\phi = \beta$$

أي :

$$(V^2)' = 2\beta + k\phi$$

نكامل مرة أخرى لنجد في الاخير حل المعادلة وهو :

$$V^2 = 2\beta\phi + \frac{k}{2}\phi^2 + C(3.29)$$

من جهة أخرى حل المعادلة :

$$R_{ij} = K \frac{1}{V^2(x)} \left(\frac{1}{2} h_{ij} \Delta_1 \phi - \frac{\partial \phi}{\partial x^i} \frac{\partial \phi}{\partial x^j} \right)$$

هو :

$$h_{ij} = \delta_{ij} \frac{1}{V^2} \quad (3.30)$$

III - 6- مترية الكون الكهربائي :

بعد إيجاد كل من h_{ij} و V^2 وبالتعويض في المعادلة المترية العامة أي :

$$ds^2 = V^2(x)dt^2 - h_{ij}(x)dx^i dx^j$$

نجد المترية للكون الكهربائي والذي تكون فيه شحنة فقط وتكتب كالتالي :

$$ds^2 = V^2(dt)^2 - \frac{1}{V^2} \delta_{ij} dx^i dx^j \quad (3.31)$$

لدينا :

$\phi = \frac{Q}{r4\pi\epsilon_0}$ و $\phi^2 = \frac{Q^2}{(r4\pi\epsilon_0)^2}$ ومنه تكتب V^2 على الشكل التالي :

$$V^2 = 2\beta \frac{Q}{r4\pi\epsilon_0} + \frac{k}{2} \frac{Q^2}{(r4\pi\epsilon_0)^2} + C$$

عند وضع $Q = 0$ نتحصل على مترية منكوفسكي وبالتالي تكون :

$$C = 1$$

وعندما نؤول $r \rightarrow \infty$ تكتب V^2 بالشكل :

$$V^2 = 2\beta \frac{Q}{r4\pi\epsilon_0} + 1$$

تؤول إلى مترية شوارتزشيلد حيث :

$$V^2 = 1 - \frac{2m}{Gr}$$

وبالمساوات طرفا الى طرف نجد :

$$2\beta \frac{Q}{r4\pi\epsilon_0} = -\frac{2m}{Gr}$$

أي قيمة β تكون بالشكل :

$$\beta = -\frac{4\pi\epsilon_0 m}{GQ}$$

وبالتعويض نجد :

$$V^2 = 1 - \frac{2m}{Gr} + \frac{k}{2} \frac{Q^2}{(r4\pi\epsilon_0)^2} \quad (3.32)$$

III -7 أفق الحدث لكون كهربائي :

يمكننا إيجاد أفق الحدث للكون الكهربائي كما في مترية شوارتزشيلد أي نقوم بجعل الطرف المتعلق بالزمن يؤول إلى الصفر والذي يعني تقلص الزمن والطرف المتعلق ب r يؤول إلى الملائحية والذي يقصد به تمدد الطول .

بالمقارنة بمترية شوارتزشيلد و وضع $1 = \frac{k}{2(4\pi\epsilon_0)^2}$ لنحصل على :

$$\frac{Q^2}{r^2} - \frac{2m}{Gr} = 1 \quad (3.34)$$

بالضرب في r^2 نجد :

$$Q^2 - \frac{2mr}{G} = r^2$$

بإعادة ترتيب الحدود نتحصل على :

$$r^2 + \frac{2mr}{G} - Q^2 = 0$$

وهي معادلة من الدرجة الثانية يعطى المميز Δ لها بالشكل :

$$\Delta = \left(\frac{2m}{G}\right)^2 + 4Q^2$$

وبالتالي الحلول تكون كالتالي :

$$r_+^* = \frac{-\frac{2m}{G} + \sqrt{\left(\frac{2m}{G}\right)^2 + 4Q^2}}{2}$$

أي :

$$r_+^* = \frac{m}{G} \left(\sqrt{1 + \frac{4GQ^2}{2m}} - 1 \right)$$

$$\frac{2GQ^2}{m} \ll 1 \quad \text{حيث :}$$

وبالتعويض نجد :

$$r_+^* = \frac{m}{G} \left(1 + \frac{GQ^2}{m} - 1 \right)$$

أي :

$$r_+^* = \frac{G}{m} Q^2 \quad (3.35)$$

أي أن منطقة الأفق للكون الكهربي هي قيمة Q^2 .

خاتمة

في هذا البحث قمنا بدراسة بعض الحلول لمعادلة النسبية العامة من الحلول البسيطة لحلول أكثر شمولاً وعرفنا عدة مميزات نشأت من هذه الحلول انطلاقاً من جاذبية نيوتن إلى معادلات الحقل الجاذبي حيث أدت حلول هذه المعادلات إلى عدة نتائج متباينة وعدة إكتشافات مهدت لثورة علمية كبيرة .

وتطرقنا في كل فصل الى جانب من هاته الحلول .

الفصل الأول: تم فيه تعريف بعض الجوانب التاريخية للنسبية العامة والمبادئ التي قامت عليها و كيف تصف معادلات الحقل الجاذبي الجاذبية بتقعر الزمكان واعتماد هاته المعادلات على كل من كمية الطاقة لتصف لنا الانحناء بجوار هاته الكتلة وتمثل أحد أهم الحلول البسيطة في حلول او مترية شوارتزشيلد التي تكون قرب أجسام ساكنة أو ذات دوران بطيء والتي قادت إلى وجود الثقوب السوداء بينما الحلول بجوار كتل ذات عزم ودوران شديد فإنها توصف الثقوب السوداء بمترية كير .

أما الفصل الثاني: تطرقنا فيه الى الكسمولوجيا الحديثة وتم فيها دراسة وتعميم الحلول إلى كل مجال الكون بدراسة نموذجي كل من فريدمان والكر روبريسون والنموذج المعياري والذي قاد إلى فكرة تسارع توسع الكون والذي تم إثباته بمشاهدات هابل وتم تفسيره وجود هذا التوسع بتسارع بالطاقة أو المادة المضلمة .

أما الفصل الثالث : فتم فيه البحث عن المترية بإفتراض كون كهربائي أي خال من المادة بوجد به شحنة فقط حيث أدت حلول الحقل الجاذبي لهذا النموذج الى مترية تشبه مترية شوارتزشيلد و افق الحدث لهذا الثقب الاسود هو الشحنة مربع .

المراجع

قائمة المراجع

- [1] - د. محمد هاشم البشير محمد, فيزياء الكون الحديث, دار الحامد , 2011.
- [2] - يوسف البناي, البنية الواسعة للزمان والمكان مقدمة إلى النظرية النسبية العامة, الطبعة الأولى 2016 .
- [3] - جلال الحاج عبد, نظرية النسبية العامة لأنشتاين. 2007 .
- [4] - ستيفينهوكينج ترجمة د. مصطفى إبراهيم فهمي, الكون فيقشرة جوز, 2002 .
- [5] - د. عبد الرحيم بدر, الكونالأحدب, بيروت , لبنان, 1980.
- [6]- N.J. Poplawski, *Phys. Rev. D* **74**, 084032 (2006).
- [7] - L. Amendola, R. Gannouji, D. Polarski, and S. Tsujikawa, *Phys. Rev.D***75**, 083504 (2007).
- [8] - N. Mebarki, “Dark Dynamical Cosmology in a Noncommutative Geometry” in *4th International Workshop on the Dark Side of the Universe*, edited by S.Khalil, AIP Conference Proceedings 1115, American Institute of Physics, Cairo, Egypt, 2008, pp 248-253.
- [9] - N. Mebarki, F. Khelili, S.Kalli and M.Haouchine *Chin.J.Phys.* **44**, 180-188 (2008).
- [10]- T. P. Sotiriou and V. Faraoni, *Rev. Mod. Phys.* **82**, 451-497 (2010).
- [11] - S. Nojiri and S. D. Odintsov, *Int. J. Geom. Meth. Mod. Phys.* **4**, 115-146 (2007).
- [12] - N. Mebarki and F. Khelili, *Electron.J.Theor.Phys.* **5**, 65-68 (2008).
- [13] - F. Khelili, J. Mimouni and N. Mebarki,, *J.Math.Phys.* **42**, 3615-3627 (2007).

ملخص

الكوسمولوجيا المبنية على نظرية نيوتن تصف كون غير مستقر نهائي أو غير نهائي، أما الكوسمولوجيا الحديثة المبنية على معادلات النسبية العامة قد تصف كون سكوني أو متغير وله تاريخ أي أن حلول معادلات الحقل الجاذبي تتعلق بشدة بالشروط من كثافة الكون، كمية الزخم، المادة المظلمة والطاقة المظلمة.

الكلمات المفتاحية: النسبية العامة_ شوارزشيلد_ فريدمان_ هابل_ كسمولوجيا- كون كهربائي

Résumé

La cosmologie qui est basé sur la théorie de Newton descriptif l'univers n'on stable peut-être finie ou infinie, mais la cosmologie moderne basé sur les équation la théorie de la relativité générale peut exprimé l'univers statique ou variable et il est un histoire ça vous dire que les solutions de les équation de champ de gravitation correspond de l'intensité des conditions comme la densité de l'univers et la quantité de mouvement et la quantité de mouvement et la matière noir et l'énergie noir.

Mots clés : La relativité générale-schwarzchild-Friedmann –hubble- Cosmologie-univers électrique