



O MODELO COSMOLÓGICO DE CARMELI REVISADO E UMA PRIMEIRA ANÁLISE DO MODELO GRAVITACIONAL CARMELI- KALUZA-KLEIN

Aluno: Pedro Moraes

Orientador: Dr. Oswaldo Duarte Miranda

Introdução

O modelo desenvolvido na década de 90 pelo Dr. Moshe Carmeli, consiste no tratamento do universo como uma brana 5-D. O elemento de linha nessa teoria é dado por:

$$ds^2 \stackrel{(1)}{=} c^2 dt^2 - (dx^2 + dy^2 + dz^2) + \tau^2 dv^2,$$

em que τ é a idade do universo e v é a velocidade de expansão do mesmo.

O principal objetivo da Cosmologia de Carmeli é atacar o problema da **matéria escura** e da **energia escura**, sem necessitar a imposição da existência de um tipo de matéria que não sofre interação eletromagnética e de um fluido exótico ou constante cosmológica que faria o universo expandir aceleradamente.

Expansão Acelerada do Universo

Re-escrevendo o elemento de linha em coordenadas esféricas, temos:

$$ds^2 = c^2 dt^2 - e^\xi dr^2 - R^2(d\theta^2 + \text{sen}^2\theta d\phi^2) + \tau^2 dv^2, \quad (2)$$

que nos leva a:

$$\frac{dr}{dv} = \tau e^{-\xi/2}. \quad (3)$$

Essa equação descreve um universo em expansão acelerada sem a necessidade da inserção de nenhum tipo de fluido exótico ou constante cosmológica.

Matéria Escura

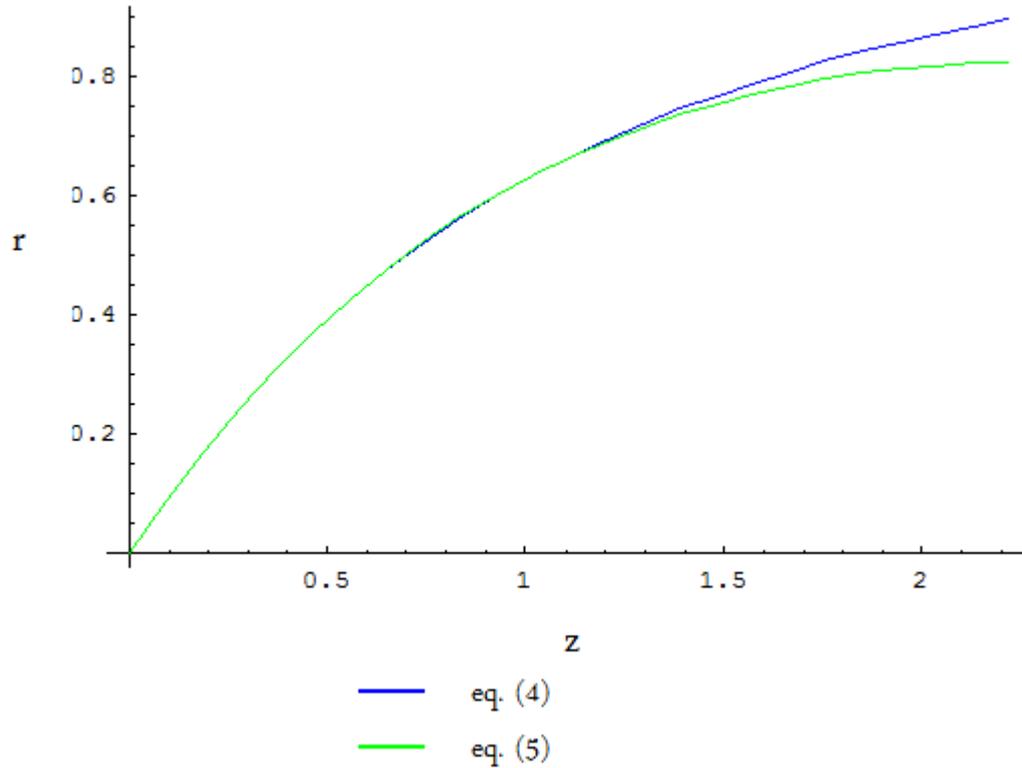
A solução da equação de expansão do universo é dada por:

$$r = c\tau \frac{\sinh \left[\frac{(1+z)^2 - 1}{(1+z)^2 + 1} \sqrt{1 - \Omega_m} \right]}{\sqrt{1 - \Omega_m}}. \quad (4)$$

Com o aumento do redshift, o volume aumenta com $(1+z)^3$, dessa forma, re-escrevemos a equação acima como:

$$r = c\tau \frac{\sinh \left[\frac{(1+z)^2 - 1}{(1+z)^2 + 1} \sqrt{1 - \Omega_m (1+z)^3} \right]}{\sqrt{1 - \Omega_m (1+z)^3}}. \quad (5)$$

Se na equação (5) usarmos $\Omega_m \sim \Omega_b \sim 0.03$ (supondo que toda a matéria do universo seja bariônica), obtemos para $0 < z < 1.2$, resultados praticamente idênticos aos da equação (4) com $\Omega_m = 0.245$, como mostra a figura a seguir.



Dessa forma, não é necessária a suposição da existência de matéria escura em escalas cosmológicas.

Análise Estatística

Quando temos um modelo cosmológico que depende de um conjunto de m parâmetros e desejamos compará-los com dados experimentais/observacionais, usamos o teste *chi-quadrado*, definido como:

$$\chi^2 = \sum_{i=1}^N \left(\frac{f_i^t(\theta_1, \theta_2, \dots, \theta_{m-1}, \theta_m) - f_i^{exp}}{\sigma_i^{exp}} \right)^2, \quad (6)$$

onde procuramos identificar os parâmetros θ_i que minimizam a função *chi-quadrado*.

Para o modelo estudado, a equação (6) fica:

$$\chi^2 = \sum_{i=1}^N \left(\frac{\mu_i^t - \mu_i^{obs}}{\sigma_i} \right)^2, \quad (7)$$

onde $\mu_i^t = \mu(z_i, \Omega_m)$ é o módulo de distância predito pela teoria para uma supernova de redshift z_i , e μ_i^{obs} e σ_i foram retirado para cada supernova no banco de dados *Union* (<http://supernova.lbl.gov/union>).

Com o intuito de comparar a Cosmologia de Carmeli com a Relatividade Geral (RG), aplicamos o teste *chi-quadrado* para ambas teorias. O que obtivemos como resultado foi:

- Carmeli:

$$\chi_{\min}^2 = 330.32, \Omega_m = 0.0730_{-0.0298}^{+0.0160}. \quad (8)$$

- RG:

(9)

$$\chi_{\min}^2 = 311.93, \Omega_m = 0.2870_{-0.0246}^{+0.0253}.$$

O Modelo Gravitacional Kaluza-Klein

- A principal façanha do modelo KK foi mostrar que a RG em cinco dimensões contém tanto a teoria gravitacional 4D de Einstein quanto a teoria do eletromagnetismo de Maxwell.
- Matéria quadridimensional parece surgir puramente da geometria de um espaço-tempo 5D vazio.

- Assim, temos uma teoria puramente geométrica de matéria, em que os termos geométricos em 5D são nulos, mas cujo tensor de Einstein 5D é separado em um tensor de Einstein 4D não nulo mais um tensor energia-momentum (efetivo) 4D não nulo.

Do elemento de linha:

$$ds^2 = e^\nu dt^2 - e^\omega [dr^2 + r^2(d\theta^2 + \text{sen}^2\theta d\phi^2)] - e^\mu dl^2, \quad (10)$$

chegamos aos seguintes tensores de Einstein:

$$G_0^0 = e^{-\nu} \left(-\frac{3\dot{\omega}}{4} - \frac{3\dot{\omega}\dot{\mu}}{4} \right) + e^{-\mu} \left(\frac{3\omega^{**}}{2} + \frac{3\omega^{*2}}{2} - \frac{3\mu^*\omega^*}{4} \right), \quad (11)$$

$$G_1^1 = G_2^2 = G_3^3 = -e^{-\nu} \left(\ddot{\omega} + \frac{3\dot{\omega}^2}{4} + \frac{\ddot{\mu}}{2} + \frac{\dot{\mu}^2}{4} + \frac{\dot{\omega}\dot{\mu}}{2} - \frac{\dot{\nu}\dot{\omega}}{2} - \frac{\dot{\nu}\dot{\mu}}{4} \right), \quad (12)$$

$$G_4^4 = -e^{-\nu} \left(\frac{3\ddot{\omega}}{2} + \frac{3\dot{\omega}^2}{2} - \frac{3\dot{\nu}\dot{\omega}}{4} \right) + e^{-\mu} \left(\frac{3\omega^{*2}}{4} + \frac{3\omega^*\nu^*}{4} \right). \quad (13)$$

Os componentes do tensor energia-momentum efetivo podem ser escritos como:

$$8\pi\rho = -\frac{3}{4}e^{-\nu}\dot{\omega}\dot{\mu} + \frac{3}{2}e^{-\mu}\left(\omega^{**} + \omega^{*2} - \frac{\mu^*\omega^*}{2}\right), \quad (14)$$

$$8\pi p = e^{-\nu}\left(\frac{\ddot{\mu}}{2} + \frac{\dot{\mu}^2}{4} + \frac{\dot{\omega}\dot{\mu}}{2} - \frac{\dot{\nu}\dot{\mu}}{4}\right) - e^{-\mu}\left(\omega^{**} + \frac{3\omega^{*2}}{4} + \frac{\nu^{**}}{2} + \frac{\nu^{*2}}{4} + \frac{\omega^*\nu^*}{2} - \frac{\mu^*\omega^*}{2} - \frac{\nu^*\mu^*}{4}\right). \quad (15)$$

FIM