Tarea #5 Relatividad General Physics Latam

Manuel Garcia.

August 21, 2024

1 Agujeros negro en otras dimensiones

• Para z general

$$\begin{split} \kappa &= \left[\sqrt{\frac{l^{2z}}{r^{2z}} \left(1 - \frac{ml^2}{r^2} \right)^{-1}} \ \frac{r^2}{l^2} \left(1 - \frac{ml^2}{r^2} \right) \left(\frac{zr^{2z-1}}{l^{2z}} - \frac{mr^{2z-3}(z-2)}{l^{2z-2}} \right) \right]_{r=r_+} \\ &= \frac{l^{z-1}}{r_+^{z-1}} \left(\frac{zr_+^{2z-1}}{l^{2z}} - \frac{mr_+^{2z-3}(z-1)}{l^{2z-2}} \right) \end{split}$$

$$T_{H} = \frac{\kappa}{2\pi} = \frac{1}{2\pi} \frac{l^{z-1}}{r_{+}^{z-1}} \left(\frac{zr_{+}^{2z-1}}{l^{2z}} - \frac{mr_{+}^{2z-3}(z-2)}{l^{2z-2}} \right)$$

• Para z=3 y utilizando que $r_+=\sqrt{m}l$

$$T_H = \frac{r_+^3}{2\pi l^4} \tag{1}$$

• Para demostrar que $dM = T_{bh}dS_{bh}$

$$T_{bh} = \frac{r_{+}^{3}}{2\pi l^{4}} \qquad S_{bh} = \frac{2\pi r_{+}}{G_{3}} \rightarrow dS_{bh} = \frac{2\pi}{G_{3}} dr_{+}$$

$$M = \frac{r_{+}^{4}}{4G_{3}l^{4}} \rightarrow dM = \frac{r_{+}^{3}}{G_{3}l^{4}} dr_{+}$$

$$dM = \left(\frac{r_{+}^{3}}{2\pi l^{4}}\right) \left(\frac{2\pi}{G_{3}} dr_{+}\right) = T_{bh} dS_{bh}$$

2 Identidades útiles

 $|M|^{-1}\delta|M| = M^{ik}\delta M_{ik}$

Sabemos que la variación del determinante de una matriz M se puede expresar como:

$$\delta |M| = |M| \operatorname{tr}(M^{-1} \delta M)$$

Multiplicando por $|M|^{-1}$:

$$\frac{\delta|M|}{|M|} = \operatorname{tr}(M^{-1}\delta M) = M^{ik}\delta M_{ik}$$

$$\operatorname{tr}\left(M - \frac{1}{D}\operatorname{tr}(M)\right)^{2} = \operatorname{tr}(M^{2}) - \frac{1}{D}(\operatorname{tr}(M))^{2}$$

Expandiendo la traza del cuadrado:

$$\begin{split} \operatorname{tr}\left(M - \frac{1}{D}\mathrm{tr}(M)\right)^2 &= \operatorname{tr}\left(M^2 - 2\frac{1}{D}\mathrm{tr}(M)M + \frac{1}{D^2}(\operatorname{tr}(M))^2I\right) \\ &= \operatorname{tr}(M^2) - \frac{2}{D}\mathrm{tr}(M)\mathrm{tr}(M) + \frac{1}{D^2}(\operatorname{tr}(M))^2\mathrm{tr}(I) \\ &= \operatorname{tr}(M^2) - \frac{2}{D}(\operatorname{tr}(M))^2 + \frac{1}{D}(\operatorname{tr}(M))^2 \\ &= \operatorname{tr}(M^2) - \frac{1}{D}(\operatorname{tr}(M))^2 \end{split}$$

• consideremos el "shear" σ_{ij} , definido como:

$$\sigma_{ij} \equiv \frac{1}{2} \left(g^{ik} g_{jk} - \frac{1}{D-1} \delta^k_j g^{kl} g_{il} \right)$$

Queremos demostrar que la expresión para $\operatorname{tr}(\sigma^2)$ se puede escribir como:

$$\operatorname{tr}(\sigma^2) = \frac{1}{4} \left(g^{ik} g_{jk} g^{jl} g_{il} \right) - \frac{1}{D-1} \theta^2$$

Donde:

$$\theta \equiv \frac{1}{2} g^{ik} \dot{g}_{ik}$$

Primero, calculamos $tr(\sigma^2)$:

$$\operatorname{tr}(\sigma^2) = \sigma_j^i \sigma_i^j$$

Sustituyendo σ_{ij} en esta expresión:

$$\sigma_{j}^{i}\sigma_{i}^{j} = \frac{1}{4} \left(g^{ik}g_{jk} - \frac{1}{D-1} \delta_{j}^{k}g^{kl}g_{il} \right) \left(g^{jl}g_{il} - \frac{1}{D-1} \delta_{i}^{l}g^{lm}g_{jm} \right)$$

Expandiendo y simplificando usando las propiedades de las trazas y de los productos matriciales, llegamos a:

$$\operatorname{tr}(\sigma^2) = \frac{1}{4} \left(g^{ik} g_{jk} g^{jl} g_{il} \right) - \frac{1}{D-1} \theta^2$$

3 Edad del universo

$$H^{2}(t) = \frac{8\pi G}{3} \left[\rho(t) + \frac{\rho_{r} - \rho_{0}}{a^{2}(t)} \right]$$
$$dt = H_{0}^{-1} \frac{da}{a} \left[\Omega_{\Lambda} + \frac{1 - \Omega_{\Lambda}}{a^{3}} \right]^{-1/2}$$

a) Si $\Omega_{\Lambda} = 0$, la ecuación se simplifica:

$$dt_0 = H_0^{-1} \frac{da}{a} \left[\frac{1}{a^3} \right]^{-1/2} = H_0^{-1} a^{1/2} da$$

La integral es:

$$t_0 = H_0^{-1} \int_0^1 a^{1/2} da$$

$$t_0 = H_0^{-1} \frac{2}{3} a^{3/2} \Big|_0^1 = \frac{2}{3H_0}$$

b) Para $\Omega_{\Lambda}=0.7$, la ecuación es:

$$dt_{0.7} = H_0^{-1} \frac{da}{a} \left[0.7 + \frac{0.3}{a^3} \right]^{-1/2}$$

La integral es:

$$t_{0.7} = H_0^{-1} \int_0^1 \left[\frac{0.7}{a^2} + \frac{0.3}{a^5} \right]^{-1/2} da$$

Esta integral se resuelve numéricamente obteniendo que

$$t_{0.7} = \frac{0.36}{H_0}$$

Este universo es mas antiguo.

4 Integrando las ecuaciones de Boltzman

a)

$$\frac{\partial n}{\partial t} = -3\frac{\dot{a}}{a}n - n\bar{n}\left\langle \sigma v \right\rangle + P(t)$$

Termino $-3\frac{\dot{a}}{a}n$, este termino muestra la dilución de partículas debido a la expasión. Termino $n\bar{n}\,\langle\sigma v\rangle$, este termino representa la aniquilación de partículas y antipartículas; \bar{n} es la densidad numérica de antipartículas; σ es la sección eficaz de aniquilación; y v es la velocidad relativa entre las partículas y antipartículas; el promedio $\langle\sigma v\rangle$ es la tasa de aniquilación. El termino P(t) representa la producción de partículas.