Haga clic para modificar el estilo de subtítulo del patrón

Teorías de gravedad modificada

Teorías $f(R)$

13/11/08

INAOE - 2008
Luisa G. Jaime

La geometría del Universo.

Ü Einstein encuentra una relación entre la geometría del universo y el contenido de materia:

$$G_{\mu\nu} = 8\pi G T_{\mu\nu}$$

□ Suponiendo que es homogéneo e isotrópico a grandes escalas se encuentra que la geometría está dada por (FRW):

$$d s^2 = d t^2 - a^2 (t) \left(\frac{d r^2}{1 - k r^2} + r^2 d \Omega^2 \right)$$

Factor de escala

Curvatura del universo

$$k = \begin{cases} 1 \rightarrow \text{abierto} \\ 0 \rightarrow \text{plano} \\ -1 \rightarrow \text{cerrado} \end{cases}$$

Evidencia astrofísica

Ü Contenido del universo

13/11/08

Antecedentes

▣ Weyl (1919) y Eddington (1922)

- Incluyen términos mas allá del lineal en R en la acción.

▣ 1960's

- RG no es renormalizable
- Teorías de unificación demandan términos de orden mayor del escalar de curvatura en la acción.
- Correcciones a teoría de cuerdas

¿Qué opciones tenemos?

- ▣ El universo es dominado por alguna partícula o campo que ejerce una presión negativa.
- ▣ La constante cosmológica es distinta de cero, no modifica (mucho) la teoría.
- ▣ Las ecuaciones que describen el campo gravitacional son

Teorías $f(R)$

- ▣ Modificando la acción de Einstein-Hilbert:

$$S_H = \int \sqrt{-g} R d\Omega$$

$$S = \int \sqrt{-g} f(R) d\Omega$$

- ▣ La ecuación de campo es ahora:

$$f'(R)G_{\beta\nu} = \frac{1}{2} g_{\beta\nu} [f(R) - Rf'(R)] + [f'(R)]_{;\beta\nu} - g_{\beta\nu} [f'(R)]_{;\alpha}{}^{\alpha}$$

Ondas gravitacionales en $f(R)$

- La existencia y velocidad de propagación de las ondas gravitacionales serán una prueba a estas teorías.
- Con base en la ecuación de campo en teorías $f(R)$ se realiza una perturbación pequeña en un espacio plano, desarrollando llegamos a ^{13/11/08} construir una

Ü Tomamos una perturbación a la métrica: $g_{\beta\nu} = \eta_{\beta\nu} + h_{\beta\nu}$

▣ Con lo que el tensor y escalar de Ricci quedan:

$$R_{\beta\nu} \approx \frac{1}{2} [\Psi_{\alpha\nu,\beta}{}^\alpha + \Psi_{\beta\mu,\nu}{}^\mu - \Psi_{\beta\nu,\alpha}{}^\alpha + \frac{1}{2} \eta_{\beta\nu} \Psi_{,\alpha}{}^\alpha]$$

$$R \approx \frac{1}{2} [\Psi_{\alpha\nu,\alpha}{}^\nu + \Psi_{,\alpha}{}^\alpha].$$

▣ Con lo que al sustituir en la ecuación de campo nos queda:

$$-\frac{1}{2} f'(R) \Psi_{\beta\nu,\alpha}{}^\alpha + \frac{1}{6} \eta_{\beta\nu} [f(R) + \eta^{\beta\gamma} \Psi_{\beta\gamma,\alpha}{}^\alpha f'(R)] = 0$$

$$\Psi_{\beta\nu,\alpha}{}^\alpha = \eta_{\beta\nu} \frac{f(R)}{f'(R)}$$

Algunas $f(R)$ a prueba

$f(R)$	Ecuación de onda	Referencia
$aR^2 \pm R^2 \int \frac{F(R)}{R^3} dR$	$6a\Psi_{,\alpha}{}^\alpha \pm (\Psi_{,\alpha}{}^\alpha)^{m-1} = 0$	Sokolowsky 2007
$(3\alpha)^{\frac{\alpha}{2}} R^{1-\frac{\alpha}{2}}$	$(1 - \frac{4}{1-\frac{\alpha}{2}})\Psi_{,\alpha}{}^\alpha = 0$	Sobouti 2006
$R - \frac{\mu^4}{R}$	$3\Psi_{,\alpha}{}^\alpha + \frac{4}{\mu^4}(\Psi_{,\alpha}{}^\alpha)^3 = 0$	Carroll et al 2004
$R - \frac{\mu^{2(n+1)}}{R^n}$	$5n(\Psi_{,\alpha}{}^\alpha)^{n+2} - 3n\mu^{2(n+1)}\Psi_{,\alpha}{}^\alpha$	Carroll et al 2004
$\frac{2}{\pi}R\tan^{-1}(\frac{R}{\beta^2})$	$\frac{5}{\beta^4}(\Psi_{,\alpha}{}^\alpha)^3 + 6\Psi_{,\alpha}{}^\alpha = 0$	Avilés 2007
$\frac{4}{\pi^2}R(1 + \frac{\pi}{\beta^2})$	$\frac{5}{\pi}\Psi_{,\alpha}{}^\alpha + \frac{3}{\beta^2}(\Psi_{,\alpha}{}^\alpha)^2 = 0$	Avilés 2007

Inflación en f(R)

- Tomamos la ecuación de campo de f(R)

$$f'(R)R_{\mu\nu} - \frac{1}{2}f(R)g_{\mu\nu} - f'(R)_{;\mu\nu} + g_{\mu\nu}f'(R)_{;\alpha}^{\alpha} = \frac{8\pi G}{c^4}T_{\mu\nu}.$$

- Modificamos

$$f(R) = R^n$$

- tomando

- Sustituyendo esta función en la ecuación de campo

$$R_{\mu\nu} = \left(\frac{2n}{6n}\right) g_{\mu\nu}R + (n-1)R^{-1}R_{;\mu\nu} + (n-1)(n-2)R^{-2}R_{;\mu}R_{;\nu}$$

- Tomando la métrica FRW

$$\left[\frac{2n-1}{n} - 1\right] \frac{\ddot{a}}{a} + \left[\frac{2n-1}{n} - 2\right] \left(\frac{\dot{a}}{a}\right)^2 = 0$$

$$a(t) = c \exp(c_1 t)$$

$$\frac{(n-1) - 1}{n} = 0.$$

Formulación de Palatini

- Se ha considerado que la métrica y la conexión están relacionadas.

- ¿Qué pasa si no lo están?

- Entonces la acción será función tanto de la métrica como del

Ricci tensor

$$S[g]$$

$$S[g, \Gamma]$$

- Entonces se tendrá que hacer de

$$S_G[g, \Gamma] = \int \sqrt{-g} L(R) d^4x$$

encontrar las ecuaciones de campo en la

$$L'(R)R_{\mu\nu} - \frac{1}{2}g_{\mu\nu}L(R) = \kappa T_{\mu\nu}$$

$$\nabla_\lambda(L'(R)\sqrt{-g}g^{\mu\nu}) = 0$$

¿Cómo se ve?

Ü Diferentes historias en la evolución cósmica dejarán firmas distintas en los objetos astrofísicos. Cada una de las partes que constituye el universo

nos dará información de esta evolución a diferentes escalas.

- Fondo cósmico de microondas

- Lentes gravitacionales

13/11/08