

Gravidad \longleftrightarrow Geometría

Ec. de Einstein

$$R_{ik} - \frac{1}{2} g_{ik} R = \frac{8\pi G}{c^4} T_{ik}$$

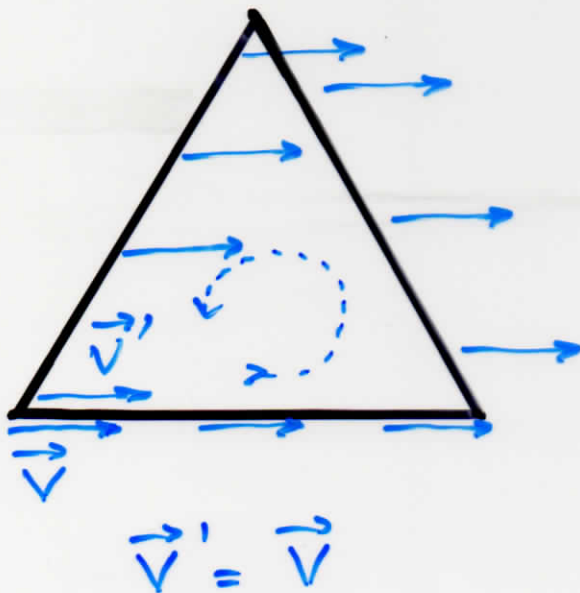
geométrica \nearrow

energía-impulso \nwarrow

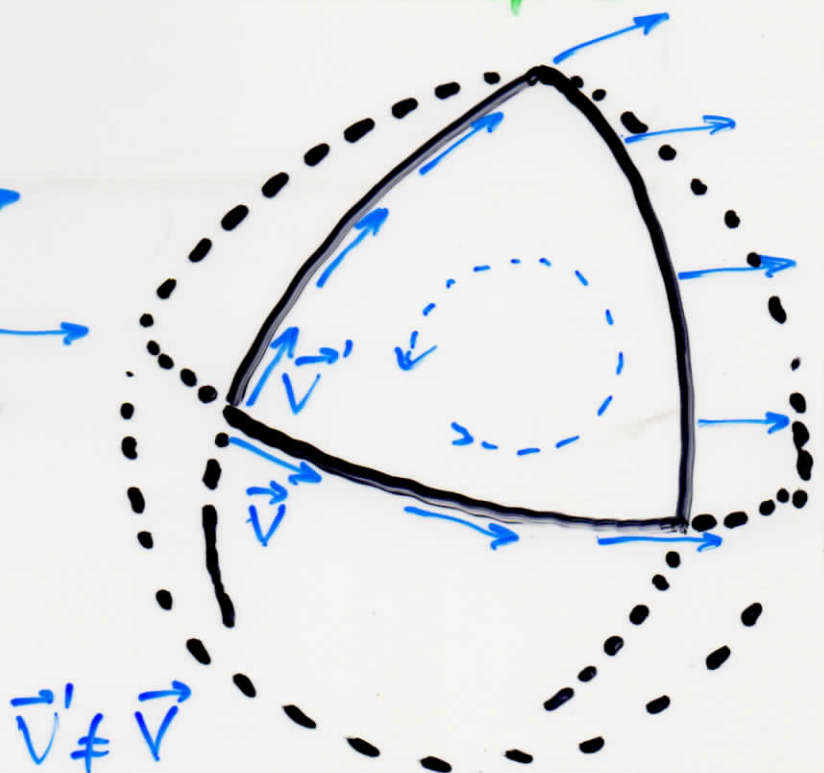
$$R = g^{ik} R_{ik}$$

$$R_{ik} = g^{lm} R_{iklm}$$

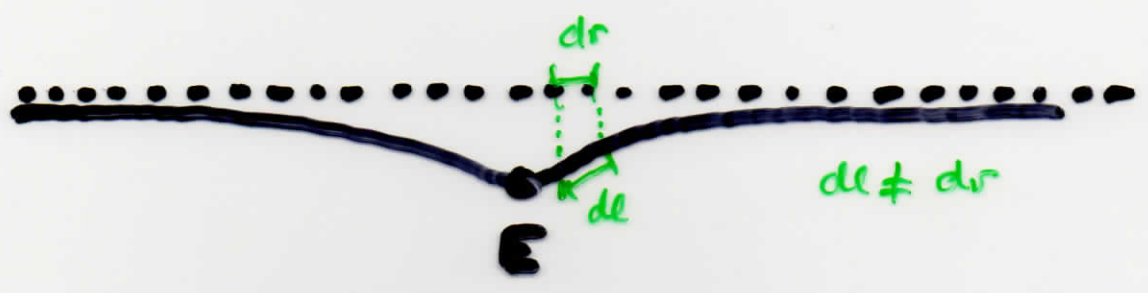
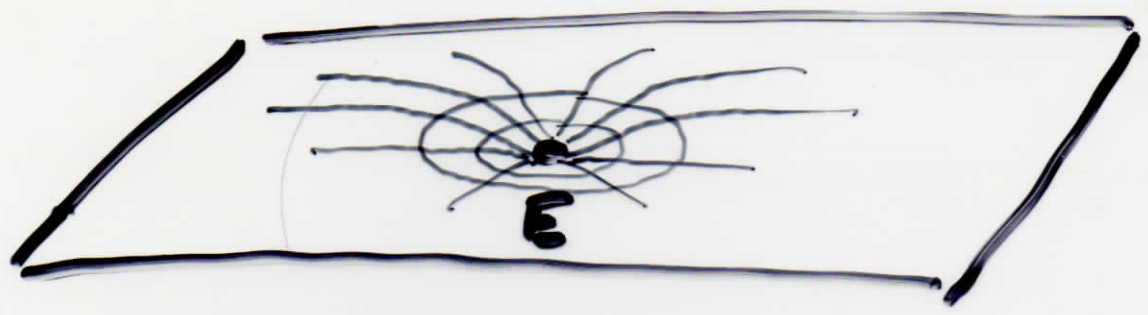
$$R_{iklm} = 0$$



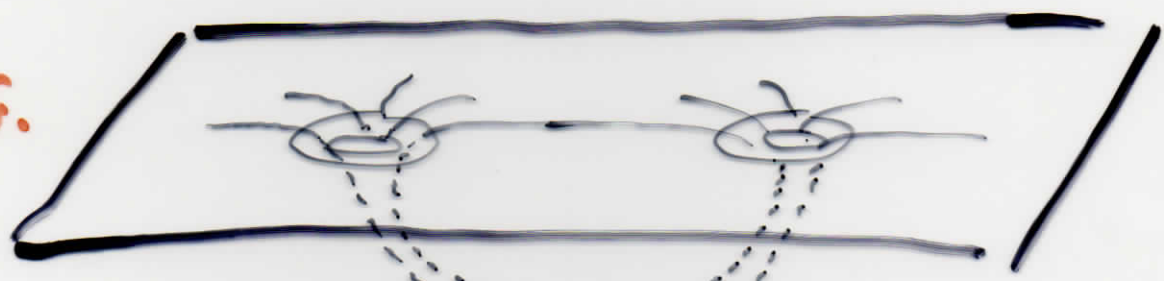
$$R_{iklm} \neq 0$$



Agujero de gusano

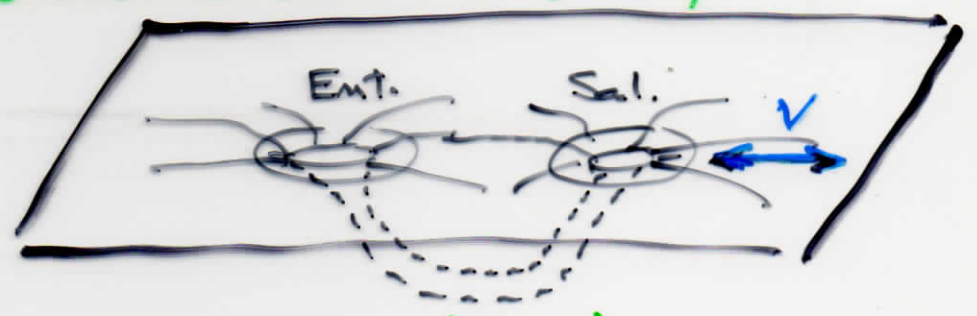


A.G.

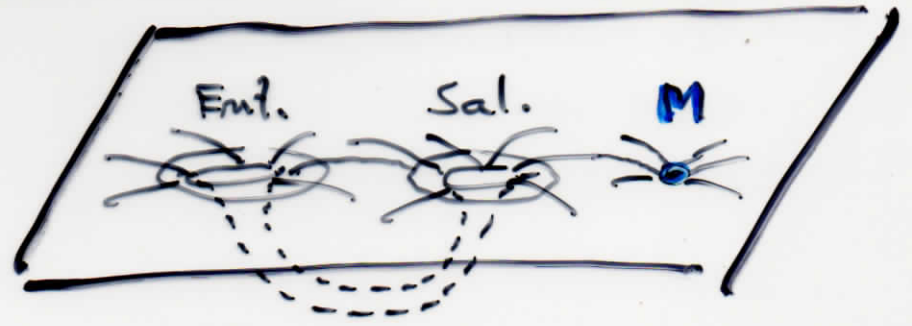


Morris-Thorne (1987)

Morris-Thorne-Yurtsever (1988)



Frolov-Novikov (1990)



"Máquinas del tiempo"

A.G. en Relatividad General

• Condiciones de energía.

$$\rho > 0$$

$$\rho c^2 + p_i > 0 \quad \forall i$$

A.G. en equilibrio (mat. "exótica")

Energía oscura ← interés presente en A.G.

Reducir cantidades de mat. exótica.

↳ "Thin-shell"

• Estabilidad (Mezclas).

↳ Cilindros: No estables (?)

↳ Esferas: Estables en valores problemáticos de parámetros.

A.G. en otras Teorías de gravedad

1) Gravedad dilatónica: Límite de bajas energías de teoría de cuerdas
(ϕ : dilaton)

↳ No resuelve problemas de materia exótica ni estabilidad.

2) Gravedad de Brans-Dicke:
(ϕ : campo de B-D)

Intento de formular teoría "madrugada" de la gravedad.

3) Gravedad de Einstein-Gauss-Bonnet:

Otro límite de bajas energías de la teoría de cuerdas

2) y 3) Parecen mejorar algunos aspectos de los A.G.

A.G. en otras teorías... (b)

Brauer-Dicke:

$$\square \phi = \frac{8\pi T}{3+2\omega} \quad ; \quad T = g_{ik} T^{ik}$$

ϕ_{BD}

$\leftarrow \text{const. de 3D.}$

$$R_{ik} - \frac{1}{2} g_{ik} R = \frac{8\pi}{\phi} T_{ik} + \frac{\omega}{\phi^2} \phi_{,i} \phi_{,k} - \frac{\omega}{2\phi^2} g_{ik} \phi_{,\alpha} \phi^{,\alpha} + \frac{1}{\phi} \phi_{;ijk} - \frac{1}{\phi} g_{ik} \phi_{;j\alpha}^{;\alpha}$$

Se pueden cumplir condiciones de energía para $\omega \lesssim 0$ (?)

Einstein-Gauss-Bonnet:

$$R_{ik} - \frac{1}{2} g_{ik} R + 2\alpha H_{ik} + \Lambda g_{ik} = \kappa^2 T_{ik}$$

$\leftarrow \text{introduce escala de distancias.}$

$$H_{ik} = RR_{ik} - 2R_{ij}R^j_k - 2R^{jl}R_{ijkl} + R^{jlm}R_{kijlm} - \frac{1}{4} g_{ik} (R^2 - 4R^{lm}R_{lm} + R^{lmnj}R_{lmnj})$$

$D=5$: Se pueden cumplir condiciones de energía para α tales que términos $\sim R$ son comparables a términos $\sim R^2$. (?)