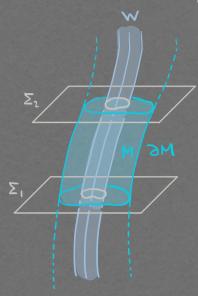
MOMENTUM Y MOMENTO ANGULAR

TXP: Tensor momento-energía para un cuerpo espacialmente acotado



3: Campo vectorial de killing.

M: Volumen que contiene parte de W Superficies: DM (Tinelike) \(\Sigma\) Spacelike \(\Sigma\)

$$\nabla_{\alpha}(\xi_{\beta}\mathsf{T}^{\alpha\beta}) = (\nabla_{\alpha}\xi_{\beta})\mathsf{T}^{\widehat{\alpha}\widehat{\beta}} + \xi_{\beta}\nabla_{\alpha}\mathsf{T}^{\alpha\beta} = 0$$

Por lo tanto,

$$\int_{M} \sqrt{-g'} \nabla_{\alpha} (\xi_{\beta} T^{\alpha\beta}) J^{4} \times = 0$$

Para cualquier matrit M se tiene

You que g = det gou, se tiene

Sin emborgo, (gap) = gap y con ello

lo cual implica que dos = 99 mo dos anv

Por otra parte, de la depinición de las conexiones,

Intercambiando Par

y con ella

$$\begin{aligned}
\Im_{\alpha\rho} \, \Gamma^{\alpha}_{m\nu} \, + \, \Im_{\alpha\mu} \, \Gamma^{\alpha}_{\rho\nu} \, = \, \frac{1}{2} \Big[\, \partial_{\alpha} \, \Im_{\rho\nu} \, + \, \partial_{\nu} \, \Im_{\alpha\rho} \, - \, \partial_{\rho} \, \Im_{\alpha\nu} \Big] \\
&+ \frac{1}{2} \Big[\, \partial_{\rho} \, \Im_{\mu\nu} \, + \, \partial_{\nu} \, \Im_{\rho\mu} \, - \, \partial_{\mu} \, \Im_{\rho\nu} \Big]
\end{aligned}$$

gap Far + gan Fer = dugne

Multiplicando per 33mp;

Utilizando esta relación se puede calcular la divergencia de un vector Am como

$$\nabla_{A} A^{A} = \partial_{A} A^{A} + \Gamma_{A} A^{C}$$

$$\nabla_{A} A^{A} = \partial_{A} A^{A} + A^{C} \partial_{A} (\ln \sqrt{-9})$$

$$\nabla_{A} A^{A} = \partial_{A} A^{A} + \frac{1}{\sqrt{-9}} A^{C} \partial_{A} \sqrt{-9}$$

Aplicando esta relacion al término V-9 Va (\$pTap) dentro de la integral se obtiene

De esta forma,

$$\int_{M} \sqrt{-3} \, \nabla_{x} \left(\hat{\beta}_{p} T^{xp} \right) d^{4} x = \int_{M} \partial_{x} \left(\sqrt{-3} \, \hat{\beta}_{p} T^{xp} \right) d^{4} x = 0$$

Utilitando el teorema de Stokes, esta integral se reescribe en la forma

$$\int_{S} 3_{\rho} T^{\alpha \rho} d\Sigma_{\alpha} = 0$$

Separando las diferentes contribuciones de la frontera de M,

$$\int_{\Sigma_{1}\cap M} \mathcal{J}_{\alpha} + \int_{\Sigma_{1}\cap M} \mathcal{J}_{\alpha} + \int_{\Xi_{1}\cap M} \mathcal{J}_{\alpha} = 0$$

Como $T^{\alpha\beta}=0$ fuera de W, la tercera integral desaparece y las dos integrales restantes se restringen a los superficies $\Sigma_2 NW$ y $\Sigma_1 NW$,

$$\int_{\Sigma_1 \cap W} J^{\alpha \beta} J \Sigma_{\alpha} + \int_{\Sigma_1 \cap W} J^{\alpha \beta} J \Sigma_{\alpha} = 0$$

$$\int_{\Sigma_{1}\cap W} \mathbb{J}^{\alpha\beta} \mathbb{J}^{\Sigma}_{\alpha} = -\int_{\Sigma_{1}\cap W} \mathbb{J}^{\alpha\beta} \mathbb{J}^{\Sigma}_{\alpha}$$

Tomando el límite $\Sigma_z \to \Sigma_1$, esta relación implica que el valor de la integral es una constante de movimiento, independiente de la superficie ekgida, es decir

Considerando dos puntos a la larga de la línea de mundo (xo,x), donde XEE y Xo es un punto constante arbitrario, y utilizando la ecuación de Jacobi,

$$\delta_{\beta}(x) = K_{\beta}^{m} \delta_{n}(x) + H_{\beta}^{v} \nabla^{m} \nabla \nabla_{n} \delta_{n}(x)$$

con s(xo,xi) la función de mundo de 57 nge y

$$K_b^b = -(\Delta^b \Delta_{\alpha}^a \alpha)_1(\Delta^b \Delta_{\alpha}^a \alpha) = H_b^a (\Delta^b \Delta_{\alpha}^a \alpha)$$

se puede escribir la integral como

A partir de esta relación se definen el momentum y el momento angular

y con ello la cantidad conservada asociada a 3 es

$$C_{\bar{3}} = P^{m}(x_{0}, \bar{z}) \tilde{\xi}_{m} + \frac{1}{2} S^{mv}(x_{0}, \bar{z}) \nabla_{\bar{l}_{m}} \tilde{\xi}_{\nu \bar{l}}$$

Nótese que las definiciones de P^n y S^{nv} no incluyen al vector de Killing por la que son válidas en cualquier e-t.

En el límite de un e-t plano, la función de onda resulta ser

$$G(x,x_o) = \frac{1}{2} (x-x_o)^{\kappa} (x-x_o)_{\kappa}$$

Con b que
$$\nabla^m \sigma = (\chi - \chi_0)^m$$
 $\nabla_m \nabla_v \sigma = \delta_{nv}$
y además $\lim_{\chi \to \chi_0} H^{\rho}_{\alpha} = \lim_{\chi \to \chi_0} K^{\rho}_{\alpha} = \delta^{\rho}_{\alpha}$

De esta forma, en al e-t plano

$$P^{M} = \int_{\Sigma} \delta_{\rho}^{M} T^{\alpha \beta} J \Sigma_{\alpha} = \int_{\Sigma} T^{\alpha \beta} J \Sigma_{\alpha}$$

$$S^{NV} = 2 \int_{\Sigma} (x - x_{o})^{2m} \delta_{\rho}^{VT} T^{\alpha \beta} J \Sigma_{\alpha} = 2 \int_{\Sigma} (x - x_{o})^{2m} T^{VT} J \Sigma_{\alpha}$$

lo cual concuerdo con los resultados obtenidos a partir del teorema de Noether

REFERENCIAS

[1] I. Burak Ilhan. "Dynamics of Extended Objects in General Relativity" arXiv: 0911.3645 Egs-qc]