

FÍSICA EN CAMPOS GRAVITATORIOS

Aplicaremos lo visto hasta ahora a la evolución de sistemas.

PARTÍCULAS CON ESPÍN

• Llamamos $u^\alpha \rightarrow$ velocidad (en RE es solo u^t , aquí por el principio 3 es por todo: $u^\alpha = (u^t, \vec{u})$)
 $S^\alpha \rightarrow$ vector de spin (en RE es solo S^z , aquí por todo: $S^\alpha = (S^t, \vec{S})$)

• En RE para partículas libres:

$$\begin{cases} \frac{du^\alpha}{d\tau} = 0 \\ \frac{dS^\alpha}{d\tau} = 0 \\ u^\alpha S_\alpha = 0 \end{cases}$$

• En RG: $\left(\frac{d}{d\tau}\right)$ por derivada a lo largo de la trayectoria

$$\begin{cases} \frac{du^\alpha}{d\tau} + \Gamma_{\beta\lambda}^\alpha u^\beta u^\lambda = 0 \rightarrow \text{Geodésicas} \\ \frac{dS^\alpha}{d\tau} + \Gamma_{\beta\lambda}^\alpha u^\beta S^\lambda = 0 \rightarrow \text{Transporte paralelo} \\ u^\alpha S_\alpha = 0 \end{cases}$$

Zimatek

• Se puede ver que esto implica que el módulo del spin se conserva: $u^\rho \nabla_\rho (S^\alpha S_\alpha) = 0$ (por la 2ª se $u^\rho \nabla_\rho S^\alpha = 0$, y se aplica la regla de la derivada a $S^\alpha S_\alpha$)

• Si tenemos fuerzas (una modificación f^α): (recordar, $\frac{d}{d\tau} \rightarrow \nabla$)

$$\begin{cases} u^\rho \nabla_\rho u^\alpha = \frac{f^\alpha}{m} \\ u^\rho \nabla_\rho S^\alpha = \frac{g^\rho S_\rho}{m} u^\alpha \quad (\text{precesión de Thomas}) \rightarrow \text{R.E. } \frac{dS^\alpha}{d\tau} = \frac{g^\rho S_\rho}{m} u^\alpha \end{cases}$$

se puede identificar (relacionado con giros)

\Rightarrow S y u se transportan paralelamente. Esto se generaliza:

un vector V^α es transportado Fermi-Walker si:

$$u^\rho \nabla_\rho V^\alpha = [u^\alpha (u^\rho \nabla_\rho u^\sigma) - (u^\rho \nabla_\rho u^\alpha) u^\sigma] V_\sigma$$

(\Rightarrow cómo se transportan los ejes si, a vez de ser geodésicas, se mueven por curvas curvadas) $\rightarrow u^\rho \nabla_\rho u^\alpha \neq 0$

Recordar, a RE:

$F_{\alpha\beta}$ es una 2-forma

Las ecuaciones de Maxwell se escriben: $\partial_{[\alpha} F_{\beta\gamma]} = 0$ (siempre) $\partial_{[\alpha} F_{\beta\gamma]} = \nabla_{[\alpha} F_{\beta\gamma]}$

$$\begin{cases} \partial_{[\alpha} F_{\beta\gamma]} = 0 \quad (dF=0) \Leftrightarrow \nabla_{[\alpha} F_{\beta\gamma]} = 0 \\ \partial_{\alpha} F^{\alpha\beta} = -J^{\beta} \Leftrightarrow \nabla_{\alpha} F^{\alpha\beta} = -J^{\beta} \end{cases}$$

para pasar esto a forma tensorial, los puntos para el derivar covariante (recordar: $\nabla_{\alpha} F^{\alpha\beta}$ es covariante)

La ec. de continuidad es fácil de introducir: $\nabla_{\beta} \nabla_{\alpha} F^{\alpha\beta}$ resulta ser 0 (siempre) $\Rightarrow \nabla_{\beta} J^{\beta} = 0$

el tensor angulo-momento era $T_{\alpha\beta} = F_{\alpha\gamma} F^{\gamma\beta} - \frac{1}{4} g_{\alpha\beta} (F_{\gamma\sigma} F^{\gamma\sigma})$ (siempre, es un tensor)

$T_{\alpha\beta} = T_{\beta\alpha}$

$\text{tr} T = T^{\alpha}_{\alpha} = 0$ (ej. $\text{tr} g = g^{\alpha}_{\alpha} = g_{\alpha\beta} g^{\alpha\beta} = \delta^{\alpha}_{\alpha} = 4$)

$\nabla_{\alpha} T^{\alpha\beta} = 0$ si $J^{\beta} = 0$ (si no hay que poner el tensor angulo-momento de los campos y cuantos)
 \rightarrow recordar covariante vs invariante

esto es una conservación rara, covariante: aparecen las Γ : la energía de los campos gravitatorio y electromagnético se conserva: no da leyes de conservación como RE

$$\nabla_{\beta} \nabla_{\alpha} F^{\alpha\beta} = \nabla_{\alpha} \nabla_{\beta} F^{\alpha\beta} + \underbrace{R^{\alpha}_{\beta\gamma\delta} F^{\beta\gamma}}_{-R^{\alpha}_{\beta\gamma\delta} F^{\beta\gamma}} + \underbrace{R^{\beta}_{\gamma\delta\alpha} F^{\gamma\delta}}_{R^{\beta}_{\gamma\delta\alpha} F^{\gamma\delta}}, \text{ donde solo los términos entre corchetes se cancelan}$$

An: $\nabla_{\beta} \nabla_{\alpha} F^{\alpha\beta} = \nabla_{\alpha} \nabla_{\beta} F^{\alpha\beta} = -\nabla_{\beta} \nabla_{\alpha} F^{\alpha\beta} \Leftrightarrow \nabla_{\beta} \nabla_{\alpha} F^{\alpha\beta} = 0$

TENSOR ENERGÍA-MOMENTO

$\rho \rightarrow$ densidad de masa
 $\rho \rightarrow$ densidad de energía
 $T_{\mu\nu} \rightarrow$ tensor de densidad de energía

Cualquier distribución material (lo que sea que tenga energía, incluso radiación) tiene un tensor energía-momento, que cumple:

$$T^{\alpha\beta} = T^{\beta\alpha}$$

$\nabla_{\alpha} T^{\alpha\beta} = 0$ en ausencia de fuerzas externas \rightarrow esto es una ley que codifica las leyes de la dinámica

Si tenemos un S.R., puedo descomponer $T_{\alpha\beta}$ en partes espaciales y temporales: (de las que van con el tiempo)

con $u^{\alpha} u_{\alpha} = -1$

con $u^{\alpha} u_{\alpha} = 0$

parte en tiempo

$$T_{\alpha\beta} = \underbrace{\rho u_{\alpha} u_{\beta}}_{\text{parte temporal-temporal}} + \underbrace{u_{\alpha} q_{\beta} + u_{\beta} q_{\alpha}}_{\text{parte espacial-temporal}} + \underbrace{(\underbrace{p}_{\text{parte espacial-espacial}} P_{\alpha\beta} + \underbrace{\Pi}_{\text{parte en tiempo}} \pi_{\alpha\beta})}_{\text{parte espacial-espacial}}$$

$$\left\{ \begin{array}{l} \Pi_{\alpha\beta} = \Pi_{\beta\alpha} \\ \Pi_{\alpha\beta} u^{\beta} = 0 \\ \Pi^{\beta}_{\beta} = 0 \end{array} \right.$$

tiene sentido:

- $\rho \Rightarrow$ densidad de energía ($\rho \cdot c^2 + u$)
- $q \Rightarrow$ vector de conducción de energía (alber espacial, es un vector de longitud)
- $p \Rightarrow$ presión isotropa (con momento)
- $\Pi_{\alpha\beta} \Rightarrow$ tensor de presión / tensiones anisotropas

TODO relativo al S.R. \vec{n}

Esto está tomado de la teoría de fluidos. Para un fluido perfecto:

Sea u^{α} el campo de velocidades del fluido, que tenemos como S.R.

Un fluido se dice perfecto si: $\left\{ \begin{array}{l} \Pi_{\alpha\beta} = 0 \\ q_{\alpha} = 0 \end{array} \right.$ (leyes de conducción de calor) \rightarrow dentro de un tiempo $\rho q_{\beta} u^{\beta} \vec{n}$ como S.R.

$$\Leftrightarrow T_{\alpha\beta} = (\rho + p) u_{\alpha} u_{\beta} + p g_{\alpha\beta}$$

en cuyo caso las leyes de conservación son simples:

$$\left\{ \begin{array}{l} u^{\alpha} \nabla_{\alpha} \rho = -(\rho + p) \nabla_{\alpha} u^{\alpha} \quad (\text{cc. de continuidad}) \\ -(\rho + p) u^{\sigma} \nabla_{\sigma} u^{\alpha} = \rho^{\alpha\beta} \nabla_{\beta} p \end{array} \right. \rightarrow$$

- \rightarrow ojo, es un tiempo $S + t$
- Manera por aceleración
- energía \Rightarrow gradiente espacial de presión

Hay que dar una ecuación de estado: $p = p(\rho, s)$ atropia específica

si el fluido es isentrópico $s = 0 \Rightarrow p = p(\rho) \rightarrow$ cc. barotrópica

Hay tipos varios:

- $p = 0$ materia pulverulenta (no hay presión = polvo)
- $p = \frac{1}{3} \rho$ materia radiativa ($T_{\alpha}^{\alpha} = 0$); en gas de partículas relativistas, los electrones
- $p = \rho$ materia rígida ($v_{\text{fluid}} = v_{\text{ac}} = c$)

Hay en día se mide $p = w \rho$ (w índice de estado)
 \hookrightarrow de $i-1$ en i en w



$$\nabla_\alpha T^{\alpha\beta} = \nabla_\alpha (\rho + p) u^\alpha u^\beta + \nabla_\alpha (p g^{\alpha\beta}) = 0$$

$$(\rho + p) \nabla_\alpha u^\alpha u^\beta + u^\alpha u^\beta \nabla_\alpha (\rho + p) + \nabla_\alpha p g^{\alpha\beta} = 0$$

$$u^\beta (\rho + p) \nabla_\alpha u^\alpha + u^\alpha (\rho + p) \nabla_\alpha u^\beta + u^\alpha u^\beta \nabla_\alpha \rho + g^{\alpha\beta} \nabla_\alpha p = 0$$

ρ ist additiv
 $g^{\alpha\beta} = -u^\alpha u^\beta + p^{\alpha\beta}$

$$u^\beta (\rho + p) \nabla_\alpha u^\alpha + u^\alpha (\rho + p) \nabla_\alpha u^\beta + u^\alpha u^\beta \nabla_\alpha \rho + p^{\alpha\beta} \nabla_\alpha p = 0$$

Un-vektor $\neq 0$ \rightarrow Kontinuität $= 0$
 Kontinuität $= 0$

Teilung: $-g_{\alpha\beta} u^\alpha u^\beta = 0$; $-g_{\beta\sigma} [u^\sigma u^\beta (\rho + p) \nabla_\alpha u^\alpha + u^\alpha (\rho + p) \nabla_\alpha u^\sigma + u^\alpha u^\sigma u^\beta \nabla_\alpha \rho + p^{\alpha\sigma} u^\beta \nabla_\alpha p] = 0$

$$(\rho + p) \nabla_\alpha u^\alpha + u^\alpha \nabla_\alpha p = \underbrace{-g_{\beta\sigma} u^\alpha u^\beta (\rho + p) \nabla_\alpha u^\sigma}_{\propto \nabla_\alpha g_{\beta\sigma} u^\beta u^\sigma} + \underbrace{-g_{\beta\sigma} p^{\alpha\sigma} u^\beta \nabla_\alpha p}_{p^{\alpha\sigma} u_\sigma = 0}$$

$-g_{\beta\sigma} u^\alpha u^\beta (\rho + p) \nabla_\alpha u^\sigma = -g_{\beta\sigma} u^\alpha u^\beta (\rho + p) \nabla_\alpha u^\sigma$
 $= -g_{\beta\sigma} u^\alpha u^\beta (\rho + p) \nabla_\alpha u^\sigma$
 $x = - \rightarrow x = 0$

$$\boxed{u^\alpha \nabla_\alpha p = -(\rho + p) \nabla_\alpha u^\alpha}$$

Ergebnis: $\vec{\nabla} \cdot \vec{u} = u^\alpha (\rho + p) \nabla_\alpha u^\beta + p^{\alpha\beta} \nabla_\alpha p = 0$

\square (rechnerisch)

$$\boxed{-(\rho + p) u^\sigma \nabla_\sigma u^\alpha = p^{\alpha\beta} \nabla_\beta p}$$