

REPORTE: ACTIVIDAD 3
Taller de Investigación

Gil Estéfano Rodríguez Rivera

NUA: 390906

ge.rodriguezrivera@ugto.mx

23 de octubre de 2021

1. Fluido perfecto y estático

El tensor de energía momento de un fluido perfecto se define de la siguiente manera:

$$T_{ab} = (\rho + p)u_a u_b - p g_{ab} \quad (1.1)$$

Donde $c = 1$, ρ es la densidad y p es la presión. El cuadrivector de velocidad es $u^a = \gamma(1, u_x, u_y, u_z)$.

En el caso de un fluido estático, $u^a = (\gamma, 0, 0, 0)$, pero note que $\gamma = 1$ porque $u = 0$. Es decir, se obtiene: $u^a = (1, 0, 0, 0)$.

Se estudia la métrica $g_{ab} = \text{diag}(e^{2\lambda}, -e^{2\nu}, -r^2, -r^2 \sin^2 \theta)$.

Para continuar, se supone que u^a es unitario, es decir, que $u_a u^a = 1$. Como la métrica es diagonal y sólo la componente u^0 de la velocidad es no nula, se obtiene la siguiente propiedad:

$$u_a u^a = g_{ab} u^a u^b = g_{00} u^0 u^0 = u_0 u^0 = 1$$

Es decir, para garantizar que u^a sea unitario, es necesario multiplicarlo por un factor de $e^{-\lambda}$, pues, al realizar el producto $g_{00} u^0 u^0$, estos factores de los u^0 se van a cancelar con $g_{00} = e^{2\lambda}$. Es decir, la forma apropiada de definir la cuadrivelocidad es $u^a = (e^{-\lambda}, 0, 0, 0)$ y $u_a = (e^\lambda, 0, 0, 0)$.

Con esta nueva definición de la cuadrivelocidad, se puede calcular el tensor de energía momento T_{ab} :

- $T_{00} = (\rho + p)u_0 u_b - p g_{00} = (\rho + p)e^{2\lambda} - p e^{2\lambda} = \rho e^{2\lambda}$
- $T_{11} = (\rho + p)u_1 u_1 - p g_{11} = 0 - p(-e^{2\nu}) = p e^{2\nu}$
- $T_{22} = (\rho + p)u_2 u_2 - p g_{22} = 0 - p(-r^2) = p r^2$

$$\blacksquare T_{33} = (\rho + p)u_3u_3 - pg_{33} = 0 - p(-r^2\sin^2\theta) = pr^2\sin^2\theta$$

Donde el resto de las componentes son nulas por la diagonalidad de la métrica y la *diagonalidad* del término $u_a u_b$.

Asimismo, para calcular T^{ab} se utiliza que $T^{ab} = g^{ac}g^{bd}T_{cd}$. Donde $g^{ab} = \text{diag}(e^{-2\lambda}, -e^{-2\nu}, -\frac{1}{r^2}, -\frac{1}{r^2\sin^2\theta})$. El cálculo se muestra a continuación:

$$\begin{aligned}\blacksquare T^{00} &= g^{00}g^{00}T_{00} = e^{-2\lambda}e^{-2\lambda}\rho e^{2\lambda} = \rho e^{-2\lambda} \\ \blacksquare T^{11} &= g^{11}g^{11}T_{11} = (-e^{-2\nu})(-e^{-2\nu})pe^{2\nu} = pe^{-2\nu} \\ \blacksquare T^{22} &= g^{22}g^{22}T_{22} = (-r^{-2})(-r^{-2})pr^2 = \frac{p}{r^2} \\ \blacksquare T^{33} &= g^{33}g^{33}T_{33} = (-(r\sin\theta)^{-2})(-(r\sin\theta)^{-2})pr^2\sin^2\theta = \frac{p}{r^2\sin^2\theta}\end{aligned}$$

2. Ecuaciones de conservación

Por definición, la **derivada covariante** del tensor T^{ab} es:

$$\nabla_b T^{ab} = \frac{\partial T^{ab}}{\partial x^b} + \Gamma_{bi}^a T^{ib} + \Gamma_{bi}^b T^{ai} \quad (2.1)$$

Por la diagonalidad de T^{ab} , las componentes no nulas de la expresión anterior se simplifican de la siguiente manera:

$$\nabla_b T^{ab} = \frac{\partial T^{a1}}{\partial x^1} + \Gamma_{00}^a T^{00} + \Gamma_{11}^a T^{11} + \Gamma_{22}^a T^{22} + \Gamma_{33}^a T^{33} + \Gamma_{0i}^0 T^{ai} + \Gamma_{1i}^1 T^{ai} + \Gamma_{2i}^2 T^{ai} + \Gamma_{3i}^3 T^{ai}$$

Donde el primer término se debe a que todas las funciones dependen de r , es decir, de x^1 .

Para la métrica dada, los únicos símbolos de Christoffel no nulos son $\Gamma_{01}^0, \Gamma_{00}^1, \Gamma_{11}^1, \Gamma_{22}^1, \Gamma_{33}^1, \Gamma_{12}^2, \Gamma_{33}^2, \Gamma_{31}^3, \Gamma_{32}^3$, por lo que la forma expandida del tensor $\nabla_b T^{ab}$ es:

$$\nabla_b T^{ab} = \frac{\partial T^{a1}}{\partial x^1} + \Gamma_{00}^a T^{00} + \Gamma_{11}^a T^{11} + \Gamma_{22}^a T^{22} + \Gamma_{33}^a T^{33} + \Gamma_{01}^0 T^{a1} + \Gamma_{11}^1 T^{a1} + \Gamma_{21}^2 T^{a1} + \Gamma_{31}^3 T^{a1} + \Gamma_{32}^3 T^{a2} \quad (2.2)$$

En el caso en el que $a = 1$, se tiene el siguiente valor:

$$\nabla_b T^{1b} = \frac{\partial T^{11}}{\partial x^1} + \Gamma_{00}^1 T^{00} + \Gamma_{11}^1 T^{11} + \Gamma_{22}^1 T^{22} + \Gamma_{33}^1 T^{33} + \Gamma_{01}^0 T^{11} + \Gamma_{11}^1 T^{11} + \Gamma_{21}^2 T^{11} + \Gamma_{31}^3 T^{11} + \Gamma_{32}^3 T^{12}$$

Note que $T^{12} = 0$, entonces:

$$\nabla_b T^{1b} = \frac{\partial T^{11}}{\partial x^1} + \Gamma_{00}^1 T^{00} + \Gamma_{11}^1 T^{11} + \Gamma_{22}^1 T^{22} + \Gamma_{33}^1 T^{33} + \Gamma_{01}^0 T^{11} + \Gamma_{11}^1 T^{11} + \Gamma_{21}^2 T^{11} + \Gamma_{31}^3 T^{11}$$

Los símbolos de Christoffel de interés se muestran a continuación:

- $\Gamma_{01}^0 = \lambda'$
- $\Gamma_{00}^1 = \lambda' e^{2(\lambda-\nu)}$
- $\Gamma_{11}^1 = \nu'$
- $\Gamma_{22}^1 = -r e^{-2\nu}$
- $\Gamma_{33}^1 = -r \sin^2 \theta e^{-2\nu}$
- $\Gamma_{21}^2 = \frac{1}{r}$
- $\Gamma_{31}^3 = \frac{1}{r}$

Sustituyendo los símbolos de Christoffel en la expresión para $\nabla_b T^{1b}$ se obtiene:

$$\begin{aligned}
\nabla_b T^{1b} &= \frac{\partial T^{11}}{\partial x^1} + \lambda' e^{2(\lambda-\nu)} T^{00} + \nu' T^{11} - r e^{-2\nu} T^{22} - r \sin^2 \theta e^{-2\nu} T^{33} + \lambda' T^{11} + \nu' T^{11} + \frac{1}{r} T^{11} + \frac{1}{r} T^{11} \\
&= p' e^{-2\nu} - 2\nu' p e^{-2\nu} + \lambda' e^{2(\lambda-\nu)} T^{00} + \nu' T^{11} - r e^{-2\nu} T^{22} - r \sin^2 \theta e^{-2\nu} T^{33} + \lambda' T^{11} + \nu' T^{11} + \frac{1}{r} T^{11} + \frac{1}{r} T^{11} \\
&= p' e^{-2\nu} - 2\nu' p e^{-2\nu} + \lambda' e^{2(\lambda-\nu)} \rho e^{-2\lambda} + \nu' p e^{-2\nu} - r e^{-2\nu} \frac{p}{r^2} - r \sin^2 \theta e^{-2\nu} \frac{p}{r^2 \sin^2 \theta} + \\
&\quad + \lambda' p e^{-2\nu} + \nu' p e^{-2\nu} + \frac{1}{r} p e^{-2\nu} + \frac{1}{r} p e^{-2\nu} \\
&= e^{-2\nu} \left(p' - 2\nu' p + \lambda' e^{2\lambda} \rho e^{-2\lambda} + \nu' p - r \frac{p}{r^2} - r \sin^2 \theta \frac{p}{r^2 \sin^2 \theta} + \lambda' p + \nu' p + \frac{1}{r} p + \frac{1}{r} p \right) \\
&= e^{-2\nu} \left(p' - 2\nu' p + \lambda' \rho + \nu' p - \frac{p}{r} - \frac{p}{r} + \lambda' p + \nu' p + \frac{1}{r} p + \frac{1}{r} p \right) \\
&= e^{-2\nu} \left(p' + \lambda' (\rho + p) \right)
\end{aligned}$$

Esta expresión se puede igualar a 0 para obtener la ecuación de continuidad $\nabla_b T^{ab} = 0$. Es decir, para $a = 1$:

$$\begin{aligned}
\nabla_b T^{1b} &= e^{-2\nu} \left(p' + \lambda' (\rho + p) \right) = 0 \\
\implies (\rho + p) \lambda' &= -p' \tag{2.3}
\end{aligned}$$

3. Referencias

- SCHUTZ, B. (2009). *A First Course in General Relativity*. Cambridge University Press. Second edition.