

**O Erro na 2ª Solução Exata de Schwarzschild para Fluido
Incompressível e uma Solução Realista de Fluido
Segundo a Teoria da Relatividade Total**

PEREYRA,P.H.

pereyraph.com

É mostrado que a 2ª solução exata de Schwarzschild para a Teoria da Relatividade Geral não é fisicamente plausível devido a violação da conservação da energia na 5ª dimensão interpretada como sendo massa. É dada uma solução realista fisicamente plausível de Fluido segundo a Teoria da Relatividade Total onde densidade e pressão são diretamente proporcionais à força gravitacional no interior da distribuição do fluido.

Utilizamos a equação tensorial da Relatividade Total [1] para mostrar que o tensor energia momento da 2ª Solução de Schwarzschild [2] não satisfaz as condições de conservação de energia que correspondem à equação tensorial de Laplace, divergência nula, para as dimensões maiores que 4, ou seja

$$P_{\mu\nu} = R_{\mu\nu} - \frac{1}{2}Rg_{\mu\nu} = \omega Q_{\mu\nu} = 0 \quad (\mu, \nu > 4) \quad (1)$$

Pelo tensor da 2ª solução de Schwazschild [2] para fluido incompressível com densidade ρ constante e pressão p

$$T_{\mu}^{\nu} = \begin{bmatrix} \rho & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -p & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -p & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -p \end{bmatrix} \quad (2)$$

obtemos as 5 componentes do tensor quantum Q_{μ}^{ν} para a métrica com simetria esférica (em unidades naturais) dada por

$$ds^2 = A(r)dt^2 - B(r)dr^2 - r^2d\theta^2 - r^2 \sin(\theta)^2 d\phi^2 - d\eta^2 \quad (3)$$

onde η representa massa como a 5ª dimensão, com funções potenciais

$$B(r) = \frac{1}{-\frac{r^2 \rho}{3} + 1} \quad (4)$$

e

$$A(r) = \frac{(-C1 \sqrt{r^2 \rho - 3} + C2 \rho)^2}{4 \rho^2} \quad (5)$$

com $C1$ e $C2$ constantes, que corresponde à 2ª solução para fluido incompressível de Schwarzschild [2].

Por (1) o tensor Quantum resulta

$$\begin{aligned} Q_{t \ t} &= \frac{(-C1 r^2 \rho + \sqrt{r^2 \rho - 3} C2 \rho - 3 C1) \omega \rho}{\sqrt{r^2 \rho - 3} (-C1 \sqrt{r^2 \rho - 3} + C2 \rho)} \\ Q_{r \ r} &= \frac{(3 C1 r^2 \rho + \sqrt{r^2 \rho - 3} C2 \rho - 9 C1) \omega \rho}{3 (-C1 \sqrt{r^2 \rho - 3} + C2 \rho) \sqrt{r^2 \rho - 3}} \\ Q_{\theta \ \theta} &= \frac{(3 C1 r^2 \rho + \sqrt{r^2 \rho - 3} C2 \rho - 9 C1) \omega \rho}{3 (-C1 \sqrt{r^2 \rho - 3} + C2 \rho) \sqrt{r^2 \rho - 3}} \\ Q_{\phi \ \phi} &= \frac{(3 C1 r^2 \rho + \sqrt{r^2 \rho - 3} C2 \rho - 9 C1) \omega \rho}{3 (-C1 \sqrt{r^2 \rho - 3} + C2 \rho) \sqrt{r^2 \rho - 3}} \\ Q_{\eta \ \eta} &= \frac{(2 C1 r^2 \rho + \sqrt{r^2 \rho - 3} C2 \rho - 6 C1) \omega \rho}{\sqrt{r^2 \rho - 3} (-C1 \sqrt{r^2 \rho - 3} + C2 \rho)} \end{aligned} \quad (6)$$

que não possui solução para $Q_{\eta}^{\eta} = 0$, e portanto por (1) a 2ª solução de Schwarzschild [2] não satisfaz a condição de conservação de energia na 5ª componente gerada pela variável massa η , que correspondem às relações entre os observáveis densidade e pressão. Esta distribuição de fluido dada por (2), (4) e (5) nunca acontece na natureza.

Agora queremos encontrar um tensor energia momento para fluido que seja plausível fisicamente, ou seja, que aconteça na natureza. Para isto utilizamos a métrica (3) nas equações da Relatividade Total (1) e impomos as relações entre densidade e pressão dadas pelo tensor energia momento (2). Impondo a conservação da energia (divergência tensorial nula) na 5ª componente como $Q_{\eta}^{\eta} = 0$, encontramos a função $B(r)$ como

$$B(r) = \frac{\left(\int \frac{2 \left(\frac{d^2}{dr^2} A(r) \right) A(r) r^2 - \left(\frac{d}{dr} A(r) \right)^2 r^2 + 4 \left(\frac{d}{dr} A(r) \right) A(r) r + 4 A(r)^2}{A(r) r \left(\left(\frac{d}{dr} A(r) \right) r + 4 A(r) \right)} dr \right)}{4 e} \frac{A(r)}{\left(\left(\frac{d}{dr} A(r) \right) r + 4 A(r) \right) r} dr + _C1 \quad (7)$$

e pela condição das componentes de pressão no tensor energia momento (2) impomos

$$Q_r^r = Q_\theta^\theta = Q_\phi^\phi \quad (8)$$

que resulta na função $A(r)$ como

$$A(r) = r \quad (9)$$

sendo a única solução possível que determina a componente em t como

$$Q_t^t = -3Q_r^r = -3Q_\theta^\theta = -3Q_\phi^\phi \quad (10)$$

ou seja

$$\rho = 3p \quad (11)$$

Obtemos então por (7) e (9) que

$$B(r) = \frac{7}{4} \quad (12)$$

onde obrigatoriamente deve ser por (8) e (10) $C_1=0$, e a métrica de fluido fisicamente plausível é

$$ds^2 = r dt^2 - \frac{7}{4} dr^2 - r^2 d\theta^2 - r^2 \sin(\theta)^2 d\phi^2 - d\eta^2 \quad (13)$$

com o tensor Quantum da Relatividade Total com índices de 1 a 5 (que contém o tensor energia momento da Relatividade Geral) dado por

$$\begin{aligned} Q_{t \ t} &= \frac{3 \omega}{7 r^2} \\ Q_{r \ r} &= -\frac{\omega}{7 r^2} \\ Q_{\theta \ \theta} &= -\frac{\omega}{7 r^2} \\ Q_{\phi \ \phi} &= -\frac{\omega}{7 r^2} \end{aligned} \quad (14)$$

Vemos que em (14) a condição de conservação de energia na componente massa $Q_{\eta}^{\eta} = 0$ é satisfeita, portanto a distribuição de fluido é fisicamente plausível e acontece na natureza. Vemos também que tanto os observáveis de densidade e pressão correspondem à força gravitacional no interior da distribuição do fluido, onde a constante ω representa uma quantidade fixa para a massa mesmo no interior da distribuição do fluido e ambos observáveis densidade e pressão são variáveis com o raio r . Pela

métrica (13) vemos que existe uma dilatação espacial constante (réguas se esticam) no interior da distribuição do fluido independente da posição, por um fator $\frac{7}{4}$. Também vemos que existe uma contração temporal (relógios se atrasam) no interior do fluido para $r < 1$, e uma dilatação temporal (relógios se adiantam) no interior do fluido para $r > 1$.

Como conclusão vemos que a Relatividade Total impõe relações mais precisas entre os observáveis da natureza do que a Relatividade Geral. Sendo que estes respeitam a lei de conservação de energia contidas nas dimensões superiores a 4, representando uma generalização para medidas em dimensões superiores pela aplicação do teorema de Noether. A Relatividade Total contém a Relatividade Geral, porém é mais precisa.

REFERÊNCIAS

[1] <http://vixra.org/abs/1810.0470>

[2] Karl Schwarzschild (1916). "Über das Gravitationsfeld einer Kugel aus inkompressibler Flüssigkeit nach der Einsteinschen Theorie" [On the gravitational field of a ball of incompressible fluid following Einstein's theory]. *Sitzungsberichte der Königlich-Preussischen Akademie der Wissenschaften* (in German). Berlin: 424–434.

