

УДК 530.12:531.51

К вопросу о физической интерпретации стационарных аксиально-симметричных решений уравнений Эйнштейна

Ц. И. Гуцунаев, А. А. Шайдеман, З. Э. А. Вайл,
С. Л. Эльсгольц

*Кафедра теоретической физики
Российский университет дружбы народов
Россия, 117198, Москва, ул. Миклухо-Маклая, 6*

В статье предпринята попытка физического анализа стационарных аксиально-симметричных решений уравнений Эйнштейна. Анализ базируется на использовании релятивистских неинерциальных систем отсчёта.

Ключевые слова: уравнения Эйнштейна, стационарные решения, неинерциальные системы отсчёта.

1. Основные уравнения

Как известно (см., например, [1]), без ограничения общности метрику стационарного поля можно записать в виде

$$ds^2 = f^{-1} [e^{2\gamma} (d\rho^2 + dz^2) + \rho^2 d\varphi^2] - f(dt - \omega d\varphi)^2, \quad (1)$$

где ρ , φ , z , t — канонические координаты Вейля и время, соответственно, а метрические функции $f(\rho, z)$, $\omega(\rho, z)$, $\gamma(\rho, z)$ определяются из уравнений Эйнштейна

$$f\Delta f = (\vec{\nabla}f)^2 - \frac{f^4}{\rho^2} (\vec{\nabla}\omega)^2, \quad \vec{\nabla} \left(\frac{f^2}{\rho^2} \vec{\nabla}\omega \right) = 0, \quad (2)$$

$$\frac{\partial\gamma}{\partial\rho} = \frac{\rho f^{-2}}{4} \left\{ \left(\frac{\partial f}{\partial\rho} \right)^2 - \left(\frac{\partial f}{\partial z} \right)^2 - \frac{f^4}{\rho^2} \left[\left(\frac{\partial\omega}{\partial\rho} \right)^2 - \left(\frac{\partial\omega}{\partial z} \right)^2 \right] \right\}, \quad (3)$$

$$\frac{\partial\gamma}{\partial z} = \frac{\rho f^{-2}}{2} \left\{ \frac{\partial f}{\partial\rho} \cdot \frac{\partial f}{\partial z} - \frac{f^4}{\rho^2} \cdot \frac{\partial\omega}{\partial\rho} \cdot \frac{\partial\omega}{\partial z} \right\}.$$

Здесь операторы Δ и $\vec{\nabla}$ задаются выражениями

$$\Delta \equiv \frac{\partial^2}{\partial\rho^2} + \frac{1}{\rho} \cdot \frac{\partial}{\partial\rho} + \frac{\partial^2}{\partial z^2}, \quad \vec{\nabla} \equiv \vec{\rho}_0 \frac{\partial}{\partial\rho} + \vec{z}_0 \frac{\partial}{\partial z},$$

где $\vec{\rho}_0$ и \vec{z}_0 — единичные векторы.

Одно из решений уравнений (2) и (3) имеет вид (см., например, [2])

$$\begin{aligned} f &= f_E = \frac{z - z_1 + \sqrt{\rho^2 + (z - z_1)^2} \cdot \text{th } V_0}{C_1}, \\ \Phi &= \Phi_E = \frac{\sqrt{\rho^2 + (z - z_1)^2}}{C_1 \cdot \text{ch } V_0} + C_2, \\ \omega &= \omega = \frac{\sqrt{\rho^2 + (z - z_1)^2}}{\text{ch } V_0} \frac{1}{f_E} + C_3, \\ \gamma &= \gamma_E = \frac{1}{2} \ln f_E - \frac{1}{2} \ln \sqrt{\rho^2 + (z - z_1)^2} + \gamma_0, \end{aligned} \quad (4)$$

где $z, V_0, C_1, C_2, C_3, \gamma_0$ — произвольные постоянные.

Решению (4) согласно (1) соответствует метрика

$$ds_E^2 = C_1 e^{2\gamma_0} \cdot \frac{d\rho^2 + dz^2}{\sqrt{\rho^2 + (z - z_1)^2}} + \frac{\rho^2 d\varphi^2}{f_E} - f_E \left[cdt - \left(\frac{\sqrt{\rho^2 + (z - z_1)^2}}{\operatorname{ch} V_0 \cdot f_E} + C_3 \right) d\varphi \right]^2. \quad (5)$$

Нетрудно видеть, что преобразование координат–времени

$$\begin{aligned} 2C_1 e^{2\gamma_0} \cdot \rho &= \rho' \sqrt{(z' - z'_1)^2 - c^2 t'^2}, \\ e^{-\gamma_0} \cdot \varphi &= \varphi' \sqrt{1 + \operatorname{th} V_0} - \frac{\sqrt{1 - \operatorname{th} V_0}}{2} \ln \frac{z' - z'_1 + ct'}{z' - z'_1 - ct'}, \\ 4C_1 e^{2\gamma_0} \cdot (z - z_1) &= (z' - z'_1)^2 - c^2 t'^2 - \rho'^2, \\ \frac{\sqrt{1 + \operatorname{th} V_0}}{2} \cdot \frac{e^{-\gamma_0} ct}{C_1} &= \varphi' \cdot \frac{1 + \operatorname{th} V_0}{2} \cdot \frac{1}{C_1} \left(C_3 + \frac{C_1}{1 + \operatorname{th} V_0} \cdot \frac{1}{\operatorname{ch} V_0} \right) + \\ &+ \frac{1}{2} \left[1 - \frac{1}{2 \operatorname{ch} V_0} \cdot \frac{1}{C_1} \left(C_3 + \frac{C_1}{1 + \operatorname{th} V_0} \cdot \frac{1}{\operatorname{ch} V_0} \right) \right] \ln \frac{z' - z'_1 + ct'}{z' - z'_1 - ct'}, \end{aligned} \quad (6)$$

где z'_1 — новая постоянная, переводит метрику (5) в метрику Минковского

$$ds_M^2 = d\rho'^2 + \rho'^2 d\varphi'^2 + dz'^2 - c^2 dt'^2. \quad (7)$$

Таким образом, метрика (5) стационарного евклидона описывает плоское пространство–время.

Формулы обратного преобразования имеют вид

$$\begin{aligned} \rho' &= e^{\gamma_0} \sqrt{2C_1 \mu_-}, \\ \varphi' &= \frac{e^{-\gamma_0} \cdot \varphi}{\sqrt{1 + \operatorname{th} V_0}} \left[1 - \frac{1}{2 \operatorname{ch} V_0} \cdot \frac{1}{C_1} \left(C_3 + \frac{C_1}{1 + \operatorname{th} V_0} \cdot \frac{1}{\operatorname{ch} V_0} \right) \right] + \\ &+ \frac{\sqrt{1 - \operatorname{th} V_0}}{2} \cdot \frac{e^{-\gamma_0} ct}{C_1}, \\ z' - z'_1 &= e^{\gamma_0} \sqrt{2C_1 \mu_+} \operatorname{ch} \left\{ \frac{\sqrt{1 + \operatorname{th} V_0}}{2} \cdot \frac{e^{-\gamma_0}}{C_1} \times \right. \\ &\times \left. \left[ct - \varphi \left(C_3 + \frac{C_1}{1 + \operatorname{th} V_0} \cdot \frac{1}{\operatorname{ch} V_0} \right) \right] \right\}, \\ ct' &= e^{\gamma_0} \sqrt{2C_1 \mu_+} \operatorname{sh} \left\{ \frac{\sqrt{1 + \operatorname{th} V_0}}{2} \cdot \frac{e^{-\gamma_0}}{C_1} \times \right. \\ &\times \left. \left[ct - \varphi \left(C_3 + \frac{C_1}{1 + \operatorname{th} V_0} \cdot \frac{1}{\operatorname{ch} V_0} \right) \right] \right\}, \end{aligned} \quad (8)$$

Здесь обозначено $\mu_{\pm} = \sqrt{\rho^2 + (z - z_1)^2} \pm (z - z_1)$.

То обстоятельство, что пространство–время, описываемое метрикой (5), является плоским, послужило поводом назвать решение (4) стационарным евклидоном.

Евклидонные решения имеют ясную физическую интерпретацию, так как они связаны с различными релятивистскими системами отсчёта в рамках СТО.

В дальнейшей штрихованную систему отсчёта $(\rho', \varphi', z', t')$ будем называть неподвижной, или инерциальной, системой отсчёта (ИСО), а (ρ, φ, z, t) — неинерциальной (НСО). Переход от одной к другой осуществляется по формулам (6) или (8).

2. Стационарный евклидон

В случае стационарного евклидона, определяемого формулой (4), НСО в соответствии с формулами перехода (6) и (8) совершает сложное релятивистское движение. Рассмотрим его. Для некоторой точки, неподвижной в НСО, имеем

$$\begin{aligned} \rho &= \rho_0, \quad z = z_0, \quad \varphi = \varphi'_0 e^{\gamma_0} \sqrt{1 + \text{th } V_0}, \\ \mu_{\pm}^0 &= \sqrt{\rho_0^2 + (z_0 - z_1)^2} \pm (z_0 - z_1). \end{aligned} \quad (9)$$

Введём соответствующие обозначения

$$z'_1 = -\frac{c^2}{a_0}, \quad a_0 = \frac{c^2}{e^{\gamma_0} \sqrt{2C_1 \mu_+^0}}, \quad \omega_0 = \frac{a_0}{c} \cdot \frac{1}{\text{ch } V_0} \cdot \frac{1}{1 + \text{th } V_0}.$$

В инерциальной системе отсчёта (НСО) эта точка совершает движение согласно формулам (6) и (8) по закону

$$\begin{aligned} \rho' &= e^{\gamma_0} \sqrt{2C_1 \mu_-^0} = \rho'_0 = \text{const}, \\ \varphi' &= \varphi'_0 + \frac{\omega_0 c}{2a_0} \ln \frac{\sqrt{1 + \left(\frac{a_0 t'}{c}\right)^2} + \frac{a_0 t'}{c}}{\sqrt{1 + \left(\frac{a_0 t'}{c}\right)^2} - \frac{a_0 t'}{c}}, \\ z' &= \frac{c^2}{a_0} \left[\sqrt{1 + \left(\frac{a_0 t'}{c}\right)^2} - 1 \right]. \end{aligned} \quad (10)$$

Таким образом, точка (9), неподвижная в НСО, в ИСО совершает движение в z' -направлении со скоростью

$$V'(t') = \frac{dz'}{dt'} = \frac{a_0 t'}{\sqrt{1 + \left(\frac{a_0 t'}{c}\right)^2}}$$

и ускорением

$$a' = \frac{d}{dt'} \left(\frac{\frac{dz'}{dt'}}{\sqrt{1 - \left(\frac{V'}{c}\right)^2}} \right) = \frac{a_0}{\sqrt{1 - \left(\frac{\rho'_0 \omega_0}{c}\right)^2}} = \text{const}.$$

Одновременно с этим она вращается вокруг оси z' с угловой скоростью

$$\frac{d\varphi'}{dt'} = \frac{\omega_0}{\sqrt{1 + \left(\frac{a_0 t'}{c}\right)^2}}$$

и угловым ускорением

$$\frac{d}{dt'} \left(\frac{\frac{d\varphi'}{dt'}}{\sqrt{1 - \left(\frac{V'}{c}\right)^2}} \right) = 0.$$

3. Стационарные решения ОТО и НСО

Можно связать метрику (1) определённого стационарного аксиально-симметричного гравитационного поля $f(\rho, z)$, $\omega(\rho, z)$, $\gamma(\rho, z)$ с метрикой стационарного евклидона (5) в некоторой области пространства–времени:

$$\begin{aligned} \frac{\omega(\rho, z)f(\rho, z)}{\sqrt{\rho^2 + (z - z_1)^2 - (z - z_1)}} &= \frac{1}{\operatorname{ch} V_0} \cdot \frac{1}{1 + \operatorname{th} V_0}, \\ \frac{z - z_1 + \sqrt{\rho^2 + (z - z_1)^2} \cdot \operatorname{th} V_0}{f(\rho, z)} &= C_1, \\ \frac{e^{2\gamma(\rho, z)} \sqrt{\rho^2 + (z - z_1)^2}}{z - z_1 + \sqrt{\rho^2 + (z - z_1)^2} \cdot \operatorname{th} V_0} &= e^{2\gamma_0}. \end{aligned} \quad (11)$$

При $V_0 \rightarrow \infty$, $\omega \rightarrow \infty$ формулы (11) переходят в статический случай.

В частности, этот метод позволяет глубже проникнуть в физическую интерпретацию таких важных решений, как решение Керра и Шварцшильда.

Литература

1. Точные решения уравнений Эйнштейна / Д. Крамер, Х. Штефани, М. Мак-Каллум, Э. Херльт; под ред. Э. Шмутцера. — М.: Энергоиздат, 1980. — 416 с.
2. Гуцуняев Ц. И., Шайдман А. А., Шувалов С. А. Физическая интерпретация евклидовых решений уравнений Эйнштейна // Вестник РУДН: Серия Физика. — № 1(13). — 2005. — С. 80–85.

UDC 530.12:531.51

On Physical Interpretation of Stationary Vacuum Axially Symmetric Solutions to the Einstein Equations

Ts. I. Gutsunaev, A. A. Shaideman, Z. E. A. Wael, S. L. El'sgolts'

*Department of Theoretical Physics
Peoples' Friendship University of Russia
6, Miklukho-Maklaya str., Moscow, 117198, Russia*

In this article we make an attempt of physical examination of stationary solutions of the Einstein equations. This problem's pursued with the use of relativistic non-inertial frames of reference.