

получаем:

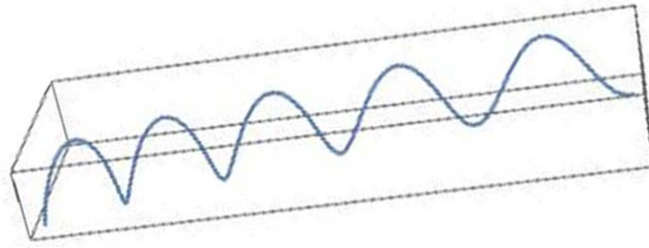


Рисунок 2 – Траектория движения частицы в случае  $|a| < \frac{cE_y}{H_z}$

**Заключение.** Работа посвящена моделированию движения заряженных частиц во внешнем электромагнитном поле. В ходе работы продемонстрирована процедура решения уравнений движения с последующим моделированием движения при различных параметрах.

### Литература

1. Ландау, Л.Д. Теоретическая физика: учебное пособие для вузов в 10 томах: Т. 2. Теория поля / Л.Д. Ландау, Е.М. Лифшиц. – Москва: Физматлит. – 2006. – 586 с.
2. Медведев, Б.В. Начала теоретической физики / Б.В. Медведев. – Москва: Наука. – 1977. – 496 с.
3. Савельев И.В. Основы теоретической физики: учебник: в 2 томах. Т. 1. Механика. Электродинамика / И.В. Савельев. – Санкт-Петербург: Издательство «Лань». – 2005. – 430 с.

**А. В. Ивашкевич**

(Институт физики имени Б.И. Степанова НАН Беларуси, Минск)

Науч. рук. **В. М. Редьков**, д-р. физ.-мат. наук

### ЦИЛИНДРИЧЕСКИ СИММЕТРИЧНЫЕ РЕШЕНИЯ СПИНОРНЫХ УРАВНЕНИЙ МАКСВЕЛЛА В СФЕРИЧЕСКОМ ПРОСТРАНСТВЕ РИМАНА

Выполним разделение переменных в спинорных уравнениях Максвелла в цилиндрических координатах  $x^\alpha = (t, r, \phi, z)$ ,  $r \in [0, +\pi/2]$ ,  $\phi \in [-\pi, +\pi]$ ,  $z \in [-\pi, +\pi]$  сферического пространства:

$$dS^2 = dt^2 - dr^2 - \sin^2 r d\phi^2 - \cos^2 r dz^2.$$

Тетрада и соответствующие коэффициенты вращения Риччи [1] такие (приводим только отличные от нуля коэффициенты Риччи)

$$e_{(\alpha)\beta} = \begin{vmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -\sin r & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -\cos r \end{vmatrix}, \quad \gamma_{122} = \frac{\cos r}{\sin r}, \quad \gamma_{313} = \frac{\sin r}{\cos r}.$$

Спинорные уравнения Максвелла [1] ( $\xi(x)$  – симметричный спинор 2 ранга; используем обозначения  $\Sigma^{0j} = (1/2)\sigma^j$ ,  $\Sigma^{12} = -(i/2)\sigma^3$  и т. д.)

$$\left[ \sigma^c e_{(c)}^\alpha \partial_\alpha + \sigma^c \left( \frac{1}{2} \Sigma^{ab} \otimes I + I \otimes \frac{1}{2} \Sigma^{ab} \right) \gamma_{abc} \right] \xi = 0,$$

принимают вид (пусть  $\Pi_2 = \sigma^2 \otimes I + I \otimes \sigma^2$  и  $\Pi_3 = \sigma^3 \otimes I + I \otimes \sigma^3$ )

$$\left[ \partial_t + \sigma^1 \partial_r - \frac{i\sigma^2 \Pi_3 \cos r}{2 \sin r} - \frac{i\sigma^3 \Pi_2 \sin r}{2 \cos r} + \frac{\sigma^2 \partial_\phi}{\sin r} + \frac{\sigma^3 \partial_z}{\cos r} \right] \xi = 0.$$

Используем для спинора  $\xi$  подстановку

$$\xi(t, r, \phi, z) = e^{-i\omega t} e^{im\phi} e^{ikz} \begin{vmatrix} f(r) & h(r) \\ h(r) & g(r) \end{vmatrix}.$$

Получаем систему из 4 уравнений для 3 функций:

$$\begin{aligned} \left( \frac{d}{dr} + \frac{m}{\sin r} - \frac{\sin r}{\cos r} \right) h + \left( -i\omega + \frac{ik}{\cos r} \right) f &= 0, \\ \left( \frac{d}{dr} - \frac{m}{\sin r} - \frac{\sin r}{\cos r} \right) h + \left( -i\omega - \frac{ik}{\cos r} \right) g &= 0; \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \left( \frac{d}{dr} + \frac{m}{\sin r} + \frac{\cos r}{\sin r} - \frac{1}{2} \frac{\sin r}{\cos r} \right) g + \frac{1}{2} \frac{\sin r}{\cos r} f + \left( -i\omega + \frac{ik}{\cos r} \right) h &= 0, \\ \left( \frac{d}{dr} - \frac{m}{\sin r} + \frac{\cos r}{\sin r} - \frac{1}{2} \frac{\sin r}{\cos r} \right) f + \frac{1}{2} \frac{\sin r}{\cos r} g + \left( -i\omega - \frac{ik}{\cos r} \right) h &= 0. \end{aligned}$$

Складываем и вычитаем уравнения внутри каждой пары (при этом вводим новые переменные  $F = f + g$ ,  $G = f - g$ ), в результате получаем

$$\begin{aligned} \frac{ik}{\cos r} F - i\omega G + \frac{2m}{\sin r} h &= 0, \\ \frac{ik}{\cos r} G - i\omega F + 2 \left( \frac{d}{dr} - \frac{\sin r}{\cos r} \right) h &= 0, \\ -\frac{2ik}{\cos r} h - \frac{m}{\sin r} F + \left( \frac{d}{dr} + \frac{\cos r}{\sin r} - \frac{\sin r}{\cos r} \right) G &= 0, \\ 2i\omega h + \frac{m}{\sin r} G - \left( \frac{d}{dr} + \frac{\cos r}{\sin r} \right) F &= 0. \end{aligned}$$

Из первого, второго и четвертого уравнений выражаем функции  $\omega G$ ,  $\omega F$ ,  $2i\omega h$  и подставляем их в третье уравнение. В результате

приходим к тождеству  $0 \equiv 0$ . Следовательно, в предыдущей системе независимыми являются только 3 уравнения:

$$\begin{aligned} \frac{ik}{\cos r} F - i\omega G + \frac{2m}{\sin r} h &= 0, \\ \frac{ik}{\cos r} G - i\omega F + 2\left(\frac{d}{dr} - \frac{\sin r}{\cos r}\right)h &= 0, \\ 2i\omega h + \frac{m}{\sin r} G - \left(\frac{d}{dr} + \frac{\cos r}{\sin r}\right)F &= 0. \end{aligned}$$

Выделим простые множители из двух функций  $F = \sin^{-1} r \bar{F}$ ,  $h = \cos^{-1} r \bar{h}$ ; дальше используем обозначение  $2i\bar{h} = \bar{H}$ . В результате система уравнений примет вид

$$\begin{aligned} \omega G &= \frac{k\bar{F} - m\bar{H}}{\cos r \sin r}, \\ \frac{\omega k}{\cos r} G - \frac{\omega^2}{\sin r} \bar{F} - \frac{\omega}{\cos r} \frac{d\bar{H}}{dr} &= 0, \\ \omega^2 \frac{1}{\cos r} \bar{H} + \frac{\omega m}{\sin r} G - \frac{\omega}{\sin r} \frac{d\bar{F}}{dr} &= 0. \end{aligned}$$

С помощью первого уравнения исключаем  $\omega G$ :

$$\begin{aligned} \frac{1}{\cos r} \left(\omega \frac{d}{dr} + \frac{km}{\cos r \sin r}\right) \bar{H} + \frac{1}{\sin r} \left(\omega^2 - \frac{k^2}{\cos^2 r}\right) \bar{F} &= 0, \\ \frac{1}{\sin r} \left(\omega \frac{d}{dr} - \frac{km}{\sin r \cos r}\right) \bar{F} + \frac{1}{\cos r} \left(-\omega^2 + \frac{m^2}{\sin^2 r}\right) \bar{H} &= 0. \end{aligned}$$

Введем переменную  $\sin r = \sqrt{z}$ ,  $z \in [0, 1]$ , тогда предыдущая система записывается так:

$$\begin{aligned} \left(2\omega \frac{d}{dz} + \frac{km}{z(1-z)}\right) \bar{H} + \frac{\omega^2 - k^2 - \omega^2 z}{z(1-z)} \bar{F} &= 0, \\ \left(2\omega \frac{d}{dz} - \frac{km}{z(1-z)}\right) \bar{F} + \frac{m^2 - \omega^2 z}{z(1-z)} \bar{H} &= 0. \end{aligned}$$

Пользуясь методом исключения будем получать два дифференциальных уравнения 2-го порядка с 4-мя особыми точками:  $\bar{H}$ ,  $z=0, 1, \infty, (1-k^2/\omega^2)$ ,  $\bar{F}$ ,  $z=0, 1, \infty, m^2/\omega^2$ . Однако, есть возможность привести задачу к анализу уравнений только с тремя особыми точками, для этого введем новые функции  $\bar{H} = V + W$ ,  $\bar{F} = V - W$ , тогда складывая и вычитая уравнения предыдущей системы получим

$$\begin{aligned} \left(4\omega \frac{d}{dz} + \frac{\omega^2 - k^2 + m^2 - 2\omega^2 z}{z(1-z)}\right) V - \frac{\omega^2 - (k+m)^2}{z(1-z)} W &= 0, \\ \left(4\omega \frac{d}{dz} - \frac{\omega^2 - k^2 + m^2 - 2\omega^2 z}{z(1-z)}\right) W + \frac{\omega^2 - (k-m)^2}{z(1-z)} V &= 0. \end{aligned}$$

Отсюда находим уравнение для функции  $W(z)$ :

$$z(z-1)W'' + (2z-1)W' + \left\{ -\frac{\omega(\omega+2)}{4} - \frac{k^2}{4(z-1)} + \frac{m^2}{4z} \right\} W = 0.$$

Существует простая симметрия между уравнениями: они переходят друг в друга в результате формальных замен  $V \iff W$ ,  $\omega \iff -\omega$ ,  $m \iff -m$ . Следовательно, без каких-либо вычислений можем написать уравнение для функции  $V(z)$ :

$$z(z-1)V'' + (2z-1)V' + \left\{ -\frac{\omega(\omega-2)}{4} - \frac{k^2}{4(z-1)} + \frac{m^2}{4z} \right\} V = 0.$$

Решения уравнений строятся в гипергеометрических функциях:

$$\begin{aligned} W &= W_0 z^{|m|/2} (z-1)^{|k|/2} F(\alpha, \beta, \gamma; z), \\ V &= V_0 z^{|m|/2} (z-1)^{|k|/2} F(\alpha+1, \beta-1, \gamma; z), \\ \alpha &= -n, \quad \beta = n+1+|m|+|k|, \quad \gamma = |m|+1, \\ \omega &= 2n+|k|+|m|, \quad n=0, 1, 2, \dots \end{aligned}$$

Относительный коэффициент между множителями  $V_0$  и  $W_0$  может быть найден с использованием системы уравнений первого порядка.

### Литература

1. Редьков, В.М. Поля частиц в римановом пространстве и группа Лоренца / В.М. Редьков. - Белорусская наука, Минск, 2009. 486 стр.

**А. В. Ивашкевич**

(Институт физики им. Б.И. Степанова НАН Беларуси, Минск)

Науч. рук. **В. М. Редьков**, д-р. физ.-мат. наук

### О РЕШЕНИЯХ СПИНОРНЫХ УРАВНЕНИЙ МАКСВЕЛЛА В ПРОСТРАНСТВЕ-ВРЕМЕНИ ШВАРЦШИЛЬДА

Будем исследовать спинорные уравнения Максвелла в метрике Шварцшильда [1]:

$$dS^2 = \varphi dt^2 - r^2 (d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2) - \frac{dr^2}{\varphi}, \quad \varphi = 1 - \frac{1}{r}.$$

Подстановка для симметричного спинора  $\xi(x)$ , соответствующего электромагнитному тензору  $F_{\alpha,\beta}$ , выбирается в виде [1] (для краткости индексы  $j, m$  в функциях Вигнера опускаются)