

Е. М. Овсюк

**О РЕШЕНИИ УРАВНЕНИЯ ДАФФИНА – КЕММЕРА
 ДЛЯ ЧАСТИЦЫ СО СПИНОМ 1
 В ПРОСТРАНСТВЕ-ВРЕМЕНИ АНТИ ДЕ СИТТЕРА**

1. Постановка задачи, разделение переменных. Пространства постоянной кривизны в силу их симметрии являются важными для теоретического анализа основных модельных задач квантовой теории и теории поля в пространствах с неевклидовой геометрией. В частности, особое место в этом контексте занимают пространства де Ситтера и анти де Ситтера [1], [2]. В работах [3], [4] были построены точные решения уравнения для векторной частицы в пространстве де Ситтера. В данной работе аналогичная задача решена в пространстве анти де Ситтера, 4-мерном пространстве-времени постоянной положительной кривизны.

Воспользовавшись диагональной сферической тетрадой в статических координатах анти де Ситтера $x^\alpha = (t, r, \theta, \phi)$:

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

для уравнения Даффина – Кеммера получим представление [3]

$$\left[i\beta^0 \partial_t + i\Phi(\beta^3 \partial_r + \frac{1}{r}(\beta^1 j^{31} + \beta^2 j^{32})) + \frac{\Phi'}{2\Phi} \beta^0 J^{03} + \frac{\sqrt{\Phi}}{r} \Sigma_{\theta, \phi}^\kappa - m\sqrt{\Phi} \right] \Phi(x) = 0, \\ \Sigma_{\theta, \phi}^\kappa = i\beta^1 \partial_\theta + \beta^2 \frac{i\partial + i j^{12} \cos \theta}{\sin \theta}. \quad (2)$$

Отвечающая диагонализации квадрата и третьей проекции полного момента подстановка для волновой функции имеет вид (используем формализм функций Вигнера согласно[3])

$$\Phi_{\varepsilon jm}(x) = e^{-i\varepsilon t} [f_1(r) D_0, f_2(r) D_{-1}, f_3(r) D_0, f_4(r) D_{+1}, \\ f_5(r) D_{-1}, f_6(r) D_0, f_7(r) D_{+1}, f_8(r) D_{-1}, f_9(r) D_0, f_{10}(r) D_{+1}]. \quad (3)$$

Диагоналируя на решениях $\Phi_{\varepsilon jm}$ оператор пространственной инверсии

$P \Phi_{\varepsilon jm} = P \Phi_{\varepsilon jm}$, получаем:

$$P = (-1)^{j+1}, \quad \begin{matrix} f_1 & f_3 & f_6 & 0 & f_4 & -f_2 & f_7 & -f_5 & f_{10} & +f_8; \\ P = (-1)^j, & f_9 & 0 & f_4 = +f_2, & f_7 = +f_5, & f_{10} = -f_8. \end{matrix} \quad (4)$$

После разделения переменных, учитывая соотношения (4), находим две системы радиальных уравнений ($\nu = \sqrt{j(j+1)}/2$):

$$P = (-1)^{j+1},$$

$$i\varepsilon f_5 + i\Phi\left(\frac{d}{dr} + \frac{1}{r} + \frac{\Phi'}{2\Phi}\right) f_8 + iv\frac{\sqrt{\Phi}}{r} f_9 - m\sqrt{\Phi} f_{\bar{2}} = 0, \quad i\varepsilon f_2 - m\sqrt{\Phi} f_{\bar{5}} = 0,$$

$$-i\Phi\left(\frac{d}{dr} + \frac{1}{r}\right) f_2 - m\sqrt{\Phi} f_8 = 0, \quad i2v\frac{\sqrt{\Phi}}{r} f_2 - m\sqrt{\Phi} f_9 = 0; \quad (5)$$

$$P = (-1)^j,$$

$$\Phi\left(\frac{d}{dr} + \frac{2}{r}\right) F_6 + \frac{2v}{r} F_5 + mF_1 = 0, \quad i\varepsilon F_5 + i\Phi\left(\frac{d}{dr} + \frac{1}{r}\right) F_8 - m\Phi F_{\bar{2}} = 0,$$

$$i\varepsilon F_6 - i2vr F_8 - mF_3 = 0, \quad -i\varepsilon F_2 + \frac{v}{r} F_1 - mF_5 = 0,$$

$$i\varepsilon F_3 + \Phi\frac{d}{dr} F_1 + m\Phi F_{\bar{6}} = 0, \quad i\Phi\left(\frac{d}{dr} + \frac{1}{r}\right) F_2 + i\frac{v}{r} F_3 + mF_8 = 0; \quad (6)$$

в (6) использованы подстановки:

$$F_1 = \sqrt{\Phi} f_1, F_{\bar{2}} = f_2, F_{\bar{3}} = \sqrt{\Phi} f_3, F_{\bar{5}} = \sqrt{\Phi} f_5, F_{\bar{6}} = f_6, F_8 = \sqrt{\Phi} f_8.$$

Специально отметим, что состояния с минимальным значением $j = 0$ следует рассмотреть отдельно – исходная подстановка для волновой функции здесь имеет вид

$$\Phi_{\varepsilon j m}(x) = e^{-i\varepsilon t} [f_1, 0, f_3, 0, 0, f_6, 0, 0, f_9, 0]; \quad (7)$$

т. е. в выбранном тетрадном базисе волновая функция не зависит от угловых координат θ, ϕ . Угловая часть волнового оператора $\Sigma_{\theta, \phi}$ действует на такие волновые функции, как нулевой оператор, и уравнение (2) принимает вид

$$[i\beta^0\partial_t + i\Phi(\beta^3\partial_r + \frac{1}{r}(\beta^1j^{31} + \beta^2j^{32}) + \frac{\Phi'}{2\Phi}\beta^0J^{03}) - m\sqrt{\Phi}] \Phi(x) = 0, \quad (8)$$

что приводит к простой системе радиальных уравнений:

$$\Phi\left(\frac{d}{dr} + \frac{2}{r}\right) f_6 - m\sqrt{\Phi} f_{\bar{2}} = 0, \quad i\varepsilon f_6 - m\sqrt{\Phi} f_{\bar{5}} = 0,$$

$$-i\varepsilon f_3 - \Phi\left(\frac{d}{dr} + \frac{\Phi'}{2\Phi}\right) f_1 - m\sqrt{\Phi} f_6 = 0, \quad f_9 = 0. \quad (9)$$

Система (9) описывает состояния с четностью $P = (-1)^j$; состояний с четностью $P = (-1)^{j+1}$ при $j = 0$ не существует. Система (9) сводится к уравнению для f_6 :

$$\frac{d^2}{dr^2} f_6 + \frac{2(1+2r^2)}{r(1+r^2)} \frac{d}{dr} f_6 + \left[\frac{\varepsilon^2}{(1+r^2)^2} - \frac{m^2-2}{1+r^2} - \frac{2}{r^2(1+r^2)} \right] f_6 = 0, \quad (10)$$

решение которого выражается через гипергеометрические функции:

$$f_6(r) = r(1+r^2)^{-\varepsilon/2} F(\alpha, \beta, \gamma, -r^2), \quad \gamma = 1 + 3/2,$$

$$\alpha = \frac{3/2 + 1 - \varepsilon + \sqrt{m^2 + 1/4}}{2}, \quad \beta = \frac{3/2 + 1 - \varepsilon - \sqrt{m^2 + 1/4}}{2}. \quad (11)$$

Гипергеометрический ряд оборвем до полинома, наложив условие $\alpha = -n, n = 0, 1, 2, \dots$; в результате приходим к следующему правилу квантования энергии:

$$\varepsilon = N + 3/2 + \sqrt{m^2 + 1/4}, \quad N = 2n + 1 \in \{0, 1, 2, \dots\}. \quad (12)$$

2. Решение радиальных уравнений при $j > 0$. Рассмотрим теперь уравнения (5). Вынося f_5, f_8, f_9 через f_2 :

$$f_5 = \frac{i}{m\sqrt{\Phi}} \varepsilon f_2, \quad f_8 = \frac{-i}{m\sqrt{\Phi}} \Phi \left(\frac{d}{dr} + \frac{1}{r} \right) f_2, \quad f_9 = \frac{i}{m} \frac{2v}{r} f_2. \quad (13)$$

Подставляя их в первое уравнение, для функции f_2 получаем

$$\frac{d^2}{dr^2} f_2 + \frac{2(1+2r^2)}{r(1+r^2)} \frac{d}{dr} f_2 + \left[\frac{\varepsilon^2}{(1+r^2)^2} - \frac{m^2 - 2}{1+r^2} - \frac{j(j+1)}{r^2(1+r^2)} \right] f_2 = 0. \quad (14)$$

Дальше решение этого вида будем называть j -волной. Решение уравнения (14) выражается через гипергеометрические функции.

$$f_2 = U_{\varepsilon, j} (-z)^{j/2} (1-z)^{-\varepsilon/2} F(\alpha, \beta, \gamma; z), \quad \gamma = j + 3/2,$$

$$\alpha = \frac{3/2 + j - \varepsilon + \sqrt{m^2 + 1/4}}{2}, \quad \beta = \frac{3/2 + j - \varepsilon - \sqrt{m^2 + 1/4}}{2}. \quad (15)$$

Гипергеометрический ряд оборвем до полинома, наложив условие $\alpha = -n, n = 0, 1, 2, \dots$; в результате приходим к правилу квантования энергии:

$$\varepsilon = N + 3/2 + \sqrt{m^2 + 1/4}, \quad N = 2n + j \in \{0, 1, 2, \dots\}. \quad (16)$$

Можно убедиться, что при $z \rightarrow -\infty$ полная радиальная функция $U_{\varepsilon, j}(z)$ стремится к нулю:

$$U_{\varepsilon, j}(z \rightarrow -\infty) \sim z^{j/2} z^{-\varepsilon/2} z^n \sim z^{-3/4 - \sqrt{m^2 + 1/4}/2}.$$

Обратимся к системе (6). Используя две разные подстановки:

$$I. \quad F_1 = \sqrt{j+1} G_1, F_2 = \sqrt{j/2} G_2, F_3 = \sqrt{j+1} G_3,$$

$$F_5 = \sqrt{j/2} G_5, F_6 = \sqrt{j+1} G_6, F_8 = \sqrt{j/2} G_8; \quad (17)$$

$$\begin{aligned} \text{II.} \quad F_1 &= \sqrt{j} G_1, F_2 = i\sqrt{(j+1)/2} G_2, F_3 = i\sqrt{j} G_3, \\ F_5 &= \sqrt{(j+1)/2} G_5, F_6 = \sqrt{j} G_6, F_8 = \sqrt{(j+1)/2} G_8 \end{aligned} \quad (18)$$

и выражая функции G_5, G_6, G_8 через G_1, G_2, G_3 , приходим в каждом случае соответственно к следующим трем уравнениям:

$$\begin{aligned} \text{I.} \quad & \left(\frac{j(j+1)}{r^2} + m^2 - \Phi \left(\frac{d}{dr} + \frac{2}{r} \right) \frac{d}{dr} \right) G_1 + \frac{\varepsilon j}{r} G_2 + \varepsilon \Phi \left(\frac{d}{dr} + \frac{2}{r} \right) \frac{1}{\Phi} G_3 = 0, \\ & (\varepsilon^2 - m^2 \Phi^2 + \Phi \left(\frac{d}{dr} + \frac{1}{r} \right) \Phi \left(\frac{d}{dr} + \frac{1}{r} \right)) G_2 + \frac{\varepsilon(j+1)}{r} G_1 + \Phi \frac{j+1}{r} \frac{d}{dr} G_3 = 0, \\ & \left(\frac{\varepsilon^2}{\Phi} - \left(\frac{j(j+1)}{r^2} - m^2 \right) \right) G_3 - \varepsilon \frac{d}{dr} G_1 - \frac{j}{r} \Phi \left(\frac{d}{dr} + \frac{1}{r} \right) G_2 = 0; \end{aligned} \quad (19)$$

$$\begin{aligned} \text{II.} \quad & \left(\frac{j(j+1)}{r^2} + m^2 - \Phi \left(\frac{d}{dr} + \frac{2}{r} \right) \frac{d}{dr} \right) G_1 + \frac{\varepsilon(j+1)}{r} G_2 + \varepsilon \Phi \left(\frac{d}{dr} + \frac{2}{r} \right) \frac{1}{\Phi} G_3 = 0, \\ & (\varepsilon^2 - m^2 \Phi^2 + \Phi \left(\frac{d}{dr} + \frac{1}{r} \right) \Phi \left(\frac{d}{dr} + \frac{1}{r} \right)) G_2 + \frac{\varepsilon j}{r} G_1 + \Phi \frac{j}{r} \frac{d}{dr} G_3 = 0, \\ & \left(\frac{\varepsilon^2}{\Phi} - \left(\frac{j(j+1)}{r^2} - m^2 \right) \right) G_3 - \varepsilon \frac{d}{dr} G_1 - \frac{(j+1)}{r} \Phi \left(\frac{d}{dr} + \frac{1}{r} \right) G_2 = 0. \end{aligned} \quad (20)$$

Чтобы решить системы уравнений (19), (20), учтем условие Лоренца – в случае массивного векторного поля оно выполняется всегда. Его явный вид легко устанавливается:

$$\frac{-i\varepsilon}{\sqrt{\Phi}} f_1 - \sqrt{\Phi} \left(\frac{d}{dr} + \frac{2}{r} + \frac{\Phi'}{2\Phi} \right) f_3 - \frac{v}{r} (f_2 + f_4) = 0. \quad (21)$$

При значении четности $P = (-1)^{j+1}$ условие (21) выполняется тождественно ($0 \equiv 0$); для подстановок I и II из (17), (18) оно примет соответственно вид:

$$\begin{aligned} \text{I.} \quad & -\varepsilon \frac{G_1}{\Phi} = \frac{j}{r} G_2 + \left(\frac{d}{dr} + \frac{2}{r} \right) G_3, \\ \text{II.} \quad & -\varepsilon \frac{G_1}{\Phi} = \frac{j+1}{r} G_2 + \left(\frac{d}{dr} + \frac{2}{r} \right) G_3. \end{aligned} \quad (22)$$

Учитывая соотношения (22), выразим G_1 через G_2 и G_3 и подставим во второе и третье уравнения в (19), (20). Получим:

$$\text{I.} \quad \left[\frac{d^2}{dr^2} + \left(\frac{2}{r} + \frac{\Phi'}{\Phi} \right) \frac{d}{dr} + \frac{\Phi'}{r\Phi} + \frac{\varepsilon^2}{\Phi^2} - \frac{m^2}{\Phi} - \frac{j(j+1)}{\Phi r^2} \right] G_2 - \frac{2(j+1)}{r^2 \Phi} G_3 = 0,$$

$$\left[\frac{d^2}{dr^2} + \left(\frac{2}{r} + \frac{\Phi'}{\Phi} \right) \frac{d}{dr} + \frac{2\Phi'}{r\Phi} - \frac{2}{r^2} + \frac{\varepsilon^2}{\Phi^2} - \frac{m^2}{\Phi} - \frac{j(j+1)}{\Phi r^2} \right] G_3 - \frac{2j}{r^2 \Phi} G_2 = 0; \quad (23)$$

$$II. \quad \left[\frac{d^2}{dr^2} + \left(\frac{2}{r} + \frac{\Phi'}{\Phi} \right) \frac{d}{dr} + \frac{\Phi'}{r\Phi} + \frac{\varepsilon^2}{\Phi^2} - \frac{m^2}{\Phi} - \frac{j(j+1)}{\Phi r^2} \right] G_2 - \frac{2j}{r^2 \Phi} G_3 = 0,$$

$$\left[\frac{d^2}{dr^2} + \left(\frac{2}{r} + \frac{\Phi'}{\Phi} \right) \frac{d}{dr} + \frac{2\Phi'}{r\Phi} - \frac{2}{r^2} + \frac{\varepsilon^2}{\Phi^2} - \frac{m^2}{\Phi} - \frac{j(j+1)}{\Phi r^2} \right] G_3 - \frac{2(j+1)}{r^2 \Phi} G_2 = 0. \quad (24)$$

В случае I , положив $G_3 = +G_2$, из двух уравнений в (23) приходим к одному и тому же:

$$I. \quad G_3 = +G_2 = U_{\varepsilon, j+1}, \quad = \left[\frac{d^2}{dr^2} + \frac{2(1+2r^2)}{r(1+r^2)} \frac{d}{dr} + \frac{\varepsilon^2}{(1+r^2)^2} - \frac{M^2-2}{1+r^2} - \frac{(j+1)(j+2)}{r^2(1+r^2)} \right] G_2 = 0. \quad (25)$$

Аналогично, полагая в случае II , что $G_3 = -G_2$, также получим одно уравнение; причем такого же вида, как и (25) с заменой $(j+1)$ на $(j-1)$:

$$II. \quad G_3 = -G_2 = U_{\varepsilon, j-1} = \left[\frac{d^2}{dr^2} + \frac{2(1+2r^2)}{r(1+r^2)} \frac{d}{dr} + \frac{\varepsilon^2}{(1+r^2)^2} - \frac{M^2-2}{1+r^2} - \frac{(j-1)j}{r^2(1+r^2)} \right] G_2 = 0. \quad (26)$$

Таким образом, помимо j -волн, существуют еще два типа решений (детали вычислений с применением свойств гипергеометрических функций опускаем):

$I. \quad (j+1)$ -тип,

$$G_3 = G_2 = U_{\varepsilon, j+1}, \quad -\varepsilon \frac{G_1}{\Phi} \left(\frac{d}{dr} + \frac{j+2}{r} \right) G_2;$$

$$G_1 = \sqrt{-z} U_{\varepsilon, j+1} - \frac{2j+3}{\varepsilon} \sqrt{1-z} U_{\varepsilon-1, j},$$

$$U_{\varepsilon, j+1} = (-z)^{(j+1)/2} (1-z)^{-\varepsilon/2} F(\alpha, \beta, \gamma; z),$$

$$U_{\varepsilon-1, j} = (-z)^{j/2} (1-z)^{-(\varepsilon-1)/2} F(\alpha, \beta, \gamma-1; z),$$

$$\alpha = \frac{3/2 + j + 1 - \varepsilon + \sqrt{m^2 + 1/4}}{2}, \quad \beta = \frac{3/2 + j + 1 - \varepsilon - \sqrt{m^2 + 1/4}}{2},$$

$$\gamma = j + 1 + 3/2; \quad (27)$$

II. $(j-1)$ – тип,

$$\begin{aligned}
 -G_3 \quad G_2 \quad \mathcal{U}_{\varepsilon, j-1}, &= \varepsilon \frac{G_1}{\Phi} \left(-\frac{d}{dr} + \frac{j-1}{r} \right) G_2, \\
 G_1 &= -\sqrt{-z} U_{\varepsilon, j-1} - \frac{2}{\varepsilon} \frac{\alpha\beta}{\gamma} \sqrt{1-z} U_{\varepsilon-1, j}, \\
 U_{\varepsilon, j-1} &= (-z)^{(j-1)/2} (1-z)^{-\varepsilon/2} F(\alpha, \beta, \gamma; z), \\
 U_{\varepsilon-1, j} &= (-z)^{j/2} (1-z)^{-(\varepsilon-1)/2} F(\alpha+1, \beta+1, \gamma+1; z), \\
 \alpha &= \frac{3/2 + j - 1 - \varepsilon + \sqrt{m^2 + 1/4}}{2}, \quad \beta = \frac{3/2 + j - 1 - \varepsilon - \sqrt{m^2 + 1/4}}{2}, \\
 \gamma &= j - 1 + 3/2.
 \end{aligned} \tag{28}$$

Подведем итоги решения радиальных уравнений. Получены решения трех типов (приводим выражения только для f_1, \dots, f_4):

j – волна

$$f_1 = f_3 = \Theta, \quad f_2 = -f_4 = \mathcal{U}_{\varepsilon, j}; \tag{29}$$

$(j+1)$ – волна,

$$\begin{aligned}
 f_1 &= \sqrt{j+1} \left[\frac{\sqrt{-z}}{\sqrt{1-z}} U_{\varepsilon, j+1} - \frac{2j+3}{\varepsilon} U_{\varepsilon-1, j} \right], \\
 f_2 &= +f_4 + i\sqrt{j/2} U_{\varepsilon, j+1}, \quad f_3 = +i\sqrt{j+1} \frac{1}{\sqrt{1-z}} U_{\varepsilon, j+1};
 \end{aligned} \tag{30}$$

$(j-1)$ – волна,

$$\begin{aligned}
 f_1 &= \sqrt{j} \left[-\frac{\sqrt{-z}}{\sqrt{1-z}} U_{\varepsilon, j-1} - \frac{2}{\varepsilon} \frac{\alpha\beta}{\gamma} U_{\varepsilon-1, j} \right], \\
 f_2 &= +f_4 + i\sqrt{\frac{j+1}{2}} U_{\varepsilon, j-1}, \quad f_3 = -i\sqrt{j} \frac{1}{\sqrt{1-z}} U_{\varepsilon, j-1}.
 \end{aligned} \tag{31}$$

Найденные три типа волн соответствуют трем возможным значениям орбитального момента частицы со спином 1 при заданном полном моменте j : $l = j, j+1, j-1$.

3. Безмассовый предел. Сделаем замечание относительно перехода во всех соотношениях к случаю безмассового векторного поля. Основное уравнение Даффина – Кеммера при этом имеет вид (2) с единственной формальной заменой:

$$m \sqrt{\Phi} \rightarrow P_6 \sqrt{\Phi}, \tag{32}$$

где P_6 – проектор на 6-мерное подпространство 10-компонентной волновой функции:

$$P_6 = \begin{vmatrix} 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & I & 0 \\ 0 & 0 & 0 & I \end{vmatrix}. \quad (33)$$

Соответственно, в основной системе радиальных уравнений должны быть выполнены формальные замены:

$$m\sqrt{\phi}f_i \rightarrow 0, \quad i \in \{2,3,4\}; \quad m\sqrt{\phi}f_i \rightarrow \sqrt{\phi}f_i, \quad i \in \{5, \dots, 10\}. \quad (34)$$

Понятно, что никакого существенного влияния на процедуру решения системы радиальных уравнений замена (34) не оказывает. Нужно только заметить, что поскольку в безмассовом случае условие Лоренца не выполняется автоматически, как следствие уравнений, его нужно рассматривать теперь как условие, фиксирующее калибровку волновой функции фотона.

Все остальные соотношения останутся в силе, вместо использованных выше параметров гипергеометрических функций нужно брать следующие:

$$U_{\varepsilon,j} = \alpha \frac{2+j-\varepsilon}{2}, \quad = \beta \frac{1+j-\varepsilon}{2}, \quad = \gamma \quad j+3/2; \quad (35)$$

правило квантования энергии ε (частоты) следующее:

$$\varepsilon = 2n + j + 2 = N + 2, \quad = N \quad 2n + j \in \{0, 1, 2, \dots\}. \quad (36)$$

Случай нулевого значения $j = 0$ должен быть рассмотрен отдельно. Система (9) принимает здесь вид

$$\begin{aligned} -\Phi \left(\frac{d}{dr} + \frac{2}{r} \right) f_6 - 0 \sqrt{\Phi} f_1 = 0, \quad i\varepsilon f_6 - 0 \sqrt{\Phi} f_3 = 0, \\ -i\varepsilon f_3 - \Phi \left(\frac{d}{dr} + \frac{\Phi'}{2\Phi} \right) f_1 - \sqrt{\Phi} f_5 = 0, \quad = f_9 = 0, \end{aligned} \quad (37)$$

что эквивалентно следующему:

$$g_6 = 0, \quad = f_9 = 0, \quad -i\varepsilon f_3 - \Phi \left(\frac{d}{dr} + \frac{\Phi'}{2\Phi} \right) f_1 = 0. \quad (38)$$

У возможного состояния поля при $j = 0$ компоненты электрического и магнитного векторов обращаются в ноль ($F_{\alpha\beta} = 0$); ненулевые $f_1(r), f_3(r)$ соответствуют решению градиентного типа: $A_\alpha = \nabla_\alpha \Phi$. Чтобы зафиксировать две радиальные функции, связанные уравнением (38), нужно рассмотреть это уравнение, наложив какое-либо калибровочное

условие. В частности, наложив условие Лоренца (см. (21)), имеем два уравнения (используем подстановки $f_1 = \Phi^{-1/2} F_1, f_3 = \Phi^{-1/2} F_3$):

$$-\frac{i\varepsilon}{\Phi} F_3 - \frac{d}{dr} F_1 = 0, \quad -\frac{i\varepsilon}{\Phi} F_1 - \left(\frac{d}{dr} + \frac{2}{r}\right) F_3 = 0. \quad (39)$$

Исключая F_3 , получаем уравнение для F_1 :

$$\left[\frac{d^2}{dr^2} + \frac{2(1+2r^2)}{r(1+r^2)} \frac{d}{dr} + \frac{\varepsilon^2}{(1+r^2)^2} \right] F_1 = 0. \quad (40)$$

Это радиальное уравнение, отвечающее $j=0$ -решению уравнения $\nabla^\alpha \nabla_\alpha \Phi = 0, \Phi = e^{-i\epsilon t} f(r)$.

Заключение. Поле со спином 1 исследовано в статических координатах в пространстве анти де Ситтера с использованием общековариантного уравнения Даффина – Кеммера. Получены решения в виде сферических волн с квантовыми числами (ε, j, m) ; угловая зависимость выделяется посредством функций Вигнера $D_{-m, \sigma}^j$, $\sigma = -1, 0, +1$. Система радиальных уравнений решена в гипергеометрических функциях. В качестве линейно независимых решений выделены волны трех типов: $(j-1, j, j+1)$, что соответствует трем возможным значениям орбитального момента частицы со спином 1 при фиксированном значении полного момента j . Найдено правило квантования энергетических уровней. Указан способ перехода к случаю электромагнитного поля в лоренцевской калибровке.

Автор признательна В.М. Редькову за интерес к работе и полезные советы.

Литература

1. Schrödinger, E. Space-time structure / E. Schrödinger. – Cambridge : University Press, 1950.
2. Хокинг, С. Крупномасштабная структура пространства-времени / С. Хокинг, Дж. Эллис. – М. : Мир, 1977. – 429 с.
3. Богуш, А.А. Векторное поле в пространстве де Ситтера / А.А. Богуш, В.С. Отчик, В.М. Редьков // Весці АН БССР. Сер. фіз.-мат. навук. – 1986. – № 1. – С. 58–62.
4. Богуш, А.А. Общековариантный формализм Даффина – Кеммера и сферические волны для векторного поля в пространстве де Ситтера / А.А. Богуш, В.С. Отчик, В.М. Редьков. – Минск, 1986. – 45 с. – (Препринт / Ин-т физики АН БССР; № 426).