

ОБЪЕДИНЕННЫЙ  
ИНСТИТУТ  
ЯДЕРНЫХ  
ИССЛЕДОВАНИЙ  
ДУБНА



П-286

12/11-74  
P2 - 7829

А.Б.Пестов, Н.А.Черников, Н.С.Шавохина

2263/2-74

УРАВНЕНИЯ ЭЛЕКТРОДИНАМИКИ  
В СФЕРИЧЕСКОМ МИРЕ

**1974**

ЛАБОРАТОРИЯ  
ТЕОРЕТИЧЕСКОЙ ФИЗИКИ

P2 - 7829

А.Б.Пестов, Н.А.Черников, Н.С.Шавохина

УРАВНЕНИЯ ЭЛЕКТРОДИНАМИКИ  
В СФЕРИЧЕСКОМ МИРЕ

*Направлено в ТМО*

Объединенный институт  
ядерных исследований  
БИБЛИОТЕКА

Уравнения электродинамики, как это принято в современных изложениях теории поля, описывают совместное поведение электромагнитного и электронно-позитронного полей. На общий случай римановой геометрии пространственно-временного мира уравнения электродинамики были обобщены в 1929 году В.Фоком <sup>/1/</sup>. Мы излагаем здесь результаты Фока, опираясь на теорию спиноров Э.Картана <sup>/2/</sup>.

Среди римановых миров несомненный интерес представляют оба мира де Ситтера, поскольку они, наряду с плоским миром, допускают 10-параметрическую группу изометрий. В связи с этим обстоятельством изучение уравнений атомной физики в мирах де Ситтера было начато в 1935 году П.Дираком <sup>/3/</sup>. Мы рассматриваем здесь особо один из миров де Ситтера, а именно, сферический мир. Сферический мир можно представить в виде однополостного гиперболоида в 5-мерном пространстве. На своеобразную геометрию однополостного гиперболоида указывал еще в 1887 году А.Пуанкаре <sup>/4/</sup>.

В сферическом мире та или иная физическая система оказывается как бы помещенной в сферический ящик. Таким образом, мы приходим к новому методу изучения явлений в плоском мире - методу инвариантного ящика. К искусственному приему помещения изучаемой системы в кубический ящик нередко прибегают для того, чтобы от операторов с непрерывным спектром перейти к операторам с дискретным спектром. При этом ввиду условий периодичности, накладываемых на полевые функции, имеют дело с 3-мерным тором, локальная геометрия которого остается евклидовой. Весь же мир оказывается

прямым произведением этого тора на временную ось. Такой мир допускает всего лишь 4-параметрическую группу изометрий. В методе же инвариантного ящика группа изометрий, как уже говорилось, имеет десять параметров. Можно надеяться, что такой, инвариантный, метод помещения системы в ящик позволит получить новые результаты. Отметим, наконец, что метод инвариантного ящика в квантовой теории скалярного и спинорного полей был выдвинут в работах /5,6,7/.

### 1. Уравнение Дирака

Уравнение Дирака для спинорного поля  $\psi$  в римановом мире имеет вид /1,2,8,9/

$$H^\nu (\hbar D_\nu + \frac{e}{c} A_\nu) \psi + mcH^4 \psi = 0, \quad /1/$$

где  $m$  - масса,  $e$  - заряд электрона,  $c$  - скорость света,  $\hbar$  - постоянная Планка,  $A_\nu$  - векторный потенциал электромагнитного поля. Спинорное и электромагнитное поля отнесены к ортонормированному базису  $\epsilon$  /и дуальному базису  $f$  /6,7/. Символ  $D_\nu$  означает ковариантную производную. Для спинорного поля  $\psi$

$$\psi_\nu = D_\nu \psi = e_\nu \psi + \Omega_\nu \psi, \quad /2/$$

где  $e_\nu$  - базисные векторные поля,  $\Omega_\nu$  - спинорная связность

$$\Omega_\nu = \frac{1}{4} \omega_{\alpha\beta\nu} H^\alpha H^\beta, \quad /3/$$

$\omega_{\alpha\beta\nu}$  - коэффициенты вращения базиса  $\epsilon$  /коэффициенты связности в этом базисе/,  $H$  - матрицы Дирака, удовлетворяющие условиям

$$H_a H_b + H_b H_a = 2\eta_{ab}, \quad H_0 H_1 H_2 H_3 H_4 = i, \quad /4/$$

$\eta^{ab}$  - тензор, задаваемый квадратичной формой  $\eta_{ab} f^a f^b = -(f^0)^2 + (f^1)^2 + (f^2)^2 + (f^3)^2 + (f^4)^2$ .

С помощью  $\eta_{ab}$  и обратного к нему тензора  $\eta^{ab}$  опускаются и поднимаются индексы, так  $H^a = \eta^{ab} H_b$ . Греческие индексы пробегают значения от 0 до 3, латинские - от 0 до 4.

Из /4/ следует, что любая квадратная матрица  $K$  четвертого порядка разлагается в сумму скалярной, векторной, бивекторной, 3-векторной и 4-векторной матриц:

$$K = K^{(0)} + K^{(1)a} H_a + \frac{1}{2} K^{(2)ab} [H_a H_b] + \frac{1}{6} K^{(3)ab\mu} [H_a H_b H_\mu] + \frac{1}{24} K^{(4)ab\mu\nu} [H_a H_b H_\mu H_\nu],$$

где  $K^{(0)}$  - скаляр,  $K^{(1)a}$  - вектор,  $K^{(2)ab}$  - бивектор и т.д., квадратные скобки означают альтернированное произведение матриц. Фактически мы имеем дело с алгеброй Клиффорда.  $H_a$  являются генераторами алгебры Клиффорда. Квадратную матрицу  $K$  четвертого порядка можно представить в виде суммы скалярной, векторной и бивекторной матриц в 5-мерном пространстве:

$$K = K^{(0)} + K^{(1)a} H_a + \frac{1}{2} K^{(2)ab} [H_a H_b].$$

Нам потребуются вытекающие из /4/ свойства матриц  $H$

$$H^a [H^p H^q] = [H^a H^p H^q] + \eta^{ap} H^q - \eta^{aq} H^p \quad /5/$$

$$[H^a H^b] [H^p H^q] - [H^p H^q] [H^a H^b] = 2\eta^{bp} [H^a H^q] - 2\eta^{ap} [H^b H^q] + 2\eta^{bq} [H^p H^a] - 2\eta^{aq} [H^p H^b]. \quad /6/$$

Сопряженный спинор  $\bar{\psi} = \psi^* H_0$  удовлетворяет уравнению

$$-i\hbar \bar{\psi} \gamma_\nu \nabla^\nu \psi + \frac{e}{c} \bar{\psi} \gamma^\nu A_\nu \psi + mc \bar{\psi} \psi = 0, \quad /7/$$

где

$$\bar{\psi} \gamma_\nu = D_\nu \bar{\psi} = \epsilon_\nu \bar{\psi} - \bar{\psi} \Omega_\nu. \quad /8/$$

Из /1/ и /7/ следует, что дивергенция вектора тока  $J^\beta$  равняется нулю:

$$J^\beta = e \bar{\psi} \gamma^\beta \psi, \quad D_\beta J^\beta = 0. \quad /9/$$

## 2. Уравнения Максвелла

В общем случае римановых миров уравнения Максвелла в любом ортогональном базисе записываются в виде

$$D_\alpha F^{\alpha\beta} = J^\beta \quad /10/$$

$$D_\alpha F_{\beta\mu} + D_\beta F_{\mu\alpha} + D_\mu F_{\alpha\beta} = 0, \quad /11/$$

где  $J^\beta$  - вектор тока /9/,

$$D_\mu F^{\alpha\beta} = \epsilon_\mu^\alpha F^{\beta\gamma} + \omega_{\mu\nu}^\alpha F^{\nu\beta} + \omega_{\mu\nu}^\beta F^{\alpha\nu}$$

$$D_\mu F_{\alpha\beta} = \epsilon_\mu^\alpha F_{\beta\gamma} - \omega_{\mu\alpha}^\nu F_{\nu\beta} - \omega_{\mu\beta}^\nu F_{\alpha\nu}$$

- ковариантные производные бивектора электромагнитного поля  $F$ .

Векторный потенциал  $A_\alpha$ , входящий в уравнение Дирака, определяется так, чтобы автоматически удовлетворялись уравнения /11/:

$$F_{\alpha\beta} = D_\alpha A_\beta - D_\beta A_\alpha. \quad /12/$$

Так как

$$D^\alpha D_\beta A_\alpha = D_\beta D^\alpha A_\alpha - R^\alpha_\beta A_\alpha,$$

где  $R^\alpha_\beta$  - тензор Риччи, то согласно /10/

$$\square A_\beta + R^\alpha_\beta A_\alpha - D_\beta (D_\alpha A^\alpha) = J_\beta. \quad /13/$$

Здесь  $\square = \eta^{\alpha\beta} D_\alpha D_\beta$ . Принимая условие Лоренца

$$D_\alpha A^\alpha = 0, \quad /14/$$

получаем

$$\square A_\beta + R^\alpha_\beta A_\alpha = J_\beta. \quad /15/$$

В сферическом мире тензор Риччи равняется

$$R^\alpha_\beta = -\frac{3}{r^2} \delta^\alpha_\beta. \quad /16/$$

Условие Лоренца совместно с системой уравнений /1/, /15/. Действительно, для любого векторного поля  $A_\alpha$  выполняется тождество

$$\square (D^\alpha A_\alpha) = D^\beta (\square A_\beta + R^\alpha_\beta A_\alpha).$$

В силу уравнений /15/ и следствия /9/ из уравнения /1/ находим, что

$$\square (D_\alpha A^\alpha) = 0. \quad /17/$$

Пусть теперь выбрана некоторая пространственно-подобная гиперповерхность  $\Sigma$ , разделяющая мир на две части - прошедшее и будущее /поверхность Коши/. На такой гиперповерхности условия Коши можно выбирать произвольно. Полагая на  $\Sigma$  дивергенцию  $D_\alpha A^\alpha$  и нормальную к  $\Sigma$  производную от дивергенции равными нулю, находим, что в силу уравнения /17/ условие Лоренца выполняется во всем четырехмерном мире.

Векторный потенциал определяется условием /12/ с точностью до градиента от произвольной скалярной

функции  $\phi$ . Условие Лоренца лишь в некоторой мере ограничивает этот произвол: функция  $\phi$  должна подчиняться уравнению  $\square\phi=0$ . В согласии с этим находится калибровочная инвариантность системы уравнений Максвелла-Дирака: если  $A_\beta, \psi$  - решение системы уравнений /1/, /13/, то и

$$A'_\beta = A_\beta + D_\beta \phi, \quad \psi' = \psi \exp \left\{ \frac{ie}{hc} \phi \right\}$$

решение той же системы. То же самое можно сказать и о системе /1/, /15/, но только, если  $\square\phi=0$ .

### 3. Спинорная форма уравнений Максвелла

При исследовании уравнений /10/, /11/ весьма удобной оказывается спинорная форма этих уравнений, предложенная в /10, 11/, а именно:

$$H^\nu D_\nu F = J, \quad /18/$$

где  $J = H^\alpha J_\alpha$  - векторная,  $F = \frac{1}{2} F_{\alpha\beta} H^\alpha H^\beta$  - бивекторная матрицы,  $D_\nu$  - ковариантная производная, действие которой на любой элемент  $K$  /в том числе и на бивекторный элемент  $F$  / алгебры Клиффорда определяется через спинорную связность /3/ следующим образом:

$$D_\nu K = e_\nu K + \Omega_\nu K - K \Omega_\nu. \quad /19/$$

Спинорная форма уравнений Максвелла выявляет глубокую роль алгебры Клиффорда в электродинамике и позволяет применить к уравнениям Максвелла спинорную технику, развитую для уравнений Дирака.

Докажем, что уравнение /18/ эквивалентно паре уравнений /10/, /11/. Действительно, согласно /5/,

$$H^\alpha e_\alpha F = e_\alpha F^{\alpha\beta} H_\beta + \frac{1}{6} (e_\alpha F_{\beta\mu} + e_\beta F_{\mu\alpha} + e_\mu F_{\alpha\beta}) \times [H^\alpha H^\beta H^\mu],$$

$$\text{а согласно /6/,} \quad \Omega_\nu F - F \Omega_\nu = \omega_{\nu\alpha}^\mu F^{\alpha\beta} [H_\mu H_\beta].$$

Снова применяя формулу /5/, получаем

$$H^\nu (\Omega_\nu F - F \Omega_\nu) = \omega_{\alpha\nu}^a F^{\nu\beta} H_\beta - \omega_{\beta\nu}^a F^{\nu\beta} H_a - \omega_{\beta\mu}^a \times F_{\alpha\nu} [H^\beta H^\mu H^\nu].$$

Объединяя оба результата, находим

$$H^\nu D_\nu F = (D_\alpha F^{\alpha\beta}) H_\beta + \frac{1}{6} (D_\alpha F_{\beta\mu} + D_\beta F_{\mu\alpha} + D_\mu F_{\alpha\beta}) \times [H^\alpha H^\beta H^\mu].$$

Так как векторный и тривекторный элементы алгебры Клиффорда линейно независимы, то отсюда следует доказываемая эквивалентность одного уравнения /18/ паре уравнений /10/, /11/.

Обозначим далее,  $A = H^\alpha A_\alpha$ ,  $D = H^\alpha D_\alpha$ . Учитывая первое из свойств /4/ матриц Дирака, находим, что  $F = DA - D_\alpha A^\alpha$ . Это равенство эквивалентно /12/. Условие Лоренца можно записать, следовательно, в виде  $F = DA$ . Изучаемая система уравнений выглядит теперь следующим образом:

$$DF = J \quad /уравнение Максвелла/$$

$$DA = F \quad /уравнение Лоренца/ \quad /20/$$

$$-i\hbar D\psi = \left( \frac{e}{c} A + mc H^4 \right) \psi /уравнение Дирака/.$$

### 4. Переход к базису dx

Сферический мир представляется в виде 4-мерного однополостного гиперболоида

$$\eta_{ab} x^a x^b = r^2$$

/21/

в 5-мерном плоском мире: Как и в /16/, здесь  $r$  - радиус мира. Уравнения электродинамики в сферическом мире удобно изучать в однородных координатах  $x^a$ , переходя от базиса  $f^a$ ,  $f^4 = dr$  к базису  $dx^a$ . Такой переход объяснен в работе /16/. Приведем нужные сведения из этой работы.

Имеем  $f^a = L_b^a dx^b$ ,  $dx^a = \tilde{L}_b^a f^b$ , где  $L$  и  $\tilde{L}$  - прямое и обратное преобразования Лоренца в 5-мерном мире. Спиноры  $\psi$  и  $\bar{\psi}$  от базиса  $f$  к базису  $dx$  преобразуются с помощью матрицы  $S$ :

$$\psi' = S\psi, \quad \bar{\psi}' = (-1)^p \bar{\psi} S^{-1}$$

такой, что

$$(-1)^p S^{-1} \Pi^a S = \tilde{L}_b^a \Pi^b, \quad (-1)^p S \Pi^a S^{-1} = L_b^a \Pi^b,$$

$$(-1)^p S \Pi_a S^{-1} = \tilde{L}_a^b \Pi_b, \quad (-1)^p S^{-1} \Pi_a S = L_a^b \Pi_b,$$

где  $(-1)^p = \det(L_b^a)$ . При желании можно избежать отражений, т.е. ограничиться случаем  $p=0$ . Спинорная связность /3/ в сферическом мире равняется

$$\Omega_\nu = S^{-1} e_\nu S - \frac{1}{2r} \Pi_\nu \Pi^4.$$

Вектор и бивектор от базиса  $f$  к базису  $dx$  преобразуются следующим образом:

$$A'_a = L_a^\mu A_\mu, \quad F'_{ab} = L_a^\mu L_b^\nu F_{\mu\nu}.$$

При этом получают естественные условия

$$x^a A'_a = 0, \quad x^a F'_{ab} = 0$$

ортогональности этих объектов к радиусу-вектору  $x$ . Если

$$A' = \Pi^a A'_a, \quad F' = \frac{1}{2} F'_{ab} \Pi^a \Pi^b, \quad X = x^a \Pi_a,$$

то, как нетрудно убедиться,

$$A' = (-1)^p S A S^{-1}, \quad F' = S F S^{-1},$$

Условия же ортогональности запишутся следующим образом:

$$A'X + XA' = 0, \quad F'X - XF' = 0.$$

Далее,  $r(-1)^p S \Pi^4 S^{-1} = X$ ,  $r(-1)^p S \Pi^\nu S^{-1} e_\nu = \Pi^a m_a$ ,

где  $m_a$  - генераторы конформных преобразований гиперболоида /21/, а именно:

$$m_a = r \frac{\partial}{\partial x^a} - \frac{x_a x^b}{r} \frac{\partial}{\partial x^b} \quad /22/$$

Кроме того,

$$\frac{X}{r} \Pi^a m_a = \frac{1}{2} \Pi^a \Pi^b m_{ab}, \quad /23/$$

где  $m_{ab}$  - генераторы изометрических преобразований гиперболоида /21/, а именно:

$$m_{ab} = x_a \frac{\partial}{\partial x^b} - x_b \frac{\partial}{\partial x^a} \quad /24/$$

Вектор тока в базисе  $dx$  равняется

$$J'_a = \frac{e}{r} \bar{\psi}' X_a \psi',$$

где  $X_a = m_a X$ ,  $\bar{\psi}' = \psi'^* H_0$ . Как и векторный потенциал, он ортогонален к радиусу-вектору  $x$ :  $x^a J'_a = 0$ . Наконец, приведем два тождества

$$XM + MX = 0 \quad /25/$$

$$(M + 2)(1 - M) = m^a m_a, \quad /26/$$

где

$$M = \frac{1}{2} \Pi^a \Pi^b m_{ab} - 2. \quad /27/$$

Оператор

$$m^a m_a = \frac{1}{2} m^{ab} m_{ab} \quad /28/$$

является ничем иным, как скалярным даламбертианом на гиперboloиде /21/.

Основываясь на приведенных результатах, нетрудно доказать, что

$$(-1)^P XS(DF)S^{-1} = MF', \quad XS(DA)S^{-1} = (M+1)A', \quad /29/$$

$$(-1)^P XSD\psi = M\psi'$$

После этого, опуская в окончательных формулах штрихи над величинами в базисе  $dx$ , преобразуем систему уравнений /20/ к следующему виду:

$$MF = XJ \quad /уравнение Максвелла/,$$

$$(M+1)A = XF \quad /уравнение Лоренца/, \quad /30/$$

$$-i\hbar M\psi = \left(\frac{e}{c}XA + mc\tau\right)\psi \quad /уравнение Дирака/.$$

К уравнениям /30/ надо добавить условия ортогональности к радиусу-вектору  $x$  бивектора  $F$  и вектора  $A$ :

$$FX - XF = AX + XA = 0, \quad /31/$$

а также выражение для тока

$$J = \frac{e}{r} N^a (\bar{\psi} X_a \psi). \quad /32/$$

Для тока /32/ условие ортогональности к вектору  $x$

$$JX + XJ = 0 \quad /33/$$

выполняется автоматически, так как  $x^a m_a = 0$ .

### 5. Исследование условий ортогональности к радиусу-вектору $x$

Докажем, что из уравнения Максвелла /30/ следует уравнение

$$(M+1)(FX - XF) = 0, \quad /34/$$

а из уравнения Лоренца /30/ - уравнение

$$(M+2)(AX + XA) = X(FX - XF). \quad /35/$$

Действительно, для любого элемента  $K$  алгебры Клиффорда имеем:

$$MKX = (MK)X + \frac{1}{2} N^a N^b K_{m_{ab}} X.$$

Применяя тождество /25/, получаем

$$M(FX - XF) = (MF)X + X(MF) + \frac{1}{2} N^a N^b F_{m_{ab}} X,$$

$$M(AX + XA) = (MA)X - X(MA) + \frac{1}{2} N^a N^b A_{m_{ab}} X.$$

Так как  $m_{ab} X = x_a N_b - x_b N_a$ , то

$$\frac{1}{2} N^a N^b K_{m_{ab}} X = \frac{1}{2} XN^b KN_b - \frac{1}{2} N^a XKN_a,$$

а так как  $N^a X + XN^a = 2x^a$ , то

$$\frac{1}{2} N^a N^b K_{m_{ab}} X = XN^a KN_a - KX.$$

Учитывая, что  $N^a [N^b N^c] N_a = [N^b N^c]$ ,  $N^a N^b N_a = -3N^b$ , находим

$$\begin{aligned} \frac{1}{2} N^a N^b F_{m_{ab}} X &= XF - FX, \quad \frac{1}{2} N^a N^b A_{m_{ab}} X = \\ &= -3XA - AX. \end{aligned}$$

Таким образом получаем два тождества

$$(M+1)(FX - XF) = (MF)X + X(MF),$$

$$(M+2)(AX + XA) = (MA)X + AX - X(MA) - XA.$$



Вследствие уравнения Максвелла /30/, из первого тождества и из равенства /33/ получаем уравнение /34/. Вследствие же уравнения Лоренца /30/, из второго тождества получаем уравнение /35/.

Итак, матрица  $FX - XF$  подчиняется уравнению Дирака /с массовым параметром  $m = i$ /. Выберем некоторую поверхность Коши, например, горловину гиперболоида /21/. Положим на ней  $FX - XF = 0$ . В таком случае, как доказано в /9/,  $FX - XF = 0$  во всем сферическом мире. Теперь и матрица  $AX + XA$  будет подчиняться уравнению Дирака /с массовым параметром  $m = 2i$  /, и по отношению к ней можно повторить те же рассуждения. Так как данные Коши можно выбирать произвольно, то это доказывает, что условия /31/ не противоречат уравнениям /30/.

#### 6. Исключение бивектора $F$ в базисе $dx$

Рассмотрим теперь, как исключается бивектор  $F$  из системы уравнений /30/. Подставляя  $F$  из уравнения Лоренца в уравнение Максвелла, получаем:  
 $\gamma^{-2} XMX(M+1)A = -M(M+1)A = \gamma^2 J$ .  
 Здесь мы учитываем равенство  $\chi^2 = \gamma^2$  и тождество /25/. Обратимся теперь к тождеству /26/. Так как  $(M+2)(1-M) - 2 = -M(M+1)$ , то

$$(m^a m_a - 2)A = \gamma^2 J. \quad /36/$$

Далее, на основании тождества /23/, запишем уравнение Лоренца в виде

$$\gamma F = N^a l_a A = l^a A_a + \frac{1}{2} (l_a A_b - l_b A_a) [N^a N^b],$$

где обозначено  $l_a = m_a - \frac{x_a}{\gamma}$ . Поскольку  $F$  - бивектор, то векторный потенциал должен удовлетворять уравнению

\* Интересно, что  $-i\hbar l_a$  является оператором канонического момента скалярной частицы в сферическом мире /5/.

$$(m^a - \frac{x^a}{\gamma}) A_a = 0. \quad /37/$$

Бивектор  $F$  все еще входит в условия ортогональности /31/, однако, согласно /35/, если  $AX + XA = 0$ , то и  $FX - XF = 0$ . Теперь бивектор  $F$  исключен полностью.

Докажем, наконец, что векторный потенциал удовлетворяет уравнению /37/, коль скоро он удовлетворяет уравнению /36/ и условию ортогональности  $x^a A_a = 0$ . Действительно, нетрудно проверить, что в любом случае

$$(m^a m_a)(x^c A_c) = x^c (m^a m_a) A_c + 2\gamma m^c A_c - 4x^c A_c.$$

Прибегая к уравнению /36/ и учитывая, что  $x^c J_c = 0$ , находим

$$m^a m_a (x^c A_c) = 2\gamma (m^c - \frac{x^c}{\gamma}) A_c.$$

Это и доказывает приведенное выше утверждение.

Итак, мы пришли к следующей системе уравнений электродинамики в сферическом мире:

$$\begin{aligned} x^a A_a = 0, \quad (m^a m_a - 2) A_b = e\tilde{\psi} X_b \psi, \\ -i\hbar (m^a m_a - \frac{2}{\gamma} X) \psi = (\frac{e\gamma}{c} N^a A_a + mc X) \psi. \end{aligned} \quad /38/$$

Полученная система уравнений калибровочно-инвариантна: если  $A_b$ ,  $\psi$  - решение системы /38/, то и  $A'_b = A_b + \frac{1}{\gamma} m_b \phi$ ,  $\psi' = \psi \exp\{i\frac{e}{\hbar c} \phi\}$  - решение той же системы, коль скоро  $m^a m_a \phi = 0$ .

#### 7. Предельный переход к плоскому миру

Рассмотрим малую окрестность точки  $x^a = 0$ ,  $x^4 = \gamma$  и устремим  $\gamma$  к бесконечности. Первые члены разложения по степеням  $\gamma$  суть:

$$x^a = x^a, \quad x^4 = \gamma, \quad m_a = \gamma \frac{\partial}{\partial x^a}, \quad m_4 = -x^a \frac{\partial}{\partial x^a},$$

$$m^a m_a - 2 = r^2 \frac{\partial^2}{\partial x^a \partial x_a}$$

Таким образом, в пределе  $r \rightarrow \infty$  уравнения /38/ непосредственно переходят в следующие уравнения для плоского мира

$$A_4 = 0$$

$$\frac{\partial}{\partial x^a \partial x_a} A_\beta = e \bar{\psi} N_\beta \psi \quad /39/$$

$$-i\hbar N^a \frac{\partial}{\partial x^a} \psi = \left( \frac{e}{c} N^a A_a + mc N^4 \right) \psi$$

Получающееся из /38/ следствие /37/ в пределе  $r \rightarrow \infty$  переходит в независимое от /39/ условие Лоренца

$$\frac{\partial A^a}{\partial x^a} = 0. \quad /40/$$

#### Литература

1. А.П.Котельников, В.А.Фок. Некоторые применения идей Лобачевского в механике и физике. М.-Л., ГИТТЛ, 1950.
2. Э.Картан. Теория спиноров. М., ИЛ., 1956.
3. Р.А.М. Dirac. Ann.Math., 36, 3 (1935).
4. А.Пуанкаре. Об основных гипотезах геометрии. Сб. Об основаниях геометрии. М., Гостехиздат, 1956.
5. N.A.Chernikov, E.A.Tagirov. Ann.Inst.Henri Poincare, V IX, 2, Sect. A, Paris 1968.  
Препринт ОИЯИ, P2-3777, Дубна, 1968.
6. Н.А.Черников, Н.С.Шавохина. ТМФ, 15, 91 /1973/.  
Препринт ОИЯИ, P2-6173, Дубна, 1971.
7. Н.А.Черников, Н.С.Шавохина. ТМФ, 16, 77, /1973/.  
Препринт ОИЯИ, P2-6351, Дубна, 1972.
8. Н.А.Черников, Н.С.Шавохина. Препринт ОИЯИ P2-6109, Дубна, 1971.
9. Н.С.Шавохина. ТМФ, 10, 412 /1972/.

10. А.Б.Пестов. Препринт ОИЯИ, P2-5798, Дубна, 1971.
11. А.Б.Пестов. В сб. "Проблемы теории гравитации и элементарных частиц". вып. 5, М., Атомиздат, 1974.

Рукопись поступила в издательский отдел  
27 марта 1974 года.