



ОБЪЕДИНЕННЫЙ
ИНСТИТУТ
ЯДЕРНЫХ
ИССЛЕДОВАНИЙ
ДУБНА

1766 / 2-80

21/4-80

P2-80-129

М.Д.Матеев, М.В.Чижов

ОБОБЩЕННЫЙ КАЛИБРОВОЧНЫЙ ПРИНЦИП
В ЭЛЕКТРОДИНАМИКЕ СКАЛЯРНЫХ
И ВЕКТОРНЫХ ПОЛЕЙ

Направлено в Болгарский физический журнал

1980

§1. Введение

В работах^{/1,2/} на базе обобщенного принципа калибровочной инвариантности, содержащего новый универсальный масштаб — "фундаментальную длину" l , была построена модель электродинамики спинорных полей. Цель настоящей работы — расширение данной модели на случай бозонных полей, в частности, скалярных и векторных. Мы покажем, что в окончательных уравнениях, в отличие от спинорного случая, фундаментальная длина вообще не фигурирует. Однако в теории массивного векторного поля появляется неминимальное взаимодействие паулиевского типа, приводящее к полной компенсации магнитного момента векторной частицы.

§2. Скалярная электродинамика

Уравнения свободных скалярных полей^{/1,3/} можно записать в виде:

$$2 \left(i \sigma_3 \frac{\partial}{\partial \tau} + \hbar \mu \right) \varphi(x, \tau) = 0, \quad (2.1)$$

где $\hbar \mu = \sqrt{1 + \frac{m^2}{M^2}}$, $M = \frac{1}{l}$ — "фундаментальная масса", а $\varphi(x, \tau)$ — двухкомпонентная величина:

$$\varphi(x, \tau) = \begin{pmatrix} \varphi_1(x, \tau) \\ \varphi_2(x, \tau) \end{pmatrix}. \quad (2.2)$$

Переход к физическим полям произведем при помощи "ослабленного" условия де Ситтера^{*)/2/}:

$$\left(\square - M^2 \frac{\partial^2}{\partial \tau^2} - M^2 \right) \varphi(x, \tau) \Big|_{\tau=0} = 0. \quad (2.3)$$

Условие инвариантности уравнения движения для поля $\varphi(x, \tau)$ относительно обобщенных локальных калибровочных преобразований^{/1,2/}:

$$\varphi'(x, \tau) = e^{ie\lambda(x, \tau)} e^{-it} \varphi(x, \tau) \quad (2.4)$$

*) В Приложении дан пример использования условия де Ситтера при произвольном значении параметра τ .



требует введения пятикомпонентного вектора электромагнитного поля $B_M(x, \tau)$ ($M=0, 1, 2, 3, 4$) и соответствующей замены обычных производных на ковариантные:

$$D_M = \partial_M + ie B_M(x, \tau). \quad (2.5)$$

Уравнение движения в 4-пространстве получается затем с помощью проектирования на плоскость $\tau=0$, с учетом калибровочно-инвариантного условия де Ситтера ^{*}):

$$(D_M D^M - 1) \varphi(x, \tau) \Big|_{\tau=0} = 0. \quad (2.6)$$

Окончательно будем иметь:

$$(D_\mu D^\mu + m^2) \varphi(x) = 0. \quad (2.7)$$

Следовательно, процедура, которая в спинорном случае приводила к появлению ряда новых взаимодействий, зависящих от ℓ , в скалярной электродинамике не дает ничего нового.

§3. Уравнения движения для свободного массивного векторного поля в новом формализме

В работе ^{1/} были получены уравнения движения для свободного безмассового векторного поля, согласующиеся с новыми геометрическими требованиями. Здесь мы выпишем аналогичные уравнения для массивных векторных полей.

Естественно предположить, что массивное векторное поле есть пятивектор $\Phi^M(x, \tau) = (\Phi^0(x, \tau), \Phi^i(x, \tau))$, каждая компонента которого является дублетом типа (2.2):

$$\Phi^M(x, \tau) = \begin{pmatrix} \varphi_1^M(x, \tau) \\ \varphi_2^M(x, \tau) \end{pmatrix}. \quad (3.1)$$

Далее, исходя из пятимерного обобщения уравнения $-\partial_\mu \partial_\nu \Phi^\mu + \partial_\mu \partial^\mu \Phi_\nu + m^2 \Phi_\nu = 0$, можно показать, что поле (3.1) удовлетворяет следующей системе уравнений:

$$\text{Ch}_\mu \Phi_\nu + i\sigma_3 \frac{\partial \Phi_\nu}{\partial \tau} - i \frac{\partial \Phi_\nu}{\partial x^\mu} = 0 \quad (3.2)$$

^{*}) В дальнейшем перейдем к системе единиц, где вместе с \hbar и c , $M = \ell = 1$.

$$\text{Ch}_\mu \Phi_\nu - i\sigma_3 \frac{\partial \Phi_\nu}{\partial \tau} + i \frac{\partial \Phi_\nu}{\partial x^\mu} = 0. \quad (3.3)$$

Вследствие (3.2) и (3.3) компонента $\Phi_4(x, \tau)$ удовлетворяет уравнению:

$$\left(\square - \frac{\partial^2}{\partial \tau^2} - \text{Ch}_\mu^2 \right) \Phi_4(x, \tau) = 0, \quad (3.4)$$

и, как можно убедиться, не является независимой динамической степенью свободы.

Лагранжиан, приводящий к уравнениям (3.2)–(3.3) для массивных векторных полей, имеет вид:

$$\begin{aligned} \mathcal{L}_0(x, \tau) = & \text{Ch}_\mu [\theta_\mu^+ \Phi^\mu + \Phi_\mu^+ \theta^\mu] + \\ & + \frac{i}{2} \left[\theta_\mu^+ \sigma_3 \frac{\partial \Phi^\mu}{\partial \tau} - \frac{\partial \theta_\mu^+}{\partial \tau} \sigma_3 \Phi^\mu + \Phi_\mu^+ \sigma_3 \frac{\partial \theta^\mu}{\partial \tau} - \frac{\partial \Phi_\mu^+}{\partial \tau} \sigma_3 \theta^\mu \right] - \\ & - \frac{i}{2} \left[\theta_\mu^+ \sigma_3 \frac{\partial \Phi^\mu}{\partial \tau} - \frac{\partial \theta_\mu^+}{\partial \tau} \sigma_3 \Phi^\mu + \Phi_\mu^+ \sigma_3 \frac{\partial \theta^\mu}{\partial \tau} - \frac{\partial \Phi_\mu^+}{\partial \tau} \sigma_3 \theta^\mu \right] + \\ & + i \left[\theta_\mu^+ \frac{\partial \Phi^\mu}{\partial x^\nu} + \frac{\partial \theta_\mu^+}{\partial x^\nu} \Phi^\mu + \Phi_\mu^+ \frac{\partial \theta^\mu}{\partial x^\nu} + \frac{\partial \Phi_\mu^+}{\partial x^\nu} \theta^\mu \right], \end{aligned} \quad (3.5)$$

где

$$\theta^M(x, \tau) = \sigma_1 \Phi^M(x, -\tau). \quad (3.6)$$

Если на поле $\Phi_\mu(x, \tau)$ наложено условие де Ситтера (2.3), то уравнения (3.2)–(3.3) эквивалентны свободным уравнениям движения обычной теории:

$$\partial_\nu \partial_\mu \Phi_\nu + m^2 \Phi_\mu(x) = 0, \quad (3.7)$$

где

$$\partial_\mu \Phi_\nu(x) = \partial_\nu \Phi_\mu(x) - \partial_\mu \Phi_\nu(x). \quad (3.8)$$

§4. Электродинамика массивного векторного поля

Введение взаимодействия с электромагнитным полем, естественно, основано на требовании инвариантности по отношению к локальным калибровочным преобразованиям

$$\Phi_M(x, \tau) \rightarrow e^{ie\lambda(x, \tau)} e^{-i\tau} \Phi_M(x, \tau) \quad (4.1)$$

$$\theta_m(x, \tau) \rightarrow e^{ie\lambda^+(x, \tau)} e^{i\tau} \theta_m(x, \tau). \quad (4.2)$$

Этот принцип однозначно приводит к следующему лагранжиану:

$$\mathcal{L}_{\text{полный}}(x, \tau) = \mathcal{L}_0(x, \tau) + \mathcal{L}_{\text{МАКСВЕЛЛ}}(x, \tau) + \mathcal{L}_{B_3}(x, \tau), \quad (4.3)$$

где $\mathcal{L}_0(x, \tau)$ определяется формулой (3.5), $\mathcal{L}_{\text{МАКСВЕЛЛ}}$ — формулой (57) из [2] и

$$\begin{aligned} \mathcal{L}_{B_3}(x, \tau) = & eB^\Gamma (\theta_r^+ \Phi_4 + \theta_4^+ \Phi_r) + eB_r^+ (\Phi_r^+ \theta_4 + \Phi_4^+ \theta_r) - \\ & - eB_4 (\theta_r^+ \sigma_3 \Phi_r - \theta_4^+ \sigma_3 \Phi^4) - eB_4^+ (\Phi_r^+ \sigma_3 \theta_r - \Phi_4^+ \sigma_3 \theta^4). \end{aligned} \quad (4.4)$$

Соответствующие уравнения движения имеют вид:

$$Ch_\mu \Phi_\nu + \sigma_3 \left(i \frac{\partial}{\partial \tau} - eB_4 \right) \Phi_\nu - \left(i \frac{\partial}{\partial x^\nu} - eB_\nu \right) \Phi_4 = 0 \quad (4.5)$$

$$Ch_\mu \Phi_4 - \sigma_3 \left(i \frac{\partial}{\partial \tau} - eB_4 \right) \Phi_4 + \left(i \frac{\partial}{\partial x^\nu} - eB_\nu \right) \Phi^\nu = 0 \quad (4.6)$$

$$\frac{\partial B_r}{\partial \tau} - \frac{\partial B_4}{\partial x^r} = ie (\Phi_r^+ \theta_4 + \Phi_4^+ \theta_r) \quad (4.7)$$

$$2B_4 - i \frac{\partial B_4}{\partial \tau} + i \frac{\partial B_\nu}{\partial x^\nu} = e (\Phi_4^+ \sigma_3 \theta^4 - \Phi_r^+ \sigma_3 \theta^r). \quad (4.8)$$

Налагая калибровочно-инвариантное условие де Ситтера (2.6) на поле Φ_μ , получаем уравнения движения в четырехмерном пространстве-времени:

$$D_\nu \mathcal{G}^{\mu\nu} + m^2 \Phi^\mu + ie F^{\mu\nu} \Phi_\nu + ie \sigma_3 F^{\mu 4} \Phi_4 = 0, \quad (4.9)$$

где

$$\mathcal{G}^{\mu\nu} = D^\nu \Phi^\mu - D^\mu \Phi^\nu, \quad (4.10)$$

а $F^{\mu\nu}$ — тензор электромагнитного поля.

Из системы уравнений (4.9) нельзя однозначно определить все 5 компонент поля Φ^μ . Поэтому мы дополним эту систему еще одним уравнением:

$$(D_m D^m - Ch^2_r) \Phi_4(x, \tau) \Big|_{\tau=0} = 0, \quad (4.11)$$

которое получается из (3.4) в результате перехода к ковариантным производным. Из (4.11) и (4.5), (4.6) вытекает, что

$$F_{r4}(x, 0) \cdot \Phi^r(x, 0) = 0. \quad (4.12)$$

Это соотношение в дальнейшем будет играть роль уравнения "связи".

Другие связи возникают при проектировании (4.7) и (4.8) на плоскость $\tau = 0$ с учетом (3.6):

$$F_{r4}(x, 0) = ie (\Phi_r^+ \sigma_3 \Phi_4 + \Phi_4^+ \sigma_3 \Phi_r) \quad (4.13)$$

$$\frac{\partial B_\nu(x, 0)}{\partial x^\nu} = i \left(2B_4 - i \frac{\partial B_4}{\partial \tau} \right) - e (\Phi_r^+ \sigma_3 \Phi_r - \Phi_4^+ \sigma_3 \Phi^4). \quad (4.14)$$

Искомые уравнения движения полей должны получаться в результате варьирования интеграла действия с учетом всех связей. Это эквивалентно использованию лагранжиана:

$$\begin{aligned} \mathcal{L}_{\text{полный}} = & -\frac{1}{2} \mathcal{G}_{\mu\nu}^+ \mathcal{G}^{\mu\nu} + m^2 \Phi_r^+ \Phi^r - \frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} + ie F^{\mu\nu} \Phi_\mu^+ \Phi_\nu + \\ & + ie F^{\mu 4} (\Phi_\mu^+ \sigma_3 \Phi_4 + \Phi_4^+ \sigma_3 \Phi_\mu) + F^{\mu 4} \eta^+ \Phi_\mu + F^{\mu 4} \Phi_\mu^+ \eta + \\ & + \xi_r [F^{\mu 4} + ie (\Phi^{\mu r} \sigma_3 \Phi_4 + \Phi_4^+ \sigma_3 \Phi^{\mu r})], \end{aligned} \quad (4.15)$$

где η и ξ_r — множители Лагранжа. Варьируя по всем полям как по независимым переменным, находим:

$$D_\nu \mathcal{G}^{\mu\nu} + m^2 \Phi^\mu + ie F^{\mu\nu} \Phi_\nu + ie F^{\mu 4} \sigma_3 \Phi_4 - F^{\mu 4} \eta + ie \xi_r \sigma_3 \Phi_4 = 0 \quad (4.16)$$

$$F^{\mu 4} \sigma_3 \Phi_\mu + \xi_r \sigma_3 \Phi_r = 0 \quad (4.17)$$

$$ie (\Phi_r^+ \sigma_3 \Phi_4 + \Phi_4^+ \sigma_3 \Phi_r) + \eta^+ \Phi_r + \Phi_r^+ \eta + \xi_r = 0 \quad (4.18)$$

$$\frac{\partial F_{\mu\nu}}{\partial x^\nu} = ie \left[\Phi^{\mu\nu} \mathcal{G}_{\mu\nu} - \mathcal{G}_{\mu\nu}^+ \Phi^\nu + \frac{\partial}{\partial x^\nu} (\Phi_\mu^+ \Phi_\nu - \Phi_\nu^+ \Phi_\mu) \right]. \quad (4.19)$$

Учитывая далее условия связи (4.12) и (4.13), будем иметь:

$$\xi_{\mu} = 0 \quad (4.20)$$

$$\eta = ie\sigma_3\phi_4. \quad (4.21)$$

В итоге можно получить следующую форму для полного лагранжиана рассматриваемой теории:

$$\mathcal{L}(x) = -\frac{1}{2}g^{\mu\nu}g_{\mu\nu} + m^2\phi_{\mu}^+\phi^{\mu} - \frac{1}{4}F_{\mu\nu}F^{\mu\nu} + ieF^{\mu\nu}\phi_{\mu}^+\phi_{\nu}. \quad (4.22)$$

Это выражение имеет тот же самый вид и в единицах $\hbar=c=1$. Таким образом, параметр ℓ выпадает из конечного результата. Единственным следом пятимерных уравнений (4.5)–(4.8), в которых фундаментальная длина явно содержалась, является новое неминимальное взаимодействие $-ieF^{\mu\nu}\phi_{\mu}^+\phi_{\nu}$. Оно приводит к аномальному магнитному моменту для поля $\phi_{\mu}(x)$ уже в низшем порядке теории возмущений. Чтобы убедиться в этом, исследуем нерелятивистский предел уравнений движения для поля ϕ_{μ} :

$$D_{\nu}g^{\mu\nu} + m^2\phi^{\mu} + k ie F^{\mu\nu}\phi_{\nu} = 0, \quad k=1 \quad (4.23)$$

считая электромагнитное поле A_{μ} классическим. Пусть

$$A_0(x) = \frac{\partial}{\partial x^0}\vec{A}(x) = \partial_{\mu}A^{\mu} = 0 \quad (4.24)$$

$$\vec{A}(x) = \frac{1}{2}[\vec{H} \times \vec{r}].$$

Сохраняя старшие члены по $\frac{1}{c}$ и используя дополнительное условие

$$D_{\mu}\phi^{\mu} = 0, \quad (4.25)$$

для $\vec{\Phi}$ получим

$$i\hbar\frac{\partial}{\partial t}\vec{\Phi} - \frac{\vec{p}^2}{2m}\vec{\Phi} = -\frac{e}{2mc}(\vec{H} \cdot \vec{Z})\vec{\Phi} - \frac{ie\hbar}{2mc}(1-k)\vec{H} \times \vec{\Phi}. \quad (4.26)$$

Первый член в правой части (4.26) описывает взаимодействие магнитного поля с орбитальным моментом \vec{L} , а второй член соответствует взаимодействию \vec{H} со спином. В нашем случае коэффициент k перед аномальным магнитным моментом равен единице и, следовательно, в данной модели векторная частица обладает нулевым магнитным моментом.

Авторы искренне благодарны В.Г.Кадышевскому за многочисленные обсуждения разных аспектов квантовой электродинамики с фундаментальной длиной.

Приложение: Взаимодействие скалярного и внешнего электромагнитных полей

Рассмотрим систему уравнений:

$$(i\frac{\partial}{\partial \tau} - eB_4 + \sigma_3 C\hbar\mu)\psi(x, \tau) = 0 \quad (П.1)$$

$$[(i\partial_{\mu} - eB_{\mu})(i\partial^{\mu} - eB^{\mu}) + 1]\psi(x, \tau) = 0. \quad (П.2)$$

Решение первого уравнения есть:

$$\psi(x, \tau) = e^{i\sigma_3 C\hbar\mu\tau} e^{-ie\int_{\tau_0}^{\tau} B_4(x, t) dt} f(x). \quad (П.3)$$

Подставляя (3) в (2), получим уравнение для $f(x)$:

$$\{[\partial_{\mu} + ieA_{\mu}(x, \tau)][\partial^{\mu} + ieA^{\mu}(x, \tau)] + m^2\} f(x) = 0, \quad (П.4)$$

где

$$A_{\mu}(x, \tau) = B_{\mu}(x, \tau) - \int_{\tau_0}^{\tau} \frac{\partial B_{\mu}(x, t)}{\partial x^{\mu}} dt. \quad (П.5)$$

Заметим, что

$$F_{\mu 4}(x, \tau) = \frac{\partial A_{\mu}(x, \tau)}{\partial \tau}. \quad (П.6)$$

Так как для внешнего поля

$$F_{\mu 4}(x, \tau) = 0, \quad (П.7)$$

тогда

$$A_{\mu}(x, \tau) \equiv A_{\mu}(x), \quad (П.8)$$

а уравнение (4) запишется в виде:

$$\{[\partial_{\mu} + ieA_{\mu}(x)][\partial^{\mu} + ieA^{\mu}(x)] + m^2\} f(x) = 0. \quad (П.9)$$

Это уравнение совпадает с обычным уравнением для взаимодействующего скалярного поля.

Литература

1. V.G.Kaduzhevsky. *Nucl.Phys.*, 1978, B141, p.477.
2. В.Г.Кадышевский. *УЧАЯ*, 1980, II, №1, с.5.
3. А.Д.Донков, В.Г.Кадышевский, М.Д.Матеев, Р.М.Мир-Касимов. *Болгарский физический журнал*, 1974, I, стр. 58, 150, 233; 1975, 2, с.3; *Труды математического института им. В.А.Стеклова*, 1976, 136, с.85.

Рукопись поступила в издательский отдел
15 февраля 1980 года.