

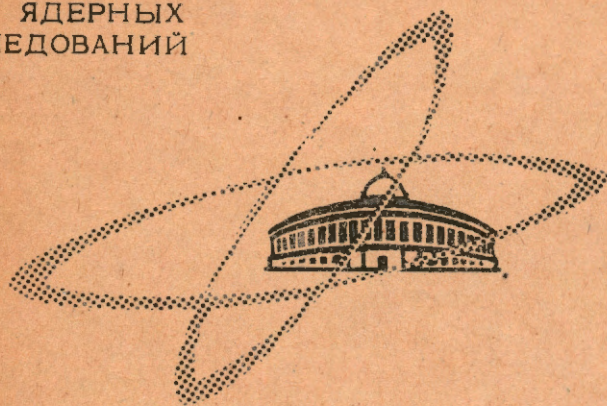
2098

ЭКЗ. ШТ. 31ДА

ОБЪЕДИНЕННЫЙ
ИНСТИТУТ
ЯДЕРНЫХ
ИССЛЕДОВАНИЙ

Дубна

P-2098



ЛАБОРАТОРИЯ ТЕОРЕТИЧЕСКОЙ ФИЗИКИ

П.Н. Боголюбов

О СОСТАВНОЙ МОДЕЛИ МЕЗОНОВ
НА ОСНОВЕ УРАВНЕНИЙ
ТИПА БЕТЕ-СОЛПИТЕРА

1965

P-2088

П.Н. Боголюбов

О СОСТАВНОЙ МОДЕЛИ МЕЗОНОВ
НА ОСНОВЕ УРАВНЕНИЙ
ТИПА БЕТЕ-СОЛПИТЕРА

**Научно-техническая
библиотека
ОИЯИ**

В работе Н.Н.Боголюбова, Нгуен Ван Хьеу, Д.Стоянова, Б.В.Струминского, А.Н.Тавхелидзе, В.П.Шелеста^{1/1} была рассмотрена динамическая модель мезонов, в которой мезоны представляются как связанные состояния двух частиц - кварка и антикварка. В этой работе авторы исходили из релятивистски инвариантного уравнения вида:

$$\{(\partial_1^2 - M^2)(\partial_2^2 - M^2) - U\} \psi = 0, \quad (1.1)$$

где

$$\partial_i = \sum_{\nu=0}^3 \gamma_i^{(\nu)} \left(i \frac{\partial}{\partial x_i^{(\nu)}} + e_i A_\nu(x_i) \right). \quad (1.2)$$

Здесь волновая функция ψ

$$\psi = \psi_{a_1, a_2}(x_1, x_2)$$

зависит от двух спинорных индексов $a_1, a_2 = 1, 2, 3, 4$ и от двух точек $x_1(x_1^{(0)}, x_1^{(1)}, x_1^{(2)}, x_1^{(3)}); x_2(x_2^{(0)}, x_2^{(1)}, x_2^{(2)}, x_2^{(3)})$ пространства-времени; $\gamma^{(\nu)}$ - обычные γ -матрицы, действующие на спинорный индекс a_i^x ; $A_\nu(x)$ - слабое внешнее электромагнитное поле.

Взаимодействие между двумя частицами, обуславливающее возможность связанных состояний, представляется в уравнении четырехмерным факторизующимся потенциалом:

$$U \psi = -i g W(x_1 - x_2) \int \delta(x_1 + x_2 - x'_1 - x'_2) W(x'_1 - x'_2) \psi(x'_1, x'_2) dx'_1 dx'_2.$$

Целью настоящей статьи является получение результатов работы ВНССТШ^{1/1} на основе использования вместо уравнения с факторизующимся потенциалом уравнения типа Бете-Солпитера:

$$\{(\partial_1^2 - M^2)(\partial_2^2 - M^2) - W^2((\bar{x}_1 - \bar{x}_2)^2 - (x_1^{(0)} - x_2^{(0)})^2)\} \psi = 0. \quad (1.3)$$

В этом уравнении W представляет скалярный потенциал, зависящий от инвариантного скаляра $(\bar{x}_1 - \bar{x}_2)^2 - (x_1^{(0)} - x_2^{(0)})^2$.

Мы будем систематически применять основную идею работы^{1/1}, состоящую в том, что масса кварка M весьма велика и что взаимодействие кварка и антикварка в мезоне осуществляет, так сказать, компенсацию этой массы. В соответствии с этим примем:

$$W = M^2 - U((\bar{x}_1 - \bar{x}_2)^2 - (x_1^{(0)} - x_2^{(0)})^2). \quad (1.4)$$

x) При этом γ_1^ν действуют на ψ слева, а γ_2^ν - справа:

$$(\gamma_1^\nu \psi)_{a_1, a_2} = \sum_{b_1, b_2} (\gamma_1^\nu)_{a_1, b_1} \psi_{b_1, a_2}; \quad (\gamma_2^\nu \psi)_{a_1, a_2} = \sum_{b_1, b_2} \psi_{a_1, b_1} (\gamma_2^\nu)_{b_2, a_2}.$$

Будем считать, что

$$U((\bar{x}_1 - \bar{x}_2)^2 - (x_1^{(0)} - x_2^{(0)})^2) \geq 0 \text{ при } (\bar{x}_1 - \bar{x}_2)^2 - (x_1^{(0)} - x_2^{(0)})^2 \geq 0, \quad (1.5)$$

Для получения окончательного приближенного уравнения в наиболее простом виде мы также воспользуемся формальным предельным переходом $M \rightarrow \infty$.

§ 2. Связанные состояния при отсутствии внешнего поля

Рассмотрим простейший случай отсутствия внешнего поля, когда $A_\nu = 0$.

В этом случае имеем из (1.3) следующее уравнение Б-С:

$$\{ (\square_{x_1} + M^2)(\square_{x_2} + M^2) - W^2 \{ (\bar{x}_1 - \bar{x}_2)^2 - (x_1^{(0)} - x_2^{(0)})^2 \} \} \psi = 0, \quad (2.1)$$

где \square_{x_i} - даламбертианы, действующие на переменные x_i ,

$$\square_{x_i} = \sum_{\alpha=0}^3 g_{\alpha\alpha} \left(\frac{\partial}{\partial x_i^\alpha} \right)^2; \quad g_{\alpha\alpha} = 1, -1, -1, -1.$$

Выделим теперь движение центра тяжести и относительное движение двух частей. Для этого произведем замену переменных:

$$\frac{x_1 + x_2}{2} = x; \quad x_1 - x_2 = y.$$

Тогда

$$\square_{x_1} = \frac{1}{4} \square_x + \square_y + \sum_{\alpha=0}^3 g_{\alpha\alpha} \frac{\partial}{\partial x^\alpha} \frac{\partial}{\partial y^\alpha} \quad (2.2)$$

$$\square_{x_2} = \frac{1}{4} \square_x + \square_y - \sum_{\alpha=0}^3 g_{\alpha\alpha} \frac{\partial}{\partial x^\alpha} \frac{\partial}{\partial y^\alpha}.$$

Используем здесь сделанный Виком ^{/2/} поворот оси времени, положив $y^{(0)} = i y^{(4)}$,

где теперь $y^{(4)}$ будет вещественной переменной. Тогда

$$W = M^2 - U(\bar{y}^2 - (y^{(0)})^2) = M^2 - U(\bar{y}^2 + (y^{(4)})^2).$$

Введя евклидовский квадрат четырехвектора

$$y^2 = \sum_{\alpha=1}^4 (y^\alpha)^2,$$

напишем просто $W = M^2 - U(y^2)$.

Запишем уравнение в новых переменных:

$$\{ (\square_{x_1} + M^2)(\square_{x_2} + M^2) - (M^2 - U(y^2))^2 \} \psi = 0,$$

где $\square_{x_1}, \square_{x_2}$ определяются формулами (2.2). Отсюда, разделив на M^2 , получаем

$$\left\{ \frac{1}{2} \square_x + 2 \square_y + 2U + \frac{\square_x \square_{x_2} - U^2}{M^2} \right\} \psi = 0.$$

Как видно тогда, после формального перехода к пределу, при $M \rightarrow \infty$, уравнение будет иметь вид

$$\left(\frac{1}{2} \square_x + 2 \square_y + 2U \right) \psi = 0. \quad (2.3)$$

Так как $\square_y = \left(\frac{\partial}{\partial y^0} \right)^2 - \sum_{\alpha=1}^3 \left(\frac{\partial}{\partial y^\alpha} \right)^2$,

то обозначив $\Delta = \sum_{\alpha=1}^4 \left(\frac{\partial}{\partial y^\alpha} \right)^2$, получим $\square_y = -\Delta$.

Окончательно (2.3) принимает следующий вид:

$$\{ -\Delta + U(y^2) + \frac{1}{4} \square_x \} \psi(x, y) = 0. \quad (2.4)$$

Рассмотрим теперь в евклидовском пространстве точек y задачу на собственные значения и функции для уравнения типа Шредингера:

$$\{ -\Delta + U(y^2) - \epsilon \} \phi(y) = 0. \quad (2.5)$$

Если допустить, что взаимодействие

$$W \{ (\bar{x}_1 - \bar{x}_2)^2 - (x_1^{(0)} - x_2^{(0)})^2 \}$$

исчезает при $(\bar{x}_1 - \bar{x}_2) \rightarrow \infty$, то потенциал $U(y^2) \rightarrow M^{-2}$ при $y^2 \rightarrow \infty$.

Далее, в силу условия (1.5) $U(y^2) \geq 0$. Заметим, что $(-\Delta)$ является положительно определенным оператором, и поэтому оператор $(-\Delta + U(y^2))$ также будет положительно определенным. Таким образом, все его собственные значения положительны. Предположим теперь, что наименьшее собственное значение $\epsilon = \epsilon_0$ соответствует s -состоянию, т.е. что для него

$$\phi = \phi_0(y) = \phi(R^2); \quad R = \sqrt{\sum_{\alpha=1}^4 (y^\alpha)^2} \quad (2.6)$$

где $\phi(R^2)$ - нормируемая вещественная функция R

$$\int \phi^2(R^2) d\Omega = 1. \quad (2.7)$$

Интересно отметить, что для такого решения уравнение (2.5) сводится к обычному дифференциальному уравнению:

$$-\frac{\partial^2 \phi(R^2)}{\partial R^2} - \frac{3}{R} \frac{\partial \phi(R^2)}{\partial R} + U(R^2) \phi(R^2) = \epsilon \phi(R^2).$$

Условие же нормировки будет:

$$2\pi^2 \int_0^\infty R^3 \phi^2(R^2) dR = 1.$$

Возвратимся теперь к уравнению (2.4). Ясно, что оно обладает решениями, пропорциональными $\phi_0(y)$

$$\psi_{n_1, n_2}(x, y) = \phi_0(y) \Phi_{n_1, n_2}(x) = \phi_0(y) \Phi_{n_1, n_2}(x), \quad (2.8)$$

где Φ_{n_1, n_2} удовлетворяет уравнению

$$(\square_x + m^2) \Phi(x) = 0, \quad (2.9)$$

в котором

$$m^2 = 4\epsilon_0. \quad (2.10)$$

В первоначальных переменных x_1, x_2 решение (2.8) запишется:

$$\psi_{n_1, n_2}(x_1, x_2) = \phi \{ (\bar{x}_1 - \bar{x}_2)^2 - (x_1^{(0)} - x_2^{(0)})^2 \} \Phi_{n_1, n_2} \left(\frac{-x_1 + x_2}{2} \right). \quad (2.11)$$

Как видно, плоская волна

$$\Phi_{n_1, n_2}(x) = e^{-i(Ex^0 - \vec{p}\vec{x})} \Phi_{n_1, n_2}$$

удовлетворяет уравнению (2.9), когда $E^2 - \vec{p}^2 = m^2$.

Итак, собственные значения ϵ_0 определяет квадрат массы рассматриваемого связанного состояния (2.8).

§ 3. Связанные состояния в присутствии слабого электромагнитного поля

Рассмотрим теперь вопрос о влиянии слабого внешнего электромагнитного поля.

Для простоты будем считать его не зависящим от времени $A_\nu(\mathbf{x}) = A_\nu(\bar{\mathbf{x}})$.

Тогда в уравнении (1.3) будем иметь:

$$\partial_j^2 = -\square_{x_j} + e_j s_{x_j},$$

где $S_{x_j} = \sum_{\nu=0}^3 g_{\nu\nu} i \left(\frac{\partial}{\partial x_j^\nu} A_\nu(\bar{\mathbf{x}}) + A_\nu(\bar{\mathbf{x}}) \frac{\partial}{\partial x_j^\nu} \right) + \frac{1}{2} \sum_{\nu,\mu} \sigma_1^{\nu\mu} F^{\nu\mu}(\bar{\mathbf{x}})$;

$$F^{\nu\mu} = \frac{\partial A_\mu(\bar{\mathbf{x}})}{\partial x^\nu} - \frac{\partial A_\nu(\bar{\mathbf{x}})}{\partial x^\mu}; \quad \sigma_1^{\nu\mu} = \frac{1}{2} (\gamma_\nu \gamma_\mu - \gamma_\mu \gamma_\nu).$$

Мы учитываем здесь, разумеется, лишь члены первого порядка малости по отношению к A .

Наше уравнение (1.3) запишется поэтому в виде:

$$\{(\square_{x_1} - e_1 S_{x_1} + M^2)(\square_{x_2} - e_2 S_{x_2} + M^2) - (M^2 - U)^2\} \psi = 0. \quad (3.1)$$

Как и в предыдущем параграфе, сделаем замену переменных:

$$\frac{x_1 + x_2}{2} = x; \quad x_1 - x_2 = y$$

и получим:

$$\square_{x_1} = \frac{1}{2} \square_x + \square_y + \sum_{\alpha=0}^3 g_{\alpha\alpha} \frac{\partial}{\partial y^\alpha} \frac{\partial}{\partial x^\alpha}$$

$$\square_{x_2} = \frac{1}{2} \square_x + \square_y - \sum_{\alpha=0}^3 g_{\alpha\alpha} \frac{\partial}{\partial y^\alpha} \frac{\partial}{\partial x^\alpha}$$

$$S_{x_1} = i \sum_{\nu=0}^3 g_{\nu\nu} \left\{ \left(\frac{1}{2} \frac{\partial}{\partial x^\nu} + \frac{\partial}{\partial y^\nu} \right) A_\nu(\bar{\mathbf{x}} + \frac{\bar{\mathbf{y}}}{2}) + A_\nu(\bar{\mathbf{x}} + \frac{\bar{\mathbf{y}}}{2}) \left(\frac{1}{2} \frac{\partial}{\partial x^\nu} + \frac{\partial}{\partial y^\nu} \right) \right\} + \frac{1}{2} \sum_{\nu,\mu} \sigma_1^{\nu\mu} F^{\nu\mu}(\bar{\mathbf{x}} + \frac{\bar{\mathbf{y}}}{2}) \quad (3.2)$$

$$+ \frac{1}{2} \sum_{\nu,\mu} \sigma_1^{\nu\mu} F^{\nu\mu}(\bar{\mathbf{x}} + \frac{\bar{\mathbf{y}}}{2})$$

$$S_{x_2} = i \sum_{\nu=0}^3 g_{\nu\nu} \left\{ \left(\frac{1}{2} \frac{\partial}{\partial x^\nu} - \frac{\partial}{\partial y^\nu} \right) A_\nu(\bar{\mathbf{x}} - \frac{\bar{\mathbf{y}}}{2}) + A_\nu(\bar{\mathbf{x}} - \frac{\bar{\mathbf{y}}}{2}) \left(\frac{1}{2} \frac{\partial}{\partial x^\nu} - \frac{\partial}{\partial y^\nu} \right) \right\} +$$

$$+ \frac{1}{2} \sum_{\nu,\mu} \sigma_2^{\nu\mu} F^{\nu\mu}(\bar{\mathbf{x}} - \frac{\bar{\mathbf{y}}}{2}).$$

Сделаем опять виковский поворот

$$y^{(0)} = iy^{(4)}, \quad (3.3)$$

где $y^{(4)}$ — вещественная переменная и перейдем к четырехмерному евклидовскому пространству:

$$y^2 = \bar{y}^2 + (y^{(4)})^2 = \sum_{\alpha=1}^4 (y^{(\alpha)})^2$$

В новых переменных уравнение (3.1) имеет вид:

$$\{(\square_{x_1} - e_1 S_{x_1} + M^2)(\square_{x_2} - e_2 S_{x_2} + M^2) - (M^2 - U(y^2))^2\} \psi(x, y) = 0,$$

где $\square_{x_1}, \square_{x_2}, S_{x_1}, S_{x_2}$ определяются из формул (3.2). Раскрывая произведение и разделив результат на M^2 , найдем:

$$\{(\square_{x_1} + \square_{x_2} - e_1 S_{x_1} - e_2 S_{x_2} + 2U) + \frac{1}{M^2} [(\square_{x_1} - e_1 S_{x_1})(\square_{x_2} - e_2 S_{x_2}) - U^2]\} \psi(x, y) = 0.$$

Отсюда после формального перехода к пределу при $M \rightarrow \infty$ получим:

$$\{\square_{x_1} + \square_{x_2} - e_1 S_{x_1} - e_2 S_{x_2} + 2U(y^2)\} \psi(x, y) = 0. \quad (3.4)$$

В силу (3.2), (3.3) здесь:

$$\square_{x_1} + \square_{x_2} = \frac{1}{2} \square_x + 2\Delta; \quad \Delta = \sum_{\alpha=1}^4 \left(\frac{\partial}{\partial y^\alpha} \right)^2.$$

Обозначим

$$L_{x,y} = e_1 S_{x_1} + e_2 S_{x_2} =$$

$$= i e_1 \sum_{\nu=0}^3 g_{\nu\nu} \left\{ \left(\frac{1}{2} \frac{\partial}{\partial x^\nu} + \frac{\partial}{\partial y^\nu} \right) A_\nu(\bar{\mathbf{x}} + \frac{\bar{\mathbf{y}}}{2}) + A_\nu(\bar{\mathbf{x}} + \frac{\bar{\mathbf{y}}}{2}) \left(\frac{1}{2} \frac{\partial}{\partial x^\nu} + \frac{\partial}{\partial y^\nu} \right) \right\} + \\ + i e_2 \sum_{\nu=0}^3 g_{\nu\nu} \left\{ \left(\frac{1}{2} \frac{\partial}{\partial x^\nu} - \frac{\partial}{\partial y^\nu} \right) A_\nu(\bar{\mathbf{x}} - \frac{\bar{\mathbf{y}}}{2}) + A_\nu(\bar{\mathbf{x}} - \frac{\bar{\mathbf{y}}}{2}) \left(\frac{1}{2} \frac{\partial}{\partial x^\nu} - \frac{\partial}{\partial y^\nu} \right) \right\} + \\ + \frac{e_1}{2} \sum_{\nu,\mu} \sigma_1^{\nu\mu} F^{\nu\mu}(\bar{\mathbf{x}} + \frac{\bar{\mathbf{y}}}{2}) + \frac{e_2}{2} \sum_{\nu,\mu} \sigma_2^{\nu\mu} F^{\nu\mu}(\bar{\mathbf{x}} - \frac{\bar{\mathbf{y}}}{2}). \quad (3.5)$$

Тогда уравнение (3.4) приводится к виду:

$$\{-2\Delta + 2U(y^2) + \frac{1}{2} \square_x - L_{x,y}\} \psi(x, y) = 0. \quad (3.6)$$

Рассмотрим систему собственных функций $\phi_n(y)$; $n=1, 2, \dots$ уравнения

$$\{-\Delta + U(y^2) - \epsilon_n\} \phi_n(y) = 0$$

такую, которая вместе с $\phi_0(y)$ образует полную систему.

Естественно, что

$$\int \phi_0(y) \phi_n(y) dy = 0.$$

Построим теперь разложение $\psi(x, y)$ по функциям $\phi_n(y)$

$$\psi_{n_1, n_2}(x, y) = \phi_0(y) \Phi_{n_1, n_2}(x) + \sum_{n \geq 1} \phi_n(y) \Phi_{n_1, n_2}^{(n)}(x). \quad (3.7)$$

Очевидно,

$$\Phi_{n_1, n_2}^{(n)}(x) = \int \phi_0(y) \psi_{n_1, n_2}(x, y) dy. \quad (3.8)$$

Как мы уже видели в предыдущем параграфе, в случае отсутствия электромагнитного поля, $L = 0$, имеется решение, когда в (3.7)

$$\Phi_{n_1, n_2}^{(n)}(x) = e^{-i(Ex^0 - \mathbf{p}\bar{\mathbf{x}})} \Phi_{n_1, n_2}$$

$$\Phi_{n_1, n_2}^{(n)}(x) = 0 \quad n \geq 1.$$

Проанализируем теперь влияние бесконечно малого электромагнитного поля на это решение. Естественно считать, что $\Phi_{a_1, a_2}^{(n)}(x)$ при $n \geq 1$ будут бесконечно малы-ми первого порядка по отношению к Λ . Заметив это, подставим разложение в уравнение, полученное из (3.8),

$$\int \phi_0(y) \{-2\Delta + 2U(y^2) + \frac{1}{2} \square_x - L_{x,y}\} \psi(x,y) d^4y = 0. \quad (3.9)$$

Найдем

$$\int \phi_0(y) \{-2\Delta + 2U(y^2) + \frac{1}{2} \square_x - L_{x,y}\} \phi_0(y) d^4y \Phi^{(0)}(x) + \sum_{n \geq 1} \int \phi_0(y) \{-2\Delta + 2U(y^2) + \frac{1}{2} \square_x - L_{x,y}\} \phi_n(y) d^4y \Phi^{(n)}(x) = 0, \quad (3.10)$$

но

$$\begin{aligned} & \int \phi_0(y) \{-2\Delta + 2U(y^2) + \frac{1}{2} \square_x - L_{x,y}\} \phi_n(y) d^4y = \\ & = 2\epsilon_n \int \phi_0(y) \phi_n(y) d^4y + \frac{1}{2} \int \phi_0(y) \phi_n(y) d^4y \square_x - \\ & - \int \phi_0(y) L_{x,y} \phi_n(y) d^4y = - \int \phi_0(y) L_{x,y} \phi_n(y) d^4y. \end{aligned}$$

Значит, уравнение (3.10) может быть записано в виде:

$$\int \phi_0(y) \{-2\Delta + 2U(y^2) + \frac{1}{2} \square_x - L_{x,y}\} \phi_0(y) d^4y \Phi(x) - \sum_{n \geq 1} \int \phi_0(y) L_{x,y} \phi_n(y) d^4y \Phi^{(n)}(x) = 0.$$

Но выражения

$$\int \phi_0(y) L_{x,y} \phi_n(y) d^4y \Phi^{(n)}(x)$$

будут второго порядка малости по отношению к Λ . Поэтому, не учитывая их,

получим вместо (3.10)

$$\int \phi_0(y) \{-2\Delta + 2U(y^2) + \frac{1}{2} \square_x - L_{x,y}\} \phi_0(y) d^4y \Phi(x) = 0.$$

Но

$$\int \phi_0(y) \{-2\Delta + 2U(y^2)\} \phi_0(y) d^4y = 2\epsilon_0 \int \phi_0^2(y) d^4y = 2\epsilon_0 = \frac{m^2}{2}.$$

Таким образом, окончательно найдем:

$$(\square_x + m^2) \phi(x) - 2 \int \phi_0(y) L_{x,y} \phi_0(y) d^4y \Phi(x) = 0, \quad (3.11)$$

где $m^2 = \frac{\epsilon_0}{4}$.

Здесь нам необходимо вычислить интеграл:

$$\int \phi_0(y) L_{x,y} \phi_0(y) d^4y,$$

где $L_{x,y}$ определяется из (3.5). Интегрируя по частям, видим, что

$$\begin{aligned} & \int \phi_0(y) \left(-\frac{\partial}{\partial y^\nu} A_\nu(\bar{x} \pm \frac{\bar{y}}{2}) + A_\nu(\bar{x} \pm \frac{\bar{y}}{2}) \frac{\partial}{\partial y^\nu} \right) \phi_0(y) d^4y = \\ & = \int A_\nu(\bar{x} \pm \frac{\bar{y}}{2}) \left\{ -\frac{\partial \phi_0(y)}{\partial y^\nu} \phi_0(y) + \phi_0(y) \frac{\partial \phi_0(y)}{\partial y^\nu} \right\} d^4y = 0. \end{aligned}$$

Ввиду радиальной симметрии $\phi_0(y) = \phi_0(y^2)$ мы можем написать для любой функции F

$$\int F(x + \frac{y}{2}) \phi_0^2(y) d^4y = \int F(x - \frac{y}{2}) \phi_0^2(y) d^4y.$$

Отсюда следует, что

$$\begin{aligned} & \int \phi_0(y) L_{x,y} \phi_0(y) d^4y = \\ & = \frac{i(\epsilon_1 + \epsilon_2)}{2} \sum_{\nu=0}^3 g_{\nu\nu} \frac{\partial}{\partial x^\nu} \int A_\nu(\bar{x} + \frac{\bar{y}}{2}) \phi_0^2(y) d^4y + \int A_\nu(\bar{x} + \frac{\bar{y}}{2}) \phi_0^2(y) d^4y \frac{\partial}{\partial x^\nu} \{3.12\} \\ & + \sum_{\nu,\mu} \frac{e \sigma_1^{\nu,\mu} + e_2 \sigma_2^{\nu,\mu}}{2} \int F^{\nu,\mu}(\bar{x} + \frac{\bar{y}}{2}) \phi_0^2(y) d^4y. \end{aligned}$$

Преобразуем теперь входящие сюда интегралы по y .

Воспользуемся для этого представлениями Фурье:

$$A_\nu(\bar{x}) = \int e^{i(\bar{q}\bar{x})} \bar{A}_\nu(q) d\bar{q} \quad (3.13)$$

$$F^{\nu,\mu}(\bar{x}) = \int e^{i(\bar{q}\bar{x})} \bar{F}^{\nu,\mu}(q) d\bar{q}.$$

Получим

$$\int A_\nu(\bar{x} + \frac{\bar{y}}{2}) \phi_0^2(y) d^4y = \int d\bar{q} e^{i(\bar{q}\bar{x})} \left\{ \int e^{\frac{i\bar{q}\bar{y}}{2}} \phi_0^2 d^4y \right\} \bar{A}_\nu(q).$$

Ввиду радиальной симметрии $\phi_0^2(y) = \phi_0^2(y^2)$ входящий сюда интеграл в фигурных скобках зависит лишь от q^2 . Напишем поэтому

$$\int e^{\frac{i\bar{q}\bar{y}}{2}} \phi_0^2(y) d^4y = f(q^2). \quad (3.14)$$

Благодаря условию нормировки (2.7),

$$f(0) = 1. \quad (3.15)$$

Итак,

$$A'_\nu(\bar{x}) = \int A_\nu(\bar{x} + \frac{\bar{y}}{2}) \phi_0^2(y) d^4y = \int d\bar{q} e^{i(\bar{q}\bar{x})} f(q^2) \bar{A}_\nu(q). \quad (3.16)$$

Поскольку $f(\square_x) e^{i(\bar{q}\bar{x})} = f(-\Delta_x) e^{i(\bar{q}\bar{x})} = f(q^2) e^{i(\bar{q}\bar{x})}$ можем написать символически:

$$A'_\nu(\bar{x}) = \{ f(\square_x) A_\nu(\bar{x}) \}. \quad (3.17)$$

Совершенно аналогично:

$$F^{\nu,\mu}(x) = \int F^{\nu,\mu}(\bar{x} + \frac{\bar{y}}{2}) \phi_0^2(y) d^4y = \int d\bar{q} e^{i(\bar{q}\bar{x})} f(q^2) \bar{F}^{\nu,\mu}(q) d\bar{q} = \{ f(\square_x) F^{\nu,\mu}(x) \}. \quad (3.18)$$

Подставив (3.16), (3.18) в (3.12), найдем:

$$\begin{aligned} \int \phi_0(y) L_{x,y} \phi_0(y) d^4y & = \frac{i(\epsilon_1 + \epsilon_2)}{2} \sum_{\nu=0}^3 g_{\nu\nu} \left\{ \frac{\partial}{\partial x^\nu} A'_\nu(\bar{x}) + A'_\nu(\bar{x}) \frac{\partial}{\partial x^\nu} \right\} + \\ & + \sum_{\nu,\mu} \frac{e \sigma_1^{\nu,\mu} + e_2 \sigma_2^{\nu,\mu}}{2} F^{\nu,\mu}(\bar{x}). \end{aligned}$$

$$(\partial_1^2 + \partial_2^2 - 2U) \psi = 0, \quad (4.14)$$

а в силу (4.9)

$$\psi = \gamma_1^{(s)} \gamma_2^{(s)} \psi. \quad (4.15)$$

Но, как мы видели в § 3,

$$\partial_1^2 = -\square_{x_1} + e_1 S_{x_1},$$

и поэтому уравнение (4.14) будет:

$$(\square_{x_1} + \square_{x_2} - e_1 S_{x_1} - e_2 S_{x_2} + 2U(y^2)) \psi = 0. \quad (4.16)$$

Мы получили, следовательно, уравнение, совпадающее (3.4). Поэтому, проводя все дальнейшие рассуждения § 3, мы здесь также придем для

$$\Phi_{n_1, n_2}(x) = \int \phi_0(y) \psi_{n_1, n_2}(x, y) d^4 y. \quad (4.17)$$

к уравнению БНССТШ (3.19). Из (4.15), кроме того, еще получим дополнительное условие:

$$(1 - \gamma_1^{(s)} \gamma_2^{(s)}) \phi = 0. \quad (4.18)$$

В заключение рассмотрим случай отсутствия электромагнитного поля. Возвратимся к неквадрированному уравнению (4.2), которое запишем в сокращенной форме:

$$L \psi = 0, \quad (4.19)$$

где

$$L = (\partial_1 - M)(\partial_2 + M) + \gamma_1^{(s)} \gamma_2^{(s)} W. \quad (4.20)$$

Как известно, оператор пространственного отражения для одной дираковской частицы можно взять в виде: $I = \gamma^0 \Lambda_x$, где Λ_x — оператор изменения знака пространственных координат точки x

$$\Lambda_x F(x_0, x_1, x_2, x_3) = F(x_0, -x_1, -x_2, -x_3).$$

Поэтому в рассматриваемом случае системы двух частиц за оператор пространственного отражения возьмем:

$$I_{1,2} = \gamma_1^0 \gamma_2^0 \Lambda_{x_1} \Lambda_{x_2}. \quad (4.21)$$

Ясно, что $I_{1,2}$ эрмитовский оператор и что $I_{1,2}^2 = 1$. Его собственные значения будут, следовательно, ± 1 . Рассмотрим соответствующие уравнения для собственных функций $I_{1,2}$

$$I_{1,2} \psi = \psi \quad (4.22)$$

$$I_{1,2} \psi = -\psi. \quad (4.23)$$

С другой стороны, нетрудно заметить, что $I_{1,2}$ коммутирует с оператором L . Таким образом, как соотношение (4.12), так и соотношение (4.23) совместны с основным

уравнением (4.19). Очевидно, равенство (4.22) соответствует положительной четности рассматриваемой системы, а (4.23) — отрицательной. Как это принято в теориях составной модели мезона, сделаем допущение об отрицательной четности. Тогда, вместе с уравнением (4.19), мы будем иметь дополнительное условие в форме (4.23). Выведем из него дополнительное условие для $\Phi(x)$. В рассматриваемом случае отсутствия электромагнитного поля

$$\psi(x_1, x_2) = \phi \{ (\bar{x}_1 - \bar{x}_2)^2 - (x_1^0 - x_2^0)^2 \} \Phi(x).$$

Поэтому:

$$I_{1,2} \psi(x_1, x_2) = \phi \{ (\bar{x}_1 - \bar{x}_2)^2 - (x_1^0 - x_2^0)^2 \} \gamma_1^0 \gamma_2^0 \Lambda_x \Phi(x).$$

Таким образом, из (4.23), получим:

$$\gamma_1^0 \gamma_2^0 \Lambda_x \Phi(x) = -\Phi(x). \quad (4.24)$$

Нам будет удобно перейти к импульсному представлению. Так как

$$(\square_x + m^2) \Phi(x) = 0,$$

мы можем написать

$$\Phi(x) = \int e^{-i(p^0 x^0 - \vec{p} \vec{x})} \tilde{\Phi}(\vec{p}) d\vec{p}; \quad p^0 = E_p = \sqrt{m^2 + \vec{p}^2}.$$

Тогда

$$\Lambda \Phi(x) = \int e^{-i(p^0 x^0 + \vec{p} \vec{x})} \tilde{\Phi}(\vec{p}) d\vec{p} = \int e^{-i(p^0 x^0 - \vec{p} \vec{x})} \tilde{\Phi}(-\vec{p}) d\vec{p}.$$

Поэтому, из (4.24) следует

$$\gamma_1^0 \gamma_2^0 \tilde{\Phi}(-\vec{p}) = -\tilde{\Phi}(\vec{p}). \quad (4.25)$$

Возьмем систему отсчета, в которой пространственный импульс равен нулю: $\vec{p} = 0$.

В этой системе (4.25) дает $\gamma_1^0 \gamma_2^0 \tilde{\Phi} = -\tilde{\Phi}$. Помножая на γ_1^0 , получим:

$$\gamma_1^0 \tilde{\Phi} + \gamma_2^0 \tilde{\Phi} = 0. \quad (4.26)$$

Перейдем теперь к произвольной системе отсчета. Тогда релятивистски ковариантным расширением условия (4.26) будет следующее условие:

$$(\gamma_1 p) \tilde{\Phi} + (\gamma_2 p) \tilde{\Phi} = 0, \quad (4.27)$$

где $\gamma p = \gamma^0 p^0 - \vec{\gamma} \vec{p}$.

Мы получили дополнительное условие (4.27), использованное в работе [1]. Выясним теперь матричную структуру Φ на основе условий (4.18), (4.27). Так как γ_1 действует на Φ слева, а γ_2 — справа, то:

$$\gamma^5 \tilde{\Phi} \gamma^5 = \tilde{\Phi} \quad (4.28)$$

$$(\gamma p) \tilde{\Phi} + \tilde{\Phi} (\gamma p) = 0. \quad (4.29)$$

Как известно, произвольную матрицу четвертого порядка можно представить с помощью суммы из дираковских матриц:

$$\bar{\Phi} = F_a + F_p \gamma^5 + \sum_{(\nu)} \gamma^\nu F^\nu + \sum_{(\nu)} \gamma^5 \gamma^\nu S^\nu + \sum_{\nu, \mu} \sigma^{\nu\mu} T^{\nu\mu}$$

Но $\gamma^5 \bar{\Phi} \gamma^5 = -F_a - \gamma^5 F_p + \sum_{(\nu)} \gamma^\nu F^\nu + \sum_{(\nu)} \gamma^5 \gamma^\nu S^\nu - \sum_{\nu, \mu} \sigma^{\nu\mu} T^{\nu\mu}$,
 поэтому из (4.28) следует, что $F_p = 0$, $F_a = 0$, $T^{\nu\mu} = 0$ и, таким образом,

$$\bar{\Phi} = \sum_{(\nu)} \gamma^\nu F^\nu + \sum_{(\nu)} \gamma^5 \gamma^\nu S^\nu. \quad (4.30)$$

Учтем теперь (4.29)

$$(\gamma p) \bar{\Phi} + \bar{\Phi} (\gamma p) =$$

$$= \frac{1}{2} \sum_{a, \nu} (g^{aa} p^a S^\nu - g^{\nu\nu} p^\nu S^a) \gamma^5 (\gamma^\nu \gamma^a - \gamma^a \gamma^\nu) + 2 \sum_{\nu} p^\nu F^\nu,$$

откуда

$$g^{aa} p^a S^\nu - g^{\nu\nu} p^\nu S^a = 0; \quad \sum_{\nu} p^\nu F^\nu = 0.$$

Итак,

$$\bar{\Phi} = \frac{\gamma^5 (\gamma p)}{m} Q + (\gamma e) P,$$

где e - единичный четырехвектор $e^2 = (e^0)^2 = 1$, ортогональный к четырехвектору p .

$$e p + e^0 p^0 = 0.$$

Введя индексы кварков, $A, B = 1, 2, 3$

$$\bar{\Phi} = \frac{\gamma^5 (\gamma p)}{m} Q_A^B + (\gamma e) P_A^B,$$

мы приходим к представлению Бэга и Пайса /3/ для псевдоскалярных и векторных мезонов.

В заключение, пользуясь случаем, выражаю глубокую благодарность Н.Н.Боголюбову, А.Н.Тавхелидзе и участникам семинара отдела теории поля за ценные советы и обсуждение.

Л и т е р а т у р а

1. Н.Н.Боголюбов, Нгуен Ван Хьеу, Д.Стоянов, Б.В.Струминский, А.Н.Тавхелидзе, В.П.Шелест. Препринт ОИЯИ Д-2075, Дубна, 1965.
2. Wick. Phys. Rev., 96, 1124 (1954).
3. М.А.В.Бег, А.Пайс. Phys. Rev. Lett., 14, 267 (1965).

Рукопись поступила в издательский отдел
8 апреля 1965 г.