

УГЛОВОЕ УСЛОВИЕ НА ВЕКТОР СОСТОЯНИЯ СОСТАВНОЙ СИСТЕМЫ НА СВЕТОВОМ ФРОНТЕ

B.A. Карманов

Для вектора состояния, определенного на световом фронте $\omega x = \sigma (\omega^2 = 0)$, получено уравнение, возникающее при рассмотрении четырехмерных вращений гиперповерхности светового фронта. Это уравнение дополняет уравнение Шредингера и устраняет неоднозначности в волновых функциях релятивистских составных систем.

В работах^{1 – 5} был развит аппарат релятивистских волновых функций (ВФ), необходимый для описания составных систем (ядер, адронов в кварковых моделях) при импульсах составляющих порядка их масс. Рассматриваемые ВФ являются фоковскими компонентами вектора состояния, определенного на поверхности светового фронта $\omega x = 0 (\omega^2 = 0)$. Удобство такого аппарата, по сравнению, например, с теорией на "нулевой плоскости" $z + t = 0$, состоит в явной ковариантности ВФ и в максимальном отделении кинематических преобразований от динамических: преобразования системы отсчета являются кинематическими (т. е. не содержат взаимодействия), что, например, существенно упрощает построение состояний со спином³, а динамические уравнения для вектора состояния Φ получаются при рас-

смотрении движения поверхности светового фронта относительно данной системы координат. Одно из таких уравнений есть уравнение Шредингера, следующее из рассмотрения трансляций светового фронта и имеющее в представлении взаимодействия вид

$$i \frac{\delta \phi(\sigma)}{\delta \sigma} = \hat{H}(\sigma) \phi(\sigma), \quad (1)$$

где $\hat{H}(\sigma) = \int \hat{H}^{int}(x) \delta(\omega x - \sigma) d^4x$, $\hat{H}^{int}(x)$ – гамильтониан взаимодействия.

Цель настоящей работы – получить еще одно уравнение ("угловое условие") для вектора состояния, следующее из рассмотрения четырехмерных вращений поверхности светового фронта, и выяснить его роль в задаче на связанные состояния. Оказывается, что это уравнение устраняет нефизическое вырождение релятивистских состояний, возникающее в системах с отличным от нуля полным моментом (в частности, в уравнении Вайнберга⁶ для не-нулевого момента).

Искомое уравнение следует из уравнения Томонаги – Шингера:

$$i \frac{\delta \phi}{\delta \sigma(x)} = \hat{H}^{int}(x) \phi,$$

Рассмотрим такие вариации поверхности светового фронта $\omega x = \sigma$, которые превращают ее в повернутую поверхность $\omega'x = \sigma$, где $\omega' = \omega + \delta\omega$, $\delta\omega_\mu = \epsilon_{\nu\mu}\omega_\nu$, $\epsilon_{\nu\mu}$ – бесконечно малые параметры поворота. Полное приращение вектора состояния $\delta\phi$ есть сумма приращений в каждой точке поверхности: $i\delta\phi = \int \hat{H}^{int}(x) \delta V(x)/\Phi$. Приращение четырехмерного объема над точкой x поверхности $\omega x = \sigma$ есть $\delta V(x) = \epsilon_{\mu\nu} x_\mu \omega_\nu \delta(\omega x - \sigma) d^4x$. С другой стороны $\phi(\omega) \rightarrow \phi(\omega + \delta\omega) = \phi(\omega) + \delta\phi(\omega)$, где $\delta\phi(\omega) = \epsilon_{\mu\nu} \omega_\mu \frac{\partial}{\partial \omega_\nu} \phi(\omega)$. Отсюда получаем уравнение, определяющее зависимость вектора состояния от 4-вектора ω :

$$\hat{L}_{\mu\nu}(\omega)\phi = \hat{J}_{\mu\nu}^{int} \phi, \quad (2)$$

где обозначено

$$\hat{L}_{\mu\nu}(\omega) = i \left(\omega_\mu \frac{\partial}{\partial \omega_\nu} - \omega_\nu \frac{\partial}{\partial \omega_\mu} \right), \quad (3)$$

$$\hat{J}_{\mu\nu}^{int} = \int \hat{H}^{int}(x) (x_\mu \omega_\nu - x_\nu \omega_\mu) \delta(\omega x - \sigma) d^4x. \quad (4)$$

Помимо уравнений (1) и (2) вектор состояния связанный системы удовлетворяет уравнениям на собственные значения:

$$\hat{P}_\mu \phi_s^J = p_\mu \phi_s^J, \quad (5)$$

$$\hat{W}_\mu^2 \phi_s^J = -M^2 J(J+1) \phi_s^J, \quad (6)$$

$$\hat{W}_3 \phi_s^J = M s \phi_s^J, \quad (7)$$

где $\hat{P}_\mu = \hat{P}_\mu^0 + \omega_\mu \hat{H}(\sigma)$, \hat{P}_μ^0 – свободный оператор, $p_\mu^2 = M^2$, \hat{W}_μ – вектор Паули – Любанского:

$$\hat{W}_\mu = \frac{1}{2} \epsilon_{\mu\nu\rho\gamma} \hat{P}_\nu \hat{M}_{\rho\gamma}, \quad (8)$$

здесь:

$$\hat{M}_{\rho\gamma} = \hat{J}_{\rho\gamma}^0 + \hat{L}_{\rho\gamma}(\omega),$$

$\hat{J}_{\rho\gamma}^0$ – свободный оператор, $\hat{L}_{\rho\gamma}(\omega)$ дается формулой (3). Обычно в вектор Паули – Любанского вместо $\hat{M}_{\rho\gamma}$ входит оператор:

$$\hat{J}_{\rho\gamma} = \hat{J}_{\rho\gamma}^0 + \hat{J}_{\rho\gamma}^{int},$$

где $\hat{J}_{\rho\gamma}^{int}$ дается формулой (4). Однако, имея ввиду уравнение (2), мы заменили в (8) $\hat{J}_{\rho\gamma}^{int}$

на $\hat{L}_{\rho\gamma}(\omega)$ и $\hat{J}_{\rho\gamma}$ на $\hat{M}_{\rho\gamma}$.

Уравнение (5) определяет импульс и спектр масс, уравнения (6) и (7) – момент J и его проекцию s (в системе, где $p = 0$), причем построение состояний с определенным моментом есть задача чисто кинематическая, поскольку оператор $\hat{M}_{\rho\gamma}$, входящий в (8), не содержит взаимодействие. Эта задача решена в работе³. Уравнение (1) определяет тривиальную зависимость ϕ от "косого" времени σ . Что же определяет уравнение (2) (помимо возможности замены $J_{\rho\gamma}$ на $M_{\rho\gamma}$ в (8))?

Чтобы ответить на этот вопрос, заметим, что оператор

$$\hat{A} = \omega_\mu \hat{W}_\mu \quad (9)$$

коммутирует с \hat{P}_μ и с \hat{W}_μ , т. е. состояния кроме массы и спина характеризуются еще одним квантовым числом – собственным значение оператора \hat{A} :

$$\hat{A} \phi_a = a \phi_a. \quad (10)$$

Например, при $J = 1$ имеем три состояния: $a = 0, \pm 1$. Эти состояния вырождены. Действительно, оператор

$$\Delta \hat{J}_{\mu\nu} = \hat{M}_{\mu\nu} - \hat{J}_{\mu\nu} = \hat{L}_{\mu\nu}(\omega) - \hat{J}_{\mu\nu}^{int} \quad (11)$$

коммутирует с \hat{P}_μ (коммутаторы $\hat{M}_{\mu\nu}$ и $\hat{J}_{\mu\nu}$ с \hat{P}_μ равны), но не коммутирует с \hat{A} :

$$[\Delta J_{\mu\nu}, \hat{A}] = i\omega_a \hat{P}_\beta (\epsilon_{a\beta\mu\lambda} \Delta \hat{J}_{\nu\lambda} - \epsilon_{a\beta\nu\lambda} \Delta J_{\mu\lambda}) + i(\hat{W}_\mu \omega_\nu - \hat{W}_\nu \omega_\mu). \quad (12)$$

Поэтому состояние $\Phi' = \Delta \hat{J}_{\mu\nu} \Phi_a$, есть суперпозиция состояний с различными a , но с той же массой, что и Φ_a .

Если вектор состояния отвечает отличному от нуля моменту, то действие коммутатора (12) на вектор состояния дает отличный от нуля результат, даже если уравнение (2) (т. е. $\Delta \hat{J}_{\mu\nu} \Phi = 0$) удовлетворяется. Поэтому уравнения (2) и (10) не совместны. Решением уравнения (2) является суперпозиция вырожденных состояний ϕ_a :

$$\phi = \sum_a c_a \phi_a. \quad (13)$$

Таким образом, уравнение (2) ликвидирует нефизическое вырождение релятивистских состояний и будучи переписанным в виде $\sum c_a (\Delta \hat{J}_{\mu\nu})_{a'a} = 0$ (($\Delta \hat{J}_{\mu\nu}$) _{$a'a$} – матричные элементы оператора (11) в базисе ϕ_a) определяет (с точностью до нормировки) коэффициенты в формуле (13).

Поясним сказанное примером двухчастичной ВФ. Эта ВФ удовлетворяет уравнению, приближенно получаемому из (5):

$$(4(q^2 + m^2) - M^2) \psi(q, n) = -\frac{m^2}{2\pi^3} \int \psi(q', n) V(q', q, n, M^2) \frac{d^3 q'}{\epsilon(q')}, \quad (14)$$

здесь q – импульс частицы 1 в системе покоя пары 1 и 2, n – направление $\vec{\omega}$ в этой системе¹. Уравнение (14), записанное в переменных $k_1^2 = q^2 - (n q)^2$ и $x = (1 - n q / \epsilon(q)) / 2$, совпадает с уравнением Вайнберга⁶ для ВФ в системе с бесконечным импульсом (см.⁴). Оператор момента имеет вид³:

$$\hat{J} = \frac{1}{i} \left[\mathbf{q} \times \frac{\partial}{\partial \mathbf{q}} \right] + \frac{1}{i} \left[\mathbf{n} \times \frac{\partial}{\partial \mathbf{n}} \right] \quad (15)$$

В пределе $q \ll m$ ВФ перестает зависеть от n , член $\frac{1}{i} \left[\mathbf{n} \times \frac{\partial}{\partial \mathbf{n}} \right]$ в (15) может быть опущен, и оператор (15) переходит в нерелятивистский. Роль оператора (9) играет оператор

$\hat{A}' = \mathbf{n}\hat{\mathbf{J}}$. Он коммутирует с $\hat{\mathbf{J}}$ и с ядром V (так как ядро V – скаляр). Поэтому при $J \neq 0$ независимо от вида ядра уравнение (14) имеет несколько решений, отличающихся собственным значением оператора \hat{A}' . Так, основное состояние дейтрона было бы вырождено. Из уравнения (2) следует условие на фоковские компоненты, снимающее эту проблему. Явный вид этого условия зависит от исходного гамильтонiana $\hat{H}^{int}(x)$ и от дальнейших приближений. Условие, на двухчастичную ВФ, полученное в рамках модели двух скалярных частиц, взаимодействующих в лестничном приближении посредством обмена скалярной безмассовой частицей, будет приведено в более подробной публикации. Отметим, что найденная ранее в этой модели ВФ на световом фронте⁴ и релятивистская ВФ дейтрона⁵ удовлетворяют этому условию.

Автор признателен Л.А.Кондратюку, В.Е.Маркушину, Дж.М.Намысловскому и И.С.Шапиро за полезные и стимулирующие обсуждения.

Литература

1. Карманов В.А. ЖЭТФ, 1976, 71, 399; Письма в ЖЭТФ, 1976, 23, 62.
2. Карманов В.А. ЖЭТФ, 1978, 75, 1187.
3. Карманов В.А. ЖЭТФ, 1979, 76, 1884.
4. Karmanov V.A. Nucl. Phys., 1980, B166, 378.
5. Karmanov V.A. Nucl. Phys., 1981, A362, 331.
6. Weinberg. S. Phys. Rev., 1966, 150, 1313.