

МОДЕЛЬ АСИМПТОТИЧЕСКИ СВОБОДНЫХ МАССИВНЫХ ЧАСТИЦ

Б.Л.Воронов, И.В.Тютин

Предложена процедура построения теорий асимптотически свободных массивных частиц. Общая схема иллюстрируется на конкретном примере.

1. В настоящей статье предлагается процедура построения асимптотически свободных теорий с массивными частицами, которая состоит в следующем. Вначале выбирается лагранжиан L , описывающий взаимодействие калибровочных, спинорных и скалярных полей, который обладает дополнительной (к калибровочной) симметрией, что приводит к асимптотической свободе (конкретно, мы рассмотрим лагранжиан [1], обладающий калибровочной симметрией и суперсимметрией [2]). Дополнительная симметрия может привести к невозможности механизма Хиггса (в выбранном нами лагранжиане все частицы безмассовые). Следующий шаг состоит в добавлении к L массивных членов, совместимых с калибровочной симметрией, но нарушающих дополнительную симметрию. Массивные члены для скалярных полей следует выбрать таким образом, чтобы произошло спонтанное нарушение калибровочной симметрии, так что *все* частицы станут массивными. При этом асимптотическая свобода в теории сохранится. Этот факт следует из утверждения о том, что все константы перенормировок не зависят от размерных параметров лагранжиана. Более точно это утверждение сформули-

ровано в следующем пункте. В пункте 3 мы более подробно опишем модель, иллюстрирующую предлагаемую процедуру.

2. Рассмотрим лагранжиан перенормируемой теории общего вида:

$$L = \Sigma (\bar{\Gamma}_i^{(4)} + M_i^2 \Gamma_i^{(2)} + m_i \Gamma_i^{(3)} + g_i \Gamma_i^{(4)}), \quad (1)$$

где вершины классифицированы по размерности: $\bar{\Gamma}_i^{(4)}$ – кинетические члены типа $\partial_\mu \phi \delta^\mu \phi$, $\bar{\psi} \gamma^\mu \partial_\mu \psi$, $\Gamma_i^{(2)}$ – массовые члены бозонных полей, $\Gamma_i^{(3)}$ – массовые члены фермионных полей и вершины типа ϕ^3 , $\phi \bar{\phi} \phi$, $\Gamma_i^{(4)}$ – вершины с безразмерными константами связи типа ϕ^4 , $\bar{\psi} \psi \phi$, $\phi^2 \partial \phi$. Справедливо следующее утверждение: можно найти функции Z_i (g , Λ/λ), зависящие только от безразмерных параметров, а также от отношения параметра обрезания Λ к некоторому массовому параметру λ (точка нормировки), так что теория, описываемая (перенормированным) лагранжианом

$$L_R = \Sigma [\bar{Z}_i^{(4)} \bar{\Gamma}_i^{(4)} + (M_i^2 Z_{ij}^{(2)} + m_i m_k Z_{ijk}^{(2)} + \lambda^2 Z_j^{(2)}) \Gamma_j^{(2)} + m_i Z_{ij}^{(3)} \Gamma_j^{(3)} + g_i Z_{ij}^{(4)} \Gamma_j^{(4)}], \quad (2)$$

является конечной. Параметры M_i , m_i , g_i и λ в (2) считаются конечными. Отметим, что физические массы не совпадают с M_i или m_i , но являются конечными функциями этих параметров. Доказательство этого утверждения¹⁾ проводится с помощью обобщения схемы доказательства аналогичного утверждения для теорий без скалярных частиц, предложенного Вайнбергом [3] (но без аппеляции к безмассовой теории).

3. Рассмотрим теорию, иллюстрирующую общую схему, описанную в пункте 1. Лагранжиан имеет вид

$$L = L_{\text{C.C.}} + L_M. \quad (3)$$

$L_{\text{C.C.}}$ описывает асимптотически свободную суперсимметричную и $SU(2)$ калибровочно-инвариантную теорию [1] в специальной калибровке:

$$L_{\text{C.C.}} = -\frac{1}{4} G_\mu^a G^{a\mu\nu} + \frac{1}{2} (\nabla_\mu^{ab} \tilde{\phi}_b)^2 + \frac{1}{2} (\nabla_\mu^{ab} \Lambda_b)^2 - \frac{g^2}{2} (\tilde{\phi}^2 \Lambda^2 - (\tilde{\phi} \Lambda)^2) + \\ + i \bar{\psi}^a \gamma^\mu \nabla_\mu^{ab} \psi^b + ig \epsilon^{abc} \bar{\psi}^b (\tilde{\phi}_a + i \gamma_5 \Lambda_a) \psi^c - \partial^\mu C^{+a} \nabla_\mu^{ab} C^b; \quad (4)$$

$$G_{\mu\nu}^a = \partial_\mu A_\nu^a - \partial_\nu A_\mu^a + g \epsilon^{abc} A_\mu^b A_\nu^c; \quad \nabla_\mu^{ab} = \partial_\mu \delta^{ab} + g \epsilon^{abc} A_\mu^c; \quad (5)$$

A_μ^a , ψ^a , $\tilde{\phi}_a$, Λ_a – триплеты калибровочного, спинорного, скалярного и псевдоскалярного полей, калибровка $\partial^\mu A_\mu^a = 0$, C^a – триплет фиктивных фермиевских скаляров.

Массовые члены выбираются в виде

$$L_M = -M \bar{\psi} \psi - \frac{1}{2} m^2 \Lambda^2 + \frac{1}{2} \mu^2 \tilde{\phi}^2 \quad (6)$$

¹⁾ Это утверждение было также доказано другим способом Коллинзом Макфарланом [4].

L_M сохраняет калибровочную инвариантность, но нарушает суперсимметрию. Согласно пункту 2, теории (3) и (4) имеют одинаковые расходимости вершин и волновых функций, так что теория (3) (мультипликативно) перенормируема и асимптотически свободна, как и теория (4). Отметим, что теория (3) выглядит, как обычная теория Янга – Миллса в калибровке $\partial^\mu A_\mu^a = 0$.

Неправильный знак перед $\tilde{\phi}^2$ в (6) позволяет реализовать спонтанное нарушение симметрии. Введем новое поле ϕ_a :

$$\tilde{\phi}_a = \begin{pmatrix} \xi \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} + \phi_a, \quad \langle 0 | \phi_a | 0 \rangle = 0, \quad (7)$$

и подставим это выражение в лагранжиан. Выпишем интересующие нас члены:

$$-\frac{1}{2} \partial_\mu \phi_a \partial^\mu \phi_a + \frac{1}{2} \mu^2 \phi^2 + \mu^2 \xi \phi_1. \quad (8)$$

Остальные члены либо не содержат поля ϕ , либо более чем квадратичны по полям. Поле A_μ^1 остается безмассовым (фотон), а поля $A_\mu^{2,3}$ приобретают затравочную массу $M_o = g\xi$. M_o мы выберем в качестве независимого параметра вместо μ^2 . Параметр μ^2 следует выбирать из условия $\langle 0 | \phi_a | 0 \rangle = 0$. Рассмотрим это условие в нулевом приближении по g . Из (8) получаем:

$$\mu^2 \xi = \frac{\mu^2}{g} M_o \Big|_{g=0} = 0, \quad (9)$$

откуда (при условии $\xi \neq 0$) следует, что μ^2 имеет вид

$$\mu^2 = g^2 a, \quad (10)$$

а линейный член по ϕ_a принимает форму

$$g a M_o \phi_1. \quad (11)$$

Совершенно ясно теперь, что в каждом порядке теории возмущений соответствующим (однозначным) выбором a условие $\langle 0 | \phi_1 | 0 \rangle$ можно удовлетворить.

Далее следует проверить стабильность теории, т. е. установить знак квадрата массы у поля ϕ_1 (поля $\phi_{2,3}$ являются нефизическими, а у остальных полей масса нормальная). Вычисление во втором порядке по g дает (с учетом выражения для a , полученного из условия $\langle 0 | \phi_1 | 0 \rangle = 0$ в первом порядке по g):

$$\Pi(0) = \frac{4g^2}{(2\pi)^4} \int d^4 p \left[\frac{2(M - M_o)^2}{(p^2 + (M - M_o)^2)^2} + \frac{2(M + M_o)^2}{(p^2 + (M + M_o)^2)^2} - \frac{3M_o^2}{(p^2 + M_o^2)^2} \right]$$

$$\left. - \frac{M_o^2}{(p^2 + M_o^2 + m^2)^2} - \frac{4M^2}{(p^2 + (M - M_o)^2)(p^2 + (M + M_o)^2)} \right] , \quad (12)$$

где интеграл эвклидовский, а Π определен следующим образом:

$$(S_{\phi_1}(q))^{-1} = -i(q^2 - \Pi(q^2)), \quad q^2 = q_o^2 - q^2 \quad (13)$$

Видно, что $\Pi(0)$ конечен (как этого и следовало ожидать на основании пункта 2). Кроме того, существует область значений параметров (например, $M_o >> M$, $m^2 > 12M^2$), когда $\Pi(0)$ положителен. Отметим, что в этом случае a отрицательно.

Таким образом, выбором параметров M_o , m и M можно обеспечить нормальную массу поля ϕ_1 , т. е. стабильность теории. Отметим, что при $M = 0$ теория всегда стабильна, а один из фермионов имеет массу ноль (нейтрино).

Если теорию (3) рассматривать только как калибровочную теорию, тогда можно перейти к калибровке $\phi_2 = \phi_3 = 0$ (с соответствующей модификацией дополнительных вершин). В этой калибровке эффективный потенциал в приближении $\sim g^2$ (с учетом радиационных поправок) равен

($i = 2, 3$):

$$V = \frac{1}{2} \Pi(0) \phi_i^2 + \frac{1}{2} (m^2 + \delta m_i^2) \Lambda_i^2 + \frac{1}{2} (m^2 + M_o^2 + \delta m_i^2) \Lambda_i^2 + g M_o \phi_i \Lambda_i^2 + \frac{g^2}{2} \phi_i^2 \Lambda_i^2 , \quad (13)$$

где δm_1^2 и δm_2^2 – радиационные поправки $\sim g^2$ к массам Λ_a -полей. Не трудно проверить, что при $\Pi(0) > 0$ потенциал (13) имеет единственный минимум в точке $\phi_1 = \Lambda_a = 0$.

Авторы благодарят Е.С.Фрадкина за полезные обсуждения.

Физический институт
им. П.Н.Лебедева
Академии наук СССР

Поступила в редакцию
29 января 1975 г.

Литература

- [1] A.Salam, J.Strathdee. ICTP, preprint IC /74/42.
- [2] Ю.А.Гольфанд. Е.П.Лихтман, Письма в ЖЭТФ, 13, 452, 1971; "Проблемы теоретической физики", сб. памяти И.Е.Тамма, М., 1972, стр.39; J.Wess, B.Zumino. Nucl. Phys., B70, 39, 1974; Phys. Rev. Lett., 49B, 52, 1974.
- [3] S.Weinberg. Phys. Rev. D, 8, 3497, 1973.
- [4] J.C.Collins, A.J.Macfarlane. Phys. Rev. D, 10, 1201, 1974.