

О СУПЕРСИММЕТРИЧНЫХ ЕДИНЫХ ТЕОРИЯХ

М.И.Высоцкий

Рассмотрено суперсимметричное (суси) обобщение $SU(3) \otimes SU(2) \otimes U(1)$ схемы.

Хиггсов сектор при низких энергиях (< 1 ТэВ) практически с необходимостью содержит два $SU(2)$ дублета H и H' и нейтральный синглет G . Суси нарушается спонтанно. Операторы с $d = 5$ не приводят к быстрому распаду протона и операторы с $d = 6$ дают $\tau_p \approx 10^{34}$ лет.

В последнее время появился ряд работ^{1–5}, в которых изучаются следствия низкоэнергетической суси, нарушенной при энергии ~ 100 ГэВ. Низкая суси проливает новый свет на вопрос иерархий. Привлекательным является предсказание новой физики при $E \sim 100$ ГэВ и математическая элегантность теории.

Анализируя схему Димопулоса и Джорджи (ДД)², Вайнберг⁴ заметил, что имеющиеся в ней операторы с $d = 5$ приводят к быстрому ($\tau_p \approx 10^{28}$ лет) распаду протона. В модели ДД нарушение суси производится руками. Наша цель — построить модель со спонтанным нарушением суси. При этом оказалось, что операторы с $d = 5$ не приводят к распаду протона, протон живет долго (как обычно в суси схемах⁵) и распадается за счет операторов с $d = 6$ за 10^{34} лет.

Кварки и лептоны входят в киральные супермультиплеты. Приведем $SU(2)$ состав одного семейства:

$$\begin{pmatrix} U \\ D \end{pmatrix}_L (Q_L), \quad U_R, D_R ; \begin{pmatrix} \nu \\ E \end{pmatrix}_L (L_L), \quad E_R \quad (1)$$

большие буквы обозначают киральные мультиплеты: $U = (\bar{u}, su)$, где su — скалярный u -кварк. Калибровочные поля входят в векторные супермультиплеты. Массы кваркам и лептонам дают два хиггсовских супердублета^{3,4}:

$$H_L = \begin{pmatrix} H_0 \\ H_- \end{pmatrix}_L, \quad H'_L = \begin{pmatrix} H'_+ \\ H'_0 \end{pmatrix}_L, \quad (2)$$

где $H_0 = (H_0, \lambda_{H_0})$. Для самосогласованного описания необходим хиггсовский синглет $G = (G, \lambda_G)$. Кроме перечисленных имеются поля с массой $\sim 10^{15}$ ГэВ, прямо в низкоэнер-

гетическое описание не входящие. Лагранжиан полей материи (1) содержит кинетический член и взаимодействие с хиггсами:

$$\mathcal{L} = f_u [H'_L \epsilon Q_L U_R^*]_F + f_d [H_L \epsilon Q_L D_R^*]_F + f_e [H_L \epsilon L_L E_R^*]_F \quad (3)$$

здесь юкавские константы f определяют массы спинорных полей, ϵ – антисимметричный символ группы $SU(2)$. Перед тем как перейти к взаимодействию хиггсовских полей сделаем замечание о скалярных партнерах полей материи. Дело в том, что их выпадение в осадок недопустимо. В этой связи необходимо, чтобы минимум потенциала достигался на нулевых полях материи. Поэтому будем искать минимум потенциала хиггсов, а потенциал скалярных полей материи руками построим нужным образом, дав соответствующим частицам массы ~ 100 ГэВ.

Выпишем лагранжиан хиггсовских полей (без кинетического члена):

$$\mathcal{L} = \mu [H'_L \epsilon H_L]_F + h [H'_L \epsilon H_L G_L]_F + s [G_L]_F. \quad (4)$$

В лагранжиан калибровочных полей включим $U(1)$ член ξD_B . Потенциал взаимодействия скалярных хиггсов имеет вид

$$V(H, H', G) = F_H^+ F_H + F_{H'}^+ F_{H'} + \frac{1}{2} (\mathbf{D}_{SU(2)})^2 + \frac{1}{2} D_B^2. \quad (5)$$

Для сохранения $U(1)$ симметрии потребуем $h^2 < g^2/2$, тогда минимум (5) достигается при

$$\langle H \rangle = \begin{pmatrix} \eta / \sqrt{2} \\ 0 \end{pmatrix}, \quad \langle H' \rangle = \begin{pmatrix} 0 \\ \eta' / \sqrt{2} \end{pmatrix}. \quad (6)$$

Перепишем (5) через (6) и $\langle G \rangle = G$:

$$V(\eta, \eta', G) = (\mu + h G)^2 \frac{\eta^2 + \eta'^2}{2} + \frac{g^2}{32} (\eta'^2 - \eta^2)^2 + \frac{1}{2} [\xi + 1/4g' (\eta'^2 - \eta^2)]^2 + \frac{h}{2} [s - \frac{1}{2} \eta \eta']^2 \quad (7)$$

Необходимость введения G следует из того, что без него минимум (7) достигается при η или $\eta' = 0$. Минимум (8) достигается при

$$\eta \eta' = \frac{2s}{h}, \quad \eta^2 - \eta'^2 = \frac{4\xi g'}{g^2 + g'^2}, \quad \chi = -\frac{\mu}{h}. \quad (8b)$$

Из (8) ясно, что член $\mu [H' \epsilon H]_F$, приводящий к майорановой массе λ_w и быстрому распаду протона за счет операторов с $d=5$, в нашей модели не дает майорановой массы λ_w из-за сокращения с членом $h [H' \epsilon H \chi]_F$:

$$(\mu + h \langle G \rangle) \lambda_H \epsilon \lambda_{H'} = 0. \quad (9)$$

Распад протона обусловлен операторами с $d=6$ и для конкретного обсуждения необходимо дополнить нашу схему высокознергетической надстройкой. В качестве нее выберем вариант $SU(5)$ -модели ДД, в которой имеется 24-плет сверхтяжелых хиггсов, а дублеты H и H' входят в $SU(5)$ пятерки. При энергии 10^{15} ГэВ происходит нарушение $SU(5) \rightarrow SU(3) \otimes SU(2) \otimes U(1)$, сохраняющее суси. Поле G предположим $SU(5)$ синглетом. Изменение времени жизни протона по сравнению со стандартными оценками связано с изменением M_{GUT} , вызванным большим количеством дополнительных легких частиц. Используя $\Lambda_{QCD} = 100$ МэВ, мы получили:

$$M_{GUT} = 5 \cdot 10^{15} \text{ ГэВ}, \quad \tau_p = 10^{34} \text{ лет}. \quad (10)$$

Таким образом, предложена модель, основанная на низкоэнергетической $SU(3) \otimes SU(2) \otimes U(1)$ суперсимметрии. При энергии ~ 100 ГэВ происходит спонтанное нарушение суси и $SU(2) \otimes U(1)$ симметрии за счет $U(1) D_B$ члена. Коэффициент ξ при этом члене так же как величина s размерности M^2 вводятся в теорию руками (с точки зрения¹ эти члены масштабируются в соответствии с размерностью M^2).

таба $e^{-1/g^2} M_{GUT}$ должны генерироваться динамически), после чего проблема иерархий оказывается решенной. Модель наряду с двумя дублетами хиггсовских полей с необходимостью содержит синглетное поле. Распад протона за счет операторов с $d = 5$ не возникает и протон распадается за $\sim 10^{34}$ лет. При энергии 100 ГэВ имеется интересная новая физика. Недостаток модели — скалярные партнеры материальных полей. В силу теоремы ДД (появление легких скаляров) массы ~ 100 ГэВ на данном этапе им приходится вводить руками, что эстетически не привлекательно, хотя и не вредит иерархиям⁶.

Я глубоко благодарен Л.Б.Окуну за стимулирующие обсуждения, Л.Л.Франкфурту и М.А.Шифману за полезные замечания.

Литература

1. *Witten E.* Nucl. Phys., 1981, **B188**, 513.
2. *Dimopoulos S., Georgi H.* Preprint HUTP-81/A022, 1981.
3. *Sakai N.* Preprint TU/81/225, 1981.
4. *Weinberg S.* Preprint HUTP-81/A047, 1981.
5. *Dimopoulos S., Raby S., Wilczek F.* Phys. Rev., 1981, **D24**, 1681.
6. *Girardello L.; Grisaru M.T.* Harvard preprint 1981.

Институт теоретической
и экспериментальной физики

Поступила в редакцию
28 декабря 1981 г.