

СТРУКТУРА ХИГГСОВСКОГО СЕКТОРА И ВЕРШИНА $Z^0 W^\pm H^\mp$

A.A.Иогансен, Н.Г.Уральцев, В.А.Хозе

Анализируется зависимость древесной вершины $Z^0 W^\pm H^\mp$ от структуры хиггсовского сектора в различных моделях электрослабого взаимодействия. Оценивается возможность и перспективы наблюдения реакции $e^+ e^- \rightarrow Z^0 + W^\pm H^\mp$.

1. Одной из первоочередных задач в настоящее время является экспериментальный поиск скалярных хиггсовских бозонов H , фигурирующих в современных моделях электрослабого взаимодействия. Однако не случайно эти частицы получили название неуловимых. С одной стороны, современная теория пока не отвечает на вопрос об их массах и о структуре хиггсовского сектора (ХС). С другой стороны, ожидаемые сечения рождения H -бозонов, как правило, очень малы (см., например,¹), а идентификация конечного состояния оказывается достаточно сложной проблемой.

Весьма перспективным здесь представляется совместное рождение H с Z^0 - и W^\pm -бозонами за счет сравнительно большой трехбозонной вершины. В частности, в случае нейтрального бозона H^0 большие надежды связывают с рекающей $e^+ e^- \rightarrow Z^0 H^0$, сечение которой сравнимо с $\sigma(e^+ e^- \rightarrow \mu^+ \mu^-)$ в широком интервале масс m_{H^0} ². Следует подчеркнуть, что наблюдение совместного рождения H -бозонов с калибровочными бозонами одновременно прояснило бы природу скалярных частиц (и тем самым механизм генерации масс промежуточных бозонов). Дело в том, что в моделях с динамическим нарушением симметрии (например, в теориях техницивта³) аналог H -бозона минимальной схемы Вайнберга – Салама имеет большую (~ 1 ТэВ) массу. Хотя в техницивтовых теориях и появляются сравнительно легкие скалярные частицы (псевдоголдстоуновские бозоны, ПГБ), вершины их взаимодействия с калибровочными бозонами отсутствуют в древесном приближении и поэтому весьма малы. Эти ПГБ

аналогичны некоторым из скалярных частиц, присутствующим в стандартной модели с несколькими дублетами; специфика ПГБ может проявляться лишь в деталях⁴ и связана с определенной структурой их связи с фермионами, зависящей, однако, от конкретной модели.

Как известно, в моделях, содержащих несколько мультиплетов хиггсовских частиц, появляются физические заряженные скалярные частицы H^\pm . Надежды на их обнаружение связывают в основном с распадом $t \rightarrow H^+ + b^+$ ⁵. Могут также быть полезны измерения угловых распределений в реакции $e^+ e^- \rightarrow H^+ H^-$ ⁶. Как и в случае H^0 интересно исследовать связь H^\pm с Z^0 и W^\pm -бозонами (что же касается скелетных вершин $W^\pm H^\pm \gamma$ и $Z^0 H^0 \gamma$, их не бывает вследствие сохранения электрического тока). Оказывается, вершина $Z^0 W^\pm H^\mp$ существенно зависит от структуры ХС теории. В частности, если отличные от нуля вакуумные средние развиваются лишь у скалярных полей, преобразующимся по дублетному представлению группы $SU(2)$, такой вершины не возникает. Можно сказать, что она является мерой экзотики ХС. Исследование перехода $Z^0 \rightarrow W^\pm H^\mp$ могло бы позволить отличить элементарные хиггсовые скаляры от ПГБ техни цвета. Мы оцениваем также амплитуду $Z^0 W^\pm H^\mp$ в модели с правыми токами.

Имеются теоретические аргументы в пользу небольшой массы H^+ , $m_{H^+} \lesssim 10 \text{ ГэВ}$ ⁵. Сравнительно легкие заряженные H -бозоны с $m_{H^+} \lesssim 5 \div 10 \text{ ГэВ}$ ⁷ необходимы также в случае, когда наблюдаемое CP -нарушение обязано своим происхождением хиггсовским бозонам. При $m_{H^+} \lesssim 10 \text{ ГэВ}$ можно было бы наблюдать распад $Z^0 \rightarrow W^\pm H^\mp$, в частности, в $e^+ e^-$ -столкновении. При $m_{H^+} > m_Z - m_W$ образование $W^\pm H^\mp$ шло бы через виртуальный Z^0 -бозон. На опыте идентификации конечного состояния $W^- H^+$ могла бы способствовать специфика распадов W^- и H^+ : $W^- \rightarrow q(e^-) + \bar{q}(\nu_l)$, $H^+ \rightarrow \tau^+(e) + \nu_\tau(s)$. Особенно перспективны в этом отношении лептонные распады W^- , в которых существенная доля энергии уноситсянейтрино. Вблизи порога спектры лептонов практически монохроматичны: $E_l \sim m_W/2$.

2. Обычный вариант стандартной модели $SU(2) \times U(1)^8$ содержит только дублеты хиггсовских бозонов $\varphi_k = (\varphi_k^{(+)}, \varphi_k^{(0)})$, $k = 1, \dots, n$, причем их нейтральные компоненты развиваются вакуумные средние $\langle \varphi_k^{(0)} \rangle \equiv v_k$. В этом случае в древесном приближении вершины $Z^0 W^\pm H^\mp$ нет. Действительно, она могла бы возникнуть из следующей части лагранжиана:

$$\sum_{k=1}^n |g A^a T^a \varphi_k + \frac{g'}{2} Y_k B \varphi_k|^2, \quad (1)$$

где T^a ($a = 1, 2, 3$) — генераторы группы $SU(2)_L$; без ограничения общности можно выбрать $Y_k = +1$. В этом случае для $Z^0 W^- H^+$ -вершины получается выражение:

$$-\frac{g\bar{g}}{\sqrt{2}} Z_\mu W_\mu^- \sum_{k=1}^n v_k^* \varphi_k^{(+)}, \quad (2)$$

где $\bar{g} = \sqrt{g^2 + g'^2}$. Однако комбинация $\sum_{k=1}^n v_k^* \varphi_k^{(+)}$ соответствует заряженному голдстоуновскому бозону, идущему на утяжеление W^\pm -бозонов, и поэтому физической вершины в действительности нет. Включение в ХС более высоких представлений Ф с изоспином T и гиперзарядом Y обязательно приводит к появлению в принципе наблюдаемой вершины¹⁾:

$$-\xi m_Z g Z_\mu W_\mu^- H^+. \quad (3)$$

Зависящий от вакуумных средних безразмерный параметр ξ оказывается, вообще говоря, малой величиной. Дело в том, что, как объяснялось выше, $\xi \rightarrow 0$ при $\langle \Phi \rangle \rightarrow 0$. В то же вре-

¹⁾ Когда настоящая работа была уже выполнена, нам стало известно, что подобное утверждение ранее приводилось в⁹. Однако мы получаем отличное от⁹ выражение для вершины $Z^0 W^\pm H^\mp$ в случае вещественных Ф с $Y = 0$.

мя, вакуумные средние $\langle \Phi \rangle$ недублетных полей, вероятно, малы, так как их развитие, как правило, нарушает соотношение $\rho \equiv m_W^2 / m_Z^2 \cos^2 \theta_W = 1$ ($\rho_{\text{эксп}} = 1,000 \pm 0,015^{+10}_{-10}$). В частности, если в минимальную схему ввести произвольный вещественный мультиплет с $Y = 0$, то $|\xi| \cong \sqrt{|1 - \rho|} \lesssim 0,12$. Такое же ограничение имеет место и для триплета с $Y = 2$. Отметим также, что для $T \gg Y$ величина $|\xi| \lesssim \sqrt{|1 - \rho|} \sqrt{1 + Y^2}$, а для $T = Y/2$ имеем $|\xi| \lesssim \sqrt{|1 - \rho|} \sqrt{2T - 1}$, т.е. $|\xi|$ может стать относительно большим, хотя это требует весьма экзотических представлений. Заметим, что некоторые такие представления, например, 7-плет с $Y = 4$, 26-плет с $Y = 15$ или 97-плет с $Y = 56$, вообще не нарушают соотношения $\rho = 1$, поэтому на них вакуумные средние и, следовательно, на величину ξ не возникает ограничений.

3. В минимальном варианте модели, основанной на группе $SU(2)_L \times SU(2)_R \times U(1)^{11}$, ХС содержит представления: $(2, 1, 1), (1, 2, 1), (1, 3, 2), (2, 2, 0)$. После спонтанного нарушения симметрии, благодаря развитию вакуумного среднего поля $(2, 2, 0)$ возникает дре-весная вершина $Z^0 W^\pm H^\mp$ причем ξ оказывается порядка смешивания правых и левых Z -и W -бозонов, которое здесь пропорционально квадрату отношения вакуумных средних. При $m_{W_L} / m_{W_R} \lesssim 1/3^{+10}_{-10}$ величина $|\xi| \lesssim 0,03$. Ограничения на ξ , возникающие при включении в ХС более высоких представлений, практически совпадают с оценками для стандартной модели.

Оценим вероятность распада $Z^0 \rightarrow W^- H^+$: $\Gamma(Z^0 \rightarrow W^- H^+) = \frac{|\xi|^2 g^2}{24\pi} \left(2 + \frac{E_W^2}{m_W^2} \right) \times \sqrt{E_W^2 - m_W^2}$, где $E_W = (m_Z^2 + m_W^2 - m_H^2) / 2m_Z$ и $\Gamma(Z^0 \rightarrow W^- H^+) / \Gamma(Z^0 \rightarrow \bar{\mu}\mu) = A |\xi|^2$, причем для масс H от 4 до 10 ГэВ A меняется от 1,6 до 0,9. В случае техницикетового ПГБ P^+ имеем $\Gamma(Z^0 \rightarrow W^- P^+) / \Gamma(Z^0 \rightarrow W^- H^+) \lesssim |\xi|^{-2} (10^{-7} \div 10^{-8})$. Таким образом, обнаружение не слишком малой относительной вероятности распада Z^0 на W^- и заряженную скользярную частицу свидетельствовало бы в пользу элементарности хиггсовских бозонов и достаточно сложной структуры ХС. Кроме того, приведенные оценки позволяют надеяться, что неминимальность ХС приподнесла бы нам такой сюрприз, как одновременное обнаружение W^\pm и H^\mp в пике Z^0 -бозона.

Авторы благодарны А.А.Ансельму за полезные обсуждения.

Литература

1. Вайнштейн А.И., Захаров В.И., Шифман М.А. УФН, 1980, **131**, 537.
2. Иоффе Б.Л., Хозе В.А. Препринт ЛИЯФ, 1976, №274; ЭЧАЯ, 1978, **9**, 118; Ellis J., Gaillard M.K., Nanopoulos D.V. Nucl. Phys., 1976, **B106**, 292; Glashow S.L., Nanopoulos D.V., Yildiz A. Phys. Rev., 1978, **D18**, 1724.
3. Weinberg S. Phys. Rev., 1978, **D19**, 1277; Susskind L. Phys. Rev., 1979, **D20**, 2619; Dimopoulos S., Susskind L. Nucl. Phys., 1979, **B155**, 237.
4. Ellis J., Gaillard M.K., Nanopoulos D.V., Sikivie P. Nucl. Phys., 1981, **B182**, 529.
5. Donoghue J.F., Ling-Fong Li .Phys. Rev., 1979, **D19**, 945.
6. Азимов Я.И., Докшицер Ю.Л., Хозе В.А. Физика высоких энергий. (материалы XVI Зимней школы ЛИЯФ), 1981, Л., стр. 26.
7. Weinberg S., Phys. Rev. Lett., 1976, **37**, 657; Ансельм А.А., Уральцев Н.Г. ЯФ, 1979, **30**, 465; Житницкий А.Р. ЯФ, 1981, **33**, 1320.
8. Вайнберг С. УФН, 1976, **118**, 505.
9. Grifols J.A., Méndez A. Phys. Rev., 1980, **D22**, 1725.
10. Barbierini G. Rapporteur talk at the 1981 Int. Symposium on Lepton and Photon Interactions at High Energies, Boon, August, 1981.
11. Rizzo T.G. Phys. Rev., 1980, **D21**, 1214; Senjanovic G. Nucl. Phys., 1979, **B153**, 334; Mohapatra R.N., Sidhu D.P. Phys. Rev. Lett., 1977, **38**, 688.