

## СТЕПЕННЫЕ ПОПРАВКИ В КХД ПРАВИЛАХ СУММ ДЛЯ ЧАРМОНИЯ

С.Н.Николаев, А.В.Радюшкин

Обсуждаются результаты расчетов  $O(G^4)$  степенных поправок в КХД правилах сумм для чармония в канале  $J^{PC} = 1^{--}$ . Показано, что при стандартных предположениях относительно структуры КХД-вакуума учет этих поправок радикально меняет вид теоретической кривой для отношения  $r_n$ , используемого при анализе низших состояний чармония методом КХД правил сумм.

Техника КХД правил сумм <sup>1</sup> становится все более популярной среди теоретиков, занимающихся приложениями КХД к реальным процессам. Благодаря включению в теорию ненулевых вакуумных средних (ВС) типа  $\langle \bar{\psi} \psi \rangle$ ,  $\langle g^2 G_{\mu\nu}^a G_{\mu\nu}^a \rangle$ . Она позволяет исследовать свойства адронов (массы, лептонные ширины), связанные с динамикой на больших расстояниях. В свою очередь, сравнивая имеющиеся экспериментальные данные с теоретическими формулами, в которых учтены поправки, обусловленные высшими ВС —  $\langle GGG \rangle$ ,  $\langle GGGG \rangle$  и т.д., можно сделать определенные выводы относительно величины таких ВС, и, следовательно, структуры КХД-вакуума. В этой связи расчет высших степенных поправок к КХД правилам сумм для чармония представляет собой важную, хотя и весьма трудоемкую в вычислительном аспекте задачу. Разработанный нами алгоритм расчета степенных поправок описан в <sup>2,3</sup> и реализован на ЭВМ с помощью программы аналитических вычислений SCHOONSCHIP <sup>4</sup>.

В настоящей работе мы ограничимся обсуждением векторного (т.е.  $J/\psi$ ) канала. Для моментов  $M_n^V = (-d/dQ^2)^n \pi^V(Q^2) / n!$ , введенных в <sup>1</sup> ( $\pi^V(Q^2)$  — поляризонный оператор для тока  $\bar{c}\gamma^\mu c$ ) нами получено следующее выражение

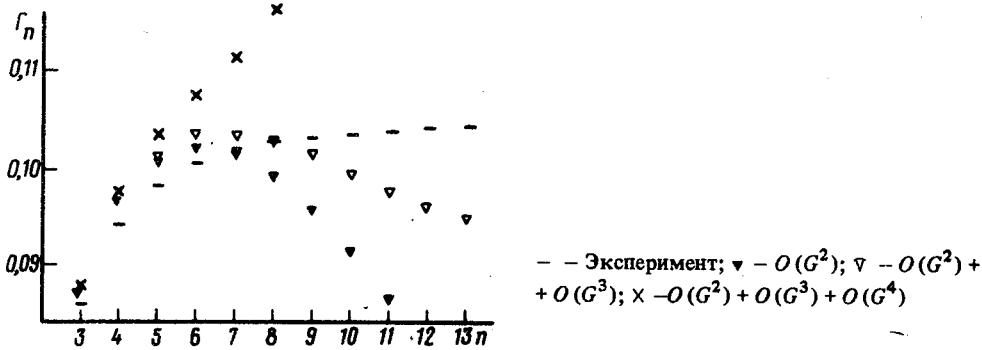
$$M_n^V = M_n^{(0)} \left\{ 1 + a_n a_s - b_n \langle g^2 G_{\mu\nu}^a G_{\mu\nu}^a \rangle + c_n \langle g^3 f_{abc} G_{\mu\nu}^a G_{\nu\lambda}^b G_{\lambda\mu}^c \rangle - \right.$$

$$\left. d_n \langle g^4 j_\mu^a j_\mu^a \rangle + \frac{4}{81} \frac{(n+3)! (2n+3)!!}{(n-1)! (2n+9)!!} \langle g^4 \text{Sp}(\hat{G}_{\mu\nu}^A \hat{G}_{\nu\alpha}^A \hat{G}_{\alpha\beta}^A \hat{G}_{\beta\mu}^A) \rangle - \frac{1}{(4m_c^2)^4} \right\}.$$

$$\left. \left[ \frac{23}{140} n^6 + \frac{4283}{420} n^5 + \frac{64747}{420} n^4 + \frac{12595}{12} n^3 + \frac{77234}{21} n^2 + \frac{226383}{35} n + 4512 \right] \right\}, \quad (1)$$

где  $G = G^a \lambda^a / 2$ ,  $\lambda^a$  — матрицы Гелл-Манна,  $j_\mu^a = G_{\mu\nu}^a / g$ , коэффициенты  $M_n^{(0)}$ ,  $a_n$ ,  $b_n$  приведены в <sup>1</sup>, а  $c_n$ ,  $d_n$  — в <sup>3</sup>. Для ковариантной производной  $D_a^b O^b$  используется обозначение  $O_{;a}^a$ .

Из семи  $\hat{O}(G^4)$  вкладов в (1) явно выписан только один, с которым в используемой нами ниже системе оценок для ВС связан наибольший вклад. Отметим, что вплоть до  $n \sim 70$  величина соответствующего коэффициента определяется не только ведущим в нерелятивистском пределе ( $n \rightarrow \infty$ ) вкладом  $O(n^6)$ , но и младшими по  $n$  членами. То же самое справедливо и для невыписанных в (1) вкладов.



Стандартным объектом анализа в подходе <sup>1</sup> является отношение  $r_n = M_n / M_{n-1}$ , которое при  $n \rightarrow \infty$  стремится к значению  $1/M_{J/\psi}^2$ . Если теория позволяет вычислить  $r_n$  в области, где экспериментальная кривая (рисунок) уже вышла на асимптотику (практически при  $n \sim 6$ ), то зная  $M_{J/\psi}$ , можно оценить величину соответствующих ВС, и наоборот — зная величину ВС, можно оценить  $M_{J/\psi}$  и массы низших состояний чармония в других каналах. Выпишем поэтому явный вид  $r_n$  при  $n = 6$

$$r_6 = \frac{7}{36m_c^2} \left\{ 1 - 0,40 a_s (2m_c) - 0,48 \frac{\langle g^2 G_{\mu\nu}^a G_{\mu\nu}^a \rangle}{m_c^4} + \right. \\ + \frac{1}{m_c^6} [ 0,59 \langle g^3 f_{abc} G_{\mu\nu}^a G_{\nu\lambda}^b G_{\lambda\mu}^c \rangle - 2,08 \langle g^4 j_\mu^a j_\mu^a \rangle ] + \frac{1}{m_c^8} [ 3,63 \langle g^4 \text{Sp}(\hat{G}_{\mu\nu}^a \hat{G}_{\nu\alpha}^a \hat{G}_{\alpha\beta}^a \hat{G}_{\beta\mu}^a) \rangle - \\ - 0,49 \langle g^4 \text{Sp}(\hat{G}_{\mu\nu}^a \hat{G}_{\alpha\beta}^a \hat{G}_{\mu\nu}^a \hat{G}_{\alpha\beta}^a) \rangle + 33,13 \langle g^4 \text{Sp}(\hat{G}_{\mu\nu}^a \hat{G}_{\nu\alpha}^a \hat{G}_{\alpha\beta}^a \hat{G}_{\beta\mu}^a) \rangle - \\ - 7,08 \langle g^4 \text{Sp}(G_{\mu\nu}^a G_{\alpha\beta}^a G_{\nu\alpha}^a G_{\beta\mu}^a) \rangle - 7,07 \langle g^5 f_{abc} G_{\mu\nu}^a j_\mu^b j_\nu^c \rangle - 2,92 \langle g^3 f_{abc} G_{\mu\nu}^a G_{\nu\lambda}^b G_{\lambda\mu}^c \rangle + \\ \left. + 3,03 \langle g^4 j_\mu^a j_{\mu;aa}^a \rangle - 0,36 \langle g^2 G_{\mu\nu}^a G_{\mu\nu}^a \rangle^2 \right\}. \quad (2)$$

Присутствие  $\langle g^2 G^2 \rangle^2$ -члена связано с тем, что  $r_n$  есть отношение величин, разлагаемых в ряд по  $O(G^N)$ .

Из самой структуры выражения (2) ясно, что исследуемое разложение не сводится к простому степенному ряду, скажем, по  $\langle g^2 G^2 \rangle / m_c^4$  и величина высших поправок зависит от выбранной модели КХД-вакуума, т.е. от способа фиксации значений ВС, фигуриру-

ющих в (2). В работах Шифмана и др.<sup>1</sup> значения простейших ВС фиксировались с помощью гипотезы вакуумной доминантности (ГВД) и приближения разреженного инстантонного газа (ПРИГ). Поэтому при построении кривых, представленных на рисунке, мы воспользовались аналогичными приближениями: а) для  $\langle g^2 GG \rangle$  берется значение  $(0,83 \text{ ГэВ})^4$ , найденное в<sup>1</sup> из условия согласия теоретической  $O(G^2)$  – кривой с экспериментальной в максимально широкой области по  $n$  (см. рисунок); б) для  $\langle jj \rangle$  и  $\langle fGjj \rangle$  используется ГВД, причем для отношения  $\langle g\bar{u}(\sigma G)u \rangle / \langle \bar{u}u \rangle$  принимается значение  $0,6 \text{ ГэВ}^2$ , согласующееся с п. г) и более ранней оценкой в<sup>5</sup>; в)  $\langle g^3 fGGG \rangle$  вычисляется в ПРИГ:

$\langle g^3 fG^3 \rangle = (0,60 \text{ ГэВ})^6$ <sup>1</sup>; г) для ВС операторов, содержащих  $D^a D_a$  принимается, что  $\langle fGGG_{;aa} \rangle = M^2 \langle fGGG \rangle$ ,  $\langle jj_{;aa} \rangle = M^2 \langle jj \rangle$ , где  $M^2 \equiv \langle GG_{;aa} \rangle / \langle GG \rangle$  – параметр, характеризующий среднюю виртуальность вакуумных глюонов. Из

$$\langle GG_{;aa} \rangle = 2 \langle gfGGG \rangle - 2 \langle g^2 jj \rangle$$

и пп. а – в) находим, что  $M = 0,52 \text{ ГэВ}$ . Аналогично, из  $\langle g\bar{u}(\sigma G)u \rangle = 2 \langle \bar{u}u_{;aa} \rangle$  получаем оценку  $\langle g\bar{u}(\sigma G)u \rangle = 2M^2 \langle \bar{u}u \rangle$ ; д) для ВС типа  $\langle g^4 \text{Sp}(\hat{G}\hat{G}\hat{G}\hat{G}) \rangle$  мы также воспользовались ГВД, которая будучи примененной к величине  $1152 \langle g^4 \text{Sp}\hat{G}^4 \rangle / \langle g^2 G^2 \rangle^2$  дает значения 110, 20, 47, 29 для 1 – 4 членов  $O(m_c^{-8})$ -вклада в (2), соответственно. Отметим, что применимость ГВД к вычислению ВС типа  $\langle G^4 \rangle$  в ряде работ<sup>6-9</sup> подвергалась сомнению. В частности, вычисление в рамках инстантонных моделей<sup>6-8</sup> дало значения в пять – десять раз превышающие оценку по ГВД; е) все ВС нормированы при  $\mu^2 = -4m_c^2$ ,  $m_c = 1,26 \text{ ГэВ}$ , а комбинации  $\langle g^2 G^2 \rangle$ ,  $\langle g^3 fG^3 \rangle$ ,  $\langle g^4 G^4 \rangle$  и  $\langle g\bar{\psi}\psi \rangle$  трактуются как ренорминварианты (в пользу предположения о малости соответствующих аномальных размерностей свидетельствует тот факт, что для инстантонов  $G \sim 1/g$ ;  $\Lambda = 0,1 \text{ ГэВ}$ , что соответствует  $a_s(2m_c) = 0,2$  и  $a_s(\mu_0) = 0,7$ , где  $\mu_0$  – точка нормировки, в которой  $\langle \bar{u}u \rangle = - (0,24 \text{ ГэВ})^3$ <sup>1</sup>).

При полученных в рамках этих оценок значениях ВС вклады в  $r_6$  распределяются следующим образом

$$r_6 = 0,1225 \{ 1 - 0,080 - [0,086] + [0,007 + 0,003] + [0,012 - 3 \cdot 10^{-4} + 0,048 - 0,006 + 0,002 - 0,006 - 8 \cdot 10^{-4} - 0,013] \}. \quad (3)$$

Из (3) видно, что  $O(G^4)$  – поправка при  $n = 6$  велика, и что основной вклад в нее связан с ВС  $\langle g^4 \text{Sp}(\hat{G}_{\mu\nu} \hat{G}_{\nu\alpha} \hat{G}_{\alpha\beta} \hat{G}_{\beta\mu}) \rangle$ , перед которым в (2) стоит коэффициент, существенно превышающий остальные (здесь стоит отметить, что в используемой системе оценок все ВС операторов размерности 8 близки по величине). Большая величина этого коэффициента, в свою очередь обусловлена большими коэффициентами при  $n^5$ ,  $n^4$ , ... в (1).

Если увеличить все ВС типа  $\langle G^4 \rangle$  на порядок (т.е. принять модель<sup>6</sup>), то  $O(G^4)$  – поправка при  $n = 6$  будет в пять раз превышать  $O(G^2)$ -поправку. Однако, и при умеренной оценке по ГВД учет  $O(G^4)$ -вкладов радикально меняет вид кривой для  $r_n$  (рисунок). Последняя, в частности, не имеет даже намека на плато, и может быть согласована с экспериментальной кривой лишь при  $n = 2-4$ . Получающееся в результате такого фитирования (при фиксированной массе  $m_c = 1,26 \text{ ГэВ}$ ) значение  $\langle g^2 G^2 \rangle$  примерно в два раза превосходит оценку, данную в<sup>1</sup>.

Таким образом, если не будет найден механизм, обеспечивающий существенное подавление ВС типа  $\langle G^4 \rangle$  по сравнению с оценкой по ГВД, то встанет вопрос о надежности существующих приложений метода<sup>1</sup>, основанных на учете лишь  $O(G^2)$ -поправок. Такая перспектива выглядит весьма реальной в свете того, что, как уже отмечалось, в имеющихся на сегодняшний день моделях КХД-вакуума<sup>6-8</sup> ГВД дает заниженную, а не завышенную оценку величины этих ВС.

Мы признательны А.В.Ефремову, Б.М.Барбашову и особенно М.А.Шифману за полезные обсуждения, а также В.А.Мещерякову за внимание к данной работе и поддержку.

### Литература

1. *Shifman M.A., Vainshtein A.I., Zakharov V.I.* Nucl. Phys., 1979, **B147**, 385, 448.
2. *Nikolaev S.N., Radyushkin A.V.* Phys. Lett., 1982, **110B**, 476.
3. *Nikolaev S.N., Radyushkin A.V.* JINR E2-82-521, Dubna, 1982.
4. *Strubbe H.* Comp. Phys. Comm., 1974, **8**, 1.
5. *Novikov V.A. et al.* Proc. Int. Conf. "Neutrino-78", Lafayette, 1978, p.C278.
6. *Shuryak E.V.* Nucl. Phys., 1982, **B203**, 93, 116, 140.
7. *Baier V.N., Pinelis Yu.F.* Preprint IYaF 81-141, Novosibirsk, 1981.
8. *Muller-Preussker M.* CERN TH-3431, Geneva, 1982.
9. *Shifman M.A.* Nucl. Phys., 1980, **B173**, 13.

Объединенный  
институт ядерных исследований

Поступила в редакцию  
2 марта 1983 г.