

# ДИЛАТОН ПРИ КОНЕЧНОЙ ТЕМПЕРАТУРЕ И ДЕКОНФАЙНМЕНТ В ГЛЮОДИНАМИКЕ

Н.О.Агасян

*Институт теоретической и экспериментальной физики*

117259, Москва, Россия

Поступила в редакцию 17 декабря 1992 г.

Из дилатонного эффективного лагранжиана получена зависимость глюонного конденсата от температуры. Показано, что в системе имеет место фазовый переход первого рода и оценена его температура  $T_c \sim (200 \div 250)$  МэВ.

1. В глюодинамике, наилегчайшим, а следовательно стабильным адроном является глобол с квантовыми числами вакуума  $J^{PC} = 0^{++}$ . В <sup>1</sup> был построен низкоэнергетический лагранжиан взаимодействия глобола  $0^{++}$  (дилатона), реализующий масштабные тождества Уорда, аналогично тому, как киральный пионный лагранжиан реализует на древесном уровне киральные тождества Уорда. Эффективный лагранжиан дилатона имеет вид

$$L(\sigma) = \frac{1}{2}(\partial_\mu \sigma)^2 - V(\sigma), \quad V(\sigma) = \frac{\lambda}{4}\sigma^4 \left( \ln \frac{\sigma}{\sigma_0} - \frac{1}{4} \right). \quad (1)$$

Поле  $\sigma$  связано со следом тензора энергии-импульса в глюодинамике соотношением

$$\frac{m_0^4}{64 |\epsilon_v|} \sigma^4(x) = -\Theta_{\mu\mu}(x) = \frac{b\alpha_s}{4\pi} \text{tr} F_{\mu\nu}^2(x), \quad (2)$$

а константы  $\lambda$  и  $\sigma_0$  выражаются через физические параметры

$$\lambda = \frac{m_0^4}{16 |\epsilon_v|}, \quad \sigma_0^2 = \frac{16 |\epsilon_v|}{m_0^2}, \quad (3)$$

где  $|\epsilon_v| = -\frac{1}{4} \langle \Theta_{\mu\mu} \rangle$  - непертурбативная плотность энергии вакуума и  $m_0$  - масса наилегчайшего возбуждения над ним, то есть масса дилатона.

2. Регуляризованный эффективный потенциал для вакуумного конденсата  $\sigma_T$  при  $T \neq 0$  записывается в виде

$$V_{eff}^R(\sigma_T) = V(\sigma_T) + \frac{1}{2}T \sum_{n=-\infty}^{+\infty} \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \ln(k^2 + (2\pi nT)^2 + V^{(2)}(\sigma_T)) - \quad (4)$$

$$- \frac{1}{2} \int_{-\infty}^{+\infty} \frac{d\omega}{2\pi} \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \ln(k^2 + \omega^2 + m_0^2).$$

Заметим, что при  $T=0$  теория неперенормируема из-за бесконечного числа вершин в древесном приближении. Однако при  $T \neq 0$  в  $V_{eff}^R$  все ультрафиолетовые расходимости сокращаются (при регуляризации вычитается вакуумный вклад при  $T=0$ ) и в результате остается конечный температурный вклад.

Уравнение для вакуумного конденсата  $\sigma_T$  находится из условия минимума  $V_{eff}^R$

$$\frac{\delta V_{eff}^R}{\delta \sigma} \Big|_{\sigma_T} = V^{(1)}(\sigma_T) + \frac{V^{(3)}(\sigma_T)}{4\pi^2} [F(m_T^2, T) + \Phi(m_T^2, m_0^2)] = 0 \quad (5)$$

$$F = \int_0^{\infty} \frac{k^2 dk}{\sqrt{k^2 + m_T^2} \{ \exp(\sqrt{k^2 + m_T^2}/T) - 1 \}}, \quad \Phi = \frac{1}{8} m_T^2 \ln \frac{m_T^2}{m_0^2} + \frac{1}{8} (m_T^2 - m_0^2). \quad (6)$$

Слагаемое  $\Phi(m_T^2, m_0^2)$  происходит от радиационных поправок, возникающих из-за различия в массах квазичастиц  $m_T^2 \neq 0$  и  $m_0^2$ .

3. В случае низких температур  $T \ll m_0$ , в уравнении (5) можно считать, что масса глобола не зависит от  $T$ . Тогда  $\Phi = 0$  и  $m_T^2 = m_0^2 = V^{(2)}(\sigma_0) = \lambda \sigma_0^2$ .

Уравнение (5) для  $\sigma_T$  принимает вид

$$\sigma_T^2 \ln \frac{\sigma_T^2}{\sigma_0^2} + \frac{3}{2\pi^2} \left( \ln \frac{\sigma_T^2}{\sigma_0^2} + \frac{5}{3} \right) F(T) = 0. \quad (7)$$

При  $m_0/T \gg 1$  уравнение (7) имеет решение вида

$$\sigma_T^2 = \sigma_0^2 (1 - \alpha(T)), \quad (8)$$

$$\alpha(T) = \frac{\lambda}{2\pi^2} \int_1^{\infty} dx \frac{\sqrt{x^2 - 1}}{e^{\frac{m_0}{T}x} - 1} \simeq \frac{\lambda}{2\pi^2} \int_1^{\infty} dx \sqrt{x^2 - 1} e^{-\frac{m_0}{T}x} = \frac{\lambda}{2\pi^2} \frac{T}{m_0} K_1\left(\frac{m_0}{T}\right).$$

Таким образом, окончательно получаем зависимость глюонного конденсата от температуры

$$\langle \text{tr} F_{\mu\nu}^2 \rangle_T = \langle \text{tr} F_{\mu\nu}^2 \rangle_0 \left( 1 - \frac{\lambda}{\sqrt{2\pi^3}} \left( \frac{T}{m_0} \right)^{3/2} e^{-m_0/T} \right). \quad (9)$$

Заметим, что даже при  $T \sim 200$  МэВ,  $m_0 \sim 1$  ГэВ изменение конденсата  $\sim 0,1\%$ . Таким образом, глюонный конденсат слабо зависит от  $T$  вплоть до критической температуры  $T_c$ .

Вклад в  $V_{eff}^R$  от теплового возбуждения глоболов хорошо известен и легко вычисляется.

Рассматривая 2-й и 3-й члены в (4) в пределе  $m_0/T \gg 1$  находим

$$U_{ge}(m_0, T) = \frac{T^{5/2} m_0^{3/2}}{(2\pi)^{3/2}} e^{-m_0/T} \quad (10)$$

4. Хорошо известно, что фаза деконфайнмента в глюодинамике должна содержать безмассовые калибровочные бозоны. В фазе конфайнмента должен получаться энергетический спектр массивных глоболов и связанных состояний кварков. Таким образом, массовая щель (разность энергий основного и первого возбужденного состояний) равна нулю в одной фазе и отлична от нуля в другой.

С другой стороны, заметим, что вакуумный конденсат не подходит на роль локального параметра порядка, так как даже при  $T > T_c$ ,  $\sigma_T \neq 0$  из-за наличия в вакууме цветных непертурбативных флуктуаций и малых инстантонов, которые хорошо определены при  $T \neq 0$ . Таким образом, в фазе деконфайнмента  $m_T = 0$ , но  $\sigma_T \neq 0$ . В работе <sup>3</sup> глюонный вакуумный конденсат  $\langle \text{tr} F_{\mu\nu}^2 \rangle$  рассматривался как локальный параметр порядка для глюонного деконфайнмента, который занулялся при  $T > T_c$  по аналогии с киральным фазовым переходом, где в фазе с восстановленной симметрией  $\langle \bar{q}q \rangle = 0$ . Однако приведенные выше рассуждения, результаты работ <sup>4,5</sup>, а

также решеточные вычисления конденсата методом Монте-Карло <sup>6</sup>, показывают что данное рассмотрение является не вполне корректным.

Учитывая сказанное выше, эффективный потенциал необходимо рассматривать как функцию переменных  $T, \sigma_T$  и  $m_T$ . Следовательно, чтобы исследовать фазовый переход в этой модели нужно записать самосогласованную систему уравнений для вакуумного конденсата  $\sigma_T$  и массовой щели  $m_T$ .

Она имеет вид

$$\frac{\delta V_{eff}^R}{\delta \sigma} \Big|_{\sigma_T=0} \quad (11)$$

$$\frac{\delta^2 V_{eff}^R}{\delta \sigma^2} \Big|_{\sigma_T=m_T^2}. \quad (12)$$

Ниже будет показано, что в системе происходит фазовый переход первого рода, со скачком в величинах  $m_T$  и  $\sigma_T$ . Для того, чтобы найти величину скачка конденсата, заметим, что на нестабильной ветви в уравнении (12) достаточно оставить только "пузырьковую" диаграмму, так как другое слагаемое подавлено  $\sim m_T/T$ , по сравнению с ним.

Введем безразмерные переменные  $f = \sigma_T^2/\sigma_0^2$ ,  $g = m_T^2/m_0^2$ . Тогда самосогласованные уравнения (11, 12) примут вид

$$f \ln f + \frac{3\lambda}{2\pi^2} (\ln f + \frac{5}{3}) \left\{ \frac{T^2}{m_0^2} F\left(\frac{m_0^2}{T^2} g\right) + \frac{1}{8} g \ln g - \frac{1}{8} g + \frac{1}{8} \right\} = 0 \quad (13)$$

$$f + \frac{3}{2} f \ln f + \frac{3\lambda}{2\pi^2} \left( \frac{3}{2} \ln f + \frac{11}{6} \right) \left\{ \frac{T^2}{m_0^2} F\left(\frac{m_0^2}{T^2} g\right) + \frac{1}{8} g \ln g - \frac{1}{8} g + \frac{1}{8} \right\} = g. \quad (14)$$

Функция  $F$  определена выражением (6).

Из уравнений (13) и (14) получаем соотношение

$$g = f(1 + \ln f) / \left( 1 + \frac{3}{5} \ln f \right). \quad (15)$$

Таким образом, массовая щель зануляется ( $g = 0$ ) при  $f = e^{-1}$ . Это происходит при температуре  $T_1$ , которую можно найти, если в уравнении (13) положить  $f = e^{-1}$ ,  $g = 0$ ,  $F(0) = \pi^2/6$ .

$$\left( \frac{T_1}{m_0} \right)^2 = \frac{6}{\lambda e} - \frac{3}{4\pi^2}. \quad (16)$$

Из компьютерных расчетов следует, что температура  $T$ , соответствует появлению второй (нестабильной) ветви, что характерно для фазового перехода первого рода. Температура  $T_2$  – есть критическая температура для адронной (глобальной) фазы. При  $T > T_2$  адронная фаза не может существовать даже в метастабильном состоянии. Из численных расчетов можно заключить, что в КХД  $T_1 (\sim 170 \text{ МэВ}) < T_c < T_2 (\sim 270 \text{ МэВ})$ .

Соотношение (16) можно использовать для оценки сверху массы глобола  $0^{++}$ . Учитывая (3) получим  $m_0 < 4,642 |\varepsilon_v|^{1/4}$ . В КХД  $|\varepsilon_v|_{\text{КХД}} \simeq 4 \cdot 10^{-3} \text{ ГэВ}$  <sup>7</sup> имеем  $m_0 < 1170 \text{ МэВ}$ . В глюодинамике  $|\varepsilon_v|_{\text{ГД}} \simeq (2 \div 4) |\varepsilon_v|_{\text{КХД}}$  и  $m_0 < 1650 \text{ МэВ}$ .

5. Для того, чтобы найти критическую температуру  $T_c$  фазового перехода первого рода, необходимо сравнить свободные энергии двух фаз. В фазе

конфайнмента свободная энергия определяется плотностью энергии вакуума плюс тепловые возбуждения глюолов. В фазе деконфайнмента – плотностью энергии вакуума (после скачка) плюс "горячий газ" глюонов.

Таким образом, уравнение для  $T_c$  можно записать в виде <sup>5</sup>

$$\eta |\epsilon_v| + \frac{T_c^{5/2} m_0^{3/2}}{(2\pi)^{3/2}} e^{-m_0/T_c} = (N_c^2 - 1) \frac{\pi^2}{45} T_c^4, \quad (17)$$

где

$$\eta = \frac{1}{|\epsilon_v|} [V(\sigma_{T_c+0}) - V(\sigma_{T_c-0})] = 1 - 3e^{-2} \simeq 0,59.$$

Следовательно для критической температуры имеем

$$T_c = \left( \frac{45}{\pi^2} \eta \frac{|\epsilon_v|}{N_c^2 - 1} \right)^{1/4} \left( 1 + \frac{\text{const}}{N_c^2} \right), \quad \text{const} \ll 1.$$

В случае хромодинамики получим  $T_c \simeq 192$  МэВ. В случае глюодинамики  $T_c \simeq (228 \div 270)$  МэВ.

Сделаем следующее замечание относительно полученных результатов. Если в лагранжиане (1) переопределить поле  $\sigma \rightarrow N_c \tilde{\sigma}$ , то  $L(\tilde{\sigma}) = N_c^2 (\frac{1}{2} (\partial_\mu \tilde{\sigma})^2 - V(\tilde{\sigma}))$ , причем в потенциале  $V(\tilde{\sigma})$  константы  $\tilde{\lambda}, \tilde{\sigma} \sim N_c^0$ .

Тогда, в петлевом разложении, пропагатор  $\sim 1/N_c^2 K^2$ , а вершина  $\sim N_c^2 V(4)(\tilde{\sigma}_T)$ . Таким образом, классический вклад в  $V_{eff}$  на среднеполевом уровне  $\sim N_c^2$ , однопетлевой  $\sim N_c^0$ , двухпетлевой  $\sim N_c^{-2}$  и так далее.

Следовательно, при  $N_c \rightarrow \infty$  температура фазового перехода  $N_c$  полностью определяется скачком глюонного конденсата в этой точке и не зависит от  $N_c$ .

В заключение, выражаю благодарность Ю.А.Симонову и С.Б.Хохлачеву за плодотворные дискуссии и обсуждение результатов.

- 
1. A.A.Migdal and M.A.Shifman, Phys. Lett. **В 114**, 445 (1982); J.Ellis and J.Lanik, Phys. Lett. **В 150**, 289 (1985).
  2. D.A.Kirzhnits and A.D.Linde, Ann. of Phys. **101**, 195 (1976).
  3. B.A.Campbell, J.Ellis, and K.A.Olive, CERN preprint TH-5620/89 (1989).
  4. Yu.A.Simonov, ITEP preprint 69-91 (1991).
  5. Yu.A.Simonov, Pis'ma JETF **55**, 605 (1992).
  6. M.Campostrini, A.Di.Giacomo, et al., Phys. Lett. **В 197**, 403 (1987).
  7. M.A.Shifman, A.I.Vainshtein, and V.I.Zakharov, Nucl. Phys. **В 147**, 385, 448 (1979).