

ВИЛЬСОНОВСКАЯ ПЕТЛЯ В ГЛЮОДИНАМИКЕ

И.В.Андреев

Введена корреляционная функция вакуумных флуктуаций и предложен конкретный способ усреднения по вакуумному состоянию для вильсоновской петли в глюодинимике. Полученное выражение для вильсоновской петли обладает нужными физическими свойствами и позволяет выразить параметры корреляционной функции через экспериментально наблюдаемые величины.

Вильсоновская петля $W(C)$ представляет собой простейший калибровочно-инвариантный объект, содержащий основную информацию о вакуумных флуктуациях в глюодинимике. В настоящей работе вычисляется непертурбативный вклад в

$$W(C) = \frac{1}{N} \langle \text{tr} P \exp(i \oint_C dx_\mu A_\mu(x)) \rangle, \quad (1)$$

где N – число цветов, $\langle \dots \rangle$ – среднее по вакууму и P означает упорядочение калибровочного поля A_μ вдоль замкнутого контура C в евклидовом пространстве.

Мы ограничимся рассмотрением плоского контура C и выражение для $W(C)$ возьмем в виде интеграла по площади, охватываемой контуром C :

$$W(C) \approx \frac{1}{N} \langle \text{tr} \exp\left(\frac{i}{2} \int d^2 \omega F(\omega)\right) \rangle, \quad (2)$$

где

$$F(\omega) = \lambda^a F^a(\omega), \quad F^a(\omega) = \frac{1}{2} s_{\mu\nu} F^a_{\mu\nu}(\omega),$$

$s_{\mu\nu}$ – единичная площадка, $\lambda^a/2$ – генераторы $SU(N)$. Здесь имеется в виду, что $F(\omega)$ взято в виде диагональной матрицы с собственными значениями $\kappa_i(\omega)$, чего всегда можно добиться калибровочным преобразованием. Выражение (2) будет точным, если при вакуумном усреднении ограничиться классом потенциалов, у которых одновременно можно диагонализировать две пространственные компоненты, лежащие в плоскости контура C ("диагонализуемые конфигурации"). Заметим, что при достаточно малых размерах контура, когда функции $F^a(\omega)$ можно считать постоянными, (2) переходит в выражение, идентифицированное в ¹ как сумма основных вкладов в $W(C)$.

Усреднение в (2) будем проводить не по $N^2 - 1$ компоненте F^a , как это обычно делается при применении гипотезы факторизации ¹, а по $N - 1$ независимому собственному значению κ_i . Значения $\kappa_i(\omega)$, в отличие от $F^a(\omega)$, калибровочно инвариантны и $N - 1$ совпадает с числом независимых инвариантов $SU(N)$. Конкретно берется гауссовское усреднение с учетом бесследовости $F(\omega)$:

$$\langle \Phi \rangle = \prod_i D\kappa_i(x) \delta\left(\sum_i \kappa_i(x)\right) \exp\left\{-\frac{1}{2} \int d^4 x \int d^4 y \kappa_i(x) C^{-1}(x, y) \kappa_i(y)\right\} \Phi \quad (3)$$

позволяющее выполнить континуальное интегрирование. Для $SU(3)$

$$C(x, y) = \frac{1}{2} \langle \kappa_i(x) \kappa_i(y) \rangle = -3 \langle \kappa_i(x) \kappa_{j \neq i}(y) \rangle = \frac{1}{12} \langle (F^a_{\mu\nu})^2 \rangle f((x - y)^2/l^2). \quad (4)$$

Здесь введена функция корреляции вакуумных флуктуаций $f(\xi^2)$ ($f(0) = 1$) с характерной длиной корреляции l , определяемой как площадь под кривой $f(\xi^2)$ в координатах $|x - y|$. Используя (2) – (4), для вильсоновской петли получаем простое выражение

$$W(C) = \exp\left\{-\frac{1}{144} \langle (F^a_{\mu\nu})^2 \rangle \int d^2 \omega_1 \int d^2 \omega_2 f((\omega_1 - \omega_2)^2/l^2)\right\}. \quad (5)$$

Для прямоугольной петли, размеры которой гораздо больше длины корреляции l , имеем ожидаемую форму

$$W(C) = \exp(-\sigma S + aP - b), \quad (6)$$

где S — площадь, P — периметр. Натяжение σ выражается через плотность вакуумной энергии и корреляционную длину:

$$\sigma = \frac{\pi}{72} \langle (F_{\mu\nu}^a)^2 \rangle l^2 \bar{\xi}, \quad \bar{\xi}^n = \int_0^\infty d\xi \xi^n f(\xi^2). \quad (7)$$

Грубая оценка, использующая решеточные данные для σ^2 и значение $\langle (F_{\mu\nu}^a)^2 \rangle$ из ³, дает $l \approx 0,3\Phi$, что вполне разумно. Для других констант имеем:

$$a = \sigma l \bar{\xi}^2 / \pi \bar{\xi}, \quad b = \sigma l^2 \bar{\xi}^3 / \pi \bar{\xi}. \quad (8)$$

Положительная константа a дает отрицательную постоянную добавку к линейно растущему потенциалу кваркония, что соответствует большинству подгонок в потенциальных моделях ⁴, а также теоретическим соображениям ⁵. Достаточно точное независимое определение этих констант дало бы возможность судить о форме корреляционной функции $f(\xi^2)$ по ее моментам $\bar{\xi}^n$.

В другом предельном случае петли малых размеров, $\omega \ll l$, очевидно возникает универсальная гауссовская зависимость от площади

$$W(C) = \exp\{-\langle (F_{\mu\nu}^a)^2 \rangle S^2 / 144\}, \quad (9)$$

т. е. усреднение по независимым собственным значениям $\kappa_i(x)$ не приводит здесь к нефизическим отрицательным значениям $W(C)$, возникающим при усреднении по независимым компонентам $F^a(x)$ в рамках гипотезы факторизации (см. ¹). Отметим большое количественное различие средних от высоких степеней поля для двух сравниваемых способов усреднения при $N=3$:

$$\langle (F_a^2)^m \rangle = \left\langle \left(\frac{1}{2} \kappa_i^2 \right)^m \right\rangle = \begin{cases} m! \langle F_a^2 \rangle^m & (9a) \\ \frac{(m+3)!}{6 \cdot 4^m} \langle F_a^2 \rangle^m & (9b) \end{cases}$$

Здесь (9a) соответствует локальной форме усреднения (3), а (9b) — аналогичному гауссовскому усреднению по компонентам F^a . При $N \rightarrow \infty$ оба способа дают $\langle (F_a^2)^m \rangle = \langle F_a^2 \rangle^m$. Существенно однако, что разложение $W(C)$ содержит средние лишь от высших степеней каждой компоненты κ_i^2 , в то время как при применении гипотезы факторизации фактически игнорируется наличие средних от высших степеней отдельных компонент из-за большого числа перекрестных членов, содержащих произведения квадратов различных компонент. В результате гипотеза факторизации здесь неприменима.

Разложение в ряд функции (5) с последующим разложением $f(\xi^2)$ по степеням $(\omega_1 - \omega_2)^2$ позволяет судить о производных корреляционной функции в нуле. Например, ограничившись при усреднении (2) упомянутым выше классом диагонализуемых потенциалов A_μ , можно при разложении $\langle \kappa_i(\omega_1) \kappa_i(\omega_2) \rangle$ заменить лапласиан ∂_μ^2 на ковариантную величину D_μ^2 и сравнить результат с разложением W в (5). При этом получим

$$4 \langle (F_{\mu\nu}^a)^2 \rangle \partial f / \partial (\omega_1 - \omega_2)^2 \approx \langle f^{abc} F_{\mu\nu}^a F_{\nu\rho}^b F_{\rho\mu}^c \rangle. \quad (10)$$

Заметим, что вклад операторов размерности 6 в $W(C)$ у нас положителен, если взять $\langle f F^3 \rangle$ из ³ с учетом евклидовости. Он отличается знаком от результата работы ¹ и этот знак существен для получения ожидаемого падения функции $f(\xi^2)$ при $\xi^2 = 0$. Разногласие между имеющимися в литературе оценками инварианта $\langle f F^3 \rangle$ не позволяет в настоящее время определить абсолютную величину $\partial f / \partial (\omega_1 - \omega_2)^2$ из (10).

В заключение отметим, что содержащийся в (6) закон площадей соответствует удержанию кварков за счет наличия в вакууме случайных и в значительной мере независимых потоков напряженности глюонного поля, т. е. механизму удержания работы ⁶.

Автор благодарен Э.Щуряку, указавшему ему на работу ⁶ и участникам семинара теоретического отдела ФИАН за полезные обсуждения.

Литература

1. *Shifman M.A.* Nucl. Phys., 1980, B173, 13.
2. *Hasenfratz P.* CERN Preprint TH-3999, 1984.
3. *Shifman M.A., Vainshtein A.I., Zakharov V.I.* Nucl. Phys., 1979, B147, 385; *Novikov V.A. et al.* Nucl. Phys., 1981, B191, 301.
4. *Ono S., Schoberl F.* Phys. Lett., 1982, 118B, 419.
5. *Gromes D.* Z. Phys., 1981, C11, 147.
6. *Olesen P.* Nucl. Phys., 1982, B200 [FS4], 381.

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

Поступила в редакцию
22 апреля 1985 г