

Выдвигающая организация: Федеральное Государственное унитарное предприятие Государственный научный центр Российской Федерации "Институт Теоретической и Экспериментальной Физики"

Название работы: Природа явления Казимировского скейлинга статического потенциала в квантовой хромодинамике

Соискатель: Шевченко Владимир Игоревич, кандидат физико-математических наук, старший научный сотрудник лаборатории 190 ИТЭФ



Описание работы

Содержание

1 Введение	3
2 Физика сильных взаимодействий и явление конфайнмента	6
2.1 Квантовая хромодинамика	6
2.2 Критерии и сценарии конфайнмента	8
2.3 Ненертурбативный вакуум КХД	9
3 Калибровочно-инвариантные характеристики вакуума КХД	11
3.1 Соотношения между корреляторами	15
4 Статический потенциал в КХД как функция представления источников	21
4.1 Общий формализм	21
4.2 Феноменологические модели вакуума КХД и Казимировский скейлинг	25
4.3 Калибровочно-инвариантное описание КС	27
5 Заключение	31

1 Введение

Парадигмой современной физики элементарных частиц является квантовая теория поля [1]. Спектр физических задач, решаемых теоретико-полевыми методами, весьма широк и также включает в себя ряд проблем физики твердого тела, фазовых переходов, астрофизики и многих других областей, даже таких экзотических, как динамика финансовых рынков и моделирование искусственного интеллекта. Центральным объектом изучения современной квантовой теории поля является вакуум. Структура вакуумного состояния и, в частности, его симметрии в значительной степени определяют физические свойства системы. Более того, в рамках эффективной теории поля правильный выбор вакуума является, по сути, основной нетривиальной задачей, поскольку характер возбуждений над вакуумом и взаимодействия между ними, как правило, диктуется разрешенными симметриями.

Типичная теория классического поля определяется заданием многообразия M , удовлетворяющего определенным условиям гладкости, набора функций - полей $\phi_i(x)$, где $x \in M$, имеющих заданные трансформационные свойства по отношению к преобразованиям группы Лоренца и, возможно, по отношению к каким-либо группам внутренних симметрий, а также функционала действия $S[\phi]$, имеющего вид $S[\phi] = \int_M d^4x L(\phi(x))$ (см., например, [2]). Построение соответствующей квантовой теории возможно различными способами. Например, в формализме континуального интеграла статистическая сумма квантовой теории поля имеет вид:

$$Z = \int \mathcal{D}\mu(\phi) \exp(-S[\phi]) \quad (1)$$

где мера интегрирования $\mathcal{D}\mu(\phi)$ требует дополнительного определения. Вопросы математически корректной трактовки интегралов типа (1) являются глубоко нетривиальными. В дальнейшем нас будут интересовать только теории на \mathbf{R}^4 или \mathbf{R}_1^3 , и мы всегда будем предполагать, что существует конструктивный способ вычисления средних типа (1). Наиболее популярным способом работы с данной квантовой теорией поля (и, соответственно, наиболее распространенным методом вычисления интегралов вида (1)) является теория возмущений. Последняя состоит в разбиении действия на несколько слагаемых $S[\phi] \rightarrow S_0[\phi] + gS_{int}[\phi]$, причем статистическая сумма Z , отвечающая "свободному" действию $S_0[\phi]$, может быть корректно определена и, более того, точно вычислена. Амплитуды и функции Грина представляются затем в виде (формальных) рядов по g (в физически интересных теориях в $D = 4$ параметром разложения является $\frac{\alpha}{\pi} = \frac{g^2}{4\pi^2}$, что существенно улучшает применимость теории возмущений, например, в электродинамике, где безразмерный заряд электрона, вообще говоря, сам по себе не мал: $g = e \sim 0.3$, в то время как $\frac{\alpha}{\pi} \sim 0.002$). Как правило, эти ряды сходятся асимптотически (то есть, расходятся) и теоретико-возмущеческий подход перестает работать в области больших констант связи.

Универсальным методом вычисления Z и производных величин вне рамок теории возмущений в настоящее время является аппроксимация континуаль-

ного интеграла по полям конечным произведением обыкновенных интегралов путем рассмотрения теорий на пространственно-временной решетке [3]. Не вдаваясь в детальное обсуждение решеточных теорий отметим, что в ряде случаев решеточные расчеты являются, к сожалению, единственным источником информации о поведении теории в области сильной связи.

Среди различных квантовых теорий поля важнейшую роль играют теории абелевых и неабелевых калибровочных полей, в частности, квантовая электродинамика (КЭД) и квантовая хромодинамика (КХД) (см. [4] и монографии [5]). Весьма существенным здесь является вопрос о том, какие конфигурации полей учитываются в сумме (1). Исходя из физических соображений разумно потребовать, чтобы все полевые конфигурации, которые никакими экспериментами не могут быть идентифицированы, как различные (и, в частности, имеющие одно и то же действие), давали бы вклад в интеграл (1) каким-нибудь одним своим представителем. В том случае, если действие обладает инвариантностью относительно преобразований калибровочной группы, интегрирование ведется по калибровочно незэквивалентным полевым конфигурациям. Следует подчеркнуть, что подобное ограничение не является внутренним требованием теории. В частности, в абелевой калибровочной теории наличие малой массы векторного бозона (фотона) разрушило бы калибровочную инвариантность и привело бы к другому определению меры. Также возможность производить сингулярные калибровочные преобразования и учитываемые этим монопольные и струнные степени свободы теории должна быть подтверждена или отвергнута экспериментом (в случае КЭД, на сегодняшний день магнитные монополи не обнаружены, хотя, с другой стороны, квантование электрического заряда является надежно установленным фактом [1]). Кроме того, для одной и той же теории мера, выраженная в одних переменных, может включать только гладкие конфигурации, и, напротив, быть сингулярной в других переменных.¹ Таким образом, в функциональном подходе наряду с заданием действия теории необходимо установить вакуум, над которым будет развиваться динамика и выбрать меру интегрирования в производящем функционале (последнее весьма важно в решеточных теориях поля, поскольку именно баланс энтропии и энергии, т.е. в обсуждаемом случае меры и действия определяет непрерывный предел теории).

На любом из перечисленных шагов теория возмущений может оказаться неприменимой. Следует сразу подчеркнуть, что в настоящий момент не существует какой-либо универсальной вычислительной схемы, которая позволяла бы проводить вычисления всех непертурбативных, т.е. лежащих вне рамок теории возмущений величин в любой данной теории поля с контролируемой в рамках самого метода точностью (что фактически означало бы точное решение теории). Оказывается, однако, что многие проявления непертурбативной физики могут быть извлечены из весьма общих представлений о вакуумных свойствах теории, даже при отсутствии (возможно, недостижимого в принципе) детального микроскопического понимания происхождения этих свойств. Так, в настó-

¹Подобная ситуация имеет место, например, при абелевом проецировании неабелевых теорий с конфайнментом.

ящей работе на основе строгого теоретико-полевого формализма выясняется вопрос о специфических непертурбативных особенностях вакуума КХД, проявляющихся в наблюдаемом явлении т.н. Казимировского скейлинга статического потенциала. Работа организована следующим образом. В части 2 дается общее введение в предмет квантовой хромодинамики и дается введение в физику конфайнмента. В части 3 вводится язык калибровочно-инвариантных полевых корреляторов и обсуждаются основные свойства этих объектов. Центральная часть работы - часть 4 - посвящена анализу явления Казимировского скейлинга статического потенциала. Заключение содержится в части 5.

Оригинальная часть работы основана, главным образом, на четырех публикациях - это статьи [6], [7], [8] и [9] в списке литературы.

2 Физика сильных взаимодействий и явление конфайнмента

2.1 Квантовая хромодинамика

В настоящее время практически не осталось сомнений в том, что квантовая хромодинамика (КХД) является адекватной теорией, описывающей сильные взаимодействия, и любой подход в этой области должен соотноситься и базироваться на КХД [1, 4].

Всюду в дальнейшем мы работаем в Евклидовой метрике, подразумевая что по окончании вычислений должен быть произведен виковский поворот метрике Минковского. Фундаментальный лагранжиан теории формулируется терминах векторных глюонных и спинорных кварковых полей и имеет вид:

$$L_{QCD} = -\frac{1}{2} \text{Tr} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} + i \sum_f \bar{\psi}_f (\gamma^\mu (\partial_\mu + ig A_\mu) \psi_f) - \sum_f m_f \bar{\psi}_f \psi_f \quad (2)$$

где индекс f обозначает ароматовые степени свободы, g – константа связи, m_f есть токовая масса фермиона и векторное калибровочное поле $A_\mu(x) = A_\mu^a(x)t^a$, $a = 1..N^2 - 1$ является элементом алгебры Ли калибровочной группы которая в КХД на основании различных экспериментальных данных отождествляется с группой $SU(3)$. При калибровочных преобразованиях вектор-потенциал изменяется как

$$A_\mu \rightarrow \omega^{-1} A_\mu \omega + \frac{i}{g} \omega^{-1} \partial_\mu \omega$$

где $\omega \in SU(3)$. Напряженность поля $F_{\mu\nu} = \partial_\mu A_\nu - \partial_\nu A_\mu - ig[A_\mu A_\nu]$ преобразуется однородно $F_{\mu\nu} \rightarrow \omega^{-1} F_{\mu\nu} \omega$, а лагранжиан (2) калибровочно-инвариантен. Теория, задаваемая статистической суммой

$$Z = \int \mathcal{D}A_\mu \exp \left(- \int L_{QCD} d^4x \right) \quad (3)$$

обладает чрезвычайно богатыми свойствами как на классическом, так и на квантовом уровне. В рамках теории возмущений наиболее примечательной особенностью (3) является свойство асимптотической свободы² [12], состоящее в том что бегущая константа связи уменьшается с ростом переданного импульса. Соответствующее двухпетлевое выражение имеет вид:

$$\alpha_s(\mu) = \frac{4\pi}{\beta_0 \ln \left(\frac{\mu^2}{\Lambda^2} \right)} \left[1 - \frac{2\beta_1}{\beta_0^2} \frac{\ln \left[\ln \left(\frac{\mu^2}{\Lambda^2} \right) \right]}{\ln \left(\frac{\mu^2}{\Lambda^2} \right)} \right] \quad (4)$$

где $\alpha_s = \frac{g^2}{4\pi}$. Формула (4) является решением уравнения

$$\mu \frac{\partial \alpha_s}{\partial \mu} = -\frac{\beta_0}{2\pi} \alpha_s^2 - \frac{\beta_1}{4\pi^2} \alpha_s^3 - \dots \quad (5)$$

²обзор истории открытия асимптотической свободы дан в работе [11].

в двухпетлевом приближении, когда прочие коэффициенты β -функции положены равными нулю. Численно $\beta_0 = 11 - \frac{2}{3}n_f$, где n_f обозначает количество типов夸ков с массами меньше или порядка μ и положительность β_0 обеспечивает свойство асимптотической свободы — теория возмущений применима при переданных импульсах, много больших характерной величины Λ .

Теоретико-возмущенческий подход в неабелевых калибровочных теориях имеет ряд специфических черт [2, 5]. В настоящей работе проблема Грибова, проблема Ву-Янга и весь круг вопросов, связанных с глобальной фиксацией калибровки и общей структурой пространства орбит не обсуждается, см. в этой связи обзор [13].

Отметим, что существенным отличием теорий возмущений в абелевом и неабелевом случаях является то, что в последнем невозможна калибровочно-инвариантное выделение S_0 , иными словами, не существует калибровочной теории свободных неабелевых полей, в то время как (некомпактная) абелева фотодинамика — вполне хорошо определенная теория. Это обстоятельство, разумеется, не является серьезным препятствием в рамках теории возмущений самой по себе, поскольку калибровочная инвариантность имеет место в каждом порядке ряда теории возмущений. Оно, однако, указывает, что понятие "свободного глюона" (как, например, асимптотического состояния) не имеет калибровочно-инвариантного смысла и, следовательно, может быть неадекватным для описания физики задачи в том или ином режиме.

Экспериментальные данные показывают [1], что夸ки, глюоны и их связанные состояния, не являющиеся синглетами по цветовой группе $SU(3)$, действительно не наблюдаются как асимптотические состояния — $SU(3)$ теория Янга-Миллса (с достаточно малым числом легких夸ков) демонстрирует явление конфайнмента цвета (см. обзор [18]). Проблема теоретической интерпретации конфайнмента занимает одно из центральных мест в современной физике и выходит за рамки теории сильных взаимодействий. Речь по сути идет об общих способах понимания и методах работы с квантовой теорией поля за пределами области применимости теории возмущений. Как уже отмечалось, не существует какого-либо универсального способа расчетов в непертурбативном режиме, в то же время, для каждой данной теории имеется свой набор эффективных непертурбативных подходов. Все многообразие различных непертурбативных методов можно (достаточно условно) разделить на такие, которые представляют собой разложения по каким-либо параметрам, которые *a priori* предполагаются малыми (как правило, не зависящим от величины константы связи); и такие, в которых подобные разложения не используются. К первой категории "квазипертурбативных" методов, применяемых для анализа КХД, можно отнести $1/N$ разложение [19], метод абелевых проекций и гипотезу абелевой доминантисти [30, 20], эффективные киральны лагранжианы [21], правила сумм и операторное разложение [22], метод вакуумных корреляторов и гипотеза гауссовой доминантисти [23], модель инстанционного вакуума (см. обзоры [24]), а также ряд других, альтернативных, подходов (см., например, [25]); а ко второй, в первую очередь — многочисленные точные результаты, полученные

в двумерных, суперсимметрических и топологических моделях. Отметим также привлекшую большое внимание в последнее время группу результатов, полученных в рамках т.н. AdS/CFT correspondence [14].

Необходимость развития непертурбативных методов заложена уже в выражении (4). Физически значение $\alpha_s(\mu)$ на данном масштабе μ связано с величиной Λ . Явление размерностной трансмутации, заключающееся в возникновении в квантовой теории поля, которая задается масштабно-инвариантным действием, размерного параметра играет огромную роль в КХД. В частности, вид (4) указывает на то, что при $\mu \sim \Lambda$ теория возмущений становится неприменимой. Однако, непертурбативные поправки могут быть существенны и в области $\mu \gg \Lambda$. Кроме того, как будет обсуждаться далее, в КХД естественным образом существуют различные непертурбативные величины, характеризующие пределы применимости теории возмущений. Их связь между собой и с параметром Λ в настоящее время в полной общности не установлена, в то же время никаких сомнений в наличии таких связей.

2.2 Критерии и сценарии конфайнмента

В различных теориях поля понятию конфайнмента может приписываться различный смысл, и в этом разделе анализируются основные проявления конфайнмента, типичные для большинства калибровочных теорий. В наиболее общем случае, говорят, что теория находится в фазе конфайнмента, если спектр ее асимптотических состояний обнаруживает определенную структуру, и, в частности, в нем нет частиц, которые отвечают полям, присутствующим в фундаментальном лагранжиане теории.³ При этом конкретная динамическая реализация может существенно различаться для разных теорий.

Одним из объектов, поведение которых сигнализирует о наличии в калибровочной теории конфайнмента, является среднее от петли Вильсона, определяемое как

$$\langle W(C) \rangle = \frac{1}{N_c} \left\langle \text{Tr P exp} \left(ig \oint_C A_\mu dz_\mu \right) \right\rangle \quad (6)$$

Физически, величина (6) есть, с точностью до множителей, калибровочно-инвариантная функция Грина кварк–антикварковой пары, которая распространяется по заданной траектории. В фазе конфайнмента имеет место закон площади:

$$\langle W(C) \rangle \sim \exp(-\sigma S) \quad (7)$$

причем здесь S обозначает площадь минимальной поверхности, натянутой в контур C , а размерный параметр σ – струнное натяжение – совпадает с силой

³Один из недостатков этого определения состоит в том, что, например, при хиггсовском механизме фундаментальные поля также не являются асимптотическими состояниями, и, по этому, согласно этому определению, эффект Хиггса аналогичен конфайнменту. В некотором смысле, это вопрос терминологии [26]. В теории Янга–Миллса различие может быть formalизовано дополнительными требованиями на квантовые числа.

притяжения кварка и антикварка друг к другу и экспериментально составляет величину порядка 0.2 ГэВ^2 , что есть около 15 тонн в единицах СИ. Результат (7) заменяется на закон периметра $\langle W(C) \rangle \sim \exp(-L/a)$ при отсутствии конфайнмента (здесь L – длина контура C , и a – ультрафиолетовое обрезание). Следует отметить, что последнее поведение может соответствовать как кулоновской фазе, так и фазе Хиггса, в которой калибровочный бозон массивен.

Закон площади ассоциируется с формированием струны, соединяющей кварк и антикварк.⁴ Подобные "эффективные струны" являются физическими объектами, представляющими большой интерес как в квантовой теории поля, так и в физике конденсированных сред. Впервые объекты такого рода рассматривались в знаменитой статье [31]. Есть ряд оснований полагать, что динамика этих струн существенно отличается от поведения струн, рассматриваемых в теории (супер)струн (см. [72] и также ссылки в [27]). В дальнейшем мы обсудим некоторые аспекты струнной динамики в применении к КХД.

Одно из важнейших проявлений конфайнмента заключается в появлении массовой щели – генерации нечеловеских масс белых состояний. Так, в рамках чистой глюодинамики (то есть в отсутствие кварков) легчайшим (и, следовательно, стабильным) возбуждением над вакуумом является глубокий с квантовыми числами 0^{++} , масса которого M задает масштаб всех остальных масс теории. В частности, отношение $M/\sqrt{\sigma}$ является безразмерным числом, которое, в принципе, должно быть вычислено теоретически, исходя из (2). Весьма интересен вопрос о том, возможно ли описание эффекта возникновения конституентной массы в теориях с конфайнментом в терминах какого-либо эффективного механизма Хиггса. Несмотря на многолетние дискуссии, вопрос остается в настоящее время открытым.

2.3 Непертурбативный вакуум КХД

В то время как согласие теории с экспериментом в области применимости теории возмущений КХД достигает высокого уровня, в непертурбативном режиме, как уже подчеркивалось, необходимо привлечение различных модельных представлений, большинство из которых не следуют непосредственно из лагранжиана КХД. Сравнение предсказаний подобных моделей с экспериментом позволяет выбрать модели, удачно описывающие тот или иной класс явлений, так, например, конституентная кварковая модель хорошо объясняет адронный спектр (за исключением гольстоуновских частиц), парточная модель применима при больших переданных импульсах, инстантоны удобны для описания киральных эффектов и т.п. Однако, связь всех этих моделей друг с другом не всегда возможна даже на идейном уровне, не говоря уже о количественных соответствиях, и, более того, могут иметь место более серьезные противоречия, например, модель инстантонного газа не обеспечивает конфайнмент. В любом случае, представление о нетривиальном вакууме теории является важным и

⁴В случае частицы, состоящей из трех кварков - бариона, конфигурация струны, разумеется, более сложная.

в большинстве моделей неотъемлемым элементом микроскопической картины конфайнмента. Ранее речь шла о классификации непертурбативных подходов с точки зрения того, используется в них разложение по какому-либо параметру или нет. Для феноменологических моделей вакуума КХД нам будет более удобно иное подразделение, а именно, к первому классу моделей мы будем относить такие, в которых непертурбативный КХД вакуум представляется как суперпозиция некоторым образом скоррелированных полевых конфигураций. Это могут быть классические решения (инстантоны), топологические дефекты типа магнитных монополей или вортексов и т.п. К другому классу мы отнесем модели, которые не конкретизируют полевое содержание вакуума, а работают с вторичными, производными объектами - как правило, это корреляторы полей или соответствующие функции Грина. Например, в теории возмущений после того, как в нашем распоряжении уже есть пропагаторы, мы можем забыть о том, что для их вычисления нам пришлось произвести в производящем функционале суммирование по плоским волнам. Аналогичным образом, для любой модели первого типа можно поставить вопрос о том, как выглядит соответствующий ей ансамбль квантовых корреляторов глюонных и кварковых полей $\langle \mathcal{O}[A_\mu, \bar{\psi}, \psi] \rangle$ вычисленных по полевым конфигурациям, которые считаются динамически существенными в этой модели. Напротив, для моделей второго типа можно исследовать вопрос о том, какими полевыми конфигурациями насыщаются те или иные корреляторы. Ответ, разумеется, будет зависеть от конкретной модели. Можно сказать, что выяснение свойств корреляторов эквивалентно выяснению структуры вакуума.

Как уже отмечалось, важнейшим инструментом анализа непертурбативного содержания КХД являются вычисления на решетках. Этот подход имеет богатую историю (см., например, [3], а также материалы ежегодных конференций Lattice на <http://arXiv.org>). Конфайнмент и другие непертурбативные эффекты уже много лет являются объектами детального изучения в подобных расчетах. Результаты таких симуляций могут сравниваться как с реальными "натурыми" экспериментами, так и с теоретическими предсказаниями различных моделей. Последнее сравнение имеет большой самостоятельный интерес. Поскольку единственным динамическим агентом в решеточных расчетах является сам лагранжиан КХД, подобное сравнение позволяет отделить модели, в противоречие КХД (по крайней мере, в решеточной формулировке) от моделей, где такие противоречия имеют место. Анализ такого типа будет проведен в части 4 работы.

3 Калибровочно-инвариантные характеристики вакуума КХД

Пертурбативная КХД оперирует с функциями Грина глюонных и кварковых полей вида $\langle \text{Tr}(A_\mu(x) \dots A_\nu(y)) \rangle$, $\langle \bar{\psi}(x) \dots \psi(y) \rangle$ в какой-то заранее выбранной калибровке. Однако применимость таких объектов за пределами пертурбативной области существенно ограничена ввиду их калибровочной неинвариантности (см. обсуждение в [15]).

Разумно попытаться найти какие-то калибровочно-инвариантные объекты, имеющие при этом относительно простую лоренцеву структуру, которые могут использоваться в качестве кандидатов на роль величин, характеризующих квантовый вакуум теории Янга-Миллса.

В работах [23] было предложено рассматривать в качестве таких величин неприводимые калибровочно-инвариантные корреляторы, или кумулянты следующего вида:

$$D_{\mu\nu,\rho\sigma,\dots,\alpha\beta}^{(n)} = \langle \langle \text{Tr}(\Phi(x_0, x_1) F_{\mu\nu}(x_1) \Phi(x_1, x_0) \cdot \Phi(x_0, x_2) F_{\rho\sigma}(x_2) \Phi(x_2, x_0) \cdot \dots \cdot \Phi(x_0, x_n) F_{\alpha\beta}(x_n) \Phi(x_n, x_0)) \rangle \rangle \quad (8)$$

где фазовые факторы $\Phi(x, y)$ определены согласно

$$\begin{aligned} \Phi(x, y) &= \text{P exp} \left(-ig \int_x^y A_\mu(z) dz_\mu \right) = \\ &\stackrel{\text{def}}{=} 1 - ig \int_x^y A_\mu(z) dz_\mu + (-ig)^2 \int_x^y dz_\mu \int_x^z dt_\nu A_\nu(t) A_\mu(z) + \dots \end{aligned} \quad (9)$$

Отметим, что кроме очевидной зависимости от положения точек x_i , $i = 0..n$ коррелятор (8) зависит от формы контуров, вдоль которых ведется интегрирование в (9). Это обстоятельство является серьезным (но неизбежным) техническим усложнением, возникающим в неабелевой теории при рассмотрении калибровочно-инвариантных нелокальных операторов.

Средние в (8) понимаются в смысле

$$\langle \mathcal{Q} \rangle = \frac{1}{Z} \int \mathcal{D}A \exp(-S_{QCD}) \mathcal{Q} \quad (10)$$

а приводимые средние как

$$\langle \langle F_{\mu_1\nu_1}(x_1) F_{\mu_2\nu_2}(x_2) \rangle \rangle = \langle \langle F_{\mu_1\nu_1}(x_1) F_{\mu_2\nu_2}(x_2) \rangle \rangle + \langle F_{\mu_1}(x_1) \rangle \langle F_{\mu_2\nu_2}(x_2) \rangle \quad (11)$$

$$\begin{aligned} \langle \langle F_{\mu_1\nu_1}(x_1) F_{\mu_2\nu_2}(x_2) F_{\mu_3\nu_3}(x_3) \rangle \rangle &= \langle \langle F_{\mu_1\nu_1}(x_1) F_{\mu_2\nu_2}(x_2) F_{\mu_3\nu_3}(x_3) \rangle \rangle + \\ &+ \langle \langle F_{\mu_1\nu_1}(x_1) F_{\mu_2\nu_2}(x_2) \rangle \rangle \langle F_{\mu_3\nu_3}(x_3) \rangle + \langle \langle F_{\mu_1\nu_1}(x_1) F_{\mu_3\nu_3}(x_3) \rangle \rangle \langle F_{\mu_2\nu_2}(x_2) \rangle + \\ &+ \langle F_{\mu_1\nu_1}(x_1) \rangle \langle \langle F_{\mu_2\nu_2}(x_2) F_{\mu_3\nu_3}(x_3) \rangle \rangle + \langle F_{\mu_1\nu_1}(x_1) \rangle \langle F_{\mu_2\nu_2}(x_2) \rangle \langle F_{\mu_3\nu_3}(x_3) \rangle, \end{aligned} \quad (12)$$

и аналогично для высших корреляторов. Вопросы обоснования и операционного определения средних в смысле (10) вне рамок теории возмущений в настоящей работе не обсуждаются, они предполагаются существующими в смысле, аналогичном тому, который придается правой части (10) в решеточных теориях поля см. общую дискуссию в [3].

В последующей серии работ (см. обзор [15] и цитированную в нем литературу) было показано, что многие амплитуды в КХД могут быть вычислены терминах некоторых интегральных средних от величин (8). В частности, среднее по вакууму от петли Вильсона имеет вид [23]:

$$\begin{aligned} \langle W_D(C) \rangle &= \left\langle \text{Tr}_D \mathcal{P} \exp \left(i \int_C A_\mu^a T^a dz_\mu \right) \right\rangle = \left\langle \text{Tr}_D \mathcal{P} \exp \left(i \int_S F^a(u, x_0) T^a d\sigma(u) \right) \right\rangle \\ &= \text{Tr}_D \mathcal{P}_* \exp \sum_{n=2}^{\infty} \int_S i^n \langle \langle F(u^{(1)}, x_0) .. F(u^{(n)}, x_0) \rangle \rangle d\sigma(u^{(1)}) ... d\sigma(u^{(n)}) = \\ &= \exp \sum_{n=2}^{\infty} i^n \Delta_D^{(n)}[S] \end{aligned} \quad (1)$$

где интегрирование ведется по некоторой поверхности $S : \partial S = C$, и также обозначено

$$F_{\mu\nu}(u, x_0) = \Phi(x_0, u) F_{\mu\nu}(u) \Phi(u, x_0) \quad (1)$$

Смысл индекса D будет прояснен ниже. При выводе (13) была использована неабелева теорема Стокса [74]. Отметим, что при использовании так называемой обобщенной контурной калибровки [75] фазовые факторы

$$\Phi(x_0, u^{(k)}) = P \exp \left[i \int_{x_0}^{u^{(k)}} A_\mu(z) dz_\mu \right] \quad (1)$$

могут быть выбраны тождественно равными единице.

Для данной теории поля корреляторы, определенные посредством (8), (10) могут изучаться вне связи с петлей Вильсона как калибровочно-инвариантные объекты, представляющие самостоятельный интерес. В то же время, кластерное разложение петли Вильсона предполагает наличие всего ансамбля корреляторов (как это имеет место в (13)). Как будет подробно обсуждаться в дальнейшем, особое значение имеет низший нетривиальный, билокальный, или гаусскумулянт:

$$\Delta_D^{(2)}[S] = \frac{1}{2} \int_S d\sigma_{\mu\nu}(z_1) \int_S d\sigma_{\rho\sigma}(z_2) D_{\mu\nu\rho\sigma}^{(2)}(z_1, z_2, x_0) \quad (1)$$

где

$$D_{\mu\nu\rho\sigma}^{(2)}(x, y, x_0) = \langle \langle \text{Tr}_D F_{\mu\nu}(x, x_0) F_{\rho\sigma}(y, x_0) \rangle \rangle \quad (1)$$

По построению гауссов коррелятор зависит не только от положения точек x и y , но и, как уже отмечалось, от выбора контуров в определении (14). Для

старших членов необходимо правильно учесть упорядочение, см. например, [9], где проводятся явные вычисления для четырехточечного коррелятора.

В качестве иллюстративного примера рассмотрим задачу о распространении бесспиновой частицы массы m , несущей фундаментальный заряд по цвету ("кварка"), в поле бесконечно тяжелого "антикварка" (см. обзор [15] и цитированную там литературу). Соответствующая калибровочно-инвариантная функция Грина имеет вид

$$\mathcal{G}(x, y) = \langle \phi^\dagger(x) \Phi(x; y) \phi(y) \rangle \quad (18)$$

где мы обозначили поле кварка $\phi(x)$. Можно показать, что $\mathcal{G}(x, y)$ в представлении Фока-Фейнмана-Швингера записывается в виде

$$\mathcal{G}(x, y) = \int_0^\infty ds \int_{z_\mu(0)=x_\mu}^{z_\mu(s)=y_\mu} \mathcal{D}z_\mu \exp \left(-m^2 s - \frac{1}{4} \int_0^s d\tau \left(\frac{dz_\mu(\tau)}{d\tau} \right)^2 \right) \cdot \langle \text{Tr} W(C) \rangle \quad (19)$$

где замкнутый контур C формируется траекторией "кварка" $z_\mu(\tau)$, и траекторией "антикварка", которая представляет собой прямую линию, соединяющую точки x и y . Подчеркнем, что бесспиновый случай рассмотрен нами здесь в качестве примера исключительно ввиду его наглядности, для реальных задач о динамике спинорных кварков разработан последовательный формализм включения спиновых эффектов. Аналогичным образом может быть рассмотрена задача о двухчастичном мезонном или трехчастичном барионном состоянии. Во всех случаях функция Грина, содержащая, в принципе, полную информацию о волновых функциях и спектре системы, записывается в терминах интегралов по траекториям от петель Вильсона, которые, в свою очередь, выражаются через корреляторы посредством (13). Таким образом, набор корреляторов $D^{(n)}$ содержит в себе богатую, и, что еще более важно, универсальную динамическую информацию, необходимую для расчетов различных непертурбативных эффектов. Заранее отметим, что сам коррелятор (17) тесно связан с функцией Грина глюонного возбуждения в поле источника, заряженного по присоединенному представлению калибровочной группы - глюонампа [16].

При переходе к практической стороне дела немедленно возникает вопрос - как в действительности ведут себя корреляторы (8) как функции своих аргументов и откуда можно получить информацию об их поведении? Разумеется, в теории возмущений проблема решается просто - величина $D^{(n)}$ дается своим для каждого n рядом теории возмущений, члены которого вычисляются по стандартным правилам, см., например, [39, 10]. Вне рамок теории возмущений существуют несколько возможных путей получения такой информации. Первый способ состоит в нахождении непертурбативных решений цепочки уравнений типа уравнений Боголюбова-Борна-Грина-Кирквуда-Ивона, которые связывают корреляторы разных порядков, однако к настоящему времени на этом пути не было достигнуто существенного прогресса. Другой, аналитический путь позволяет вычислять корреляторы в терминах функций Грина связанных состояний глюонов в поле статического источника - глюонапов [56]. Третий, и

наиболее успешный на сегодняшний день путь заключается в использовании данных численных симуляций теории на решетке. В этом направлении в решеточных расчетах накоплен ряд результатов [34], которые мы кратко обсудим ниже. Однако, вполне очевидно, что апелляция к численным расчетам каких-то конкретных (например, низшего) корреляторов бессмысленна, если неизвестны общие свойства всего ансамбля корреляторов. Для их обсуждения мы вернемся к соотношению (13).

Как уже отмечалось, ценой, которую мы заплатили за явную калибровочную инвариантность (13) является зависимость корреляторов (8), (17) от формы контуров, фигурирующих в фазовых факторах $\Phi(x; y)$, которые, вообще говоря, произвольны, точнее, могут быть произвольно выбраны в достаточно широком классе. Как следствие, величины $\Delta^{(n)}[S]$ в (13) явно зависят от выбранного профиля поверхности интегрирования, в то время как $W(C)$ от S очевидно, не зависит. Можно показать, что здесь нет противоречия, и явная зависимость от S , присутствующая в каждом члене $\Delta^{(n)}[S]$, сокращается в полной сумме, и в этом смысле выбор поверхности интегрирования S в теореме Стокса (соответствующий выбору формы контуров в корреляторах $D^{(n)}$) действительно произведен, как и должно быть. Можно, однако, поставить вопрос иначе: допустим, в задаче имеется какая-то физически выделенная поверхность, какова в этом случае иерархия кумулянтов $\Delta^{(n)}[S]$ на этой конкретной поверхности? Подобный вопрос имеет общий интерес, но также и практический смысл в ряде конкретных задач можно легко указать физически выделенную поверхность. Например, для одной вильсоновской петли таковой является поверхность минимальной площади, ограниченная контуром. В более сложном примере взаимодействующих петель [17] можно рассматривать поверхность, соответствующую минимальной полной энергии системы. В любом случае, различают две ситуации:

$$|\Delta^{(2)}[S]| \gg \left| \sum_{n=3}^{\infty} \Delta^{(n)}[S] \right| \quad (20)$$

и тогда ансамбль корреляторов (и сам вакуум теории) называется *стохастическим*; ситуация же, когда соотношение (20) не выполняется (например, в кумулянты одного порядка), соответствует ансамблю, называемому *когерентным*.

Большой интерес представляет вопрос о том, является вакуум глюодинамики и КХД стохастическим или когерентным? Наиболее прямым способом ответить на него было бы вычисление корреляторов для различных n (например, на решетке, и сравнение результатов с критерием (20)). К сожалению, на современном этапе развития технологии решеточных расчетов эта задача является весьма сложной и практически все полученные на решетке результаты относятся только к поведению гауссовского коррелятора. Ниже будет показано, что поведение статического потенциала для высших представлений калибровочно-группы доставляет уникальную возможность выяснить структуру ряда (13), тем самым, в некотором смысле, структуру непертурбативного вакуума КХД.

3.1 Соотношения между корреляторами

Введенные выше полевые корреляторы не являются независимыми. Ограничения, налагаемые на них тождествами Бьянки, приводят к связи низших корреляторов с высшими. В настоящем разделе мы обсуждаем некоторые важные физические следствия этого обстоятельства.

В работе [37] исследовалась связь между билокальным и трилокальным корреляторами. В работе [6] анализ был продолжен, и в рассмотрение были включены также корреляторы, зависящие от четырех точек пространства–времени — квартичные.

В том случае, когда двухточечный коррелятор рассматривается в линейной геометрии, употребительна следующая параметризация [23]:

$$\begin{aligned} \langle F_{\mu\nu}(x)\Phi(x,y)F_{\rho\sigma}(y)\Phi(y,x)\rangle = & (\delta_{\mu\rho}\delta_{\nu\sigma} - \delta_{\mu\sigma}\delta_{\nu\rho})D(z) + \\ & + \frac{1}{2}\left[\frac{\partial}{\partial z_\mu}(\delta_{\nu\sigma}z_\rho - \delta_{\nu\rho}z_\sigma) - \frac{\partial}{\partial z_\nu}(\delta_{\mu\sigma}z_\rho - \delta_{\mu\rho}z_\sigma)\right]D_1(z) \end{aligned} \quad (21)$$

В формуле (21) подразумевается, что фазовые факторы соединяют точки x и y по прямой линии и коррелятор зависит, таким образом, лишь от $z^2 = (y-x)^2$.

В случае, когда билокальный коррелятор является производной величиной свободного массивного пропагатора, функции D и D_1 имеют вид:

$$D(z) = 0 \quad ; \quad D_1(z) = \frac{m^2}{2\pi^2} \frac{K_2(mz)}{z^2} \quad (22)$$

где $K_2(z)$ есть функция МакДональда. Укажем также соотношения между D и D_1 и функциями \tilde{D} и \tilde{D}_1 , отвечающими коррелятору дуальных напряженостей $\tilde{F}_{\mu\nu} = \frac{1}{2}\epsilon_{\alpha\beta\mu\nu}F_{\alpha\beta}$:

$$\tilde{D}(z) = D(z) + 2D_1(z) + z^2 \frac{dD_1(z)}{dz^2} \quad ; \quad \tilde{D}_1(z) = -D_1(z) \quad (23)$$

В общем случае структура функций $D(z)$ и $D_1(z)$ может быть прояснена, если записать их как:

$$D(z) = D^{pert}(z) + D^{np}(z) + D^{mix}(z) \quad (24)$$

и аналогично для $D_1(z)$. Часть $D^{pert}(z) \rightarrow \infty$ при $z^2 \rightarrow 0$ и физически отвечает обменам пертурбативными глюонами. Первые члены разложения $D^{pert}(z)$ (а также и $D_1^{pert}(z)$) в ряд теории возмущений можно найти в [10, 39]. Отметим, что одноглоонный обмен не вносит вклада в $D^{pert}(z)$.

В теориях с нетривиальным вакуумом, как, например, в КХД, имеется часть коррелятора, $D^{np}(z)$, не описываемая теорией возмущений. Стандартной процедурой является нормировка регуляризации при $z = 0$ непертурбативной части функций $D(z)$, $D_1(z)$ на глюонный конденсат

$$\text{Tr} D_{\mu\nu,\mu\nu}^{(2)}(0) = \langle \text{Tr}(F_{\mu\nu}^a F_{\mu\nu}^a) \rangle = 12 (D^{np}(0) + D_1^{np}(0)) \quad (25)$$

Вопрос о физической природе смешанных членов D^{mix} , D_1^{mix} более сложен и в настоящее время является открытым. Он тесно связан с вопросом о конденсации размерности два в КХД, и в настоящей работе нами не обсуждается (см. в этой связи [29]).

Удобно работать с таким набором корреляторов, в котором фазовые факторы Φ соединяют соседние точки по траекториям, принадлежащим одному фиксированному классу траекторий. Поскольку для 2-точечного коррелятора очевидна выделенность прямолинейных траекторий, наиболее естественным является именно такой выбор, которого мы будем придерживаться в этой части работы и для высших корреляторов.

Благодаря неабелевой природе рассматриваемых полей $F_{\mu\nu}$, производная Φ коррелятора по аргументу z_σ отлична от коррелятора $D_\sigma F_{\mu\nu}(z)$ с остальными полями. Как будет видно, эта разница является главным пунктом, обеспечивающим нетривиальное поведение непертурбативных частей корреляторов как функций своих аргументов.

Факторы переноса в неабелевом случае дифференцируются по правилу (см. например, [32]):

$$\frac{\partial \Phi(z, z')}{\partial z'_\gamma} = i\Phi(z, z')A_\gamma(z') + i(z' - z)_\rho \tilde{I}_{\rho\gamma}(z, z') \quad (26)$$

где обозначено

$$\begin{aligned} \tilde{I}_{\rho\gamma}(z, z') = & \int_0^1 d\alpha \cdot \alpha \Phi(z, z + \alpha(z' - z)) F_{\rho\gamma}(z + \alpha(z' - z)) \cdot \\ & \cdot \Phi(z + \alpha(z' - z), z') \end{aligned} \quad (27)$$

Аналогично

$$\begin{aligned} \frac{\partial \Phi(z, z')}{\partial z_\gamma} = & -iA_\gamma(z)\Phi(z, z') + i(z' - z)_\rho I_{\rho\gamma}(z, z') \\ I_{\rho\gamma}(z, z') = & \int_0^1 d\alpha \cdot \alpha \Phi(z, z' + \alpha(z - z')) F_{\rho\gamma}(z' + \alpha(z - z')) \cdot \\ & \cdot \Phi(z' + \alpha(z - z'), z') \end{aligned} \quad (28)$$

В дальнейшем мы часто для упрощения записи будем опускать аргументы фазовых факторов. Используя определение (26), рассмотрим производную 2-точечного коррелятора, определенного формулой (21):

$$\begin{aligned} \frac{\partial}{\partial z_{2\xi}} D_{\mu_1\nu_1,\mu_2\nu_2}^{(2)} = & \langle \text{Tr}(F_{\mu_1\nu_1}(z_1)\Phi D_\xi F_{\mu_2\nu_2}(z_2)\Phi) \rangle + \\ & + i(z_2 - z_1)_\sigma \left(\langle \text{Tr}(F_{\mu_1\nu_1}(z_1)\tilde{I}_{\sigma\xi}(z_1, z_2)F_{\mu_2\nu_2}(z_2)\Phi(z_2, z_1)) \rangle - \right. \\ & \left. - \langle \text{Tr}(F_{\mu_1\nu_1}(z_1)\Phi(z_1, z_2)F_{\mu_2\nu_2}(z_2)I_{\sigma\xi}(z_2, z_1)) \rangle \right) \end{aligned} \quad (29)$$

Для левой части этого равенства прямым дифференцированием легко получить:

$$\varepsilon_{\mu_2\nu_2\xi\rho} \frac{\partial}{\partial z_{2\xi}} D_{\mu_1\nu_1;\mu_2\nu_2}^{(2)} = 4 \varepsilon_{\mu_1\nu_1\xi\rho} \frac{dD(z)}{dz^2} z_\xi \quad (31)$$

Таким образом, производная от билокального коррелятора связана с корреляторами следующего, 3-го порядка линейным соотношением:

$$\begin{aligned} \varepsilon_{\mu_1\nu_1\xi\rho} \frac{dD(z)}{dz^2} = & \frac{i}{4} \varepsilon_{\mu_2\nu_2\xi\rho} \left(\langle \text{Tr}(F_{\mu_1\nu_1}(z_1) \tilde{I}_{\sigma\xi}(z_1, z_2) F_{\mu_2\nu_2}(z_2) \Phi(z_2, z_1)) \rangle - \right. \\ & \left. - \langle \text{Tr}(F_{\mu_1\nu_1}(z_1) \Phi(z_1, z_2) F_{\mu_2\nu_2}(z_2) I_{\sigma\xi}(z_2, z_1)) \rangle \right) \end{aligned} \quad (32)$$

Здесь было принято во внимание тождество Бьянки $\varepsilon_{\mu_2\nu_2\xi\rho} D_\xi F_{\mu_2\nu_2}(z) = 0$ и обозначено $z_2 - z_1 = z$.

Данное выражение является вполне общим и справедливо как для пертурбативных, так и для непертурбативных компонент фигурирующих в нем корреляторов. В настоящей работе мы сосредоточим свое внимание на последних, характеризующихся, как уже говорилось, регулярным поведением в нуле.

В пределе $z \rightarrow 0$ соотношение (32) можно упростить, учитывая, что при $z_1 \rightarrow z_2$ будет $\tilde{I}_{\sigma\xi}(z_1, z_1) = I_{\sigma\xi}(z_1, z_1) = \frac{1}{2} F_{\sigma\xi}(z_1)$. Тогда, сворачивая по всем свободным индексам, получим:

$$\frac{dD(z)}{dz^2} \Big|_{z=0} = \frac{f^{abc}}{96} \langle F_{\mu_1\nu_1}^a F_{\nu_1\nu_2}^b F_{\nu_2\nu_3}^c \rangle. \quad (33)$$

Остановимся на вопросе о том, какими тензорными структурами насыщается среднее в правой части (33). Для 3-точечного коррелятора имеются две независимые кронекеровские структуры, а именно:

$$\begin{aligned} D_{\mu_1\nu_1,\mu_2\nu_2,\mu_3\nu_3}^{(3)} = & -i \langle \text{Tr}(F_{\mu_1\nu_1} \Phi F_{\mu_2\nu_2} \Phi F_{\mu_3\nu_3} \Phi) \rangle = \\ = & \frac{1}{6} \varepsilon_{\mu_1\nu_1 ab} \varepsilon_{\mu_2\nu_2 bc} \varepsilon_{\mu_3\nu_3 ca} \cdot D_3 + \\ + & \frac{1}{6} \left(\varepsilon_{\mu_1\nu_1\nu_2 a} \varepsilon_{\mu_3\nu_3\nu_2 a} - \varepsilon_{\mu_1\nu_1\nu_2 a} \varepsilon_{\mu_3\nu_3\nu_2 a} + \text{перест.} \right) \cdot D_2 + \end{aligned} \quad (34)$$

где точками обозначены некронекеровские члены. Легко убедиться, что часть, пропорциональная функции D_3 не дает вклада в $\frac{dD}{dz^2} \Big|_0$, в то время как функция D_2 дает:

$$f^{abc} \langle F_{\mu_1\nu_1}^a F_{\nu_1\nu_2}^b F_{\nu_2\nu_3}^c \rangle = 48 D_2(0). \quad (35)$$

то есть

$$\frac{dD(z)}{dz^2} \Big|_{z=0} = \frac{D_2(0)}{2} \quad (36)$$

Формула (36), имеет простую интерпретацию в терминах дуального эффекта Майснера. Вводя трехмерные обозначения для компонент хромоэлектрического

и хромомагнитного поля $F_{0\alpha}^a = E_\alpha^a$; $F_{\alpha\beta}^a = \varepsilon_{\alpha\beta\gamma} H_\gamma^a$, левую часть (35) можно переписать в виде:

$$f^{abc} \langle F_{\mu_1\nu_1}^a F_{\nu_1\nu_2}^b F_{\nu_2\nu_1}^c \rangle = f^{abc} \varepsilon_{\alpha\beta\gamma} (3 \langle E_\alpha^a E_\beta^b H_\gamma^c \rangle + \langle H_\alpha^a H_\beta^b H_\gamma^c \rangle) \quad (37)$$

Отличие от нуля средних с нечетным числом операторов магнитного поля следует ассоциировать с возможностью создания в таком вакууме спонтанных магнитных потоков за счет расщепления электрических или магнитных силовых линий, возникновение же таких (некоррелированных на больших расстояниях) потоков является главным обстоятельством, делающим возможным конфайнмент в стохастическом вакууме КХД. Отметим здесь также, что цветовая структура тройного конденсата определяется только антисимметричными константами f^{abc} , действительно, из (37) легко получить, что симметричный по цвету вклад отсутствует:

$$d^{abc} \langle F_{\mu_1\nu_1}^a F_{\mu_2\nu_2}^b F_{\mu_3\nu_3}^c \rangle = 0$$

то есть

$$\langle F_{\mu_1\nu_1}^a F_{\mu_2\nu_2}^b F_{\mu_3\nu_3}^c \rangle = \frac{f^{abc}}{6} D_{\mu_1\nu_1, \mu_2\nu_2, \mu_3\nu_3}^{(3)}(0)$$

Вернемся вновь к уравнению (32). Несложными преобразованиями оно может быть переписано в эквивалентном виде:

$$z^2 \frac{dD(z)}{dz^2} = \frac{1}{2} \int_0^z t dt \left(D_2(z-t, t) + D_2(-t, t-z) \right) \quad (38)$$

Допустим, что можно параметризовать функции D и D_2 следующим образом, учитывая их циклическую симметрию:

$$D(z) = D(0) h(z) h(-z); \quad D_2(z-t, t) = D_2(0) h_2(z-t) h_2(t) h_2(-z)$$

Тогда, как нетрудно проверить, уравнению (32) будут удовлетворять также решения более простого уравнения:

$$h(-z) \frac{dh(z)}{dz} = -\frac{a^2}{4} h_2(-z) \int_0^z dt h_2(t) \cdot h_2(z-t) \quad (39)$$

где $a^2 = -\frac{2 D_2(0)}{D(0)}$. Простейшее предположение состоит в том, что $h(z) = h_2(z)$ в всей области изменения аргумента. Тогда уравнение (39) может быть решено регулярное в точке $z=0$ решение имеет вид:

$$h(z) = 2 \frac{J_1(az)}{az}$$

где $J_1(az)$ - функция Бесселя первого рода. Подобное поведение противоречит наблюдаемому на решетках, что указывает на то, что соотношение $h(z) = h_2(z)$ не имеет места в реальном вакууме глюодинамики. В то же время заметим, что

такая зависимость $h(z)$ дает конечный ненулевой вклад от 2-точечного коррелятора в струнное напряжение σ :

$$\sigma = \frac{1}{2} \int_0^\infty d^2 z D(z) = \frac{\pi (D(0))^2}{D_2(0)}$$

Существенным здесь было предположение об отрицательности отношения $\frac{D_2(0)}{D(0)}$, т.е. о вещественности a , ненулевая мнимая часть у a привела бы к нефизическому росту корреляционных функций с расстоянием.

В то же время остается открытым вопрос о том, насколько совместима данная картина с представлением о вакуумном ансамбле КХД как о гауссовом. В гауссовой модели все корреляторы полей нечетного порядка, в том числе и $D^{(3)}$, предполагаются в первом приближении малыми, корреляторы же высших четных порядков факторизуются на произведения 2-точечных. В то же время из уравнения (32) ясно видно, что такая картина является, строго говоря, внутренне противоречивой для любой отличной от константы функции $D(z)$. Можно, с одной стороны, расширить определение гауссового ансамбля, постулировав факторизацию высших корреляторов на произведения двух- и трехточечных. При равенстве нулю низшего трехточечного коррелятора такой ансамбль совпадает с обычным гауссовым, поскольку это условие автоматически зануляет и все высшие корреляторы нечетного порядка, в противном случае мы имеем дело с новым ансамблем, который естественно назвать минимально расширенным гауссовым. Однако, с другой стороны, можно показать [6], что даже в предположении малости интегральных вкладов корреляторов нечетного порядка функция $D(z)$ является нетривиальной функцией своего аргумента. Чтобы рассмотреть ситуацию в этом случае, найдем вторую производную билинейного коррелятора в нуле:

$$\begin{aligned} & \left. \frac{\partial^2 D^{(2)}}{\partial z_{2\xi} \partial z_{1\rho}} \varepsilon_{\mu_1 \nu_1 \rho \eta} \varepsilon_{\mu_2 \nu_2 \xi \gamma} \right|_{z_1 \rightarrow z_2} = \varepsilon_{\mu_1 \nu_1 \rho \eta} \varepsilon_{\mu_2 \nu_2 \xi \gamma} \times \\ & \times \left[-\frac{i}{2} \langle \text{Tr}(F_{\mu_1 \nu_1} [F_{\rho\xi} F_{\mu_2 \nu_2}]) \rangle + \frac{i z_\sigma}{6} \langle \text{Tr}(F_{\mu_1 \nu_1} [D_\rho F_{\sigma\xi} F_{\mu_2 \nu_2}]) \rangle - \right. \\ & - \frac{z_\sigma z_\phi}{24} \left(6 \langle \text{Tr}(F_{\mu_1 \nu_1} F_{\phi\rho} [F_{\sigma\xi} F_{\mu_2 \nu_2}]) \rangle + 6 \langle \text{Tr}(F_{\mu_1 \nu_1} [F_{\mu_2 \nu_2} F_{\sigma\xi}] F_{\phi\rho}) \rangle + \right. \\ & \left. \left. + \langle \text{Tr}(F_{\mu_1 \nu_1} [F_{\sigma\xi} F_{\phi\rho}] F_{\mu_2 \nu_2}) \rangle + \langle \text{Tr}(F_{\mu_1 \nu_1} F_{\mu_2 \nu_2} [F_{\phi\rho} F_{\sigma\xi}]) \rangle \right) \right] \end{aligned} \quad (40)$$

Принимая во внимание, что

$$\frac{\partial^2 D^{(2)}(z)}{\partial z_{2\xi} \partial z_{1\rho}} \varepsilon_{\mu_1 \nu_1 \rho \eta} \varepsilon_{\mu_2 \nu_2 \xi \gamma} = 16 \frac{d^2 D(z)}{(dz^2)^2} (z_\gamma z_\eta - \delta_{\gamma\eta} z^2) - 24 \frac{dD}{dz^2} \delta_{\gamma\eta} \quad (41)$$

получим:

$$-48 D''|_0 = \lim_{z \rightarrow 0} \left[\frac{iz_\sigma}{6z^2} \varepsilon_{\mu_1 \nu_1 \rho \eta} \varepsilon_{\mu_2 \nu_2 \xi \eta} \langle \text{Tr}(F_{\mu_1 \nu_1} [D_\rho F_{\sigma\xi}, F_{\mu_2 \nu_2}]) \rangle - \right.$$

$$\begin{aligned}
& -\frac{z_\sigma z_\phi}{24z^2} \left(6 \langle \text{Tr}(F_{\mu_1\nu_1} F_{\phi\rho} [F_{\sigma\xi} F_{\mu_2\nu_2}]) \rangle + 6 \langle \text{Tr}(F_{\mu_1\nu_1} [F_{\mu_2\nu_2} F_{\sigma\xi}] F_{\phi\rho}) \rangle + \right. \\
& \left. + \langle \text{Tr}(F_{\mu_1\nu_1} [F_{\sigma\xi} F_{\phi\rho}] F_{\mu_2\nu_2}) \rangle + \langle \text{Tr}(F_{\mu_1\nu_1} F_{\mu_2\nu_2} [F_{\phi\rho} F_{\sigma\xi}]) \rangle \right) \quad (42)
\end{aligned}$$

Первые два слагаемых правой части (42) в гауссовом вакууме исчезают, для анализа оставшихся введем 4-точечный коррелятор:

$$\begin{aligned}
D^{(4)} = & \langle \text{Tr}(F_{\mu_1\nu_1} \Phi F_{\mu_2\nu_2} \Phi F_{\mu_3\nu_3} \Phi F_{\mu_4\nu_4} \Phi) \rangle = D_4^{\text{connect}} + \\
& + (\alpha_0 \cdot \varepsilon_{\mu_1\nu_1ab} \varepsilon_{\mu_2\nu_2bc} \varepsilon_{\mu_3\nu_3cd} \varepsilon_{\mu_4\nu_4de} + \alpha_1 \cdot \varepsilon_{\mu_1\nu_1ab} \varepsilon_{\mu_3\nu_3ba} \varepsilon_{\mu_2\nu_2cd} \varepsilon_{\mu_4\nu_4de} + \\
& + \alpha_2 \cdot \varepsilon_{\mu_1\nu_1ab} \varepsilon_{\mu_4\nu_4ba} \varepsilon_{\mu_2\nu_2cd} \varepsilon_{\mu_3\nu_3de}) \cdot D_4^{\text{Gauss}} + \dots \quad (43)
\end{aligned}$$

где точками опять обозначены некронекеровские члены, а неприводимая 4-точечная функция D_4^{connect} должна для гауссового ансамбля быть положена равной нулю.

Используя определение (25) легко получить:

$$\alpha_0 = \alpha_2 = \frac{16}{3}; \quad \alpha_1 = -\frac{2}{3}; \quad D_4^{\text{Gauss}} = \left(\frac{D(0) + D_1(0)}{8} \right)^2 \quad (44)$$

Несложные, хотя и довольно длинные вычисления, объединяющие все предыдущие результаты, приводят к соотношению [6]:

$$\left. \frac{d^2 D(z)}{(dz^2)^2} \right|_{z=0} = \frac{7}{2} \left(\frac{D(0) + D_1(0)}{4} \right)^2 \quad (45)$$

Таким образом, и в случае гауссового ансамбля (если малость D_4^{connect} имеет место по динамическим причинам), сам факт наличия непертурбативного конденсата полей:

$$D(0) + D_1(0) \neq 0 \quad (46)$$

автоматически приводит к появлению динамической зависимости от z у функции $D(z)$, хотя и более мягкой, чем в случае (32).

Обратим внимание на то, что выше ничего не говорилось о пертурбативных частях корреляторов и их влиянии на непертурбативные части, и, в частности о функции D^{mix} . Этот важный вопрос, получивший недавно новое развитие, лежит целиком вне рамок настоящей работы (см. [29]).

Установление вида зависимости $D(z)$ во всей области изменения аргумента также измерение высших корреляторов позволило бы путем проверки соотношений (36) и (45) сделать независимый вывод о том, какой тип вакуума реализуется в глюодинамике и каков статус приближения вакуума КХД гауссова или минимально расширенным гауссовым ансамблем стохастических полей. В следующем разделе мы покажем, как данные по статическому потенциалу высших представлениях позволяют получить эту информацию независимым образом.

4 Статический потенциал в КХД как функция представления источников

4.1 Общий формализм

Приведем необходимые для дальнейшего математические определения. Среднее от петли Вильсона $W(C)$ для прямоугольного контура $C = R \times T$ (который мы выбираем лежащим в плоскости "34") для представления размерности D калибровочной группы $SU(3)$ имеет вид

$$\langle W_D(C) \rangle = \left\langle \text{Tr}_D \text{P} \exp \left(ig \int_C A_\mu^a T^a dz_\mu \right) \right\rangle \quad (47)$$

Операция взятия следа Tr_D нормирована согласно $\text{Tr}_D \hat{1} = \frac{1}{D} \text{Tr} \hat{1} = 1$, а генераторы фундаментального представления нормированы как $\text{Tr} T^a T^b = \delta^{ab}/2$. Представления $SU(3)$ размерности $D = 3, 8, 6, 15a, 10, 27, \dots$ характеризуются $3^2 - 1 = 8$ эрмитовыми генераторами T^a , которые удовлетворяют коммутационным соотношениям $[T^a, T^b] = if^{abc}T^c$. Важнейшей характеристикой представления является собственное значение C_D квадратичного оператора Казимира $\mathcal{C}_D^{(2)}$, которое определяется как

$$\mathcal{C}_D^{(2)} = \delta_{ab} T^a T^b = T^a T^a = C_D \cdot \hat{1} \quad (48)$$

Наша нормировка соответствует $C_D = N$ для присоединенного представления $SU(N)$. Поскольку любая простая алгебра ранга k имеет в точности k примитивных операторов Казимира [49, 50] порядка m_1, \dots, m_k , возможно выразить операторы высших порядков через низшие. В физически интересном случае группы $SU(3)$ примитивные операторы Казимира - это $\mathcal{C}_D^{(2)}$ и $\mathcal{C}_D^{(3)} = d_{abc} T^a T^b T^c$. Операторы более высокого ранга

$$\mathcal{C}_D^{(r)} = d_{(i_1 \dots i_r)}^{(r)} T^{i_1} \dots T^{i_r} \quad (49)$$

с полностью симметричными тензорами $d_{(i_1 \dots i_r)}^{(r)}$ на группе $SU(N > 3)$ выражаются в терминах δ_{ik} и симметричных констант группы d_{ijk} (см., например, [48] и ссылки там). Следуя обозначениям [42] вводим отношение $d_D = C_D/C_F$, где фундаментальный Казимир $C_F = (N_c^2 - 1)/2N_c$ равен $4/3$ для $SU(3)$. Для представлений $SU(3)$, заданных координатами Дынкина (μ, ν) собственное значение $\mathcal{C}_D^{(2)}$ может быть вычислено как (см., например, [48]):

$$C_D(\mu, \nu) = \frac{1}{3} (\mu^2 + \mu\nu + \nu^2 + 3\mu + 3\nu) \quad (50)$$

Статический потенциал между источниками, преобразующимися по представлению D и расположеннымными на расстоянии R дается соотношением

$$V_D(\mu, R) = - \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{1}{T} \ln \langle W(C) \rangle, \quad (51)$$

где μ обозначает характерный масштаб перенормировки. Левая часть (51) может быть представлена как сумма двух частей: R -зависящий потенциал и собственная энергетическая часть, явным образом зависящая от ультрафиолетового обрезания μ

$$V_D^{phys}(R) = V_D(\mu, R) - V_D^{self}(\mu) \quad (5)$$

где оба члена в правой части расходятся при $\mu \rightarrow \infty$, а $V_D^{phys}(R)$ имеет конечный предел. Таким образом, для данных, экстраполированных к непрерывному пределу предполагается примененной соответствующая вычитательная процедура и в дальнейшем мы будем понимать под $V_D(R)$ только первую, потенциальную часть выражения (51), то есть $V_D^{phys}(R)$.

В фазе конфайнмента потенциал обычно параметризуется как сумма пертурбативной кулоновской, удерживающей линейной и несущественной постоянной части:

$$V_D(R) = \sigma_D R + v_D + \frac{\alpha_D}{R} \quad (5)$$

где все коэффициенты зависят от D . Кулоновский член известен до двух петель в непрерывном пределе [51], [52] и пропорционален C_D , а именно

$$V_D^{pert}(R) = -C_D \frac{\alpha_V(1/R^2)}{R} \quad (5)$$

где эффективная бегущая константа $\alpha_V(1/R^2)$ полиномиально зависит от $\log R$. Указанное обстоятельство нетривиально, однако можно привести аргумент, что в трех петлях соотношение (54) нарушится.⁵ Наибольший интерес представляет поведение непертурбативной части (53).

В статье [45] была высказана центральная для нашей работы гипотеза, согласно которой полный потенциал пропорционален квадратичному оператору Казимира C_D , т.е. имеет место соотношение $\sigma_D/\sigma_F = d_D$. В работе [38] эта гипотеза была названа гипотезой Казимировского скейлинга (КС).

Результаты измерений статического потенциала на решетках [42, 43, 44] находятся в прекрасном согласии с гипотезой КС. Более ранние вычисления в целом также согласуются с [42], хотя имеется ряд тонкостей, обусловленных использовавшейся в той или иной работе техникой расчетов (см. [54], а также суждение и ссылки в [43]). Прежде всего, эти данные могут быть интерпретированы в терминах ограничений, налагаемых на примесь высших казимировских членов в потенциале [46, 7]. Именно, запишем мотивированное выражением (5) разложение для потенциала в виде

$$V_D(R) = d_D V^{(2)}(R) + d_D^2 V^{(4)}(R) + \dots \quad (5)$$

⁵ Необходимо заметить, что, строго говоря понятие потенциала не является хорошо определенным с точки зрения теории возмущений, если в рассмотрение включаются диаграммы достаточно высокого порядка (см., например, [51]). Мы, однако, игнорируем эту сложность ввиду того, что используемое нами определение потенциала (51) изначально непертурбативно.

Таблица 1: Данные по КС статического потенциала [7]. Обработка исходных данных <http://arXiv.org/abs/hep-lat/9908021>. Параметры даны в безразмерных единицах, фактор пересчета $a_s^{-1} = 2.4$ ГэВ. Ошибки включают статистические и систематические.

D	$\sigma_D^{(4)} \cdot 10^4$	$\Delta\sigma_D^{(4)} \cdot 10^4$	$v_D^{(4)} \cdot 10^4$	$\Delta v_D^{(4)} \cdot 10^4$	$ \sigma_D^{(4)}/\sigma_D^{(2)} $	χ^2/N
8	-3.5	1.2	-2.5	2.8	0.004	19 / 43
6	-6.4	1.2	1.0	2.6	0.007	26 / 42
15a	-5.2	0.6	-0.6	1.1	0.003	39 / 42
10	-5.0	0.5	0.2	1.0	0.003	22 / 41

где точки обозначают опущенные члены, содержащие более высокие степени отношения Казимира d_D , а также высшие Казимиры (Казимир третьего порядка в случае $SU(3)$). В соответствии с гипотезой КС можно ожидать относительной малости $V^{(4)}(R)$ на фоне $V^{(2)}(R)$. Можно заметить при этом, что в разложении (55) вся зависимость от представления содержится только в коэффициентах, в то время как члены $V^{(n)}(R)$ являются D -независимыми. Подчеркнем также, что члены ряда (55) не находятся в одно-однозначном соответствии с членами ряда (13). Например, гауссовский член дает вклад только в $V^{(2)}(R)$, в то время как, например, квартичный коррелятор, вообще говоря, может вносить вклад как в $V^{(4)}(R)$, так и в $V^{(2)}(R)$. Мы будем подробно обсуждать это в конце части 4.

Параметризуя КС-нарушающий член $V^{(4)}(R)$ как $V^{(4)}(R) = v^{(4)} + \sigma^{(4)} R$, можно получить значения, представленные в Таблице 1.

Эти результаты наглядно показывают высокую точность, с которой выполняется КС, в частности отношение $|\sigma^{(4)}/\sigma^{(2)}|$ менее 1% во всех рассмотренных случаях. Мы не обнаруживаем также сильной систематической зависимости $\sigma_D^{(4)}$ от D , что свидетельствует о правомерности разложения типа (55). Заметим, что для извлечения данных по $V^{(4)}(R)$ нет необходимости специфицировать зависимость $V^{(2)}(R)$ от R , поскольку при любой координатной зависимости потенциал демонстрирует точный скейлинг, если в него вносит вклад только $V^{(2)}(R)$.

Аппроксимация данных к непрерывному пределу, произведенная в [43] в основном не изменила картины, представленной в Таблице 1. Отклонения от-

ношения $V_D(R)/V_F(R)$ от d_D , представленные в [43], находятся на уровне статистических ошибок измерения. Казимировский скейлинг статического потенциала, таким образом, является надежно установленным в пределах точности современного анализа фактом.

Вместе с тем, крайне важно подчеркнуть, что режим КС не может иметь места во всем диапазоне расстояний. Во-первых, можно указать полевые структуры, ответственные за отклонения от КС [9], обсуждению этого вопроса посвящена часть 4.3 настоящей работы. Помимо этого, на достаточно больших расстояниях в теории должны проявляться эффекты разрыва струны (даже чистой глюодинамике, т.е. КХД без кварков). Вследствие этого эффекта частоты потенциала, отвечающие октетным компонентам экранируются динамическими глюонами из вакуума, с образованием т.н. глюолампных состояний. В частности представления нулевой "триальности" экранируются полностью. Например, присоединенного представления имеем $8 \otimes 8 = 27 \oplus \bar{10} \oplus 10 \oplus 8 \oplus 8 \oplus 1$ с пятивалентной компонентой. Экранирование для более высоких представлений требует большего числа динамических глюонов. В случае иенулевой "триальности" присутствует нескомпенсированный триплет, (например, $6 \otimes 8 = \bar{3} \oplus 6 \oplus 1$) что делает асимптотически струнное натяжение равным фундаментальному.

Вполне очевидно, что в случае, когда играют роль эффекты разрыва струны выражения вида (55) не имеют смысла. Эти вопросы были рассмотрены [47, 55] в рамках разложения сильной связи, соответствующий результат для примера, присоединенной петли имеет вид (в приближении больших N_c)

$$\langle W_{adj}(C) \rangle = \exp[-\tilde{\sigma}_{adj} \cdot \text{Площадь}(C)] + \frac{\eta}{N_c^2} \exp[-M_{gl} \cdot \text{Периметр}(C)] \quad (56)$$

Аналогичный результат можно также получить в формализме так называемой бэкграундной теории возмущений, см., например, [8]. Потенциал, таким образом, имеет в этом случае два различных режима $R \leq R_c$ и $R \geq R_c$ (где R_c относится критическому расстоянию, где второй член в (56) начинает доминировать). В пределе $T \rightarrow \infty$ это соответствует:

$$V(R) = \sigma R \theta(R_c - R) + \sigma R_c \theta(R - R_c)$$

Потенциал вы полагивается при $R > R_c$. Однако динамические оценки показывают [56], что величина R_c довольно велика в единицах струиного натяжения порядка 1.5 Фм для присоединенного представления $SU(3)$. Другими словами легчайший глюоламп сравнительно тяжелый, и чтобы родить его из вакуума нужно затратить большую энергию. На расстояниях, которые анализировал в [42, 43, 44] аналог второго члена в (56) вносит вклад на уровне статистических ошибок. Это обстоятельство приводит к тому, что размер области КС является довольно большим, как минимум для не слишком высоких D - от самых малых R , где работает теория возмущений, вплоть до критического расстояния R_c .

4.2 Феноменологические модели вакуума КХД и Казимировский скейлинг

Как было отмечено в [7, 8], подавляющее большинство имеющихся в литературе феноменологических моделей непертурбативного вакуума КХД не содержат КС в качестве своего естественного ингредиента, и, более того, встречают внутренние трудности при описании этого феномена. Это, разумеется, не означает, что все до сего момента рассматривавшиеся модели неправильны, - напротив, именно уточнение границ применимости той или иной модели позволяет сделать ее, в некотором смысле, более правильной. Показательно проиллюстрировать это утверждение на примере моделей инстанционного газа/жидкости [57], см. обзор [58]; сценариев конденсации абелевых монополей [30, 59], см. обзоры [60, 61]; а также сценариев конденсации вортексов [62, 63, 64], и некоторых других.

Начнем с модели разреженного инстанционного ансамбля. Строго говоря, поскольку в этой модели отсутствует конфайнмент, с самого начала нельзя рассчитывать на воспроизведение в ней КС. Соответствующий анализ, тем не менее, показателен, поскольку содержит общие черты для целого семейства моделей, основанных на представлении вакуума КХД в виде некоторой суперпозиции классических решений (инстантоны, диона и т.п.).

Инстанционный ансамбль характеризуется средней плотностью $n = N/V$, где N - число инстантонов и антиинстантонов, а V - 4-объем. Распределение инстантонов по размерам задается функцией $D(\rho)$, а средний радиусдается соотношением $\bar{\rho} = \int_0^\infty d\rho \rho D(\rho)$. Феноменологически $n \approx 1 \text{ Фм}^{-4}$ и $\bar{\rho} \approx 0.35 \text{ Фм}$, в этом случае параметр разреженности $n\rho^4/N_c$ много меньше единицы, что *a posteriori* оправдывает разложение по малой плотности в этой модели.

Статический потенциал в такой модели был посчитан в [65], см. также [66].

$$V(R) = \frac{1}{N_c} \int_0^\infty d\rho \frac{dn(\rho)}{d\rho} \int d^3z \text{Tr} [1 - W(z, \rho, R)] \quad (57)$$

при этом $\int_0^\infty dn(\rho) = n$; $\int_0^\infty \rho dn(\rho) = \bar{\rho} n$ и полный топологический заряд вакуума предполагается равнымнулю: $N_I = N_F = N/2$. Потенциал нормирован условием $V(R=0)=0$. Для зарядов в высших представлениях обобщение (57) имеет вид:

$$V_D(R) = 4\pi \frac{N}{V} \int_0^\infty d\rho \nu(\rho) \rho^3 \frac{1}{d(D)} \sum_{J \in D} (2J+1) F_J(x), \quad x = \frac{R}{2\rho} \quad (58)$$

где функция $F_J(x)$ может быть извлечена из [66]. Здесь $d(D) \equiv D$, и сумма идет по $SU(2)$ мультиплетам $J = 0, \frac{1}{2}, 1, \dots$ для разложения соответствующего $SU(3)$ представления. Укажем на тождество $d(D) \cdot C_D = \frac{8}{3} \sum_{J \in D} J(J+1)(2J+1)$ и также $\sum_{J \in D} (2J+1) = d(D)$.

Численно, можно найти, что на малых расстояниях

$$V(R) = 1.79 \cdot \gamma R^2 \cdot \epsilon_D + \mathcal{O}(R^4) \quad (59)$$

где $\gamma = \pi \frac{N}{V} \int_0^\infty d\rho \nu(\rho) \rho$ и численные коэффициенты ϵ_D for $D = 3, 8, 10$ име вид

$$\epsilon_3 : \epsilon_8 : \epsilon_{10} = 1 : 1.87 : 3.11$$

вместо КС результата $1 : 2.25 : 4.5$. Аналогичная ситуация имеет место на больших расстояниях, где нарушение КС находится на уровне 20% (дополнительные подробности в [7])

Эти результаты показывают, что инстантонный ансамбль довольно сильно нарушает КС. Было бы весьма интересно проверить, как происходит такое нарушение в процессе процедуры "охлаждения" на решетке, когда в вакууме конце концов начинают доминировать классические конфигурации. В реальном вакууме КХД можно предложить два возможных объяснения того, почему инстантоны не разрушают КС. Первое состоит в сценарии подавления инстантона (см. в этой связи [68]), а второе апеллирует к неприменимости приложения малой плотности [36]. Мы не обсуждаем эти сценарии здесь и отсылаем заинтересованного читателя к цитированной литературе.

Аналогичным образом обстоит дело в модели доминантности центра гравитации. Отсылая за деталями к [7], укажем, что наложить следующие из КС точные ограничения на этот класс моделей довольно сложно, ввиду большой производительности параметров моделей, однако общая картина иллюстрируется тем, что например, отклонение $SU(2)$ потенциала, индуцированного вортексами от $V_f(R)$ составляет величину порядка 30% для $j = 1$ и ~80% для $j = 3/2$ на больших расстояниях [64], хотя, вероятно, и может быть существенно уменьшено некоторой настройкой параметров. Отметим также данные из [69], которые мы интерпретируем в терминах отношения

$$\xi_D(R) = \frac{1}{d_D} \frac{V_D(R)}{V_f(R)}$$

таким образом, что в теории с точным КС $\xi(R) \equiv 1$. Выбирая R_0 из условия $R_0 V_f(R_0) = 2.5$ (отвечающему переходной области между пертурбативным и непертурбативным режимами потенциала), будем иметь из [69]

$$\xi_8(R_0) = 0.98, \quad \xi_{27}(R_0) = 0.83, \quad \xi_8(2R_0) = 0.86, \quad \xi_{15a}(2R_0) = 0.63, \quad \xi_{16}(3R_0) = 0.55$$

Неприемлемо большой масштаб нарушения КС очевиден.

В работе [8] исследовался также важный вопрос о том, каким образом КС может быть совмещен с представлением о конфайнменте как о дуальном эффекте Мейсснера ([30, 59, 77], а также [78] и обзоры [60, 61]). Универсальный подход состоит в том, что модели, не имеющие какого-либо встроенного механизма обеспечивающего явную калибровочную инвариантность, испытывают проблемы с воспроизведением КС. Однако самой по себе калибровочной инвариантности недостаточно. В качестве примера можно упомянуть модель МИТ-меша [70, 71], в которой $\sigma_D/\sigma_F = \sqrt{d_D}$ в явном противоречии с [43]. Качественно это происходит из-за того, что модель МИТ не имеет аналога струны - ключевого элемента современной картины конфайнмента. Грубо говоря, две когерентные струны несут факторы $g T_D^a$ каждый, что и обеспечивает КС, поскольку поле

вклад в энергию пропорционален квадрату заряда, то есть C_D . В МИТ модели, напротив, заряд входит линейным образом.

В то же время, КС доставляет хорошую возможность проверить представление о струне, обеспечивающей конфайнмент, как о простейшей струне Намбу-Гото [72]. Квантовая динамика такой струны приводит к дополнительным вкладам в потенциал на больших расстояниях вида [73]:

$$\sigma R \rightarrow \sigma R - \frac{\pi}{12} \frac{1}{R} + \dots \quad (61)$$

которые нарушают КС, поскольку

$$\frac{V_D(R)}{V_F(R)} - d_D = \frac{d_D - 1}{V_F(R)R_0} \frac{\pi}{12} \frac{R_0}{R} + \dots \quad (62)$$

где R_0 обозначает некоторый характерный масштаб, например, длину Зоммера. Как подробно обсуждается в [8], к сожалению, точность данных [43] недостаточна, чтобы выделить надежный сигнал (62) над фоном. Вместе с тем дальнейшие измерения в этом направлении должны всячески приветствоватьсь, поскольку в разности типа (62) не возникает стандартной проблемы идентификации "люпнеровского" $1/R$ струнного члена на фоне кулоновского потенциала (ср. (61) и (53)), и, тем самым, реализуется замечательная возможность непосредственно детектировать квантовую динамику струны КХД.

Имеется также ряд интересных возможностей опосредованно использовать данные по КС - например, для потенциалов при пинулевой температуре, для предсказания поведения профиля струн в высших представлениях и т.д. Мы отсылаем заинтересованного читателя к оригинальным работам [7, 8] и ссылкам в них, а в оставшейся части этой главы приведем основные результаты, относящиеся к интерпретации КС на калибровочно-инвариантном языке, развитом в части 3.

4.3 Калибровочно-инвариантное описание КС

Вернемся к соотношению (13):

$$\langle W_D(C) \rangle = \exp \left(\sum_{n=2}^{\infty} i^n \Delta_D^{(n)}(R, T) \right) \quad (63)$$

В фазе конфайнмента вакуум разупорядочен в том смысле, что средние в правой части (63) экспоненциально затухают с характерной корреляционной длиной λ . Для пизшего гауссового коррелятора эта корреляционная длина была померяна в [34] и найдена достаточно маленькой: $\lambda \approx 0.2$ Фм в $SU(3)$ теории без динамических夸арков (см. в этой связи также работы [76]). Принцип гауссовой доминантности означает, что на минимальной поверхности лидирующий вклад обеспечивается двухточечным коррелятором $\langle FF \rangle$. Легко видеть, что

$$\text{Tr}_D \langle F(1)F(2) \rangle = \frac{C_D}{N_c^2 - 1} \langle F^a(1)F^a(2) \rangle = \frac{d_D}{2N_c} \langle F^a(1)F^a(2) \rangle, \quad (64)$$

то есть гауссовское приближение обеспечивает точный КС. Важно отметить, что факт пропорциональности выражения (64) оператору Казимира не зависит от того, по какой траектории соединены точки в корреляторе. Аналогичным образом, свойство гауссова вакуума обеспечивать точный КС не зависит координатного профиля потенциала, и, в частности, от численного значения. Оно выполняется, как уже отмечалось, вплоть до тех расстояний, где эффект разрыва струны становится значительными.

Среднее от петли Вильсона не зависит от выбранной поверхности интегрирования. В этом смысле поверхность S в (13) не несет самостоятельной динамики. Это верно, однако, только в том случае, когда кумулянты удовлетворяют определенным, обсуждавшимся в части 3, и также суммируется весь ряд величин $\Delta^{(n)}[S]$. С другой стороны, типичное выражение для действия удерживающей струны имеет вид [72]

$$\langle W_D(C) \rangle = \sum_{S: \partial S = C} \exp(-A_{str}[S])$$

причем действие струны $A_{str}[S]$ явно зависит от S , а S -независимость приводится к суммированию по S . Имеет место, таким образом, некоторая дуальность между суммой по n в (63) и интегралом по S в (65). Эта аналогия имеет интересные феноменологические следствия [35].

Приступим к изучению структуры кластерного разложения, базируясь на работе [9]. В теории возмущений каждый член $\Delta_D^{(m)}(R, T)$ пропорционален в степени связи g в степени по крайней мере выше, чем m . В это смысле первоначальный вакуум всегда приближенно гауссов. В то же время полный ряд известно, расходится ввиду факториального роста коэффициентов. С непереборной точки зрения нет общих оснований полагать, что между корреляциями существует какая-бы то ни было иерархия. Мы рассмотрим структуру вкладов в КС-нарушающую часть потенциала. Будет показано, что подобные вклады физически отвечают обменам бесцветными состояниями [9].

Удобно выбрать калибровку, задаваемую условиями [41]

$$\Phi(\vec{x}, \vec{y}) = P \exp \left[i(\vec{y} - \vec{x}) \int_0^1 \vec{A}(\vec{x}(1-s) + \vec{y}s, z_4) ds \right] \equiv 1$$

где $z_4 = x_4 = y_4$, а также

$$\Phi(x_4, y_4) = P \exp \left[i \int_{x_4}^{y_4} A_4(\vec{0}, z_4) dz_4 \right] \equiv 1$$

Указанный выбор сделан нами исключительно из соображений компактности записи, в действительности, как нетрудно убедиться, все формулы имеют единственный калибровочно-инвариантный вид.

Петля Вильсона записывается как

$$\langle W_D(C) \rangle = \left\langle \text{Tr}_D P \exp \left(i \int_0^T A_4^a(\vec{z}, t) T_D^a dt \right) \right\rangle$$

где $|\vec{z}| = R$ и вектор-потенциал выражается через напряженность

$$A_4^a(\vec{z}, t) = \int_0^1 ds \vec{z} \vec{E}^a(s\vec{z}; t) ; \quad \vec{E}_i^a(x) = F_{iA}^a(x) \quad (69)$$

В матричной форме

$$\langle W_D(C) \rangle = \text{Tr}_D \left(\hat{\mathbf{1}}_D + \sum_{n=1}^{\infty} i^n \int_0^T dt_1 \dots \int_0^{t_{n-1}} dt_n \langle A_4(\vec{z}, t_n) \dots A_4(\vec{z}, t_1) \rangle \right) \quad (70)$$

Средние в правой части (70) пропорциональны единичной матрице в цветовом пространстве, ввиду чего имеем

$$\int_0^T dt_1 \dots \int_0^{t_{n-1}} dt_n \langle A_4(\vec{z}, t_n) \dots A_4(\vec{z}, t_1) \rangle = \hat{\mathbf{1}}_D \cdot \langle \text{Tr}_D \mathcal{K}_D^{(n)}(R, T) \rangle \quad (71)$$

Мы будем опускать аргументы R и T в корреляторах $\langle \text{Tr}_D \mathcal{K}_D^{(n)}(R, T) \rangle$ для простоты записи, актуальная зависимость корреляторов от своих аргументов также не будет интересовать нас здесь. Центральное значение имеет цветовая структура.

Установим соотношение между $\langle \text{Tr}_D \mathcal{K}_D^{(n)} \rangle$ и $\Delta_D^{(m)}$. Очевидно, что по соображениям симметрии $\langle \text{Tr}_D \mathcal{K}_D^{(1)} \rangle \equiv 0$, а для высших членов имеем

$$\Delta_D^{(2,3)} = \langle \text{Tr}_D \mathcal{K}_D^{(2,3)} \rangle ; \quad \Delta_D^{(4)} = \langle \text{Tr}_D \mathcal{K}_D^{(4)} \rangle - \frac{1}{2} [\langle \text{Tr}_D \mathcal{K}_D^{(2)} \rangle]^2 \quad (72)$$

и по аналогии с (72) $\Delta_D^{(m)} = \langle \text{Tr}_D \mathcal{K}_D^{(m)} \rangle - (\dots)$ где (...) обозначает сумму произведений корреляторов $\langle \text{Tr}_D \mathcal{K}_D^{(p)} \rangle$ более низких порядков $p < m$. Выражения (72) не являются функциями Грина какого-либо физического состояния, а описывают глюонами (см. [9]). Также следует подчеркнуть, что вышеписанные формулы должны рассматриваться как определения, в том числе, и вне рамок теории возмущений (в пертурбативном случае каждый коррелятор лается своим рядом по степеням константы g_s .)

Нас интересует специальная структура вида

$$\delta V_{D_2/D_1} = V_{D_2}(R) - d_{D_2/D_1} \cdot V_{D_1}(R) \quad (73)$$

вклад в которую, очевидно, дают только КС нарушающие члены.

Для конкретного примера мы ограничимся случаем фундаментального и присоединенного представлений, в общей ситуации рассмотрение проходит аналогично. Выражение (73) принимает вид

$$\delta V_{a/f} = - \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{1}{T} \sum_{m=2}^{\infty} i^m \left(\Delta_{adj}^{(m)} - \frac{2N^2}{N^2 - 1} \cdot \Delta_{fund}^{(m)} \right) = - \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{1}{T} \sum_{m=2}^{\infty} i^m \delta \Delta_{a/f}^{(m)} \quad (74)$$

Как легко понять,

$$\delta\Delta_{a/f}^{(2)} = \delta\Delta_{a/f}^{(3)} \equiv 0$$

и сумма в (74) в действительности начинается с $m = 4$.

Следующим принципиальным шагом является использование тождества

$$\langle |W_f(C)|^2 \rangle = \frac{1}{N^2} + \left(1 - \frac{1}{N^2}\right) \langle W_a(C) \rangle$$

с величиной $\langle |W_f(C)|^2 \rangle$ вычисленной в терминах корреляторов (71). Все необходимые технические детали этого вычисления могут быть найдены в оригинальной публикации [9]. Приведем окончательный результат. Он состоит в том, что вклад в величины $\delta\Delta_{a/f}^{(m)}$ (а, следовательно, и в $\delta V_{a/f}$) вносят только корреляторы вида $\langle \text{Tr}_f \mathcal{K}_{f_1}^{(m-p)} \text{Tr}_f \mathcal{K}_{f_2}^{(p)} \rangle$. Вклад же коррелятора $\langle \text{Tr}_f \mathcal{K}_f^{(m)} \rangle$ в точности сокращается. Например, для низшего квартичного члена будем иметь

$$\delta\Delta_{a/f}^{(4)} = \left(\frac{N^2}{N^2 - 1}\right) \cdot \left(\langle \text{Tr}_{f_1} \mathcal{K}_f^{(2)} \text{Tr}_{f_2} \mathcal{K}_{f_2}^{(2)} \rangle - \left(1 + \frac{2}{N^2 - 1}\right) [\langle \text{Tr}_f \mathcal{K}_f^{(2)} \rangle]^2 \right)$$

Это выражение калибровочно инвариантно, поскольку поля $A_4(x)$ в коррелярах $\langle \text{Tr} \mathcal{K}^{(n)} \rangle$ являются функционалами $F_{4n}(x)$ согласно (69).

Результат (76) нетривиален. Левая часть (76) тождественно зануляется, а имеет место точный КС. Можно сказать иначе: отличие (76) от нуля является мерой нарушения КС. Коэффициент перед вторым членом в правой части (76) (равный $5/4$ для $SU(3)$) обеспечивает точное сокращение приводимых стей из первого члена. В пределе больших N_c (76) обращается в нуль. Аналогично обстоит дело и в более высоких порядках кластерного разложения, нарушающие вклады пропорциональны корреляторам бесцветных операторов $\langle \text{Tr}_f \mathcal{K}_{f_1}^{(m-p)} \text{Tr}_f \mathcal{K}_{f_2}^{(p)} \rangle$. Показательно сравнение с (53), где потенциал выражается через корреляторы вида $\langle \text{Tr}_f \mathcal{K}_f^{(m)} \rangle$.

5 Заключение

Кратко подытожим физическую интерпретацию явления КС, сформулированную в настоящей работе [6, 7, 8, 9]. Удерживающая струна, ограниченная контуром петли Вильсона насыщена в фазе конфайнмента квазилокальными объектами - глюлампами. Иначе говоря, различные участки струны взаимодействуют друг с другом посредством обмена глюлампами.⁶ Эффективная теория, описывающая этот "газ" глюлампов является топологической в том смысле, что общий ответ для потенциала не зависит от профиля поверхности, на которой она определена. С другой стороны, при выборе минимальной поверхности газ становится приближенно идеальным - доминируют лишь обмены низшими, легчайшими глюлампами (иными словами, гауссовы корреляторы). Глюлампы взаимодействуют между собой посредством обменов бесцветными глоболами, как это показывается в формулах типа (76). Свойство КС следует из того, что взаимодействие глюлампов друг с другом сравнительно мало. Эта малость обеспечивается, во-первых, $1/N_c^2$ подавлением, а, во-вторых, тем фактом, что высшие глоболы, насыщающие корреляционные функции, подобные (76) - компактные и массивные частицы (так, легчайший скалярный глобол предположительно имеет массу порядка 1.5 ГэВ). Явление КС служит основным аргументом в пользу того, что вакуум КХД является стохастическим, а не когерентным, иными словами, подтверждает гипотезу гауссовой доминантности. Это, в свою очередь, позволяет использовать низкий гауссовский коррелятор в многообразных феноменологических расчетах (см. обзор [15]). В то же время, качественная картина динамики глюлампов на мировом листе является оригинальной и представляет большой самостоятельный интерес, выходящий за пределы задач, связанных с физикой статического потенциала.

Выражая содержание работы одной фразой, можно сказать, что свойство Казимировского скейлинга статического потенциала в квантовой хромодинамике является нетривиальным следствием специфической структуры массовой щели в этой теории.

⁶ В теории струн это имеет прямую аналогию с т.н. полями Калба-Рамона. Подчеркнем, что глюлампы не являются реальными "физическими частицами", а представляют собой эффективные степени свободы на мировом листе струны.

Благодарности

Автор глубоко признателен своему учителю Юрию Антоновичу Симонову.

Автор благодарит Н.Агасяна, Д.Антонова, Э.Ахмедова, П.Волковицкого, Ф.Губаря, А.Дубина, А.Кайдалова, Ю.Калашникову, Б.Кербикова, А.Нефедьева, Л.Окуни, М.Поликарпова, К.Тер-Мартиросяна, М.Чернодуба, а также И.Амбъорна (Копенгаген), Г.Бали (Глазго), Л.Дел Деббио (Пиза), А.Ди Джиакомо (Пиза), Х.Г.Дона (Гейдельберг), Г.'т Хоофта (Уtrecht), Б.Баккера (Амстердам), Д.Тжона (Уtrecht), И.Хопека (Прага) за многочисленные полезные обсуждения и поддержку.

Публикации, входящие в данную работу, были частично поддержаны грантами РФФИ 00-02-17836, РФФИ 00-15-96786, РФФИ 01-02-06284, ИНТАС 01-110, а также фондом ФОНД Научного общества Нидерландов.

Список литературы

- [1] *Review of Particle Physics*, Eur.Phys.J.C**3** (1998) 1-794.
- [2] Itzykson C., Zuber J.-B., *Quantum Field Theory*, McGraw-Hill, 1980.
S.Weinberg, *The Quantum Theory of Fields*, Cambridge Univ.Press, Cambridge 1995.
- [3] M. Creutz, *Quarks, Gluons, and Lattice* (Cambridge Univ. Press, Cambridge, 1983).
H.J. Rothe, *Lecture Notes in Physics* **43** (World Scientific, Singapore, 1992).
L. Montvay and G. Münster, *Quantum Fields on a Lattice* (Cambridge Univ. Press, Cambridge, 1994).
- [4] J.F. Donoghue, E. Golowich, and B.R. Holstein, *Dynamics of the Standard Model* (Cambridge Univ. Press, Cambridge, 1992).
QCD: 20 Years later, proceedings, Aachen, 1992, Eds. P.M. Zerwas and H.A. Kastrup (World Scientific, Singapore, 1993).
- [5] А.А.Славнов, Л.Д.Фаддеев, *Введение в квантовую теорию калибровочных полей*, М.,Наука, 1978.
F.J. Yndurain, *Quantum Chromodynamics: an Introduction to the Theory of Quarks and Gluons* (Springer-Verlag, Berlin-Heidelberg, 1983).
- [6] IO.A.Симонов, В.И.Шевченко, ЯФ, **60** (1997) 1328.
- [7] V.I.Shevchenko, Yu.A.Simonov, Phys.Rev.Lett. **85** (2000) 1811
- [8] V.Shevchenko, Yu.Simonov, hep-ph/0104135; Int.Journ.Mod.Phys. **A18** (2003) 127
- [9] V.Shevchenko, Phys.Lett. **B550** (2002) 85
- [10] V.Shevchenko, hep-th/9810222.
- [11] G. 't Hooft, Nucl.Phys.Proc.Supp. **74** (1999) 413
- [12] D. Gross and F. Wilczek, Phys. Rev. Lett. **30** (1973) 1343.
H.D. Politzer, Phys. Rev. Lett. **30** (1973) 1346.
- [13] P.van Baal, hep-th/9711070.
- [14] J.M.Maldacena, Adv.Theor.Math.Phys. **2** (1998) 231
- [15] A.Di Giacomo, H.G.Dosch, V.I.Shevchenko, Yu.A.Simonov, Phys.Rept. **372** (2002) 319
- [16] M Foster, C Michael, Nucl.Phys.Proc.Supp. **63** (1998) 724
- [17] V.Shevchenko, Yu.Simonov, Phys.Rev. **D66** (2002) 056012

- [18] Yu.A. Simonov, Phys. Usp. **39** (1996) 313.
- [19] G. 't Hooft, Nucl. Phys. **B** **190** (1981) 455.
- [20] Y. Matsubara, S. Ejiri, T. Suzuki, Nucl.Phys.Proc.Suppl. **34** (1994) 176-178.
- [21] J. Gasser and H. Leutwyler, Phys. Rep. **C** **87** (1982) 79.
- [22] M.A. Shifman, A.I. Vainshtein, and V.I. Zakharov, Nucl. Phys. **B** **147** (1979) 385, 448.
V.A. Novikov, M.A. Shifman, A.I. Vainshtein, and V.I. Zakharov, Fortschr. Phys. **8** (1984) 585.
- [23] H.G. Dosch, Phys. Lett. **B** **190** (1987) 177.
H.G. Dosch, Yu.A. Simonov, Phys. Lett. **B** **205** (1988) 339.
- [24] D.I. Diakonov, Prog. Part. Nucl. Phys. **36** (1996) 1 .
T. Schäfer and E.V. Shuryak, Rev. Mod. Phys. **70** (1998) 323.
- [25] P. Haagensen, Phys.Lett., **B382** (1996) 356;
V.Gribov, Eur.Phys.J. **C10** (1999) 91;
K-I. Kondo, Phys. Rev. **D** **57** (1998) 7467; ibid. **D** **58** (1998) 085013, 105016, 105019.
- [26] G.'t Hooft, hep-th/9903189.
- [27] D.Antonov, Surveys High Energ.Phys. **14** (2000) 265
- [28] A. Chodos, R.L. Jaffe, K. Johnson, C.B. Thorn, V.F. Weisskopf, Phys. Rev. **D** **9** (1974) 3471.
- [29] R. Akhoury, V. I. Zakharov, Phys.Lett. **B438** (1998) 165-172.
- [30] S. Mandelstam, Phys. Lett. **B** **53** (1975) 476.
G.'t Hooft, in: *High Energy Physics*, Ed. A. Zichichi (Editrice Compositori, Bologna, 1976).
- [31] A.A. Abrikosov, Sov. Phys.- JETP **5** (1957) 1174
- [32] Yu.M. Makeenko and A.A. Migdal, Nucl. Phys. **B** **188** (1981) 269.
- [33] S.Mandelstam, Phys.Rev. **175** (1968) 1580;
Ann.Phys. **19**, 1 (1962) 25.
- [34] A. Di Giacomo and H. Panagopoulos, Phys. Lett. **B** **285** (1992) 133.
L. Del Debbio, A. Di Giacomo, and Yu.A. Simonov, Phys. Lett. **B** **332** (1994) 111.
M. D'Elia, A. Di Giacomo, and E. Meggiolaro, Phys. Lett. **B** **408** (1997) 315.
A. Di Giacomo, E. Meggiolaro, and H. Panagopoulos, Nucl. Phys. **B** **483**

- (1997) 371.
A. Di Giacomo, M. D'Elia, H. Panagopoulos, and E. Meggiolaro, hep-lat/9808056.
- [35] V.Shevchenko, in preparation
- [36] Y. Koma, E. -M. Ilgenfritz, H. Toki, T. Suzuki, Phys.Rev. **D64** (2001) 011501
- [37] Yu.A. Simonov, Yad. Fiz., **58**, 113 (1995);
Yu.A. Simonov, in *Lecture Note in Physics*, vol 479, (Springer, 1997);
Симонов Ю.А. ЯФ, **50** (1989) 213.
- [38] L. Del Debbio, M. Faber, J. Greensite, S. Olejnik, Phys.Rev. **D53** (1996) 5891
- [39] M. Eidemüller, M. Jamin, Phys.Lett.B **416** (1998) 415.
- [40] S.V.Ivanov, G.P.Korchemsky, Phys.Lett. **B154** (1985) 197.
- [41] I.Balitskii, Nucl.Phys.B **254** (1985) 166.
- [42] G. S. Bali, Nucl.Phys.Proc.Suppl. **83** (2000) 422
- [43] G.S. Bali, Phys.Rev. **D62** (2000) 114503
- [44] S.Deldar, Phys.Rev. **D62** (2000) 034509; S.Deldar, Nucl.Phys.Proc.Suppl. **73** (1999) 587
- [45] J.Ambjørn, P.Olesen, C.Peterson, Nucl. Phys. **B240** 189, 533 (1984).
- [46] Yu.A.Simonov, JETP Lett., **71** (2000) 187.
- [47] C.Bernard, Phys.Lett. **B108** (1982) 431
- [48] J.A. de Azcárraga, et al, Nucl.Phys.B**510** (1998) 657; J.A. de Azcárraga, A.J.Macfarlane, math-ph/0006013.
- [49] H.B.G.Casimir, Proc.Roy.Acad. Amsterdam **34** (1931) 844;
- [50] I.M.Gelfand, Math. Sbornik **26** (1950) 103; (English transl.: Los Alamos Sci.Lab. AEC-TR-6133, 1963)
- [51] M.Peter, Phys. Rev. Lett. **78** (1997) 602, Nucl. Phys. **B501** 471 (1997);
Y.Schröder, Phys. Lett. **B447** 321 (1999)
- [52] P.Weisz, R.Wohlert, Nucl.Phys. **B236** (1984) 397
- [53] N.A.Campbell, I.H.Jorysz, C.Michael, Phys. Lett. **B167** (1986) 91
- [54] C.Michael, Nucl. Phys.Proc. Suppl.) **26** (1992) 417; C.Michael, hep-ph/9809211.

- [55] J.Greensite, M.B.Halpern, Phys.Rev.**D27** (1983) 2545
- [56] Yu.A.Simonov, Nucl.Phys. **B592** (2001) 350.
- [57] C.G.Callan, R.Dashen, D.J.Gross, Phys.Rev.**D17** (1978) 2717, **D19** (1979) 1826; E.V.Shuryak, Nucl.Phys.**B203** (1982) 93,116,140; D.I.Diakonov, V.Yu.Petrov, Nucl.Phys.**B245** (1984) 259, Nucl.Phys.**B272** (1986) 457.
- [58] T. Schaefer, E. Shuryak, Rev.Mod.Phys. **70** (1998) 323
- [59] G.'t Hooft, Nucl.Phys. **B190** (1981) 455
- [60] M.N.Chernodub, F.V.Gubarev, M.I.Polikarpov, V.I.Zakharov, hep-lat/0103033
- [61] J.M. Carmona, M. D'Elia, A. Di Giacomo, B. Lucini, G. Paffuti hep-lat/0103005
- [62] G.'t Hooft, Nucl.Phys.**B138** (1978) 1.
- [63] M. Faber, J. Greensite, S. Olejnik, Phys.Lett. **B474** (2000) 177;
- [64] M. Faber, J. Greensite, S. Olejnik, Nucl.Phys.Proc.Suppl. **73** (1999) 572; L. Del Debbio, M. Faber, J. Greensite, S. Olejnik, hep-lat/9802003; M. Faber, J. Greensite, S. Olejnik, Phys.Rev. **D57** (1998) 2603
- [65] C.G. Callan, Jr., R. Dashen, D. J. Gross, F.Wilczek, A. Zee, Phys.Rev.**D18** (1978) 4684
- [66] D.Diakonov, Yu.Petrov, M.Pobylitsa, Phys.Lett. **B226** (1989) 372; D.Diakonov, V.Petrov, Proc. of the Int. workshop - Nonperturbative approaches to quantum chromodynamics, Trento, 1995, ed. by D.Diakonov
- [67] M. Fukushima, E.-M. Ilgenfritz, H. Toki, hep-ph/0012358
- [68] M.Polikarpov, A.Veselov, Nucl.Phys. **B297** (1988) 34
- [69] S.Deldar, JHEP **0101** (2001) 013
- [70] A. Chodos, R.L. Jaffe, K. Johnson, C.B. Thorn, V.F. Weisskopf, Phys. Rev. **D 9** (1974) 3471.
- [71] K.Johnson and C.B.Thorn, Phys. Rev. **D13**, 1934 (1976); T.H.Hansson, Phys.Lett. **B166** (1986) 343
- [72] A.M.Polyakov, *Gauge fields and strings*, Harwood Academic Publishers, Chur, 1987.
- [73] M.Lüscher, K.Symanzik, P.Weisz, Nucl.Phys.**B173** (1980) 365.

- [74] V.Volterra, B.Hostinsky, "Opérations infinitésimale linéaires", Gauthiers Villars, Paris, 1939; M.B. Halpern, Phys.Rev. **D19** (1979) 517; N.Bralic, Phys.Rev. **D22** (1980) 3090; Y. Aref'eva, Theor.Math.Phys. **43** (1980) 353; Yu.A.Simonov, Phys.Atom.Nucl. **50** (1989) 213; M. Hirayama, M. Ueno, Prog.Theor.Phys. **103** (2000) 151
- [75] S.V.Ivanov, G.P.Korchensky, Phys.Lett. **B154** (1985) 197; L.Lukaszuk, E.Leader, A.Johansen, Nucl.Phys. **B562** (1999) 291 V.Shevchenko, Yu.Simonov, Phys.Lett. **B347** (1998) 146 (1986) 91;
- [76] J.Ambjørn, P.Olesen, Nucl.Phys. **B170** (1980) 60; P.Olesen, Nucl.Phys. **B200** (1982) 381
- [77] S.Mandelstam, Phys.Lett.**B53** (1975) 476, Phys.Rep.**C23** (1976) 245
- [78] Z.F. Ezawa, A.Iwazaki, Phys.Rev. **D25** (1982) 2681; ibid **D26** (1982) 631; S.Maedan, T.Suzuki, Prog. Theor. Phys.**81** (1989) 229
- [79] Yu.A.Simonov, Phys.Atom.Nucl. **60** (1997) 2069; Yu.A. Simonov, J.A. Tjon, Phys.Rev. **D62** (2000) 014501