

КРИТИЧЕСКИЕ ИНДЕКСЫ ОДНОМЕРНЫХ МОДЕЛЕЙ ТЕОРИИ ПОЛЯ НА РЕШЕТКЕ

А.В.Забродин

Найдены критические индексы и длинноволновая асимптотика корреляционных функций в одномерных нерелятивистских моделях теории поля на решетке.

1. Использование аппарата конформной теории поля дало эффективный метод исследования корреляционных свойств одномерных квантовых систем ¹⁻⁶. Идея этого подхода заключается в том, что подобные системы в длинноволновом пределе обладают конформной симметрией, поскольку при нулевой температуре в них происходит фазовый переход. При этом корреляционные функции спадают на больших расстояниях по степенному закону. Показатели степени (критические индексы) могут быть выражены через энергии нижайших возбуждений системы в большом, но конечном объеме ¹.

Для точно решаемых моделей этот подход был развит в работах ^{2, 4-6}. В дальнейшем

он был обобщен на континуальные модели теории поля с дальним взаимодействием. Оказалось, что в этих случаях длинноволновые свойства системы описываются гауссовой моделью — простейшей конформной теорией с единичным центральным зарядом. Как известно, спектр размерностей гауссовой модели зависит от одного непрерывного параметра. При этом значение этого параметра для конкретных моделей (а с ним и все критические индексы) определяется характером взаимодействия на малых расстояниях и выражается универсальным образом через скорость безмассовых возбуждений в системе.

Однако для моделей на решетке подобные общие соотношения между критическими индексами и термодинамическими величинами не были известны. В этой работе мы получим универсальные формулы, выражающие критические индексы через термодинамические параметры системы.

Рассмотрим систему бесспиновых частиц на одномерной решетке с гамильтонианом

$$H = - \sum_{x=1}^L (\psi_{x+1}^+ \psi_x + \psi_x^+ \psi_{x+1} - 2\psi_x^+ \psi_x) + g \sum_{x,y} \psi_x^+ \psi_x V_{x-y} - \mu \sum_{x=1}^L \psi_x^+ \psi_x, \quad (1)$$

где ψ_x^+ , ψ_x — решеточные бозе- или ферми-операторы, V_{x-y} — некоторый отталкивающий потенциал парного взаимодействия ($V_x = V_{-x}$), $g > 0$ — константа связи, μ — химический потенциал. Пусть ϵ_0 — плотность энергии основного состояния системы, тогда $\rho = \partial \epsilon_0 / \partial \mu$ — равновесная плотность частиц при нулевой температуре. В дальнейшем мы будем предполагать, что потенциал и плотность таковы, что щель в спектре возбуждений системы отсутствует. При этом условия наши рассуждения не зависят от явного вида V_x . Сформулировать какие-либо точные условия на V_x довольно трудно, хотя из качественных соображений ясно, что щель отсутствует для весьма широкого класса потенциалов. Граничные условия в (1) предполагаются периодическими; при этом удобно представлять себе решетку свернутой в кольцо — эта интерпретация будет использована в п. 2.

2. Как известно, масштабные размерности h примарных операторов ϕ связаны с энергиями E_L^ϕ наименьших возбуждений системы в ящике длины L (таких, что $\langle vac | \phi | \phi \rangle \neq 0$) следующим образом^{1, 2}:

$$E_L^\phi - E_L^{vac} = 2\pi v L^{-1} h. \quad (2)$$

Здесь $|vac\rangle$ — физический вакуум, v — групповая скорость на поверхности Ферми (скорость звука), $E_L^{vac} = \epsilon_0 L$ — энергия основного состояния системы. Длинноволновая асимптотика одновременного коррелятора полей ϕ имеет вид

$$\langle vac | \phi(x) \phi(0) | vac \rangle \sim \cos(P_\phi x) x^{-2h}, \quad (3)$$

где P_ϕ — импульс состояния $|\phi\rangle$, отличный от нуля при наличии щели в спектре оператора импульса.

Итак, для того чтобы найти спектр размерностей в системе (1), достаточно с точностью L^{-1} найти энергии всех нижайших возбуждений. Начнем с тех возбуждений, которые сохраняют число частиц. Прежде всего, в случае отсутствия энергетической щели имеется простейшее возбуждение с импульсом $\pm 2\pi/L$ и энергией $2\pi v/L$ (один фонон). Отсюда размерность соответствующего оператора $h = 1$, что совпадает с канонической размерностью оператора плотности $\psi_x^+ \psi_x$. Далее, в спектре $\epsilon(p)$ имеется периодическая ветвь с периодом $2\pi\rho$: $\epsilon(2m\pi\rho) = 0$. При больших, но конечных L энергии этих состояний $\epsilon^{(m)}$ уже не равны нулю: $\epsilon^{(m)} \sim L^{-1}$. Энергии $\epsilon^{(m)}$ этих состояний $|\phi_m\rangle$ нам и надо найти. В системах, обладающих галилеевой инвариантностью, состояния $|\phi_m\rangle$ соответствуют движению системы как целого^{7, 8}, и их энергии вычисляются тривиально: $\epsilon^{(m)} = 4\pi^2 m^2 \rho L^{-1}$. На решетке галилеева инвариантность отсутствует, и необходим другой подход.

Будем искать состояния $|\phi_m\rangle$ в виде

$$|\phi_m\rangle = \sum_{\{x_j\}} \exp(ip_m \sum_{j=1}^N x_j) \Psi_m(x_1, \dots, x_N) \prod_{k=1}^N \psi_{x_k}^+ |0\rangle, \quad (4)$$

где $p_m = 2\pi m/L$, $|0\rangle$ — голый вакуум. При $m=0$ $|\phi_0\rangle = |\text{vac}\rangle$, и Ψ_0 является волновой функцией основного состояния в координатном представлении. При $m \neq 0$ Ψ_m не должна сильно отличаться от Ψ_0 из-за малости p_m .

Подействуем гамильтонианом H (1) на состояние (4) и подберем Ψ_m так, чтобы (4) являлось его собственным состоянием с наименьшей энергией при фиксированном полном импульсе $2\pi m\rho$. Легко убедиться, что для этого Ψ_m должна быть волновой функцией основного состояния (в N -частичном секторе) следующего гамильтониана $H(p)$ при $p=p_m$:

$$H(p) = H + (1 - \cos p) \sum_{x=1}^L (\psi_{x+1}^+ \psi_x + \psi_x^+ \psi_{x+1}) - i \sin p \sum_{x=1}^L (\psi_{x+1}^+ \psi_x - \psi_x^+ \psi_{x+1}). \quad (5)$$

Этот гамильтониан получается из H преобразованием $\psi_x^+ \rightarrow \exp(ipx)\psi_x^+$, $\psi_x \rightarrow \exp(-ipx)\psi_x$, причем $H(0) = H$. В силу калибровочной инвариантности это преобразование эквивалентно помещению системы (1) в однородное магнитное поле, перпендикулярное плоскости кольца, в которое свернута решетка (см. п. 1). Очевидно, p квантуется ($p=p_m$), и поток магнитного поля через кольцо равен $2\pi m$.

Для сдвига энергии основного состояния $H(p)$ по сравнению с H можно написать¹⁾ (в порядке L^{-1}):

$$\epsilon^{(m)} = 1/2 L p_m^2 (\partial^2 \epsilon_0 / \partial p^2)_{p=0} = 2\pi v L^{-1} \pi \eta v^{-1} m^2. \quad (6)$$

При отсутствии галилеевой инвариантности импульс p и плотность потока $j = i(\psi_{x+1}^+ \psi_x - \psi_x^+ \psi_{x+1})$, вообще говоря, не пропорциональны друг другу, и введенная в (6) восприимчивость

$$\eta = \partial^2 \epsilon_0 / \partial p^2 = \partial j / \partial p \quad (7)$$

характеризует связь этих величин в системе (1).

Подействовав гамильтонианом H на (4) найдем, что энергия состояния $|\phi_m\rangle$ равна $\epsilon^{(m)}$ (6). Сравнивая с (2), получим размерности соответствующих примарных операторов: $h_{0,m} = \pi \eta v^{-1} m^2$.

Теперь рассмотрим возбуждения, меняющие число частиц. В случае бозонной статистики добавление в систему n частиц приводит к возрастанию энергии на $1/2 n^2 \chi^{-1} L^{-1}$, где $\chi = \partial \rho / \partial \mu = \partial^2 \epsilon_0 / \partial \mu^2$ — восприимчивость, "дуальная" к η (7). Сравнив с (2), получим новый набор размерностей $h_{n,0} = (4\pi v \chi)^{-1} n^2$.

Между скоростью звука v и восприимчивостями η , χ имеется связь совершенно общего характера. Действительно, в силу соотношения (7) между импульсом и плотностью потока волновое уравнение, описывающее распространение длинных волн, примет вид $\chi \partial^2 u / \partial t^2 = \eta \partial^2 u / \partial x^2$ ($u(x, t)$ — смещение частиц среды, причем x здесь можно рассматривать как

1) Разумеется, такой же результат получается и после вычисления сдвига энергии по теории возмущений, причем для получения ответа в порядке L^{-1} достаточно учесть первые два порядка по p .

непрерывную переменную). Отсюда получаем универсальное соотношение

$$v^2 = \eta \chi^{-1} \quad (8)$$

3. Таким образом, комбинируя различные типы возбуждений, находим с учетом (8) полный спектр размерностей в виде

$$h_{n, m} = n^2/R^2 + m^2R^2/4, \quad (9)$$

где

$$R^2 = 4\pi v \chi. \quad (10)$$

Мы получили спектр размерностей гауссовой модели ⁹. Для бозонов числа n, m — целые. Как следует из простых соображений, основанных на свойствах симметрии волновой функции, импульс $P = 2\pi\rho t$ наимизших состояний (с нулевой энергией при $L \rightarrow \infty$), измеренный в единицах $2\pi\rho$, может быть либо целым, либо полуцелым (в зависимости от четности N): $(-1)^{2m} = (-1)^{N-1}$ ⁷. Поэтому для фермионов при n четном m — целое, при n нечетном m — полуцелое.

Пользуясь (3), теперь несложно выписать асимптотику корреляционных функций. Например, коррелятор фермионных полей ведет себя при $|y-x| \gg \rho^{-1}$ как

$$\langle vac | \psi_x^+ \psi_y | vac \rangle \sim \cos(\pi\rho|x-y|) |x-y|^{-2/R^2 - R^2/8}, \quad (11)$$

Это соответствует $n=1, m=1/2$ в (9). Выбор $n=1$ диктуется тем, что в коррелятор (11) дают вклад только те промежуточные состояния, в которых число частиц отличается от вакуумного на 1. Для фермионов m при этом должно быть полуцелым; легко видеть, что минимальный показатель получается при $m=1/2$. Другие корреляторы находятся аналогично.

Подчеркнем заключение, что (10) дает наиболее общую связь критических индексов с термодинамическими параметрами системы. При переходе к непрерывному пределу в (1) галилеева инвариантность восстанавливается, и (10) совпадает с ранее известной формулой ^{2, 7, 8, 10}. В случае точно интегрируемых магнетиков (10) совпадает с выражением, полученным ранее другими методами ¹¹. Отметим также, что в модели Хаббарда критические индексы были выражены через восприимчивость χ в работе ¹².

Автор благодарен В.Е.Корепину, В.Я.Кривнову, А.Д.Миронову и А.А.Овчинникову за обсуждения и ценные замечания.

Литература

1. Cardy J.L. Nucl. Phys. B, 1986, 270 (FS16), 186.
2. Боголюбов Н.М. и др. Письма в ЖЭТФ, 1986, 44, 405.
3. Blöte H.W. et al. Phys. Rev. Lett., 1986, 56, 742; Affleck I. Phys. Rev. Lett., 1986, 56, 746.
4. Ařcaraz F. et al. Ann. Phys., 1988, 182, 280.
5. De Vega H.J., Karowski M. Nucl. Phys. B, 1987, 285 (FS19), 619.
6. Von Gehlen G. et al. J. Phys. A, 1987, 20, 2577.
7. Mironov A.D., Zabrodin A.V. Preprint FIAN, 1989; Забродин А.В., Миронов А.Д. ЖЭТФ, 1990, 97, в печати.
8. Haldane F.D.M. J. Phys. C, 1981, 14, 2585.
9. Kadanoff L.P. Ann. Phys., 1979, 120, 39.
10. Забродин А.В., Овчинников А.А. ЖЭТФ, 1985, 88, 1233.
11. Bogoliubov N.M. et al. Nucl. Phys. B, 1986, 275, 687.
12. Bogoliubov N.M., Korepin V.E. Int. Journ. Mod. Phys. B, 1989, 3, 427.

Поступила в редакцию
20 февраля 1990 г.

После переработки
18 апреля 1990 г.