

КРИТИЧЕСКИЕ ИНДЕКСЫ В ХХЗ МАГНЕТИКЕ ГЕЙЗЕНБЕРГА

А.Г.Изергин, В.Е.Корепин

Рассматриваются корреляционные функции ХХЗ магнетика Гейзенберга при нулевой температуре. Исследуется их асимптотическое поведение на бесконечности.

Гамильтониан магнетика Гейзенберга имеет вид

$$H = - \sum_{n=1}^N \{ \sigma_n^x \sigma_{n+1}^x + \sigma_n^y \sigma_{n+1}^y + \cos 2\eta (\sigma_n^z \sigma_{n+1}^z - 1) + h (\sigma_n^z - 1) \}. \quad (1)$$

Здесь σ – матрицы Паули, расположенные на периодической решетке с N -узлами, h – магнитное поле, η – константа связи. Рассмотрим следующую антиферромагнитную область: $0 < 2\eta \leq \pi$. Модель была решена в работе ¹ с помощью анзацта Бете. Основное состояние гамильтониана получается при заполнении моря Дирака. Функция $\rho(\lambda)$, описывающая распределение частиц в море, удовлетворяет интегральному уравнению:

$$\rho(\lambda) - \frac{1}{2\pi} \int_{-\Lambda}^{\Lambda} K(\lambda, \mu) \rho(\mu) d\mu = \frac{\sin 2\eta}{2\pi \operatorname{ch}(\lambda + i\eta) \operatorname{ch}(\lambda - i\eta)}; \quad (2)$$

$$K(\lambda, \mu) = \sin 4\eta [\operatorname{sh}(\lambda - \mu + 2i\eta) \operatorname{sh}(\lambda - \mu - 2i\eta)]^{-1}. \quad (3)$$

Полная плотность моря D равна:

$$D = \int_{-\Lambda}^{\Lambda} \rho(\lambda) d\lambda. \quad (4)$$

Она определяет среднее значение σ^z в вакууме: $\langle \sigma_n^z \rangle = 1 - 2D$. В этих формулах λ – это аддитивный спектральный параметр. Голые импульс и энергия частиц в море Дирака следующим

образом выражаются через λ :

$$p_0(\lambda) = i \ln \frac{\operatorname{ch}(\lambda - i\eta)}{\operatorname{ch}(\lambda + i\eta)}; \quad \epsilon_0(\lambda) = -2 \sin 2\eta \frac{dp_0(\lambda)}{d\lambda} + 2h. \quad (5)$$

Величина Λ — это значение спектрального параметра на границе зоны Ферми. Важную роль играет также функция одетого заряда $z(\lambda)$ ². Она определяется интегральным уравнением

$$z(\lambda) - \frac{1}{2\pi} \int_{-\Lambda}^{\Lambda} K(\lambda, \mu) z(\mu) d\mu = 1. \quad (6)$$

В нулевом магнитном поле ($h \rightarrow 0$, $\Lambda \rightarrow \infty$) в области $|\lambda| \ll \Lambda$ заряд равен $z(\lambda) = \pi/4\eta$, т.е. сводится к одетому заряду элементарного возбуждения². В этой модели элементарное возбуждение строится как дырка в море Дирака и обладает фермионными квантовыми числами. Другая важная характеристика модели — это скорость звука v :

$$v = \partial \epsilon / \partial p \Big|_{p=\Lambda}. \quad (7)$$

Здесь $\epsilon(\lambda)$ и $p(\lambda)$ — это одетые (наблюдаемые) энергия и импульс элементарного возбуждения¹. При нулевом магнитном поле $v = 2\pi \sin 2\eta / (\pi - 2\eta)$ ³.

Мы исследовали асимптотику одновременных корреляторов при конечном магнитном поле. У нас получилось следующее представление (см. (4))

$$\langle \sigma_{n+1}^z \sigma_1^z \rangle - \langle \sigma_n^z \rangle^2 = \frac{a}{n^2} + \frac{b \cos(2\pi Dn)}{n^\theta} \quad (n \rightarrow \infty), \quad (8)$$

В котором критический индекс θ оказался равным

$$\theta = 2[z(\Lambda)]^2; \quad 0 \leq h < 4 \sin^2 \eta. \quad (9)$$

Отметим, что в области $0 < 2\eta < \pi/2$ лидирует первое слагаемое в (8) ($\theta > 2$), а в области $\pi/2 < 2\eta < \pi$ лидирует второе слагаемое ($\theta < 2$). Поясним аргументы, приводящие к формуле (9). Важную роль играет алгебраическая формулировка анзаца Бете⁴. В работах^{5,6} были проклассифицированы все модели, обладающие данной R -матрицей, и было показано, что произвольная модель, связанная с данной R -матрицей, параметризуется двумя произвольными функциями $p_0(\lambda)$ и $\epsilon_0(\lambda)$, которые заменяют (5). Из работы⁷ следует, что критический индекс θ не зависит от этих произвольных функций. Он определяется R -матрицей и величиной Λ . Именно это соображение является решающим. Формула (9) согласуется с результатами теории возмущений. В окрестности свободных фермионов ($2\eta \sim \pi/2$) при $h=0$ корреляторы были исследованы в работах⁸⁻¹⁰, где было показано, что один критический индекс определяет асимптотику всех корреляторов, включая разновременные. Основываясь на этом, для асимптотики разновременных корреляторов выскажем следующую гипотезу:

$$\langle \sigma_{n+1}^-(t) \sigma_1^+(0) \rangle = C(n^2 - v^2 t^2)^{-1/2 \theta} \quad (n \rightarrow \infty).$$

Здесь v задается формулой (7), а θ — формулой (9). Рассмотрим теперь предел нулевого магнитного поля ($h \rightarrow 0$, $\Lambda \rightarrow \infty$); при этом $D = 1/2$; $\langle \sigma^z \rangle = 0$; $z(\Lambda) = \sqrt{\pi/4\eta}$, таким образом $\theta = \pi/2\eta$. Отметим, что эта формула присутствует в работе⁹. Случай $2\eta = \pi$ соответствует антиферромагнитному случаю для ХХХ магнетика Гейзенберга. В этом случае получаем для одновременных корреляторов

$$\langle \sigma_{n+1}^z \sigma_1^z \rangle = b(-1)^n/n; \quad \langle \sigma_{n+1}^- \sigma_1^+ \rangle = C/n \quad (n \rightarrow \infty).$$

Подчеркнем еще раз, что полученная выше формула (9) для критического индекса является универсальной для любой одномерной интегрируемой модели, обладающей R -матрицей XXZ или XXX моделей Гейзенберга^{5,6}. Во всех этих моделях (для данной R -матрицы) критический индекс является одинаковой функцией Λ (значения спектрального параметра на границе зоны Ферми). Однако, если выразить критический индекс как функцию одетого импульса Ферми (плотности), то он несомненно будет зависеть от конкретной модели. Например, в случае одномерного бозе-газа с точечным взаимодействием формула (9) (после замены ядра K в (6) на рациональное: $K(\lambda, \mu) = 2c/[c^2 + (\lambda - \mu)^2]$) воспроизводит известные результаты¹¹⁻¹³.

В заключение выражаем благодарность за обсуждения Л.Д.Фаддееву, В.Н.Попову, Н.М.Боголюбову, А.Забродину, Н.А.Славнову.

Литература

1. *Yang C.N., Yang C.P.* Phys. Rev., 1966, 150, 321.
2. *Корепин В.Е.* ТМФ, 1979, 41, 169.
3. *Johnson J.D., Krinsky S., McCoy B.M.* Phys. Rev., 1973, A8, 2526.
4. *Фаддеев Л.Д., Тахтаджян Л.А.* УМН, 1979, 34, 13.
5. *Корепин В.Е.* ДАН СССР, 1982, 265, 1361.
6. *Izergin A.G., Korepin V.E.* Lett. Math. Phys., 1984, 8, 259.
7. *Izergin A.G., Korepin V.E.* Сов.н. Math. Phys., 1985, 99, 271.
8. *Lieb E., Schultz T., Mattis D.* Ann. Phys., 1961, 16, 407.
9. *Luther A., Peschel I.* Phys. Rev., 1975, B12, 3908.
10. *Fogedby H.C.* Journ. Phys., 1978, C11, 4767.
11. *Попов В.Н.* ТМФ, 1972, 11, 354.
12. *Ефетов К.Б., Ларкин А.И.* ЖЭТФ, 1975, 69, 764.
13. *Haldane F.D.M.* Phys. Rev. Lett., 1981, 47, 1840.