

ПАРАМАГНИТНАЯ ВОСПРИИМЧИВОСТЬ И КРОССОВЕР-ПЕРЕХОД ПАРАМАГНЕТИК-ФЕРРОМАГНЕТИК В ОСНОВНОМ СОСТОЯНИИ $U = \infty$ МОДЕЛИ ХАББАРДА

Е.Г.Горячев, Д.В.Кузнецов*

Институт физики им.В.Л.Киренского Сибирского отделения РАН,
660036, Красноярск, Россия

*Красноярский государственный университет
660062, Красноярск, Россия

Поступила в редакцию 8 июля 1992 г.

Вычисляется парамагнитная восприимчивость $\chi(0, 0) = dR(H)/dH$ ($H \rightarrow 0$, $U = \infty$) модели Хаббарда во втором порядке по кинематическому взаимодействию. Результат кардинально изменяет вывод о парамагнитной неустойчивости при $T = 0$, который следовал из теории первого порядка по кинематическому полю¹. Выражение для $\chi(0, 0)$ согласуется с паулиевской восприимчивостью в газовом пределе ($n \rightarrow 0$), дает сильное корреляционное усиление (≈ 5 раз) в области промежуточного заполнения ($n \approx 0, 5$) и кроссовер-переход в ферромагнитное состояние в точке $n \approx 0, 83$ для $\rho(E) = \rho = 1/2W$.

1. Во втором порядке по $t(f - f')$ для $U = \infty$ квазичастичная функция Грина имеет вид^{2,3}:

$$G_{\sigma}(\omega, \mathbf{k}) = \frac{n_{\sigma}^{\bar{\sigma}}}{\omega - n_{\sigma}^{\bar{\sigma}} E(\mathbf{k}) - \Omega_{\sigma}(\omega, \mathbf{k})/n_{\sigma}^{\bar{\sigma}}}, \quad (1)$$

$$\Omega_{\sigma}(\omega, \mathbf{k}) = \Omega_{\sigma}^I(\mathbf{k}) + \Omega_{\sigma}^{II}(\omega), \quad (2)$$

где собственно энергетическая часть $\Omega_{\sigma}^I(\mathbf{k})$ учитывает все эффекты (локальные и нелокальные), линейные по $t(f - f')$ ¹.

$$\Omega_{\sigma}^I(\mathbf{k}) = K_{\sigma}(\mathbf{h})E(\mathbf{k}) - W\Delta_{\sigma}(\mathbf{h}), \quad (3)$$

$$\Delta_{\sigma}(\mathbf{h}) = \langle X_0^{\bar{\sigma}0} X_{\mathbf{h}}^{0\bar{\sigma}} \rangle, \quad (4)$$

$$K_{\sigma}(\mathbf{h}) = \langle n_0^{\bar{\sigma}} n_{\mathbf{h}}^{\bar{\sigma}} \rangle - (n^{\bar{\sigma}})^2 + \langle X_0^{\bar{\sigma}\sigma} X_{\mathbf{h}}^{\sigma\bar{\sigma}} \rangle, \quad (5)$$

$$W = |t|z, \quad E(\mathbf{k}) = \sum_{\mathbf{h}} t(\mathbf{h})e^{i\mathbf{k}\mathbf{h}}. \quad (6)$$

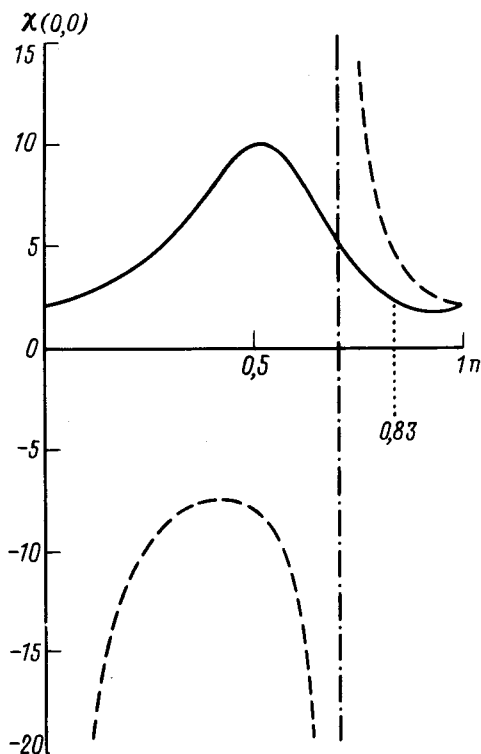
Система уравнений, следующая из¹, для $\Omega_{\sigma}^{II}(\omega) = 0$ описывает как состояние Стонера–Нагаока (насыщенный ферромагнетизм: $R = n^{\sigma}, n^{\bar{\sigma}} = 0$), так и нестабильность этого состояния при конечных дырочных концентрациях²⁻⁴. В работе⁵ показано, что в специальном случае трехчастичной проблемы (один перевернутый спин в состоянии Стонера–Нагаока), одночастичная функция Грина (1) совпадает с точным решением задачи⁶.

2. Функцию Грина (1) легко обобщить на случай внешнего магнитного поля:

¹) Все определения такие же как в¹⁻³.

$$G^\sigma(\omega, \mathbf{k}, n^\sigma, H) = G^\sigma(\omega + \eta(\sigma)H, \mathbf{k}, n^\sigma(H), H = 0). \quad (7)$$

В работе ¹ была вычислена парамагнитная восприимчивость $\chi(0, 0)$ в первом порядке по кинематическому полю. Полученное выражение для $\chi(0, 0)$ оказалось отрицательным в области $0,7 \geq n \geq 0$, где согласно уравнениям кинематического поля (см. ^{2,3}) $R = n^\sigma - n^{\bar{\sigma}} = 0$ (то есть состояние либо парамагнитно, либо синглетно). При $n = 0$ и $n \approx 0,7$ $\chi(0, 0) \rightarrow -\infty$ (рисунок). Подобный результат мог бы служить указанием на нестабильность парамагнитного состояния и возможность существования синглетной фазы в основном состоянии модели Хаббарда. Однако в настоящее время мы ставим под сомнение такой результат.



Однородная статическая парамагнитная восприимчивость как функция концентрации в $U = \infty$ модели Хаббарда для плотности состояний $\rho(E) = \rho - 1/2W$: сплошная линия — $\chi(0, 0)$ вычисленная во втором порядке по кинематическому полю; пунктирная линия — $\chi(0, 0)$ в первом порядке по кинематическому полю (результат работы ¹)

3. Вычислим $\chi(0, 0)$ во втором порядке по кинематическому полю. Собственно энергетическая часть $\Omega_\sigma^{\text{II}}(\omega)$ для $U = \infty$ имеет вид ²:

$$\Omega_\sigma^{\text{II}}(\omega) = \left\{ \frac{1}{N} \sum_{\mathbf{k}} E^2(\mathbf{k}) \frac{(n_-^\sigma)^2 - [(n_-^\sigma)^2 + K_\sigma]^2}{(n_-^\sigma)^2} - \frac{(W\Delta_\sigma)^2}{(n_-^\sigma)^2} \right\} \frac{1}{N} \sum_{\mathbf{k}'} G^\sigma(\omega, \mathbf{k}').$$

Найдем $\Omega_\sigma^{\text{II}}(\omega)$ в полюсном приближении, то есть $\Omega_\sigma^{\text{II}}(\omega = \omega^I)$, где ω^I — полюс функции Грина в линейной по $t(f - f')$ -теории. Такой подход сохраняет симметрию уравнений первого порядка ¹ для нахождения $\chi(0, 0)$:

$$n^+ = (1 - n_-) \frac{1}{2\alpha_-} [\xi_+ + \alpha_- - \Delta_-], \quad (9)$$

$$n^- = (1 - n_+) \frac{1}{2\alpha_+} [\xi_- + \alpha_+ - \Delta_+], \quad (10)$$

но существенно изменяет составляющие его слагаемые: $\xi_{\pm}(R, n, H)$; $\alpha_{\pm}(R, n)$; $\Delta_{\pm}(R, n)$ ²⁾. Эти кардинальные отличия легко проследить из сравнения полюсов функции Грина в теории первого (ω^I) и второго (ω^{II}) порядков в газовом пределе ($n \rightarrow 0$):

$$\omega^I = E(k) \left[1 - \frac{n}{2} - \frac{n^2}{2} \right] + \frac{Wn}{2} - \frac{R}{2} \left[W \left(1 - \frac{n^2}{4} \right) - E(k) \left(1 + n - \frac{n^2}{4} \right) \right], \quad (11)$$

$$\omega^{II} = E(k) \left[1 - \frac{5n^2}{8} \right] + \frac{Wn}{2} - \frac{R}{2} \left[W \left(1 - \frac{n^2}{4} \right) - E(k) \left(\frac{5n}{2} - \frac{n^2}{8} \right) \right]. \quad (12)$$

Полная компенсация главных вириальных коэффициентов в (12) в дисперсионной части уравнения приводит к следующему результату для $\chi(0, 0)$ в газовом пределе:

$$\chi_{n \rightarrow 0}(0, 0) = \frac{2 - n}{-\xi \left(1 - \frac{5n}{2} + \frac{11n^2}{8} \right) + n - \frac{13n^2}{8}},$$

$$\xi = \frac{\mu}{W} = -1 + \frac{3n}{2} + \frac{7n^2}{8}. \quad (13)$$

Полное выражение для $\chi(0, 0)$, справедливое для всех n в области $R = 0$, имеет вид:

$$\chi(0, 0) = \frac{2 - n}{\alpha - \left\{ (\xi - \Delta) \left[1 - \frac{\alpha'(2-n)}{\alpha} \right] + \Delta'(2-n) \right\}}, \quad (14)$$

$$\xi = -\alpha + \Delta + \frac{2\alpha n}{(2-n)}, \quad (14a)$$

$$\alpha = \frac{2-n}{2} - \frac{2m}{2-n} + \frac{2c}{2-n} \frac{a_1 - a_2}{a_1 + a_2}; \quad \Delta = \frac{2s}{2-n} \quad (14b)$$

$$\alpha' = \frac{1}{2} + \beta + \frac{2m}{(2-n)^2} - \frac{2p}{2-n}; \quad \Delta' = \frac{2}{2-n} \left[Q + \frac{s}{2-n} \right]; \quad (14b)$$

$$\beta = \frac{2}{2-n} \left[\frac{a_2 b_1 - b_2 a_1}{(a_1 + a_2)^2} c + \frac{a_1 - a_2}{a_1 + a_2} \left(d - \frac{c}{2-n} \right) \right]; \quad (14r)$$

$$s = \frac{n(1-n)}{2-n}; \quad m = \frac{n^2(1-n)(4-n)}{2(2-n)^2}; \quad Q = \frac{2(1-n)^2}{(2-n)^2}; \quad (14d)$$

$$a_1 = \frac{(2-n)^2}{4} - 4s^2; \quad a_2 = c^2; \quad b_1 = (2-n) + 16sQ; \quad b_2 = 4cd, \quad (14e)$$

$$p = \frac{n(1-n)(5n-4)}{2(2-n)^2}; \quad c = \frac{(2-n)^2}{4} - m; \quad d = \frac{2-n}{2} - p. \quad (14ж)$$

Восприимчивость (14) как функция n приведена на рисунке. Минимальное значение $\chi_{min}(0, 0) = 2$, соответствующее паулиевскому значению для данной

²⁾ Можно показать, что вклад от некогерентной части $\text{Im}\Omega_{\sigma}^{II}(\omega - \omega^I) \leq \text{Re}\Omega_{\sigma}^{II}(\omega - \omega^I)$, но опасная близость существует вблизи $n \approx 0,5$.

плотности состояний $\rho = 1/2W$, достигается в точках $n \rightarrow 0$, $n = 0,83$ и $n = 1$ ³⁾. Очевидно, что полученный результат кардинально изменяет концентрационную зависимость $\chi(0,0)$, следующую из теории первого порядка (пунктирная линия на рисунке). Значение $n = 0,83$ свидетельствует о парамагнитной неустойчивости системы, которая по отношению к значению $n \approx 0,7$ ($\Omega_{\sigma}^{II}(\omega) \equiv 0$) сдвигается в область больших концентраций. Переход от сильно коррелированной парамагнитной фазы в упорядоченное ферромагнитное состояние не сопровождается появлением точек разрыва функции $\chi(0,0)$ и поэтому является кроссовер-переходом.

Один из авторов (Е.Г.Г.) благодарен Д.И.Хомскому, А.И.Ларкину и А.Е.Ruckenstein за интерес, проявленный к этим результатам.

-
1. E.G.Goryachev, Preprint IC/91/191. Miramare-Trieste, 1991.
 2. Е.Г.Горячев, Е.В.Кузьмин, ЖЭТФ **98**, 1718 (1990).
 3. Е.Г.Горячев, Е.В.Кузьмин, Письма в ЖЭТФ **52**, 6949 (1990).
 4. B.S.Shastry, H.R.Krishnamurthy, and P.W.Anderson, Phys. Rev. B **41**, 2375 (1991).
 5. Е.Г.Горячев, ЖЭТФ, **102**, в печати (1992).
 6. А.Е.Ruckenstein, S.Schmitt-Rink, Inter. J. of Mod. Phys. **3**, 1809 (1989).

³⁾Для $\rho(E) \sim \sqrt{W^2 - E^2}$ это будет $\chi_{min}(0,0) = 0$