

КВАНТОВЫЕ СПИНОВЫЕ СТЕКЛА В МОДЕЛИ ИЗИНГА С ПОПЕРЕЧНЫМ ПОЛЕМ

Я.В.Федоров, Е.Ф.Шендер

Рассмотрен фазовый переход парамагнетик-спиновое стекло в модели Изинга с поперечным полем. Оказывается, что несмотря на сильные квантовые флуктуации в системе, поперечное поле может стабилизировать парамагнитное состояние.

Квантовые флуктуации параметра порядка обычно несущественны при фазовых переходах второго рода в кристаллах. Квантовые поправки ко всем термодинамическим величинам пропорциональны r_0^{-3} (r_0 – радиус взаимодействия) и, так же как и классические корреляционные эффекты, исчезают в пределе $r_0 \rightarrow \infty$. Если r_0 порядка постоянной решетки, то квантовые поправки имеют численную малость.

Совершенно иначе обстоит дело в спиновых стеклах. И классические, и квантовые корреляционные эффекты в них не исчезают даже в модели бесконечного радиуса взаимодействия (модель Шеррингтона – Киркпатрика). Классические корреляционные эффекты вообще имеют определяющее значение, именно они ответственны за неустойчивость эргодической фазы и переход в спиновое стекло. Как показало изучение квантовой модели Гейзенберга¹, квантовые флуктуации довольно сильно подавляют состояние спинового стекла. В частности, они уменьшают температуру перехода T_f примерно в два раза.

В связи с экспериментами по так называемым протонным стеклам^{2, 3}, которые представляют из себя смесь сегнето- и антисегнетоэлектриков, в последнее время появился ряд работ^{4, 5} по спиновым стеклам в модели Изинга с поперечным полем, гамильтониан которой

$$\mathcal{H} = -\Delta \sum_i S_{iz} - \sum_{(ij)} J_{ij} S_{ix} S_{jx}. \quad (1)$$

В⁴ спин считался классическим, в⁵ рассмотрена квантовая модель с $S = 1/2$. Отметим, что именно эта модель описывает протонные стекла. Как известно, в упорядоченном магнетике с гамильтонианом (1) достаточно сильное поперечное поле $\Delta > \Delta_c$ разрушает порядок даже при $T = 0$. В классической модели со случайным по знаку взаимодействием J_{ij} ситуация аналогичная: сильное поле срывает переход в спиновое стекло^{4, 1}). В⁵, следуя методу ТАР⁶, развита теория возмущений по Δ/T для квантовой модели. Вычислены поправки к свободной энергии в парамагнитной фазе и к T_f . Проанализировав структуру ряда теории возмущений, авторы⁵ пришли к выводу, что свойства квантовой модели принципиально отличаются от свойств классической: в квантовой модели независимо от величины поля при низких температурах всегда возникает спиновое стекло.

¹⁾ Этот вывод и качественный вид фазовой диаграммы полученный в⁴ являются правильными, хотя уравнения для реплично-симметричного решения, приведенные в⁴, неверны.

В настоящей работе получено выражение для свободной энергии и T_f при произвольной величине поля. Показано, что утверждение, сделанное в ⁵ неверно, т. е. квантовые флюктуации не стабилизируют состояние спинового стекла в рассматриваемой модели.

В методе реплик свободная энергия может быть получена усреднением выражения

$$\beta F = - \lim_{n \rightarrow 0} \frac{1}{n} [\text{Sp} \{ e^{-\beta \mathcal{H}_0} T \exp \left(\beta \int_0^1 d\tau \sum_{(i,j)} J_{ij} \sum_{\alpha=1}^n S_{ix}^\alpha(\tau) S_{jx}^\alpha(\tau) \right) \} - 1] \quad (2)$$

по распределению J_{ij} , которое предполагается нормальным с нулевым средним значением и дисперсией J / \sqrt{N} , N – полное число спинов. Здесь $\beta = T^{-1}$, τ – мнимое время, $\mathcal{H}_0 = -\Delta \sum_i S_{iz}^\alpha$, $S(\tau)$ – операторы в представлении взаимодействия. Усреднение по J_{ij} можно провести обычным образом, так как под знаком T – произведения операторы можно переставлять. Затем, следуя ¹, преобразуем полученное после усреднения выражение в функциональный интеграл по полям $y^{\alpha\beta}(\tau, \tau')$

$$\beta F = - \lim_{n \rightarrow 0} \frac{1}{n} [S \prod_{(\alpha, \beta)} D y^{\alpha\beta}(\tau, \tau') \prod_\alpha D y^{\alpha\alpha}(\tau, \tau') e^{-N\Phi} - 1],$$

$$\Phi = \int_0^1 \int_0^1 d\tau d\tau' \left[\frac{1}{2} \sum_{(\alpha, \beta)} (y^{\alpha\beta}(\tau, \tau'))^2 + \sum_\alpha (y^{\alpha\alpha}(\tau, \tau'))^2 \right] -$$

$$- \ln \text{Sp} \{ e^{-\beta J/0} T \exp [\beta J \int_0^1 \int_0^1 d\tau d\tau' \left(\sum_{(\alpha, \beta)} y^{\alpha\beta}(\tau, \tau') S_x^\alpha(\tau) S_x^\beta(\tau') + \sum_\alpha y^{\alpha\alpha}(\tau, \tau') S_x^\alpha(\tau) S_x^\alpha(\tau') \right)] \}. \quad (3)$$

Вычислим интеграл (3) по методу перевала. В высокотемпературной фазе все функции $y^{\alpha\beta}(\tau, \tau')$, удовлетворяющие перевальенным уравнениям, оказываются равными нулю, а для функций $y^{\alpha\alpha}(\tau, \tau')$, которые при любой температуре не зависят от репличного индекса, получаем уравнение

$$R(\tau, \tau') = \frac{2}{\beta J} y^{\alpha\alpha}(\tau, \tau') = \langle T S_x(\tau) S_x(\tau') \rangle. \quad (4)$$

Усреднение в (4) проводится с гамильтонианом $\mathcal{H}_0 + \mathcal{H}_{\text{эфф}}$, причем

$$\mathcal{H}_{\text{эфф}} = -\frac{1}{2} \beta J^2 \int_0^1 \int_0^1 d\tau d\tau' R(\tau, \tau') S_x(\tau) S_x(\tau'). \quad (5)$$

Для определения точки перехода разложим F по $y^{\alpha\beta}(\tau, \tau')$:

$$\frac{\beta F}{N} = \frac{\beta^2 J^2}{4} \sum_n R^2(\omega_n) - \ln \text{Sp} e^{-\beta(\mathcal{H}_0 + \mathcal{H}_{\text{эфф}})} + \lim_{n \rightarrow 0} \frac{1}{4n} \sum_n \sum_{(\alpha\beta)} (y^{\alpha\beta}(\omega_n))^2 [1 - (\beta J)^2 R^2(\omega_n)]. \quad (6)$$

В (6) мы перешли к суммированию по дискретным частотам $\omega_n = 2\pi n$. Легко видеть, что $R(\omega_n)$ падает с ростом n . Поэтому уравнение для T_f имеет вид

$$T_f = JR(\omega_n = 0). \quad (7)$$

Если поле Δ мало $\Delta/J \ll 1$, то разложив в (4), (5) по Δ/T и подставив результат разложения в (7), получим

$$T_f = \frac{J}{4} \left(1 - 32 \frac{\Delta^2}{J^2} \int_0^1 d\tau \int_0^1 d\tau' \int_0^1 d\tau_1 \int_0^1 d\tau_2 \left[\langle TS_z(\tau) S_z(\tau') \rangle - \frac{1}{4} - \langle TS_z(\tau) S_z(\tau') S_z(\tau_1) S_z(\tau_2) \rangle \right] \right). \quad (8)$$

Усреднение в (7) проводится с гамильтонианом $\mathcal{H}_{\text{эфф}}$, в котором можно положить $R(\tau, \tau') = 1/4$. Тогда, преобразуя средние в (8) с помощью тождества Хаббарда – Стратоновича, по-

лучим окончательно

$$T_f = \frac{J}{4} [1 - 16(\Delta/J)^2 \int_0^1 x^2 (1-x) \exp \{-2x(1-x)\} dx], \quad (9)$$

что совпадает в наших обозначениях с результатом работы ⁵.

Рассмотрим теперь сильные поля и низкие температуры $T \rightarrow 0$. Разлагая $R(\tau, \tau')$ в (4) в ряд по $\mathcal{K}_{\text{эфф}}$, легко видеть, что это разложение при $T \rightarrow 0$ идет по параметру J/Δ . Значит, при $\Delta/J \gg 1$ можно ограничиться первым членом этого разложения и,

$$R(\omega_n) = \frac{1}{2} \frac{\Delta T}{\omega_n^2 + \Delta^2}.$$

Поэтому при $\Delta/J \gg 1$ правая сторона уравнения (7) всегда меньше T , что и показывает устойчивость парамагнитного решения вплоть до $T = 0$.

Ошибочный результат о возможности фазового перехода в спиновое стекло при больших Δ/J был получен в ⁵ вследствие необоснованной экстраполяции формулы типа ⁸, справедливой только в области теорий возмущений при $\Delta \ll J \sim T_f$, на $T \rightarrow 0$.

Литература

1. Bray A.J., Moore M.A. J. Phys. C, 1980, **13**, L655.
2. Courtens B. Helv. Phys. Acta, 1983, **56**, 705.
3. Iida S., Terrauchi H. J. Phys. Soc. Jpn, 1983, **52**, 4044.
4. Pirc R., Tadic B., Blinc R. Zeit. Phys. B, 1985, **61**, 69.
5. Ishii H., Yamamoto T. J. Phys. C, 1985, **18**, 6225.
6. Thouless D.J., Anderson P.W., Palmer R.G. Phil. Mag., 1977, **35**, 593.

Поступила в редакцию

8 января 1986 г.

После доработки

18 апреля 1986 г.