

Х.Конвент, Н.М.Плакида

СВОБОДНАЯ ЭНЕРГИЯ И УРАВНЕНИЯ ДЛЯ ПАРАМЕТРОВ ПОРЯДКА В МИКРОСКОПИЧЕСКОЙ МОДЕЛИ СТРУКТУРНЫХ И МАГНИТНЫХ ФАЗОВЫХ ПЕРЕХОДОВ В КРИСТАЛЛЕ **К МпF**₃

Направлено в журнал "Acta Physica Polonica"

1982

1. ВВЕДЕНИЕ

В предыдущей работе /1/ нами была сформулирована микроскопическая модель для описания структурных и магнитных фазовых переходов в кристаллах фторида калия-марганца (КМnF₂). В этой модели учитываются лишь те нормальные колебания решетки, которые приводят к мягким модам симметрии ${
m R}_{25}$ и ${
m M}_3$, связанным с вращением октаэдров $\mathrm{MnF}_{\mathtt{A}}$, и взаимодействие их с деформацией решетки и спиновой подсистемой. В настоящей работе будет вычислена свободная энергия модели в приближении самосогласованных фононов /2/ и молекулярного поля для магнитной подсистемы. Эти приближения позволяют исследовать структурные переходы, обусловленные мягкими модами ${
m R}_{25}$ и ${
m M}_3$,и антиферромагнитный переход в спиновой подсистеме. В отличие от феноменологического подхода /3/, параметры микроскопической модели имеют вполне определенный физический смысл и могут быть использованы для вычисления подгоночных параметров в феноменологической теории. В результате удается сделать определенные предсказания о взаимодействии структурных и магнитных фазовых переходов в KMnF₃.

В следующем разделе получен микроскопический гамильтониан модели с учетом конденсации мод R_{25} и M_3 и антиферромагнитного упорядочения в спиновой системе. В разделе 3 вычисляется свободная энергия и находится уравнение для параметров порядка в общем случае. Более детальный анализ структурных и магнит-ных фазовых переходов будет проведен в следующей работе.

2. ПАРАМЕТРЫ ПОРЯДКА И ГАМИЛЬТОНИАН МОДЕЛИ

Как показывает симметрийный анализ^{/3/}/см. также обсуждени в работе^{/1/}/, структурный переход при $T_R = 188,6$ К, обусловленный конденсацией моды R_{25} , характеризуется трехмерным представлением однолучевой звезды волнового вектора $q_R = /1/2$, 1/2, 1/2/, а второй переход при $T_M = 91,5$ К, обусловленный модой M_3 , описывается одномерным неприводимым представлением трехлучевой звезды волнового вектора q_M с лучами

$$q_{M}^{(1)} = (0, 1/2, 1/2), q_{M}^{(2)} = (1/2, 0, 1/2), q_{M}^{(3)} = (1/2, 1/2, 0)$$
. /1/

00563			зиститут	ł
MARRAY	•	1.1.1	COULTS	Ì
E.		× , ·	1 1 C &	Ĩ

1

Следовательно, оба структурных перехода характеризуются трехкомпонентными параметрами порядка, которые можно связать со статическими смещениями – поворотом октаздров MnF_g. Согласно^{/1/} они описываются локальной нормальной координатой $R_{\lambda}(\ell)$, среднее значение которой ниже температур фазовых переходов:

$$\langle \mathbf{R}_{\lambda}(\ell) \rangle = \mathbf{A}_{\lambda} e^{i\mathbf{q}_{\mathbf{R}}\ell} + \mathbf{C}_{\lambda} e^{i\mathbf{q}_{\mathbf{R}}^{\mathbf{C}}\ell},$$

и описывают эти статические смещения.

Вводя фурье-разложение для координаты:

$$R_{\lambda}(\ell) = \frac{1}{\sqrt{N}} \Sigma e^{i\vec{q}\ell} R_{\lambda}(q) , \qquad /3/$$

где ℓ - вектор примитивной ячейки кубической фазы, для пара-метров порядка A_λ и C_λ получаем представление

$$A_{\lambda} = \frac{1}{\sqrt{N}} \langle R_{\lambda} (q_{R}) \rangle , \quad C_{\lambda} = \frac{1}{\sqrt{N}} \langle R_{\lambda} (q_{M}^{(\lambda)}) \rangle . \qquad /4/$$

Антиферромагнитный переход при $\rm T_N^{=}88,3~K$ характеризуется трехмерным неприводимым представлением звезды $\rm q_R$, которое определяет параметр порядка $\rm B_\lambda$ согласно соотношению

$$\langle S_{\lambda}(\ell) \rangle = B_{\lambda} e^{i \vec{q}_{R} \ell}$$
, $B_{\lambda} = \frac{1}{\sqrt{N}} \langle S_{\lambda}(q_{R}) \rangle$, $/5/$

где введено фурье-разложение оператора $S_{\lambda}(\ell)$ аналогично /3/. Подставим теперь в гамильтониан модели /формулы /12/-/27/ в ^{/1/}/ фурье-разложения для $R_{\lambda}(\ell)$ и $S_{\lambda}(\ell)$, выделяя в них зависимость от параметров порядка A_{λ}, C_{λ} и В согласно определениям /4/, /5/:

$$\begin{aligned} \mathbf{R}_{\lambda}(\mathbf{q}) &= \sqrt{N} \mathbf{A}_{\lambda} \Delta(\vec{\mathbf{q}} - \vec{\mathbf{q}}_{R}) + \sqrt{N} \mathbf{C}_{\lambda} \cdot \Delta(\vec{\mathbf{q}} - \vec{\mathbf{q}}_{M}^{(\lambda)}) + \mathbf{r}_{\lambda}(\mathbf{q}) ,\\ \mathbf{S}_{\lambda}(\mathbf{q}) &= \sqrt{N} \mathbf{B}_{\lambda} \Delta(\vec{\mathbf{q}} - \vec{\mathbf{q}}_{R}) + \mathbf{S}_{\lambda}^{\prime}(\mathbf{q}) . \end{aligned}$$

Выпишем для этого сначала полный гамильтониан модели в фурьепредставлении /3/ с учетом только вкладов однородной деформации $e_{\alpha\beta}$. Согласно/12/в^{/1/}для гамильтониана решеточных колебаний получаем

где момент инерции $I_{\lambda}(q) = (1/4) [2 + \cos q_{\lambda}a - \sum_{\mu} \cos q_{\mu}a]; \mu=1,2,3;$ a - постоянная решетки; $P_{\lambda}(q) = I_{\lambda}(q) R_{\lambda}(q); v_{\lambda\mu}(q)$ - гармоническая матрица силовых постоянных, которая определяет параметры модели:

$$\begin{split} \mathbf{v}_{\lambda\mu} \left(\mathbf{q}_{\mathbf{R}} \right) &= \delta_{\lambda\mu} \cdot \omega_{\mathbf{R}}^{2} \quad . \quad \omega_{\mathbf{R}}^{2} < 0 , \\ \mathbf{v}_{\lambda\lambda} \left(\mathbf{q}_{\mathbf{M}}^{(\lambda)} \right) &= \omega_{\mathbf{M}}^{2} < 0 , \end{split} \tag{8}$$

и дисперсию мод R_{25} и $M_3. Ангармоническое взаимодействие onpe- деляется функцией$

$$\begin{split} &\Gamma_{\lambda\mu} \left(\mathbf{q}_{1}, \mathbf{q}_{2}, \mathbf{q}_{3}, \mathbf{q}_{4} \right) = \Delta \left(\vec{\mathbf{q}}_{1} + \vec{\mathbf{q}}_{2} + \vec{\mathbf{q}}_{3} + \vec{\mathbf{q}}_{4} \right) \times \\ &\times \frac{1}{N} \sum_{\ell} \Gamma_{\lambda\mu} \left(\mathbf{q} \right) e^{-\mathbf{i} \vec{\mathbf{q}} \cdot \vec{\ell}} \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{1} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{2} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right) \right) \left(1 - e^{-\mathbf{i} \cdot \vec{\mathbf{q}}_{3} \cdot \vec{\ell}} \right$$

где

121

$$\Gamma_{\lambda\mu}(q) = \frac{1}{16} \left[\Gamma_1 \cdot \delta_{\lambda\mu} \sum_{a \neq \lambda} \cos q_a a + 2\Gamma_2 \cdot (1 - \delta_{\lambda\mu}) \cos q_b a \right] . /9a/$$

Здесь и далее λ, μ, a, β пробегают значения 1,2,3, а индекс $\delta \neq \lambda, \delta \neq \mu$ в членах с $\lambda \neq \mu$. Γ_1 и Γ_2^- параметры модели, характеризующие локальное ангармоническое взаимодействие при колебаниях ионов в плоскости грани куба /см. /15/ в.'1//.

Взаимодействие колебаний с однородной деформацией ${\rm e}_{a\beta}$ описывается формулой /см. /23/ в $^{\prime1}{\rm t}^{\prime}/$

$$H_{R-e} = \sum_{\lambda} e_{\lambda\lambda} \sum_{q} [g_{12}R_{\lambda}(q)R_{\lambda}(-q)\sum_{\mu \neq \lambda} \gamma_{\mu}(q) + \sum_{\mu \neq \lambda} R_{\mu}(q)R_{\mu}(-q)[g_{13}\gamma_{\lambda}(q) + g_{11}\gamma_{\delta}(q)]] - /10/$$
$$-2g_{66}\sum_{\lambda \neq \mu} \sum_{q} e_{\lambda\mu} \sum_{q} R_{\lambda}(q)R_{\mu}(-q)\gamma_{\delta}(q),$$

где g_{12} , g_{13}, g_{11} и g_{66} – параметры модели, характеризующие взаимодействие, и функция

$$\gamma_{\lambda}(q) = \frac{1}{2} (1 - \cos q_{\lambda} a).$$
 /10a/

Энергия однородной деформации кристалла /см /35/ в $^{\prime 1\prime}$ / имеет вид

$$\frac{1}{N} \mathbf{E}_{\mathbf{e}} = \frac{1}{2} \mathbf{c}_{11} \sum_{\lambda} \mathbf{e}_{\lambda\lambda}^{2} + \frac{1}{2} \mathbf{c}_{12} \sum_{\lambda \neq \mu} \mathbf{e}_{\lambda\lambda} \mathbf{e}_{\mu\mu} + \mathbf{c}_{44} \sum_{\lambda \neq \mu} \mathbf{e}_{\lambda\mu}^{2} , \qquad /11/$$

где с₁₁, с₁₂, с₄₄- модули упругости в кубической фазе.

Спиновая система описывается изотропным гамильтонианом Гейзенберга /см. /7/ в $^{\prime 1\prime}/:$

$$H_{S} = \frac{1}{2} \sum_{q,a} \int (q) S_{a}(q) S_{a}(-q), \qquad (12)$$

где предполагается, что $\mathfrak{f}(q_R) > 0$. Спин-фононное взаимодействие /25/ в $^{/1/}$ в фуръе-представлении имеет вид

$$\begin{split} H_{S-R} &= \frac{1}{N} \sum_{q_{1}\cdots q_{4}} \Delta(\vec{q}_{1} + \vec{q}_{2} + \vec{q}_{3} + \vec{q}_{4}) \times \\ &\times \{ \sum_{\lambda} S_{\lambda\lambda}(q_{1}, q_{2}) R_{\lambda}(q_{3}) R_{\lambda}(q_{4}) k_{12} \sum_{\mu \neq \lambda} d_{\mu}(q_{3}, q_{4}) + \\ &+ \sum_{\lambda \neq \mu} S_{\lambda\lambda}(q_{1}, q_{2}) R_{\mu}(q_{3}) R_{\mu}(q_{4}) [k_{13} d_{\lambda}(q_{3}, q_{4}) + k_{11} d_{\delta}(q_{3}, q_{4})] - \\ &- 2k_{66} \sum_{\lambda \neq \mu} S_{\lambda\mu}(q_{1}, q_{2}) R_{\lambda}(q_{3}) R_{\mu}(q_{4}) d_{\delta}(q_{3}, q_{4}) \} , \end{split}$$

где k $_{12}$, k $_{13}$, k $_{11}$ и k $_{66}$ параметры модели,

$$d_{\lambda}(q, q') = \frac{1}{4} [\exp(iq_{\lambda}a) - 1] [\exp(iq'_{\lambda}a) - 1].$$
 (13a/

Магнитострикционное взаимодействие в кубической фазе определяется двумя инвариантами:

$$H_{S-e} = -\frac{b_1}{2} \sum_{q\lambda} S_{\lambda\lambda} (q, -q) \left[2e_{\lambda\lambda} - \sum_{\mu \neq \lambda} e_{\mu\mu} \right] - \frac{b_2}{2} \sum_{q\lambda \neq \mu} \sum_{\lambda \neq \mu} e_{\lambda\mu} S_{\lambda\mu} (q, -q) .$$
(14)

Здесь и в /13/ введено симметризованное произведение операторов:

$$S_{\lambda\mu}(q,q') = \frac{1}{2} \left[S_{\lambda}(q) S_{\mu}(q') + S_{\mu}(q') S_{\lambda}(q) \right]. \qquad /14a/$$

Подставляя теперь в гамильтониан /7/, /10/-/14/ представление /6/, выделим в нем статистическую часть, зависящую от параметров порядка и деформации:

где отдельные члены имеют следующий вид:

 $\frac{1}{N} \mathbf{E}_{\mathbf{R}} = \frac{1}{2} \omega_{\mathbf{R}}^{2} \sum_{\lambda} A_{\lambda}^{2} + \frac{1}{2} \omega_{\mathbf{M}}^{2} \sum_{\lambda} C_{\lambda}^{2} + \frac{1}{2} \omega_{\mathbf{M}}^{2} +$

$$\begin{aligned} &+ \frac{\Gamma_{1}}{2} \sum_{\lambda} (A_{\lambda}^{4} + C_{\lambda}^{4} + 6A_{\lambda}^{2}C_{\lambda}^{2}) + \\ &+ \frac{\Gamma_{2}}{2} \sum_{\lambda \neq \mu} (A_{\lambda}^{2}A_{\mu}^{2} + C_{\lambda}^{2}C_{\mu}^{2} + 2A_{\lambda}^{2}C_{\mu}^{2}) + 2g_{12}\sum_{\lambda} e_{\lambda\lambda} (A_{\lambda}^{2} + C_{\lambda}^{2}) + /15a/ \\ &+ (g_{11} + g_{13}) \sum_{\lambda \neq \mu} e_{\mu\mu} (A_{\lambda}^{2} + C_{\lambda}^{2}) - 2g_{66}\sum_{\lambda \neq \mu} e_{\lambda\mu} A_{\lambda} A_{\mu} , \\ &\frac{1}{N}E_{S} = \frac{1}{2} (q_{R}) \sum_{\lambda} B_{\lambda}^{2} - /156/ \\ &- \frac{b_{1}}{2} \sum_{\lambda} B_{\lambda}^{2} [2e_{\lambda\lambda} - \sum_{\mu \neq \lambda} e_{\mu\mu}] - \frac{b_{2}}{2} \sum_{\lambda \neq \mu} B_{\lambda} B_{\mu} e_{\lambda\mu} , \\ &\frac{1}{N}E_{RS} = 2k_{12} \sum_{\lambda} B_{\lambda}^{2} (A_{\lambda}^{2} + C_{\lambda}^{2}) + (k_{11} + k_{13}) \sum_{\lambda \neq \mu} B_{\lambda}^{2} (A_{\mu}^{2} + C_{\mu}^{2}) - \\ &- 2k_{66} \sum_{\lambda \neq \mu} B_{\lambda} B_{\mu} A_{\lambda} A_{\mu} , \\ &\mu E_{e} \text{ определяется формулой /11/. \end{aligned}$$

3. СВОБОДНАЯ ЭНЕРГИЯ

Для определения свободной энергии системы воспользуемся вариационным методом Боголюбова. Для этого введем пробный гамильтониан системы, описывающий фононные флуктуации r_{λ} (q) в приближении самосогласованных фононов и спиновую систему в приближении молекулярного поля:

$$H_0 = H_{0R} + H_{0S}$$
 , /16/

$$H_{0R} = \frac{1}{2} \sum_{q\lambda} \frac{1}{I_{\lambda}(q)} P_{\lambda}(q) P_{\lambda}(-q) + \frac{1}{2} \sum_{q} \phi_{\lambda\mu}(q) r_{\lambda}(q) r_{\mu}(-q), \quad /16a/$$

$$H_{0S} = \sum_{\ell a} h_{a} e^{i\vec{q}} R^{\vec{\ell}} S_{a}(\ell) = \sqrt{N} \sum_{a} h_{a} S_{a}(q_{R}). \quad /166/$$

Вариационные параметры $\phi_{\lambda\mu}(\mathbf{q})$ и \mathbf{h}_a находятся из условий стационарности пробной свободной энергии:

$$F_1 = F_0 + \langle H - H_0 \rangle_0$$
,

$$F_0 = -T \ln \text{Sp} \exp(-\frac{H_0}{T}) = F_{0R} + F_{0S}$$
, /17a/

где <...> - статистическое усреднение с гамильтонианом /16/. Вариационные уравнения можно записать в виде

$$\cdot \frac{\delta F_1}{\delta h_{\alpha}} = 0, \qquad \frac{\delta F_1}{\delta \phi_{\lambda \mu}(q)} = 0 \qquad (18)$$

или в виде эквивалентных им условий стационарности свободной энергии

$$\frac{\delta F_1}{\delta B_a} = 0$$
, $\frac{\delta F_1}{\delta D_{\lambda\mu}(q)} = 0$, /18a/

где введена корреляционная функция флуктуаций

 $D_{\lambda\mu}(q) = \langle r_{\lambda}(q) r_{\mu}(-q) \rangle_{0}$.

.....

Пробный гармонический гамильтониан /16а/ определяет частоту самосогласованных фононов:

$$\Omega_{\lambda}^{2}(\mathbf{q}) = \sum_{\alpha\beta} e_{\lambda}^{\alpha}(\mathbf{q}) \phi_{\alpha\beta}(\mathbf{q}) e_{\lambda}^{\beta}(\mathbf{q}), \qquad (19)$$

где $e^{\alpha}_{\lambda}(q) = w^{\alpha}_{\lambda}(q) / I_{\lambda}(q); w^{\alpha}_{\lambda}(q)$ - полный и ортонормированный базис векторов поляризации, диагонализирующий матрицу $\phi_{\alpha\beta}(q)$. В этом представлении получаем

$$F_{0R} = T \sum_{q\lambda} \ln \left(2 \operatorname{sh} \frac{\Omega_{\lambda}(q)}{2T}\right), \qquad /20/$$

$$D_{\alpha\beta}(q) = \sum_{\lambda} e_{\lambda}^{\alpha}(q) e_{\lambda}^{\beta}(q) \frac{1}{2\Omega_{\lambda}(q)} \operatorname{cth} \frac{\Omega_{\lambda}(q)}{2T} .$$
 (21/

Нетрудно проверить, что второе уравнение в /18/ приводит к выражению /21/.

Свободная энергия спиновой системы в приближении молекулярного поля имеет стандартный вид:

$$\mathbf{F}_{0S} = - \operatorname{NT} \ln \psi \left(\frac{S \cdot h}{T} \right), \qquad (22)$$

где
$$h = (h_1^2 + h_2^2 + h_3^2)^{1/2}$$
 и функция
 $\psi_s(\mathbf{x}) = sh(\frac{2S+1}{2S} \cdot \mathbf{x}) / sh(\frac{1}{2S} \cdot \mathbf{x})$. /22a/

Среднее значение для гамильтониана модели в приближении среднего поля /16/ легко вычисляется и приводит к выражению

$$_0 = E_0 - N \Sigma_a h_a B_a + V_4 (D_{\lambda\mu}) +$$
 , /23/

$$+ \frac{1}{2} \sum_{q\lambda\mu} \left[v_{\lambda\mu} (q) + L_{\lambda\mu}(q) - \phi_{\lambda\mu}(q) \right] D_{\lambda\mu}(q) ,$$

где статистическая энергия ${\rm E}_0$ определена в /15/. Флуктуационные члены равны

где

$$\Gamma_{\lambda\mu}(\mathbf{q},\mathbf{q}') = \Gamma_{\lambda\mu}(\mathbf{0}) - \Gamma_{\lambda\mu}(\mathbf{q}) + \Gamma_{\lambda\mu}(\mathbf{q}'-\mathbf{q}') - \Gamma_{\lambda\mu}(\mathbf{q}')$$
/24а/
и матрица L_{\lambda \u03c0}(\mathbf{q}) определяется соотношением}

$$\frac{1}{2} L_{\lambda\lambda} (q) = (g_{12} e_{\lambda\lambda} + k_{12} B_{\lambda}^{2}) \sum_{\mu \neq \lambda} \gamma_{\mu} (q) + \frac{1}{2} \sum_{\mu \neq \lambda} (g_{13} e_{\mu\mu} + k_{13} B_{\mu}^{2}) \gamma_{\mu} (q) + \frac{1}{2} \sum_{\mu \neq \lambda} (g_{11} e_{\mu\mu} + k_{11} B_{\mu}^{2}) \gamma_{\delta} (q) + \frac{1}{2} L_{\lambda \neq \mu} (q) = -2\gamma_{\delta} (q) (g_{66} e_{\lambda\mu} + k_{66} B_{\lambda} B_{\mu}) .$$
(256)

Пользуясь теперь условиями стационарности /18а/, находим выражение для вариационных параметров молекулярного поля:

$$h_{a} = \frac{1}{N} \frac{\delta \langle H \rangle_{0}}{\delta B_{a}} = \mathcal{A}(q_{R}) B_{a} - b_{1} B_{a} [2e_{aa} - \sum_{\beta \neq a} e_{\beta\beta}] - \frac{1}{\beta \neq a} \left[2\beta_{aa} - \sum_{\beta \neq a} e_{\beta\beta} + 2B_{a} k_{12} \left[2(A_{a}^{2} + B_{a}^{2}) + \sum_{\beta \neq a} D_{aa}^{(\beta)}(T) \right] + \frac{1}{\beta \neq a} \left[2B_{a} \sum_{\beta \neq a} \left[(k_{11} + k_{13})(A_{\beta}^{2} + C_{\beta}^{2}) + k_{13} D_{\beta\beta}^{(a)}(T) + k_{11} D_{\beta\beta}^{(\delta)}(T) \right] - \frac{1}{2} - 4k_{66} \sum_{\beta \neq a} B_{\beta} \left[A_{a} A_{\beta} + D_{a\beta}^{(\delta)}(T) \right] ,$$

и динамической матрицы:

$$\phi_{\lambda\mu}(\mathbf{q}) = 2 \frac{\delta \langle \mathbf{H}_{0} \rangle_{0}}{\delta D_{\lambda\mu}(\mathbf{q})} = v_{\lambda\mu}(\mathbf{q}) + L_{\lambda\mu}(\mathbf{q}) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\mu} \rangle_{\mu}}{2} + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) - \Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) + \frac{\delta \langle \mathbf{h}_{\nu} \rangle_{\mu}}{2} \left[\Gamma_{\lambda\nu}(\mathbf{q}) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right) \right] \left(A_{\nu}^{2} + C_{\nu}^{2} \right)$$

6

$$+ 16 \cdot \left[\Gamma_{\lambda\mu}(0) - \Gamma_{\lambda\mu}(q) \right] (A_{\lambda} A_{\mu} + \delta_{\lambda\mu} C_{\lambda}^{2}) +$$

$$+ \delta_{\lambda\mu} \cdot \frac{4}{N} \sum_{q'\nu} \Gamma_{\lambda\nu}(q, q') D_{\nu\nu}(q') +$$

$$+ \frac{8}{N} \sum_{q'} \Gamma_{\lambda\mu}(q, q') D_{\lambda\mu}(q') .$$
(27/

В /26/ и далее используются следующие корреляционные функции:

$$D_{\lambda\mu}^{(\alpha)}(T) = \frac{1}{N} \sum_{q} \gamma_{\alpha} (q) D_{\lambda\mu}(q) . \qquad (28)$$

Уравнение для намагниченности получается из первого уравнения /18/:

$$B_{\alpha} = -\frac{1}{N} \frac{\partial F_{0S}}{\partial h_{\alpha}} = -\frac{h_{\alpha}}{h} S \cdot \mathcal{B}_{S} \left(\frac{S \cdot h}{T}\right), \qquad (29)$$

где введена функция Бриллюэна:

$$\mathfrak{B}_{S}(x) = \frac{d}{dx} \ln \psi_{S}(x) = \frac{2S+1}{2S} \operatorname{cth}(\frac{2S+1}{2S} \cdot x) - \frac{1}{2S} \operatorname{cth}(\frac{x}{2S}) \cdot \frac{1}{2S} \operatorname$$

Совместное решение уравнений /29/, /26/ позволяет вычислить ${
m B}_a({
m T})$ при заданных значениях ${
m A}_\lambda, {
m C}_\lambda$ и е $_{aeta}$.

4. УРАВНЕНИЕ ДЛЯ ПАРАМЕТРОВ ПОРЯДКА

Получим уравнения для равновесных значений параметров порядка A_λ, C_λ и деформации е $_{a\beta},$ пользуясь условием минимума для свободной энергии /17/:

$$\frac{\partial F_1}{\partial A_{\lambda}} = \frac{\partial F_1}{\partial C_{\lambda}} = \frac{\partial F_1}{\partial e_{\alpha\beta}} = 0.$$
 (30/

Учитывая, что ${
m F_{0R}}$ /20/ и ${
m F_{0S}}$ /22/ явно от ${
m A_{\lambda}}$, ${
m C_{\lambda}}$ и е $_{aeta}$ не зависят, а неявная зависимость согласно условиям /18/ вклада не дает, для равновесных значений получаем следующие уравнения:

a/
$$\partial \langle H \rangle_0 / \partial A_\lambda = 0$$

или
 $A_\lambda \{ \omega_R^2 + \Gamma_1 \cdot [2(A_\lambda^2 + C_\lambda^2) + 3\sum_{\alpha \neq \lambda} D_{\lambda\lambda}^{(\alpha)}(T)] + 4\Gamma_1 C_\lambda^2 + 2\Gamma_2 \sum_{\mu \neq \lambda} [A_\mu^2 + C_\mu^2 + D_{\mu\mu}^{(\delta)}(T)] + 4(g_{12}e_{\lambda\lambda} + k_{12}B_\lambda^2) +$

$$+ 2 \sum_{\mu \neq \lambda} [(g_{11} + g_{13}) e_{\mu\mu} + (k_{11} + k_{13}) B_{\mu}^{2}] + /31/$$

+ $4\Gamma_{2 \sum_{\mu \neq \lambda}} A_{\mu} D_{\lambda\mu}^{(\delta)} (T) - 4 \sum_{\lambda \neq \mu} A_{\mu} [g_{66} e_{\lambda\mu} + k_{66} B_{\lambda} B_{\mu}] = 0;$

$$\begin{split} & \frac{6}{\partial _{0} / \frac{\partial C_{\lambda} = 0}{\mu_{J,\mu_{I}}} \\ & C_{\lambda} \{ \omega_{M}^{2} + \Gamma_{1} \left[2(A_{\lambda}^{2} + C_{\lambda}^{2}) + 3\sum_{a \neq \lambda} D_{\lambda\lambda}^{(a)}(T) \right] + 4\Gamma_{1} A_{\lambda}^{2} + \\ & + 2\Gamma_{2} \sum_{\mu \neq \lambda} \left[C_{\mu}^{2} + A_{\mu}^{2} + D_{\mu\mu}^{(\delta)}(T) \right] + 4(g_{12}e_{\lambda\lambda} + k_{12}B_{\lambda}^{2}) + \\ & + 2\sum_{\mu \neq \lambda} \left[(g_{11} + g_{13}) e_{\mu\mu} + (k_{11} + k_{13}) B_{\mu}^{2} \right] \} = 0; \end{split}$$

$$/ \partial < H_{0} / \partial e_{\alpha\beta} = 0$$

ли (7)

$$c_{11}e_{aa} + c_{12} \sum_{\beta \neq a} e_{\beta\beta} = d_a(T),$$

де неоднородный член (733)

ГĻ

21

$$d_{a}(T) = b_{1} \left[B_{a}^{2} - \frac{1}{2} \Sigma B_{\beta}^{2} \right] - g_{12} \left[2(A_{a}^{2} + C_{a}^{2}) + \sum_{\beta \neq a} D_{aa}^{(\beta)}(T) \right] - \frac{1}{\beta \neq a} - \sum_{\beta \neq a} \left[(g_{11} + g_{13})(A_{\beta}^{2} + C_{\beta}^{2}) + g_{11} D_{\beta\beta}^{(\delta)}(T) + g_{13} D_{\beta\beta}^{(a)}(T) \right].$$
(33a)

(m)

Для $a \neq \beta$ получаем

$$c_{44} e_{\alpha\beta} = g_{66} \left[A_{\alpha} A_{\beta} + D_{\alpha\beta}^{(\delta)}(T) \right] + \frac{1}{4} b_2 \cdot B_{\alpha} B_{\beta} \cdot \frac{34}{34}$$

Решение системы уравнений /33/ может быть записано в общем виде:

$$\mathbf{e}_{aa} = \frac{1}{c_{\ell}} \mathbf{d}_{a}(\mathbf{T}) + \frac{c_{12}}{c_{\ell} \cdot c_{t}} \cdot [2\mathbf{d}_{a}(\mathbf{T}) - \sum_{\beta \neq a} \mathbf{d}_{\beta}(\mathbf{T})], \qquad (35)$$

где введены коэффициенты жесткости с $_{\ell} = c_{11} + 2c_{12}$ и $c_t = c_{11} - c_{12}$. В формулах /31/, /32/, /33а/ и /34/ использовано обозначение $D_{\lambda\mu}^{(a)}(T)$ /28/ для корреляционных функций, которые вычисляются самосогласованным образом из уравнения /21/ с учетом определения частот фононов /19/ и пробной матрицы /27/. Учитывая трехкратное вырождение частоты фононов в точках R и M, для мягких мод \mathbb{R}_{25} и \mathbb{M}_3 получаем следующие выражения:

$$\begin{split} \Omega_{\lambda}^{2}(\mathbf{q}_{R}) &= \phi_{\lambda\lambda}(\mathbf{q}_{R}) = \omega_{R}^{2} + 4 \cdot (\mathbf{g}_{12}\mathbf{e}_{\lambda\lambda} + \mathbf{k}_{12} \mathbf{B}_{\lambda}^{2}) + \\ &+ 2 \sum_{\beta \neq \lambda} \left[(\mathbf{g}_{11} + \mathbf{g}_{13}) \mathbf{e}_{\beta\beta} + (\mathbf{k}_{11} + \mathbf{k}_{13}) \mathbf{B}_{\beta}^{2} \right] + \\ &+ 3\Gamma_{1} \left[2(\mathbf{A}_{\lambda}^{2} + \mathbf{C}_{\lambda}^{2}) + \sum_{a \neq \lambda} \dot{\mathbf{D}}_{\lambda\lambda}^{(a)}(\mathbf{T}) \right] + 2\Gamma_{2} \sum_{\nu \neq \lambda} \left[\mathbf{A}_{\nu}^{2} + \mathbf{C}_{\nu}^{2} + \mathbf{D}_{\nu\nu}^{(\delta)}(\mathbf{T}) \right], \\ &\Omega_{\lambda}^{2}(\mathbf{q}_{M}^{(\lambda)}) = \phi_{\lambda\lambda}(\mathbf{q}_{M}^{(\lambda)}) = \omega_{M}^{2} - \omega_{R}^{2} + \Omega_{\lambda}^{2}(\mathbf{q}_{R}). \end{split}$$

Следовательно, в рамках изучаемой микроскопической модели находим, что разность частот для моды M₃ и R₂₅ постоянна:

$$\Omega_{\lambda}^{2} \left(q_{M}^{(\lambda)}\right) - \Omega_{\lambda}^{2} \left(q_{R}\right) = \left|\omega_{R}^{2}\right| - \left|\omega_{M}^{2}\right| > 0, \qquad (38)$$

и должна быть положительной для описания последовательности фазовых переходов $T_R > T_M$. Аналогично, учитывая /31/ и /32/, уравнение для параметра порядка C_λ при тетрагональном иска-жении может быть записано в виде

$$C_{\lambda}^{2} = A_{\lambda}^{2} + \frac{1}{4\Gamma_{1}} (|\omega_{R}^{2}| - |\omega_{M}^{2}|) > A_{\lambda}^{2} .$$
 (39/

Соотношения /38/ и /39/ показывают, что в рамках принятой модели переход из фазы $R(A_{\lambda} \neq 0)$ в фазу $M(C_{\lambda} \neq 0)$ может быть переходом только первого рода. При этом возможно как появление "смешанной" фазы $R + M(A_{\lambda} \neq 0$ и $C_{\lambda} \neq 0$), так и чистой фазы $M(A_{\lambda}=0, C_{\lambda} \neq 0)$ /см.^(4, 5) /. Для выяснения этого вопроса, а также определения температуры перехода T_{M} в фазу M, необходимо провести сравнение свободных энергий этих фаз. Экспериментальные данные о роде фазового перехода в точке M неоднозначны: в работе ⁽⁶⁾ наблюдался скачок параметра порядка, а в⁽⁷⁾ был зафиксирован непрерывный переход из фазы R в M.

Физическая причина полученных соотношений (38/ и /39/ лежит в характере приближений, сделанных при формулировке модели в ^{/1}.При учете только локального ангармонического взаимодействия /см. /2/ в ^{/1/}/ не принимается во внимание взаимодействие смещений ионов F в различных примитивных ячейках /вдоль оси вращения октаэдров MnF_6 /. Поэтому константы ангармонизма /ба/ для мод R_{25} и M_3 ,которые отличаются лишь фазой угла поворота октаэдров вдоль оси вращения, оказываются равными

$$\Gamma_{\lambda\mu}(q_R) = \Gamma_{\lambda\mu}(q_M^{(\lambda)}) . \qquad (40)$$

/Напомним, что поворот вокруг оси λ для моды M_3 связан с лучом звезды $q_{M}^{(\lambda)}$ /см. /1//. Аналогичное локальное приближение для спин-фононного взаимодействия /см. /25/ в ^{/1/}, когда учитывается только смещения ближайших к магнитному иону Mn

ионов F, также дает равенство констант спин-фононного взаимодействия /13а/:

$$d_{\lambda}(q_{R}, q_{R}) = d_{\lambda} (q_{M}^{(\lambda)}, q_{M}^{(\lambda)}). \qquad (41)$$

Соотношения /40/ и /41/ приводят к рассмотренной выше симметрии уравнений для частот мягких мод /38/ и параметров порядка /39/. Даль́нейшее уточнение модели: учет взаимодействия с ионами в следующих примитивных ячейках, не должен существенно изменить полученные результаты для $\rm KMnF_8$, так как в случае фторидов достаточно хорошие результаты дает точечная модель ионов /см. ^{/8/}/, и поэтому слабым кулоновским взаимодействием при смещении ионов F в соседних примитивных ячейках можно вполне пренебречь по сравнению с сильным короткодействующим отталкиванием в приближении ближайших соседей. Важным, однако, может оказаться кубическое ангармоническое взаимодействие смещений ионов F и K типа $R_{\lambda}^2 X_{\lambda}$, где X_{λ} - смещение ионов K.

Более подробный анализ структурных ФП и возможных типов магнитного упорядочения при антиферромагнитном переходе будет проведен в следующей работе.

ЛИТЕРАТУРА

.

٠.

- 1. Конвент Х., Плакида Н.М. ОИЯИ, Р17-82-219, Дубна, 1982.
- Plakida N.M. Phys.Letters A, 1970, 32, p. 134; Boccara N. phys.stat.sol. b, 1971, 43, p. K11; Plakida N.M., Siklos T. Acta Phys.Hung., 1978, 45, p. 37; Gillis N.S. In: Dynamical Properties of Solids (ed. (Eds. Horton G.K., Maradudin A.A.). North Holland, Amsterdam, 1975, v.2, p. 107; Плакида Н.М. В кн.: Статистическая физика и квантовая теория поля /под ред. Н.Н.Боголюбова/. "Наука", М., 1975, с. 205.
- 3. Изюмов Ю.А., Кассан-оглы Ф.А., Найш В.Е. ФММ, 1981, 51, с. 500.
- 4. Aleksandrov K.S. Ferroelectrics, 1978, 20, p. 61.
- 5. Александров К.С. и др. Фазовые переходы в кристаллах голоидных соединений АВХ3."Наука",Новосибирск, 1981, гл.2.
- 6. Shirane G., Minkiewicz V.J., Linz A. Solid State Commun. 1970, 8, p. 1941.
- 7. Hidaka M. et al. Solid State Commun., 1975, 16, p. 1121.
- Rousseau M., Nouet J., Almairac R. J.Physique, 1977, 38, p. 1423.

Рукопись поступила в издательский отдел 23 марта 1982 года.

НЕТ ЛИ ПРОБЕЛОВ В ВАШЕЙ БИБЛИОТЕКЕ?

Вы можете получить по почте перечисленные ниже книги,

если они не были заказаны ранее.

Д1,2-9224 IV Международный семинар по проблемам Физики энергий. Дубна, 1975.	высоких 3 р. 60 к.	Конвент Х., Плакида Н.М. Свободная энергия Р17-82-220	
Д-9920 Труды Международной конференции по избранным структуры ядра. Дубна, 1976.	вопросам 3 р. 50 к. 🐴	н уравнения для параметров порядка в микроскопической модели структурных и магнитных фазовых переходов в кристалле КМnF ₃ На основе предложенной ранее модели исследуются структур- ные переходы, обусловленные модами R ₂₅ и M ₃ ,и антиферромагнит- ный переход в кристалле KMnF ₃ . Вычислена свободная энергия модели в приближении самосогласованных фононов для решеточной подсистемы и молекулярного поля для спиновой подсистемы. По- лучена самосогласованная система уравнений для параметров порядка и деформаций.	
Д9-10500 Труды II Симпозиума по коллективным методам у Дубна, 1976.	скорения. 2 р. 50 к.		
Д2-10533 Труды X Международной школы молодых ученых по высоких энергий. Баку, 1976.	физике 3 р. 50 к.		
Д13-11182 Труды IX Международного симпозиума по ядерной ронике. Варна, 1977.	элект- 5 р. 00 к.		
Д17-11490 Труды Международного симпозиума по избоанным мам статистической механики. Дубна, 1977.	пробле- 6 р. 00 к.		
Д6-11574 Сборник аннотаций XV совещания по ядерной спе пии и теории ядра. Дубна, 1978.	ктроско- 2 р. 50 к.	Работа видоциена в Паборатории теоретической физики ОИЛИ.	
Д3-11787 Труды III Международной школы по нейтронной ¢ Алушта, 1978.	зике. 3 р. 00 к.	Работа выполнена в ласоратории теоретической физики оют	
Д13-11807 Труды III Международного совещания по пропорц ным и дрейфовым камерам. Дубна, 1978.	иональ- 6 р. ОО к.		
Труды VI Всесоюзного совещания по ускорителя⊭ женных частиц. Дубна, 1978 /2 тома/	азаря- 7 р. 40 к.		
Д1,2-12036 Труды V Международного семинара по проблемам высоких энергий. Дубна, 1978	физики - 5 р. 00 к.	Препринт Объединенного института ядерных исследовании. дуона 1902	
Д1,2-12450 Труды XII Международной школы молодых ученых высоких энергий. Приморско, НРБ, 1978.	по физике 3 р. 00 к.	and Equations for Order Parameters in a Microscopic Theory of Structural and Magnetic Phase Transitions in KMnF ₃ Crystal	
Труды VII Всесоюзного совещания по ускорителя женных частиц, Дубна, 1980 /2 тома/	ым заря- 8 р. 00 к.		
Д11-80-13 Труды рабочего совещания по системам и метода аналитических вычислений на ЭВМ и их применен в теоретической физике, Дубна, 1979	им иию 3 р. 50 к.	In the tramework of the theory developed by the authors, the structural phase transitions induced by R_{25} and M_3 modes and the antiferromagnetic transitions in KMnF ₃ crystal are investigated. The free energy of the model is avaluated in the selfconsistent phonon approximation for the lattice sub- system and in the molecular field approximation for the magn tic subsystem. The selfconsistent system of equations for the	
Д4-80-271 Труды Международной конференции по проблемам нескольких тел в ядерной физике. Дубна, 1979.	3 р. 00 к.		
Д4-80-385 Труды Международной школы по структуре ядра. Алушта, 1980.	бр. 00 к.		
Д2-81-543 Труды VI Международного совещания по проблема товой теории поля. Алушта, 1981	ам кван- 2 р. 50 к.	order parameters is derived and discussed.	
Д10,11-81-622 Труды Международного совещания по проблемам м ческого моделирования в ядерно-физических исс ниях. Дубна, 1980	чатемати- следова- 2 р. 50 к.	The investigation has been performed at the Laboratory of Theoretical Physics, JINR.	
Заказы на упомянутые книги могут быть направ 101000 Москва Главнонтамт п/ч 70	лены по адресу:	Preprint of the Joint Institute for Nuclear Research. Dubna 1982	
Издательский отдел Объединенного института яде	ерных исследований	Перевод О.С.Виноградовой.	

5

.

.