# Структура, электронные и магнитные свойства LaTiO<sub>3</sub>

© А.А. Можегоров, А.Е. Никифоров, А.В. Ларин, А.В. Ефремов, Л.Э. Гончарь, П.А. Агзамова

Уральский государственный университет им. А.М. Горького, 620083 Екатеринбург, Россия E-mail: a mozhegorov@mail.ru

> Представлена модель соединения LaTiO<sub>3</sub>, учитывающая сильную связь кристаллической, орбитальной и магнитной подсистем этого кристалла. Взаимодействие решетки с электронной структурой в данном веществе описано вибронным гамильтонианом, константы которого рассчитаны неэмпирическим методом Хартри-Фока-Рутаана с учетом электронных корреляций. Показано, что в образовании орбитальной структуры LaTiO<sub>3</sub> принимают существенное участие вторые соседи иона Ti<sup>3+</sup>. Орбитально-зависимые сверхобменные взаимодействия в LaTiO<sub>3</sub> описаны в рамках модели Хаббарда и находятся в хорошем согласии с экспериментом.

Работа частично поддержана грантом РФФИ-"Урал" (№ 04-02-96078) и Фондом "Династия".

PACS: 71.70.Ch, 71.70.Ej, 71.70.Gm, 75.10.Dg, 75.25.-m

#### 1. Введение

Титанат лантана по кристаллической структуре относится к слабоискаженным кубическим перовскитам с общей формулой RMO<sub>3</sub> (R = Y или редкоземельный ион, M = Ti, V, Mn, другой 3*d*-металл). Электронное состояние иона Ti<sup>3+</sup> с одним электроном в 3*d*-оболочке сильно вырождено, поэтому в LaTiO<sub>3</sub> можно предположить сильную электрон-решеточную связь. Интерес к этому соединению в настоящее время возрастает, чему, с одной стороны, способствует изоструктурность этого соединения манганитам с колоссальным магнито-сопротивлением и ВТСП-купратам, а с другой — относительная простота электронного состояния титанатов (конфигурация иона Ti<sup>3+</sup> – 3*d*<sup>1</sup>).

Между тем экспериментально обнаруженные свойства LaTiO<sub>3</sub> до сих пор не имеют ясного модельного описания. К числу таких свойств относятся необычайно малая величина магнитного момента (около  $0.5 \mu_{\rm B}$ /ion) [1,2]; магнитная структура преимущественно *G*-типа [2]; синглетное основное состояние, отделенное от ближайшего возбужденного щелью  $W \sim 0.23 \, {\rm eV}$  [3,4]; изотропный спектр спиновых волн [5].

Попытки построения модели, объясняющей наблюдаемые свойства титаната лантана [6–8], оказались не вполне успешными [9–14]. Микроскопические же расчеты в рамках различных приближений [10–14], предпринятые к настоящему времени, хотя и воспроизводят те или иные детали экспериментальной картины рассматриваемого соединения, но страдают отсутствием описания механизмов ее формирования.

Настоящая работа проделана с целью построения модели соединения LaTiO<sub>3</sub> с учетом взаимосвязи решеточных, орбитальных и магнитных степеней свободы в нем. Исходя из анализа экспериментально определенной кристаллической структуры [1] нами получена сначала орбитальная, а затем и магнитная структура титаната лантана; вскрыты их взаимосвязь и механизмы формирования. Результаты предложенного модельного описания LaTiO<sub>3</sub> находятся в согласии с экспериментальными данными и могут быть обобщены на ряд редкоземельных перовскитов с 3*d*-элементами.

### 2. Кристаллическая структура

Титанат лантана обладает пространственной группой симметрии *Pnma* (№ 62 IT [15]). Эта орторомбическая фаза формируется из кубической фазы идеального перовскита за счет искажений окружения иона Ti<sup>3+</sup>. Шесть ионов O<sup>2-</sup> составляют октаэдрическое окружение иона Ti<sup>3+</sup>, вторыми соседями которого являются весемь ионов La<sup>3+</sup>, находящихся в вершинах куба (рис. 1). Смещения ионов кислорода и лантана из их положений в идеальном перовските можно характеризовать симметризованными смещениями  $Q_{\alpha}$  и  $Q_{\alpha}^{La}$ .

Симметрией кристалла разрешены следующие смещения:  $Q_{\varepsilon}, Q_{\theta}$  и  $Q_{\theta}^{\text{La}} - E_{g}$ -типа;  $Q_{\xi}, Q_{\eta}, Q_{\xi}$  и  $Q_{\xi,1}^{\text{La}}, Q_{\eta,1}^{\text{La}}, Q_{\xi,2}^{\text{La}}, Q_{\xi,2}^{\text{La}} - Z_{2g}$ -типа;  $Q_{x}, Q_{y}, Q_{z}$  и  $Q_{x}^{\text{La}}, Q_{y}^{\text{La}}, Q_{y}^{\text{La}}$ ,



**Рис. 1.** Кристаллическое окружение Ti<sup>3+</sup> в LaTiO<sub>3</sub>.

**Таблица 1.** Величины искажений окружения  $Ti^{3+}$  в LaTiO<sub>3</sub> (кластер с центром (0,0,0))

Искажение октаэдра О <sup>2-</sup>	Величина, Å	Искажение куба La <sup>3+</sup>	Величина, Å
$Q_{ heta}$	-0.012 -0.025	$ heta^{ ext{La}}_ heta$	-0.024
$egin{array}{c} \mathcal{Q}_{\xi} & & \ \mathcal{Q}_{\eta} & & \ Q$	-0.010 -0.037	$egin{aligned} Q^{ ext{La}}_{arepsilon,1} \ Q^{ ext{La}}_{\eta,1} \end{aligned}$	$-0.079 \\ 0.079$
$egin{array}{c} Q_{\xi} \ Q_{x} \ Q_{y} \ Q_{z} \end{array}$	-0.019 0.686 0.639 -0.676	$egin{array}{lll} Q^{\mathrm{La}}_{\xi,2} \ Q^{\mathrm{La}}_{\eta,2} \ Q^{\mathrm{La}}_{\xi,2} \end{array}$	0.388 0.388 -0.039

Примечание. Структурные данные для расчета искажений взяты из работы [1].

 $Q_z^{\text{La}} - T_{1g}$ -типа. Симметрии не противоречат также и искажения  $Q_{A1}$  и  $Q_{A1}^{\text{La}} - A_{1g}$ -типа, но, когда кристалл не находится под давлением, их можно не рассматривать. Как показано далее, искажения  $Q_x^{\text{La}}$ ,  $Q_y^{\text{La}}$  и  $Q_z^{\text{La}}$  слабо влияют на электронное строение  $\text{Ti}^{3+}$ , поэтому мы их учитывать не будем.

Величины искажений, вычисленные по структурным данным [1], приведены в табл. 1. В ячейке LaTiO<sub>3</sub> есть четыре различных иона Ti<sup>3+</sup>, вокруг каждого из которых расположены кислородный октаэдр и лантановый куб, поэтому величины и знаки искажений различных центров меняются согласно симметрии кристалла. Анализ показывает, что структура данного кристалла формируется искажениями  $Q_x$ ,  $Q_y$ ,  $Q_z$  ( $T_{1g}$ -типа) и  $Q_{\xi,1}^{La}$ ,  $Q_{\eta,1}^{La}$ ,  $Q_{\xi,2}^{La}$ ,  $Q_{\eta,2}^{La}$ ,  $Q_{\xi,2}^{La}$ ,  $Q_{\xi,2}^{La}$ ,  $Q_{\xi,2}^{La}$  ( $T_{2g}$ -типа). Остальные искажения являются сопутствующими.

### 3. Основное состояние иона $Ti^{3+}$

Рассмотрим формирование электронного состояния иона Ti<sup>3+</sup> в LaTiO<sub>3</sub>. Взаимодействие электронной подсистемы кристалла с решеткой, или так называемое электрон-фононное взаимодействие, не удается описать в LaTiO<sub>3</sub> в линейном приближении с помощью оператора  $H_{\rm lin}$  (1) по двум причинам. Во-первых, данные табл. 1 показывают, что в орторомбической фазе LaTiO<sub>3</sub> присутствуют значительные искажения  $T_{1g}$ -типа ( $Q_x$ ,  $Q_y$ ,  $Q_z$ ). Эти искажения не могут взаимодействовать с электронным  $t_{2g}$ -состоянием линейно, однако из квадратичных по ним членов можно сформировать инварианты типа  $A_{1g}$ ,  $E_g$  и  $T_{2g}$ . Возможно только взаимодействие ( $H_{QQ}$  в (1)) таких инвариантов с указанным электронным состоянием [16]. Оно оказалось существенным, так как  $T_{1g}$ -искажения в титанате лантана велики.

Во-вторых, необходим учет взаимодействия электронного состояния иона  $Ti^{3+}$  со смещениями его следующих за ближайшими соседей ( $H_R$ ) — ионов La<sup>3+</sup>. Расчет показал (см. далее), что влияние искажений куба вторых соседей на расщепление W является определяющим, как было предложено в работах [8,9]. Смещения  $T_{1g}$ -типа при этом не учитывались, так как их квадраты (из которых можно составить инварианты, взаимодействующие с электронным состоянием Ti<sup>3+</sup>) на порядок меньше линейных  $E_g$ - и  $T_{2g}$ -типа искажений куба La<sup>3+</sup>.

Таким образом, полный вибронный гамильтониан, которым мы будем описывать основное состояние иона Ti<sup>3+</sup> в титанате лантана, следующий:

$$H_{\text{vib}} = H_{\text{lin}} + H_{QQ} + H_R = \left\{ V_e(Q_\theta X_\theta + Q_\varepsilon X_\varepsilon) + V_t(Q_\xi X_\xi + Q_\eta X_\eta + Q_\xi X_\xi) \right\} + \left\{ V_a(Q_x^2 + Q_y^2 + Q_z^2) X_{A1} + V_b \left[ (2Q_z^2 - Q_x^2 - Q_z^2) X_\theta + \sqrt{3}(Q_x^2 - Q_y^2) X_\varepsilon \right] + V_c(Q_y Q_z X_\xi + Q_x Q_z X_\eta + Q_x Q_y X_\xi) \right\} + \left\{ V_e^R(Q_\theta^R X_\theta + Q_\varepsilon^R X_\varepsilon) + V_t^R \left[ (Q_{\xi,1}^R + Q_{\xi,2}^R) X_\xi + (Q_{\eta,1}^R + Q_{\eta,2}^R) X_\eta + (Q_{\xi,1}^R + Q_{\xi,2}^R) X_\xi \right] \right\}.$$
(1)

Здесь  $X_{\alpha}$  — орбитальные операторы, записанные в базисе  $t_{2g}$ -функций  $\{\xi, \eta, \xi\}, V_{\Gamma}$  — постоянные вибронной связи.

Постоянные вибронной связи были найдены из *ab initio* расчета, который производился с использованием пакета GAMESS [17] в многоконфигурационном приближении самосогласованного поля [18]. В это приближение по теории возмущений вводились корреляционные поправки к энергии — так называемые MP-2 поправки [19].

Значения  $V_{\Gamma}$  приведены в табл. 2. Использование этих констант в (1) дает следующие волновые функции четырех ионов Ti<sup>3+</sup> в ячейке (базис { $\xi$ ,  $\eta$ ,  $\xi$ }):  $\psi_0^1 = (-0.610, -0.511, 0.605), \psi_0^2 = (-0.610, -0.511, -0.605), \psi_0^3 = = (-0.511, -0.610, 0.605), \psi_0^4 = (-0.511, -0.610, -0.605).$ Эта орбитальная структура схематично изображена на рис. 2. Основную роль в ее формировании играют  $T_{1g}$ -искажения кислородного октаэдра и  $T_{2g}$ -искажения куба лантанов. Определяющими при этом являются вклады в (1), содержащие  $V_c$  и  $V_t^R$ .

Расчетная величина расщепления W = 0.19 eV. Для сравнения величина расщепления, полученная в точечных зарядах,  $W_{PC} = 0.21 \text{ eV}$ , а определенная из экспе-

Таблица 2. Значения постоянных вибронной связи

Константа	Величина, eV/Å
$V_e$	-1.109
$V_t$	-0.722
$V_a$	-0.035
$V_b$	0.039
$V_c$	0.074
$V_e^R$	-0.164
$V^R_{}$	-0.136

1725



**Рис. 2.** Схематическое изображение орбитальной структуры LaTiO<sub>3</sub>.

риментов по спектроскопии рентгеновского поглощения (XAS) [3] и рамановского рассеяния [4]  $W_{exp} \sim 0.23$  eV.

В нашем моделировании третий по энергии уровень отстоит от второго на 0.29 eV, т.е. второй и третий уровни почти вырождены и отделены от основного заметной щелью W. Такая схема расщепления согласуется с результатами зонных расчетов [13] и расчетов в модели точечных зарядов [11], предпринятых ранее.

## 4. Сверхобменное взаимодействие в LaTiO<sub>3</sub>

Для описания магнитных взаимодействий в LaTiO<sub>3</sub> используется эффективный спин-гамильтониан [20], который включает изотропный сверхобмен, взаимодействие Дзялошинского–Мория (ДМ), симметричную анизотропию и взаимодействие с внешним магнитным полем

$$H_{\text{eff}} = J_{ij}(\mathbf{S}_i \times \mathbf{S}_j) + \mathbf{D}_{ij}(\mathbf{S}_i \times \mathbf{S}_j) + S_i^{\alpha} A_{ij}^{\alpha\beta} S_j^{\beta} + H^{\alpha} g_i^{\alpha\beta} S_i^{\beta}.$$
(2)

Орбитально-зависимые параметры этого гамильтониана можно найти в рамках модели Хаббарда [20–22]. Для ионов  $\operatorname{Ti}^{3+}(A)$  и  $\operatorname{Ti}^{3+}(B)$ , расположенных вдоль оси *b*, параметр изотропного сверхобмена *J* с учетом почти кубической симметрии кристалла будет иметь следующий вид:

$$\begin{aligned} \mathcal{I}_{AB} &= \left[ j_0 + j_1^{\theta} \left( X_{\theta}^A + X_{\theta}^B \right) + j_2^{\theta\theta} X_{\theta}^A X_{\theta}^B \right. \\ &+ j_2^{\varepsilon\varepsilon} X_{\varepsilon}^A X_{\varepsilon}^B + j_2^{\xi\xi} X_{\xi}^A X_{\xi}^B \right]. \end{aligned}$$
(3)

Здесь коэффициенты *j* выражаются через параметры модели Хаббарда: электростатическое взаимодействие

двух электронов на одном узле U и интегралы переноса электрона между одноименными и разноименными орбиталями соседних узлов t и t':

$$j_{0} = \frac{4}{9} \frac{t^{2} + t^{'2}}{U}, \qquad j_{1}^{\theta} = j_{2}^{\theta\theta} = j_{0},$$
$$j_{2}^{\varepsilon\varepsilon} = 3j_{0}, \qquad j_{2}^{\xi\xi} = 2\frac{t^{2}}{U}. \tag{4}$$

Параметры  $U \approx 3.20 \text{ eV}$ ,  $t \approx 0.24 \text{ eV}$ ,  $t' \approx 0.08 \text{ eV}$ , рассчитанные в приближении локальной электронной плотности LDA + U, были взяты из работы [13]. Использование параметров, полученных таким способом, возможно, так как известно, что в приближении LDA величины t, t' определяются надежно, а неточность в вычислении U (порядка 15%) не сказывается на характере обменных взаимодействий. Усредняя оператор (3) на орбитальных функциях основного состояния, получим для пары ионов вдоль оси b:  $J_b = J_{AB} = 15.0 \text{ meV}$ . Для взаимодействия в плоскости ac такой же расчет дает  $J_{ac} = 22.1 \text{ meV}$ . Этот результат находится в хорошем согласии с экспериментом по наблюдению спиновых волн [5], который дает параметр изотропного сверхобмена  $J_b = J_{ac} = 15.5 \pm 1 \text{ meV}$ .

Аналогичным образом, используя известные методики [20,22], можно найти параметры антисимметричного анизотропного сверхобмена (ДМ-взаимодействия)  $\mathbf{D}_{ij}$  и симметричного анизотропного сверхобмена  $A_{ij}^{\alpha\beta}$ . Их значения таковы:  $\mathbf{D}_b = (-2.10, 3.20, 0)$  и  $(A_b^{xx}, A_b^{yy}, A_b^{zz}) =$  $= (-0.07, -0.17, -0.001), (A_b^{xy}, A_b^{xz}, A_b^{yz}) = (-0.11, 0, 0).$ Длина вектора  $\mathbf{D}_b$ , полученного нами, составляет 3.8 meV, а оценка из эксперимента дает  $D \approx 1.1$  meV. Величина  $g_i^{\alpha\beta}$  мало зависит от орбитальной структуры и приближенно может считаться константой, равной 2.

Знание сверхобменных параметров кристалла  $LaTiO_3$  дает возможность моделировать спектры спиновых волн и антиферромагнитного резонанса в нем, а также рассматривать зависимости этих спектров от внешних параметров (величины и направления магнитного поля, температуры и т.д.).

#### 5. Заключение

В настоящей работе на основе современных представлений о взаимосвязи решеточных, орбитальных и магнитных степеней свободы в сильно коррелированной системе построена модель кристалла LaTiO<sub>3</sub>. Показано, что орбитальная структура данного соединения формируется под сильным воздействием вторых соседей (ионов La<sup>3+</sup>). В отличие от предыдущих работ объяснены механизмы взаимного влияния кристаллической решетки, орбитального состояния ионов Ti<sup>3+</sup> и магнитной подсистемы LaTiO<sub>3</sub>. Полученные результаты хорошо согласуются с экспериментальными данными.

## Список литературы

- M. Cwik, T. Lorenz, J. Baier, R. Müller, G. André, F. Bourée, F. Lichtenberg, A. Freimuth, R. Schmitz, E. Müller-Hartmann, M. Braden. Phys. Rev. B 68, 060 401 (2003).
- [2] G.I. Meijer, W. Henggeler, J. Brown, O.-S. Becker, J.G. Bednorz, C. Rossel, P. Wachter. Phys. Rev. B 59, 11 832 (1999).
- [3] M.W. Haverkort, Z. Hu, A. Tanaka, G. Ghiringhelli, H. Roth, M. Cwik, T. Lorenz, C. Schüßler-Langeheine, S.V. Streltsov, A.S. Mylnikova, V.I. Anisimov, C. de Nadai, N.B. Brookes, H.H. Hsieh, H.-J. Lin, C.T. Chen, T. Mizokawa, Y. Taguchi, Y. Tokura, D.I. Khomskii, L.H. Tjeng. Phys. Rev. Lett. 94, 056 401 (2005).
- [4] C. Ulrich, A. Gössling, M. Grüninger, M. Guennou, H. Roth, M. Cwik, T. Lorenz, G. Khaliullin, B. Keimer. Phys. Rev. Lett. 97, 157 401 (2006).
- [5] B. Keimer, D. Casa, A. Ivanov, J.W. Lynn, M. Zimmermann, J.P. Hill, D. Gibbs, Y. Taguchi, Y. Tokura. Phys. Rev. Lett. 85, 3946 (2000).
- [6] G. Khaliullin, S. Maekawa. Phys. Rev. Lett. 85, 3950 (2000).
- [7] M. Mochizuki, M. Imada. Phys. Rev. Lett. 91, 167 203 (2003).
- [8] M. Mochizuki, M. Imada. New. J. Phys. 6, 154 (2004).
- [9] V. Fritsch, J. Hemberger, M.V. Eremin, H.-A. Krug von Nidda, F. Lichtenberg, R. When, A. Loidl. Phys. Rev. B 65, 212405 (2002).
- [10] E. Pavarini, S. Biermann, A. Poteryaev, A.I. Lichtenstein, A. Georges, O.K. Andersen. Phys. Rev. Lett. 92, 176403 (2004).
- [11] R. Schmitz, O. Entin-Wohlman, A. Aharony, A.B. Harris, E. Müller-Hartmann. Phys. Rev. B 71, 144 412 (2005).
- [12] S.V. Streltsov, A.S. Mylnikova, A.O. Shorikov, Z.V. Pchelkina, D.I. Khomskii, V.I. Anisimov. Phys. Rev. B 71, 245 114 (2005).
- [13] I.V. Solovyev. Phys. Rev. B 74, 054 412 (2006).
- [14] В.В. Игламов, М.В. Еремин. ФТТ 49, 221 (2007).
- [15] M.I. Aroyo, A. Kirov, C. Capillas, J.M. Perez-Mato, H. Wondratschek. Acta Cryst. A 62, 115 (2006).
- [16] И.Б. Берсукер, В.З. Полингер. Вибронные взаимодействия в молекулах и кристаллах. Наука, М. (1983). 336 с.
- [17] M.W. Schmidt, K.K. Baldridge, J.A. Boatz, S.T. Elbert, M.S. Gordon, J.J. Jensen, S. Koseki, N. Matsunaga, K.A. Nguyen, S. Su, T.L. Windus, M. Dupuis, J.A. Montgomery. J. Comp. Chem. 14, 1347 (1993).
- [18] M.W. Schmidt, M.S. Gordon. Ann. Rev. Phys. Chem. 49, 233 (1998).
- [19] H. Nakano. J. Chem. Phys. 99, 7983 (1993).
- [20] В.Я. Митрофанов, А.Е. Никифоров, В.И. Черепанов. Спектроскопия обменно-связанных комплексов в ионных кристаллах. Наука, М. (1985). 144 с.
- [21] К.И. Кугель, Д.И. Хомский. УФН 136, 621 (1982).
- [22] T. Moriya. Phys. Rev. 120, 91 (1960).