Три типа фотомагнитных эффектов в кристаллах $Sp_3Cr(C_2O_4)_3$

© Р.Б. Моргунов, Ф.Б. Мушенок

Институт проблем химической физики РАН, Черноголовка, Московская обл., Россия E-mail: morgunov2005@yandex.ru

(Поступила в Редакцию 6 апреля 2010 г.)

Обнаружены и разделены три различных фотомагнитных эффекта, вызываемые ультрафиолетовым светом, в парамагнитных кристаллах на основе молекул спиропиранов (Sp) Sp₃Cr(C₂O₄)₃ и SpI: 1) в области высоких температур (30–300 K) фотомагнитный эффект в Sp₃Cr(C₂O₄)₃ обусловлен переносом заряда между ионами хрома и молекулами спиропиранов; 2) в области низких температур (2 K) причиной фотомагнитного эффекта в Sp₃Cr(C₂O₄)₃ является фотоизомеризация молекул спиропиранов, изменение кристаллического поля и расщепления уровней ионов Cr³⁺ в нулевом поле; 3) при 2–20 К генерируются радиационные парамагнитные дефекты, которые дают вклад в магнитный момент органической подрешетки Sp⁺.

1. Введение

Управление магнитными свойствами твердых тел с помощью света оптического диапазона может быть достигнуто в гибридных соединениях, сочетающих фотохромную и магнитную подсистемы. Получить такие соединения удается путем совмещения в одной кристаллической решетке фотохромных молекул (например, спиропиранов Sp) и парамагнитных комплексов переходных металлов [1-5]. Можно ожидать, что изменение структуры и электронного состояния спиропирановых молекул под действием света будет влиять на кристаллические поля и обменные взаимодействия в фотохромных твердых телах. Первые попытки создания подобных материалов продемонстрировали принципиальную возможность наблюдения фотомагнитных эффектов в них [4,5]. В частности, наблюдалось изменение коэрцитивной силы в молекулярных ферромагнетиках [5], изменение температуры Вейсса [6], увеличение эффективного магнитного момента [7] под действием УФ-облучения в парамагнитных кристаллах. A priori считается, что главным механизмом фотомагнитных эффектов может служить только раскрытие или закрытие спиропиранового цикла под действием света (фотоизомеризация) (рис. 1). В ферромагнетиках, где обменное взаимодействие весьма чувствительно даже к небольшому изменению расстояний между ионами, упомянутый механизм фотоизомеризации молекул может быть главным. В парамагнетиках изменение геометрической конфигурации молекул спиропиранов под действием света способно



Рис. 1. Структурная формула катиона спиропирана Sp⁺ закрытой (слева) и открытой (справа) форм. UV — УФ-излучение, Vis — видимое излучение, Δ — действие температуры, δ^+ и δ^- — нескомпенсированные заряды на катионе спиропирана.

изменить магнитный момент М образца не более чем на $\Delta M/M \sim 1\%$ величины при $T = 300 \,\mathrm{K}$ (согласно оценкам [6,8]). Вместе с тем в экспериментах наблюдаются относительные изменения магнитного момента парамагнитных кристаллов на основе спиропиранов на величину $\Delta M/M \sim 30-50\%$ [8,9]. Следовательно, фотоизомеризация спиропиранов является не единственной причиной фотомагнетизма исследуемых кристаллов. Можно ожидать, что УФ-свет способен приводить к перераспределению электронов между различными парамагнитными центрами, а также создавать различные радиационные дефекты [9,10]. Все эти процессы могут влиять на магнитный момент кристаллов одновременно или по отдельности как в пара-, так и в ферромагнитных соединениях. Поэтому целью настоящей работы является экспериментальное наблюдение и разделение типов фотомагнитных эффектов, которые может вызывать УФ-свет в кристаллах $Sp_3Cr(C_2O_4)_3$, а также установление режимов наблюдения этих эффектов, позволяющих изучать их отдельно друг от друга.

2. Методика

Оптически прозрачные молекулярные кристаллы Sp₃Cr(C₂O₄)₃ не содержали кристаллогидратной воды и были получены по методике, подробно описанной в [5,11]. В [11] методом рентгеноструктурного анализа установлено, что кристаллическая структура исследуемого соединения имеет тригональную сингонию, пространственная группа P(-3), Z=2. На один анион $[Cr(C_2O_4)_3]^{3-}$ в кристаллической структуре приходятся три катиона Sp⁺ (рис. 2). Одна элементарная ячейка включает в себя две такие нейтральные единицы, связанные между собой центром инверсии. Ионы Cr³⁺ в анионе $Cr(C_2O_4)_3^-$ располагаются в центре окатаэдров на осях третьего порядка. Таким образом, кристалл состоит из двух подрешеток: оксалатов хрома и разделяющих их ионов спиропиранов. В настоящей работе были исследованы порошкообразные образцы, состоящие из мелких кристаллов размером ~ 0.1-0.01 mm.



Рис. 2. Проекция фрагмента кристаллической структуры Sp₃Cr(C₂O₄)₃ на плоскость ячейки *ab* [11].

Для исследования высокочастотной динамики спинов и разделения вкладов разных типов частиц в магнитную восприимчивость был использован ЭПРспектрометр Bruker EMX, работающий в X-диапазоне частоты (~ 9.4 GHz), с прямоугольным резонатором типа H_{102} , частотой модуляции 100 kHz и диапазоном развертки постоянного магнитного поля 0–16 kOe. Температура изменялась в диапазоне от 6 до 280 K с точностью измерения 0.1 K в криостате ESR900 Oxford Instruments.

Зависимость магнитного момента М порошкообразных образцов от температуры $T = 2 - 300 \,\mathrm{K}$ в поле H = 1 kOe и магнитного поля H = 0-50 kOe при температуре 2К измерены с помощью СКВИД-магнитометра MPMS 5XL (Quantum Design) на порошкообразных образцах Sp₃Cr(C₂O₄)₃ и исходной соли — иодида спиропирана SpI. Так как изученные соединения являются парамагнитными, полученные значения магнитного момента для каждой точки температурной зависимости M(T)пересчитывались в эффективный магнитный момент $\mu_{\rm eff}$ по формлуе $\mu_{\rm eff} = (3\chi kT/N_A)^{1/2} \ \mu_{\rm B} \approx (8MT/\nu H)^{1/2}$, где $\chi = M/\nu H$ — статическая молярная магнитная восприимчивость, k — постоянная Больцмана, T — температура, N_A — число Авогадро, $\mu_{\rm B}$ — магнетон Бора, лял определять отклонения $\mu_{\rm eff}$ от расчетного значения $g\sqrt{S(S+1)}$ для ионов Cr^{3+} и таким образом судить о перераспределении электронов между различными центрами под действием света.

Облучение ультрафиолетовым светом производили при комнатной температуре в течение 10–120 min. Источником ультрафиолетового света служила ксеноновая лампа высокого давления, излучение которой пропускали через водяной фильтр, а также фильтр с полосой пропускания 200–350 nm. Используемые длины волн, согласно [11], перекрывали не только диапазон фотоизомеризации ионов Sp⁺ (300–350 nm), но и попадали в мощную полосу интенсивного поглощения в коротковолновой части спектра (200–300 nm), в которой образец становился непрозрачным. Подобная полоса, как правило, характеризует фундаментальное поглощение диэлектриков, связанное с возбуждением носителей заряда в зону проводимости. В процессе облучения порошкообразный образец непрерывно перемешивался для того, чтобы обеспечить доступ света ко всем микрокристаллам порошка. Измерения магнитного момента и спектров ЭПР производили до или после облучения образца. Порошковые дифрактограммы образцов до и после облучения практически совпадали, что свидетельствует об отсутствии разложения образца и изменения его кристаллической структуры под действием света.

3. Экспериментальные результаты

3.1. Фотоиндуцированная перезарядка парамагнитных центров. В первой серии опытов температурную зависимость магнитного момента образца определяли до и после облучения кристаллов, производившегося в течение 40 min при 300 К. Установлено, что до облучения светом значение эффективного магнитного момента $\mu_{\rm eff} = 3.1 \, \mu_{\rm B}$ постоянно в диапазоне 230-290 К и ниже расчетного значения $\mu_{
m eff} = g \sqrt{S(S+1)} = 3.87 \, \mu_{
m B}$ для S = 3/2и g = 2 (зависимость 1 на рис. 3). При понижении температуры от 230 до 15 К $\mu_{\rm eff}$ плавно возрастает, а ниже 15 К наблюдается небольшой скачок µ_{eff}. После облучения кристаллов УФ-светом с максимумом интенсивности на 350 nm зависимость $\mu_{\text{eff}}(T)$ сильно изменяется (зависимость 2 на рис. 3). При высоких температурах величина $\mu_{\rm eff}$ становится равной 3.91 $\mu_{\rm B}$ (практически достигает расчетного значения $\mu_{\rm eff} = 3.9 \,\mu_{\rm B}$). При понижении температуры от 290 до 15К наблюдается уменьшение μ_{eff} до 3.5 μ_{B} . В интервале от 15 до 6 К наблюдается небольшой скачок μ_{eff} , а ниже 6 К μ_{eff} вновь



Рис. 3. Температурные зависимости эффективного магнитного момента μ_{eff} образца Sp₃Cr(C₂O₄)₃ в постоянном магнитном поле 1 kOe до (1) и после (2) облучения УФ-светом. Штриховыми линиями показаны расчетные значения эффективного магнитного момента в модели парамагнитных образцов со спинами 3/2 и 1.

В [8,9] было показано, что отклонение эффективного магнитного момента $\mu_{\rm eff}$ кристаллов Sp₃Cr(C₂O₄)₃ от расчетных значений не может быть вызвано расщеплением спиновых уровней в кристаллическом поле, диполь-дипольным или обменным взаимодействием ионов Cr³⁺. Про ионы Cr³⁺ в оксалатных комплексах хорошо известно, что они проявляют постоянство $\mu_{\rm eff}$ в широком диапазоне температур [12]. Наличие температурно-зависимого значения $\mu_{\rm eff}$ в наших экспериментах свидетельствует о том, что кроме ионов Cr³⁺ вклад в магнитный момент дают другие парамагнитные ионы.

Предположения об участии в описываемых процессах каких-либо других ионов Cr⁺, Cr²⁺, Cr⁵⁺, Cr⁶⁺ не позволяют объяснить экспериментальные данные. В самом деле единственным низкоспиновым ионом в октаэдрическом окружении (кроме Cr⁴⁺) может быть только ион Cr^{2+} (S=1). Однако ион Cr^{2+} обладает высоким значением орбитального магнитного момента, который не замораживается кристаллическим полем полностью [13]. В результате эффективный магнитный момент ионов Cr²⁺ в самых разнообразных соединениях обычно составляет 3.2-3.3 µ_В [14]. В этом случае в расчете на пару Sp^0 , Cr^{2+} получится минимально возможный эффективный магнитный момент 3.7 µ_B, который превышает значение 3.3 µ_в, наблюдаемое в наших экспериментах. Важно отметить также, что в предложенной схеме принимают участие только молекула и однозарядный ион спиропирана, возможность существования которых не вызывает сомнений. Все другие схемы с переносом заряда требуют введения многозарядных ионов спиропиранов (например, Sp^{2+}), не наблюдавшихся ранее в природе, либо многозарядных ионов Cr⁶⁺, образование которых под действием света весьма маловероятно.

Можно предположить следующую схему термостимулированных процессов (рис. 4), которая объясняет зависимость $\mu_{\rm eff}(T)$ в отсутствие освещения. Под действием термических флуктуаций происходит ионизация ионов ${\rm Cr}^{3+}$ (S=3/2) до ионов ${\rm Cr}^{4+}$ (S=1), которые образуют примесные уровни вблизи потолка валентной зоны. Свободный электрон будет захватываться положительно заряженным ионом спиропирана Sp⁺ (S=0) с образованием электронейтральной парамагнитной молекулы Sp⁰ (S=1/2).

$$Sp^+ + Cr^{3+} \xrightarrow{kT} Sp^0 + Cr^{4+}.$$

 $S = 0$ $S = 3/2$ $S = 1/2$ $S = 1$

Эффективный магнитный момент пары (Sp⁰; Cr⁴⁺) составляет $\mu_{\rm eff} = \sqrt{2.8^2 + 1.7^2} = 3.3 \,\mu_{\rm B}$, а эффективный момент пары ионов (Sp⁺; Cr³⁺) равен $\mu_{\rm eff} = 3.9 \,\mu_{\rm B}$. Одновременно будет происходить и процесс рекомбинации. При постоянной температуре ионы Cr³⁺ и Cr⁴⁺,



Рис. 4. Возможное расположение энергетических уровней ионов Cr^{3+} и Cr^{4+} в зонной схеме кристалла.

молекулы Sp⁰ и Sp⁺ будут находиться в состоянии динамического равновесия. С повышением температуры количество пар (Sp⁰; Cr⁴⁺) будет увеличиваться, что приведет к уменьшению эффективного магнитного момента образца до $3.3 \,\mu_{\rm B}$. Понижение температуры, напротив, приведет к возрастанию количества равновесных пар (Sp⁺; Cr³⁺) и увеличению эффективного магнитного момента до $3.9 \,\mu_{\rm B}$. Таким образом, термостимулированный процесс переноса заряда между ионами хрома Cr³⁺, Cr⁴⁺ и молекулами спиропиранов Sp⁰, Sp⁺ объясняет температурную зависимость эффективного магнитного момента Sp₃Cr(C₂O₄)₃ (рис. 3).

Перенос заряда между ионами хрома и молекулами спиропиранов объясняет и действие света на эффективный магнитный момент Sp₃Cr(C₂O₄)₃. Под действием света происходит ионизация электронейтральной молекулы спиропирана Sp⁰ (S = 1/2) до Sp⁺ (S=0) путем перехода электрона в зону проводимости и его последующей рекомбинации с ионами Cr⁴⁺ (рис. 4), превращающихся при этом в Cr³⁺,

$$Sp^{0} + Cr^{4+} \xrightarrow{h\nu} Sp^{+} + Cr^{3+}.$$

$$S = 1/2 \quad S = 1 \qquad S = 0 \quad S = 3/2$$

Таким образом, под действием света происходит возрастание количества пар ионов $(Sp^+; Cr^{3+})$ и увеличение эффективного магнитного момента образца. При этом кристалл переходит из долгоживущего метастабильного состояния, созданного при выращивании, в равновесное состояние с минимальной свободной энергией. Это подтверждается также и тем, что фотомагнитный эффект необратим. Если температура мала и термовозбужденные состояния Sp₀ отсутствуют, свет не должен влиять на магнитный момент в полном соответствии с экспериментальными данными (рис. 3).

В спектрах ЭПР порошкообразного образца $Sp_3Cr(C_2O_4)_3$ в диапазоне температур T = 4-295 К обнаружены две серии линий различной интенсивности (рис. 5, *a*). Одна группа в области ~ 2 kOe, другая — в области 3.5 kOe. На основе параметров кристаллического поля *D* и *E* иона Cr^{3+} , полученных нами для монокристаллического образца [6], был рассчитан



Рис. 5. *а*) Спектры ЭПР порошкообразного соединения $Sp_3Cr(C_2O_4)_3$ до (I) и после (II) облучения при температуре T = 4 К. Стрелками показаны направления изменения интенсивностей линий ЭПР после облучения соединения. *b*) Расчетный спектр ЭПР ионов Cr^{3+} с параметрами кристаллического поля, описанными в тексте.

спектр ЭПР порошкообразного образца Sp₃Cr(C₂O₄)₃ (рис. 5, b). Расчетный спектр ЭПР порошкообразного образца Sp₃Cr(C₂O₄)₃ содержит одну интенсивную линию в области ~ 2 kOe, которая соответствует ионам Cr³⁺. Аналогичная группа линий *1* содержится и в экспериментально полученном спектре (рис. 5, *a*). Следовательно, линии группы *1* экспериментально полученных спектров соответствуют ионам хрома Cr³⁺. Линии серии *2* не могут принадлежать ионам хрома Cr³⁺ с известными параметрами кристаллического поля, а их источником являются молекулы спиропиранов Sp⁰ с отличным от нуля спином.

Под действием света в порошкообразном образце происходит увеличение интегральной интенсивности линий I и уменьшение интенсивности линий 2 (рис. 5, a). Наблюдаемое фотоиндуцированное перераспределение интенсивностей линий ЭПР согласуется с предложенной выше схемой фотостимулированного переноса электронов с нейтральной молекулы спиропирана Sp⁰ на ионы Cr⁴⁺.

Таким образом, обнаружено влияние УФ-света на эффективный магнитный момент и спектры ЭПР

Sp₃Cr(C₂O₄)₃. Термически- и фотостимулированное перераспределение электронов между ионами Cr³⁺, Cr⁴⁺ и молекулами спиропиранов вызывают зависимость эффективного магнитного момента от температуры в темновых кристаллах и фотоиндуцированное изменение $\mu_{\rm eff}$ после облучения, которое максимально при высоких температурах (до 300 K) и исчезает при низких температурах (~ 2 K).

3.2. Фотомагнитный эффект, вызванный фотоизомеризацией спиропиранов. B paботе [11] показано, что в кристаллическом состоянии Sp₃Cr(C₂O₄)₃ проявляет фотохромные свойства, характерные для солей спиропиранов. Под действием УФ-облучения происходит разрыв С_{spiro}-О-связи и переход катиона спиропирана из закрытой в открытую форму. Как уже отмечалось, величина эффекта, который может быть вызван этим процессом, в парамагнетике не превышает $\Delta M/M \sim 1\%$. Поэтому на фоне значительного фотомагнитного эффекта, вызываемого перераспределением электронов (см. подраздел 3.1), трудно ожидать, что эффект фотоизомеризации спиропиранов может быть обнаружен. Однако при низких температурах электронные переходы, описанные в подразделе 3.1, замораживаются, поскольку положения уровней Cr⁴⁺ и Sp⁰ оказываются недоступными для термического заселения. Об этом свидетельствует то, что при низкой температуре магнитные моменты образца до и после облучения практически равны и приближаются к расчетному значению для ионов Cr³⁺ (рис. 3). Следует ожидать поэтому, что остаточные изменения, вызванные фотоизомеризацией, можно обнаружить при низких температурах ~ 2 К. С этой целью в наших экспериментах были получены зависимости магнитного момента М от внешнего магнитного поля H при температуре $T = 2 \,\mathrm{K}$ до и после облучения УФ-светом (рис. 6). Полученные зависимости были аппроксимированы функцией Бриллюэна для пара-



Рис. 6. Зависимость магнитного момента M соединения Sp₃Cr(C₂O₄)₃ от поля H до (1) и после (2) облучения. T = 2 K. Сплошные линии — аппроксимация экспериментальных зависимостей соотношением (1).

магнитных частиц

$$M = N_A g \mu_B \left\{ \left(S + \frac{1}{2} \right) \operatorname{cth} \frac{g \mu_B H \left(S + \frac{1}{2} \right)}{k(T - T_0)} - \frac{1}{2} \operatorname{cth} \frac{g \mu_B H}{2k(T - T_0)} \right\},$$
(1)

где *N_A* — число Авогадро, *g* — *g*-фактор, $\mu_{\rm B}$ — магнетон Бора, S — спин парамагнитных частиц, H — напряженность магнитного поля, Т — температура, Т₀ — параметр, учитывающий магнитные взаимодействия частиц. Из аппроксимации полученных зависимостей функцией Бриллюэна (1) был определен параметр Т₀. Установлено, что до облучения $T_0 = 0.04 \,\mathrm{K}$, а после облучения $T_0 = 0.15 \, \text{K}$. Следовательно, благодаря УФ-облучению происходит увеличение параметра Т₀, характеризующего изменение орбитального момента под действием кристаллических полей, различающихся в темновых и фотоизомеризованных кристаллах. На это указывает совпадение с точностью до порядка величины экспериментально определенного значения kT₀ и теоретически рассчитанного эффекта кристаллического поля [6]. Таким образом, фотоизомеризация катионов спиропиранов вызывает изменение кристаллического поля, управляющего спин-орбитальным вкладом ионов хрома в магнитный момент. Величина такого фотомагнитного эффекта гораздо меньше, чем величина фотомагнитного эффекта, обусловленного переносом заряда (см. подраздел 3.1), а наблюдать его можно при низких температурах ~ 2 К.

3.3. Радиационные парамагнитные дефекты. В органической подрешетке кристаллов можно ожидать образования парамагнитных дефектов под действием УФ-света, так как этот тип эффектов наблюдается в подавляющем большинстве органических материалов. Для изучения вклада радиационных дефектов в магнитные свойства соединения $Sp_3Cr(C_2O_4)_3$ в чистом виде мы исследовали иодид спиропирана SpI, в котором парамагнитные анионы $Cr(C_2O_4)_3^{3-}$ были заменены на диамагнитный ион I⁻. Так как ионы хрома в иодиде спиропирана отсутствуют, процессы, связанные с фотоиндуцированным переносом заряда (подраздел 3.1) или модуляцией кристаллических полей (подраздел 3.2), отсутствуют.

Освещение SpI производилось в течение 2h для накопления достаточного количества дефектов. Оно могло повлиять только на ионы Sp⁺. Установлено, что под действием света происходит увеличение магнитного момента иодида спиропирана [10]. Величина фотоиндуцированной добавки к магнитному моменту ΔM убывает с увеличением температуры (рис. 7, *a*) и качественно согласуется с законом Кюри, т.е. под действием света происходит образование новых парамагнитных центров. Для определения спина радиационных дефектов и их количества были получены зависимости магнитного момента от магнитного поля (рис. 7, *b*). В облученном соединении SpI при T = 2 К основной вклад в магнитный момент дают частицы со средним значением спина S = 3



Рис. 7. *а*) Температурная зависимость фотоиндуцированной добавки к магнитному моменту ΔM в SpI. Сплошной линией показана аппроксимация законом Кюри. *b*) Зависимость магнитного момента *M* соединения SpI от магнитного поля *H* до облучения при температуре T = 2 К. Сплошной линией показана аппроксимация функцией Бриллюэна.

(рис. 7, *b*). Количество этих частиц, полученное из аппроксимации зависимости M(H) функцией Бриллюэна, на четыре порядка величины меньше числа ионов Sp⁺. Было установлено, что концентрация и спин дефектов не зависят от температуры, а их намагниченность подчиняется закону Кюри.

Высокий спин (S = 3), малая концентрация парамагнитных центров и возрастание их количества под действием УФ-света указывают на то, что эти центры являются радиационными дефектами. Если бы этими центрами были атомы примеси, неизбежно присутствующие в соединении, то их количество оставалось бы постоянным, а не увеличивалось под действием света. Высокоспиновые органические молекулы, генерируемые при УФ-облучении, хорошо известны и описаны в литературе. Например, в работе [15] детально изучены соединения тринитрена, образующиеся в процессе фотолиза, со спином S = 3.

Таким образом, в соединении SpI наблюдается еще один фотомагнитный эффект, связанный с образованием радиационных дефектов, являющихся модифицированными молекулами (ионами) спиропиранов. Этот эффект можно наблюдать в органической подрешетке кристаллов при 2–20 К, когда вклад образующихся дефектов в магнитный момент образца оказывается достаточно велик (до 50% при T = 2 К). Очевидно, что в кристаллах Sp₃Cr(C₂O₄)₃ на основе тех же молекул спиропиранов, что и в SpI, длительная экспозиция также должна приводить к появлению добавки к эффективному магнитному моменту, связанной с образованием радиационных дефектов. Однако отделить этот эффект от других, описанных в подразделах 3.1 и 3.2, представляется затруднительным при исследовании только одного типа кристаллов Sp₃Cr(C₂O₄)₃.

4. Выводы

Обнаружены и разделены три различных фотомагнитных эффекта в соединении $Sp_3Cr(C_2O_4)_3$ и SpI на основе молекулярных ионов спиропиранов Sp⁺ и оксалатов хрома $Cr(C_2O_4)_3^{3-}$ либо анионов I⁻. Установлено, что при высоких температурах ($T \sim 50-300 \,\mathrm{K}$) изменение магнитных свойств Sp₃Cr(C₂O₄)₃ под действием ультрафиолетового света с длиной волны 200-350 nm обусловлено фотоиндуцированным переносом заряда. При низких температурах ($T \sim 2-5 \,\mathrm{K}$) в Sp₃Cr(C₂O₄)₃ наблюдается фотомагнитный эффект, вызванный фотоизомеризацией ионов Sp⁺, модулирующей кристаллическое поле. Под действием длительного (2h) УФ-облучения происходит образование и накопление парамагнитных радиационных дефектов, которые увеличивают магнитный момент кристаллов SpI при $T \sim 2-20 \,\mathrm{K}$ и способны давать вклад в намагниченность $Sp_3Cr(C_2O_4)_3$.

Авторы выражают благодарность С.М. Алдошину, Э.Б. Ягубскому, А.Л. Бучаченко, В.И. Овчаренко, Н.А. Саниной за обсуждение результатов.

Список литературы

- [1] O. Sato. J. Photochem. Photobiol. C: Photochem. Rev. 5, 203 (2004).
- [2] Y. Einaga. J. Photochem. Photobiol. C: Photochem. Rev. 7, 69 (2006).
- [3] S.M. Aldoshin, J. Photochem. Photobiol. A: Photochem. Rev. 200, 19 (2008).
- [4] R. Cle'ment, S. Decurtins, M. Gruselle, C. Train. Monatshefte für Chemie 134, 117 (2003).
- [5] S. Bénard, E. Riviere, P. Yu, K. Nakatani, K. Delouis. Chem. Mater. 13, 159 (2001).
- [6] Р.Ю. Моргунов, Ф.Б. Мушенок, С.М. Алдошин, Н.А. Санина. ЖЭТФ 136, 775 (2009).
- [7] С.М. Алдошин, Н.А. Санина, Р.Б. Моргунов, О.А. Федорова, С.В. Парамонов, В.Б. Локшин, Ф.Б. Мушенок, Г.В. Шилов, К.В. Боженко, Д.В. Корчагин. Изв. РАН. Сер. хим. 3, 487 (2010).
- [8] Р.Б. Моргунов, Ф.Б. Мушенок, С.М. Алдошин, Е.А. Юрьева, Г.В. Шилов. ФТТ 51, 1568 (2009).

- [9] R.B. Morgunov, F.B. Mushenok, S.M. Aldoshin, E.A. Yur'eva, G.V. Shilov, Y. Tanimoto. J. Solid State Chem. 182, 1424 (2009).
- [10] R.B. Morgunov, F.B. Mushenok, S.M. Aldoshin, N.A. Sanina, A. Yur'eva, G.V. Shilov, V.V. Tkachev. New J. Chem. 33, 1374 (2009).
- [11] С.М. Алдошин, Е.А. Юрьева, Г.В. Шилов, Л.А. Никонова, В.А. Надточенко, В.А. Курганова, Р.Б. Моргунов. Изв. РАН. Сер. хим. 12, 2541 (2008).
- [12] R.A. Bernhein, E.F. Reichenbecher. J. Chem. Phys. 51, 997 (1969).
- [13] D. Colignon, E. Kartheuser, S. Rodriguez, M. Villeret. J. Cryst. Growth 159, 875 (1996).
- [14] А. Керрингтон, Э. Мак-Лечлан. Магнитный резонанс и его применение в химии. Мир, М. (1970). 447 с.
- [15] N. Oda, T. Nakai, K. Sato, D. Shiomi, M. Kozaki, K. Okada, T. Takui. Synth. Met. **121**, 1840 (2001).