

ДВУХТЕМПЕРАТУРНОЕ РАСПРЕДЕЛЕНИЕ АТОМОВ В УСЛОВИЯХ СУБДОПЛЕРОВСКОГО ОХЛАЖДЕНИЯ

А. А. Кирпичникова, Р. Я. Ильенков, О. Н. Прудников*

*Институт лазерной физики Сибирского отделения Российской академии наук
630090, Новосибирск, Россия*

Поступила в редакцию 3 апреля 2024 г.,
после переработки 8 мая 2024 г.
Принята к публикации 8 мая 2024 г.

Рассматривается задача субдоплеровского лазерного охлаждения атомов в условиях «оптической патоки» в полях, образованных встречными волнами с различными поляризационными конфигурациями, с полным учетом квантовых эффектов отдачи. Показано, что распределение холодных атомов не является равновесным, но тем не менее может быть аппроксимировано двумя гауссовыми функциями и, соответственно, охарактеризовано температурами «холодной» и «горячей» фракций. Проведен детальный анализ долей атомов во фракциях и их температур в зависимости от параметров световых полей. На основе полученных результатов можно ввести понятие средневзвешенной температуры, которая находится в соответствии со средней кинетической энергией атомов.

*Статья представлена в рамках публикации материалов конференции
«Физика ультрахолодных атомов» (ФУХА-2023), Новосибирск, декабрь 2023 г.*

DOI: 10.31857/S0044451024100080

1. ВВЕДЕНИЕ

Лазерное охлаждение атомов является базовым инструментом современной квантовой физики и способствует развитию множества направлений, имеющих фундаментальные и практические применения. Среди основных можно выделить такие, как создание современных прецизионных стандартов частоты [1–4], развитие нового направления атомных сенсоров на основе интерференции волн материи [5–7], квантовых вычислений [8, 9] и квантовых коммуникаций [10]. Последующее применение методов испарительного охлаждения позволяет достичь сверхнизких температур, при которых проявляются квантовые свойства бозе- и ферми- конденсатов, что представляет отдельный интерес для исследований [11, 12].

С классической точки зрения действие света на атомы описывается в рамках сил, имеющих природу радиационного светового давления на движущиеся атомы, а также вынужденных дипольных сил,

возникающих в результате переизлучения фотонов поля атомами между различными пространственными модами поля [13–15]. При этом «квантовый» характер взаимодействия атомов с фотонами поля в рамках квазиклассического подхода описывается флуктуацией сил, действующих на атом, что позволяет описать кинетику атомов как в рамках уравнения Фоккера – Планка [16, 17] для функции распределения атомов в фазовом пространстве, так и в эквивалентном ему подходе на основе стохастических уравнений движения отдельных атомов — уравнений Ланжевена [18, 19].

Альтернативой квазиклассическим подходам является развитый нами полностью квантовый подход, позволяющий решить задачу лазерного охлаждения атомов в рамках квантового кинетического уравнения для атомной матрицы плотности [20–23]. Представленный подход позволяет получить стационарное численное решение квантового кинетического уравнения для атомной матрицы плотности, содержащее полную информацию как о внутренних, так и о поступательных степенях свободы атома в лазерном поле. При этом анализ задачи в рамках квантового подхода позволяет выявить особенности, связанные с наличием конечного параметра отда-

* E-mail: oleg.nsu@gmail.com

чи атомов при взаимодействии с фотонами поля, $\varepsilon_R = E_k/\hbar\gamma$ ($E_k = \hbar\omega_R$ — кинетическая энергия, получаемая неподвижным атомом при взаимодействии с фотоном поля, ω_R — частота отдачи, γ — естественная ширина линии атомного перехода), в отличие от квазиклассического подхода, где данный параметр считается предельно малым, $\varepsilon_R \ll 1$.

Учет влияния квантовых эффектов отдачи, дискретности импульса и энергии, передаваемых атому при взаимодействии с фотонами поля, является наиболее актуальным как для лазерного охлаждения с использованием узких оптических переходов [24], так и для охлаждения атомов, характеризующихся недостаточно малым параметром ε_R [25]. В частности, представленный квантовый подход позволил сравнить эффективность субдоплеровского лазерного охлаждения атомов в полях с пространственно-неоднородной поляризацией, образованных встречными волнами с противоположными круговыми поляризациями ($\sigma_+ - \sigma_-$ -конфигурация поля), или ортогональными линейными поляризациями ($lin \perp lin$ -конфигурация) [26]. При этом показано, что функция распределения холодных атомов по импульсам является существенно неравновесной и, строго говоря, не может быть описана в терминах температуры. Поэтому в рамках теоретических подходов для описания лазерного охлаждения мы пользовались средней кинетической энергией атомов, которую можно представить в температурных единицах. Экспериментально же температуру холодных атомов получают, аппроксимируя импульсное распределение гауссовой функцией, и результат может зависеть от способов аппроксимации. Так, например, в работе [27] кроме узкой составляющей импульсного распределения, характеризующей субдоплеровской температурой, было показано наличие и более широкой составляющей, которая выглядит как «подложка». Однако ее ширина оказывается сравнима с температурой доплеровского предела, что в целом соответствует двухтемпературному распределению холодных атомов.

В данной работе в рамках развитого нами квантового подхода [22] мы проводим детальный анализ неравновесного распределения атомов в задаче субдоплеровского лазерного охлаждения в условиях «оптической патоки» с полным учетом квантовых эффектов отдачи. Такая задача также может быть применима как приближение для описания лазерного охлаждения атомов в магнитооптической ловушке (МОЛ), поскольку атомы охлаждаются в центре МОЛ, где магнитное поле равно нулю. Обнаружено, что температуры «холодной» и «горячей» фракций

атомов и их долей зависят не только от параметров используемого поля, но также от выбранной конфигурации световых полей и от параметра отдачи ε_R . Представленные результаты позволяют судить о режимах охлаждения, в которых проявляется существенно двухтемпературное распределение атомов, и позволяют описать условия максимизации доли атомов в «холодной» фракции, что представляет отдельный интерес для создания источника холодных атомов.

2. ПОСТАНОВКА ЗАДАЧИ

Ансамбль атомов малой плотности с пренебрежимым межатомным взаимодействием охлаждается в монохроматическом поле, резонансном замкнутому оптическому переходу $F_g \rightarrow F_e$, где F_g и F_e — полные угловые моменты основного (g) и возбужденного (e) состояний. Рассмотрим конфигурации монохроматического поля, образованные встречными волнами равной интенсивности:

$$\mathbf{E}(z, t) = E_0(\mathbf{e}_1 e^{ikz} + \mathbf{e}_2 e^{-ikz})e^{-i\omega t} + \text{c.c.}, \quad (1)$$

где E_0 — комплексная амплитуда световых волн; ω — частота поля; $k = \omega/c$ — волновой вектор. Поляризации \mathbf{e}_1 и \mathbf{e}_2 встречных волн в декартовом базисе $\mathbf{e}_x, \mathbf{e}_y, \mathbf{e}_z$ выражаются через компоненты векторов $\mathbf{e}_{0,\pm 1}$ в циклическом базисе:

$$\mathbf{e}_n = \sum_{\sigma=0,\pm 1} e_n^\sigma \mathbf{e}_{\sigma}, \quad n = 1, 2. \quad (2)$$

Здесь \mathbf{e}_σ — единичные векторы циркулярного базиса: $\mathbf{e}_{\pm 1} = \mp(\mathbf{e}_x \pm \mathbf{e}_y)/\sqrt{2}$, $\mathbf{e}_0 = \mathbf{e}_z$. В данной работе мы будем рассматривать наиболее распространенные конфигурации световых полей, образованных встречными волнами с ортогональными поляризациями, в которых могут проявляться субдоплеровские механизмы лазерного охлаждения [28]:

- 1) $lin \perp lin$ -конфигурация светового поля с $\mathbf{e}_1 = \mathbf{e}_x$, образованная парой встречных волн с ортогональными линейными поляризациями,
- 2) $\sigma_+ - \sigma_-$ -конфигурация светового поля с $\mathbf{e}_1 = \mathbf{e}_+$ и $\mathbf{e}_2 = \mathbf{e}_-$, образованная парой встречных волн с круговыми поляризациями.

Особенностью означенных конфигураций является то, что пространственная зависимость вектора поляризации (1) определяется только одним параметром светового поля. Так, для поля $lin \perp lin$ -конфигурации только эллиптичность светового поля зависит от координаты, периодически изменяя поляризацию с круговой на линейную и обратно при

смещении по оси z . В случае $\sigma_+ - \sigma_-$ -конфигурации поляризация светового поля в каждой точке линейная, но угол наклона оси периодически изменяется вдоль оси z (см., например, работы [28, 29]).

Для описания эволюции ансамбля атомов малой плотности воспользуемся квантовым кинетическим уравнением для атомной матрицы плотности $\hat{\rho}$:

$$\frac{\partial \hat{\rho}}{\partial t} = -\frac{i}{\hbar} [\hat{H}, \hat{\rho}] + \hat{\Gamma}\{\hat{\rho}\}, \quad (3)$$

где \hat{H} — гамильтониан, а $\hat{\Gamma}\{\hat{\rho}\}$ описывает релаксацию атома при взаимодействии с вакуумными модами электромагнитного поля, т.е. в результате спонтанного распада. Гамильтониан атома \hat{H} разбивается на сумму вкладов:

$$\hat{H} = \frac{\hat{p}^2}{2M} + \hat{H}_0 + \hat{V}, \quad (4)$$

где первое слагаемое — оператор кинетической энергии; M — масса атома; $\hat{H}_0 = -\hbar\delta\hat{P}_e$ — гамильтониан свободного атома в приближении вращающейся волны (RWA); $\delta = \omega - \omega_0$ — отстройка оптической частоты ω от частоты атомного перехода ω_0 ;

$$\hat{P}_e = \sum_{\mu} |F_e, \mu\rangle \langle F_e, \mu| \quad (5)$$

— проекционный оператор для уровней возбужденного состояния $|F_e, \mu\rangle$, характеризующегося полным угловым моментом F_e и проекцией углового момента μ на ось квантования. Последнее слагаемое \hat{V} описывает взаимодействие атома с полем (1). Взаимодействие атома с полем, резонансным электродипольному переходу, описывается оператором взаимодействия следующего вида:

$$\begin{aligned} \hat{V} &= \hat{V}_1 \exp(ikz) + \hat{V}_2 \exp(-ikz), \\ \hat{V}_n &= \hbar \frac{\Omega}{2} (\hat{D} \mathbf{e}_n) = \hbar \frac{\Omega}{2} \sum \hat{D}_{\sigma} e_n^{\sigma}, \end{aligned} \quad (6)$$

где Ω — частота Раби электродипольного перехода, и определяется векторами поляризации встречных волн и векторным оператором \hat{D} , матричные компоненты которого \hat{D}_{σ} в циркулярном базисе выражаются через коэффициенты Клебша–Гордана:

$$\hat{D}_{\sigma} = \sum_{\mu, m} C_{F_g, m; 1, \sigma}^{F_e, \mu} |F_e, \mu\rangle \langle F_g, \mu|. \quad (7)$$

Последний член кинетического уравнения (3), описывающий релаксацию атомной матрицы плот-

ности с учетом эффектов отдачи, определяется выражением (см., например, работы [20–23])

$$\begin{aligned} \hat{\Gamma}\{\hat{\rho}\} &= \frac{\gamma}{2} (\hat{P}_e \hat{\rho} + \hat{\rho} \hat{P}_e) - \frac{3\gamma}{2} \times \\ &\times \left\langle \sum_{\xi=1,2} (\hat{D} e_{\xi}(\mathbf{k}))^{\dagger} \exp(-i\mathbf{k}\hat{\mathbf{r}}) \hat{\rho} \exp(i\mathbf{k}\hat{\mathbf{r}}) (\hat{D} e_{\xi}(\mathbf{k})) \right\rangle_{\Omega_k}, \end{aligned} \quad (8)$$

где $\langle \dots \rangle_{\Omega_k}$ означает усреднение по направлениям вылета спонтанного фотона с импульсом $\hbar \mathbf{k}$ с двумя ортогональными поляризациями $e_{\xi}(\mathbf{k})$.

Отметим, что решение квантового кинетического уравнения (3) для рассматриваемого типа оптического перехода $F_g \rightarrow F_e$ можно характеризовать тремя параметрами: отношением величины отстройки к естественной ширине линии δ/γ , параметром отдачи ε_R и величиной светового сдвига, определяемого глубиной оптического потенциала [20–23]:

$$U = \frac{\hbar|\delta|}{3} \frac{|\Omega|^2}{(\delta^2 + \gamma^2/4)}, \quad (9)$$

пропорционального интенсивности лазерного поля. Для поиска стационарного решения квантового кинетического уравнения (3) и анализа достижимых пределов лазерного охлаждения далее мы используем предложенный нами подход, детально описанный в работах [20–23].

3. ДВУХТЕМПЕРАТУРНОЕ РАСПРЕДЕЛЕНИЕ

Отметим, что при лазерном охлаждении состояние ансамбля холодных атомов является существенно неравновесным [30] и, строго говоря, не может быть описано в терминах температуры. Поэтому в работах [17, 26] в качестве меры охлаждения использовалась средняя кинетическая энергия атомов

$$\langle E_{kin} \rangle = \int \frac{p^2}{2M} W(p) dp, \quad (10)$$

где $W(p)$ — функция распределения по импульсам. Данное выражение позволяет определить температуру T_E как меру средней кинетической энергии для ансамбля атомов,

$$\langle E_{kin} \rangle = \frac{N}{2} k_B T_E, \quad (11)$$

где N — размерность задачи, k_B — постоянная Больцмана. Для термодинамически равновесного состояния температура T_E совпадает с классическим определением температуры. В основном

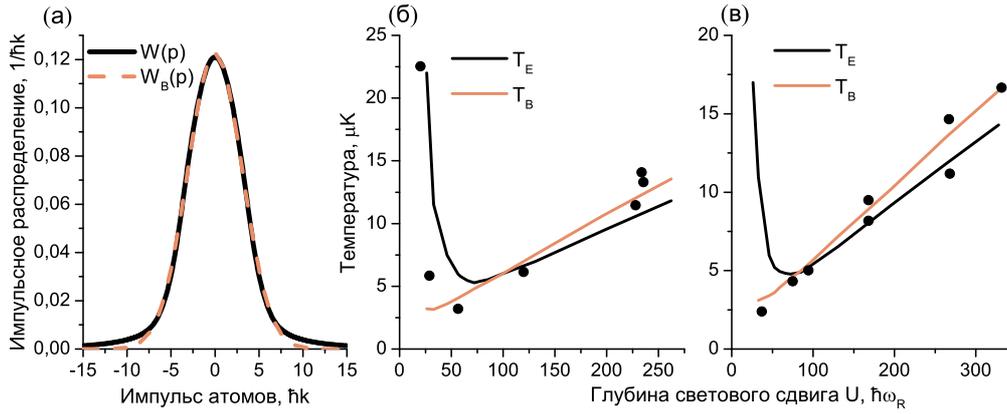


Рис. 1. *a* — Импульсное распределение ансамбля атомов ^{85}Rb $W(p)$ — черная линия — и его аппроксимация одной функцией Гаусса $W_B(p)$ — штриховая красная линия ($T = 3.5 \text{ мК}$) — в поле $lin \perp lin$ -конфигурации, резонансного замкнутому оптическому переходу $5S_{1/2}(F_g = 3) \rightarrow 5P_{3/2}(F_e = 4)$ при отстройках поля $\delta = -8\gamma$, $U = 50\hbar\omega_R$ ($\Omega = 0.9\gamma$). *б, в* — Температура холодных атомов ^{85}Rb в зависимости от интенсивности светового поля при отстройке поля $\delta = -4\gamma$ (*б*) и $\delta = -8\gamma$ (*в*). Здесь черной линией указана температура как мера средней кинетической энергии атомов T_E (11), красной линией — больцмановская температура T_B , полученная аппроксимацией импульсного распределения гауссовой функцией. Черными точками представлены результаты измерения температуры атомов в поле $lin \perp lin$ -конфигурации [32]. Параметр отдачи $\varepsilon_R = 6.4 \cdot 10^{-4}$

при использовании термина «температура» подразумевают, что импульсное распределение атомов описывается распределением Максвелла–Больцмана для идеального газа невзаимодействующих частиц. Плотность вероятности для такого распределения можно записать в виде

$$W_B(p) = C \exp\left(-\frac{p^2}{2Mk_B T_B}\right), \quad (12)$$

где C — нормировочная константа, а T_B — больцмановская (классическая) температура.

Отметим, что неравновесное состояние атомов проявляется и для предельно малых параметров отдачи $\varepsilon_R < 10^{-3}$, т. е. в условиях применимости квазиклассических подходов [17]. Так, например, на рис. 1 *a* представлено импульсное распределение холодных атомов ^{85}Rb в поле $lin \perp lin$ -конфигурации, полученное в результате численного решения уравнения (3), и его аппроксимация гауссовой функцией. Для атомов ^{85}Rb параметр отдачи $\varepsilon_R = 6.4 \cdot 10^{-4}$ можно считать предельно малым. Тем не менее наблюдается отличие функции распределения $W(p)$ от нормального распределения (12), которое приводит к расхождениям в определении температур T и T_E (см. рис. 1 *б, в*). Такое отличие от равновесного распределения может объяснить разброс температуры ансамбля атомов в экспериментах по лазерному охлаждению. Разброс в измерениях температуры в работе [31], полученных в результате численного

решения уравнения (3), находится в соответствии с определениями T_B и T_E (рис. 1 *б, в*).

Кроме того, для атомов с недостаточно малыми параметрами отдачи

$$10^{-3} < \varepsilon_R < 1 \quad (13)$$

импульсное распределение ансамбля атомов, полученное на основе численного решения квантового кинетического уравнения (3), значительно отличается от распределения Максвелла–Больцмана (рис. 2 *a*). Это приводит к тому, что классическая температура T_B (12) существенно отличается от характерной температуры T_E (11) и не может быть использована для описания кинетики ансамбля не только количественно, но и качественно (рис. 2 *б, в*). Таким образом, для термодинамического описания системы охлажденных атомов требуется введение альтернативной характеристики. Одним из способов описания неравновесных систем является двухтемпературное распределение, когда вместо одной гауссовой функции (12) импульсное распределение аппроксимируется с помощью двух гауссовых функций:

$$W_D(p) = \frac{N_{hot}}{\sqrt{2\pi M k_B T_{hot}}} \exp\left(-\frac{p^2}{2M k_B T_{hot}}\right) + \frac{N_{cold}}{\sqrt{2\pi M k_B T_{cold}}} \exp\left(-\frac{p^2}{2M k_B T_{cold}}\right). \quad (14)$$

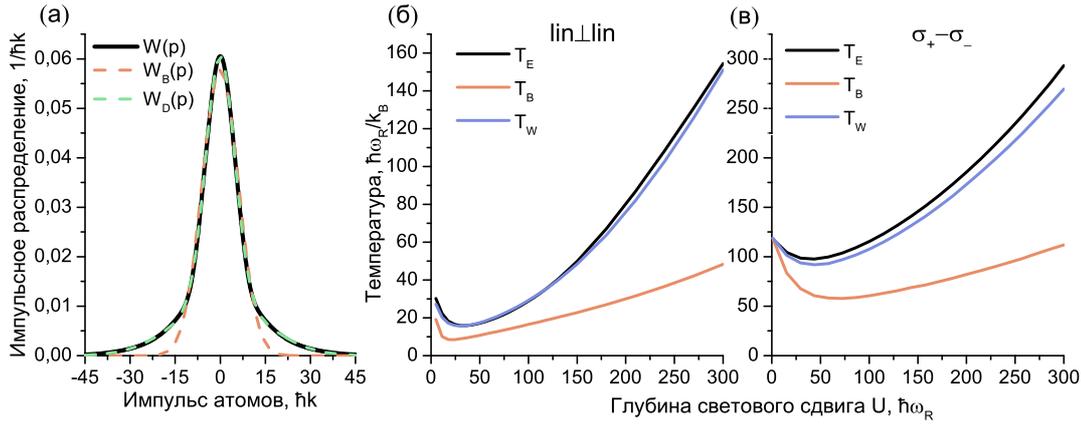


Рис. 2. *a* — Импульсное распределение ансамбля атомов $W(p)$ (черная линия) и его аппроксимации одной функцией Гаусса $W_B(p)$ (штриховая красная линия) и двумя функциями Гаусса $W_D(p)$ (штриховая зеленая линия) для параметра отдачи $\varepsilon_R = 10^{-2}$ в поле $lin \perp lin$ -конфигурации с отстройкой $\delta = -2\gamma$ при $U = 240 \hbar\omega_R$. Оптический переход $F_g = 1 \rightarrow F_e = 2$. *б, в* — Температура холодных атомов, определяемая как характерная T_E (11), больцмановская T_B (12) и средневзвешенная T_W (15) в полях (*б*) $lin \perp lin$ - и (*в*) $\sigma_+ - \sigma_-$ -конфигурации

Таким образом, ансамбль атомов разбивается на две фракции: «холодную» — с более низкой температурой T_{cold} , характеризующую центральную часть распределения, и «горячую» — с более высокой температурой T_{hot} , характеризующую «подложку» распределения. Параметры N_{cold} и N_{hot} определяют доли атомов во фракциях, $N_{cold} + N_{hot} = 1$. Для такого распределения можно ввести средневзвешенную температуру «холодной» и «горячей» фракций:

$$T_W = N_{hot}T_{hot} + N_{cold}T_{cold}. \quad (15)$$

Действительно, двухтемпературная интерпретация значительно лучше описывает импульсное распределение холодных атомов (см. рис. 2 *a*). Средневзвешенная температура T_W (15) лучше согласуется с характерной температурой T_E (рис. 2 *б, в*) и, таким образом, может быть использована для характеристики лазерного охлаждения атомов. Двухтемпературное распределение позволяет проанализировать характеристики не только ансамбля охлажденных атомов как единой системы, но и долей «холодной» и «горячей» фракций в зависимости от разных параметров охлаждения. Максимизация доли атомов в «холодной» фракции определяет эффективность субдоплеровского лазерного охлаждения.

Как хорошо известно [28], субдоплеровское лазерное охлаждение атомов возникает в полях с пространственно-неоднородной поляризацией, резонансных замкнутому оптическому переходу атома $F_g \rightarrow F_e$ с вырожденными по проекции углового момента уровнями. Далее, для сравнительного анали-

за субдоплеровского лазерного охлаждения и возникающего двухтемпературного распределения атомов мы рассмотрим охлаждение в рамках модельного перехода $F_g = 1 \rightarrow F_e = 2$, для которого присутствуют субдоплеровские механизмы охлаждения в обеих конфигурациях световых полей, $lin \perp lin$ и $\sigma_+ - \sigma_-$.

Представленные результаты доли «холодной» фракции на рис. 3 показывают, что выбор конфигурации светового поля принципиально влияет на термодинамическое состояние атомов. Так, для $lin \perp lin$ -конфигурации в случае предельно малых параметров отдачи $\varepsilon_R \ll 10^{-3}$ (рис. 3 *a*) доля «холодных» атомов слабо зависит от отстройки, и для $U > 100 \hbar\omega_R$ выделяется область параметров, при которых доля равна единице. В этом случае импульсное распределение близко к классическому распределению Максвелла – Больцмана и может описываться в рамках одной температуры, что соответствует результатам рис. 1. Однако для $\sigma_+ - \sigma_-$ -конфигурации, даже при условии предельно малого параметра отдачи (рис. 3 *в*) и большой интенсивности охлаждающего поля, доля «холодных» атомов стремится к 1/2. Следовательно, для $\sigma_+ - \sigma_-$ -конфигурации поля при предельно малых параметрах отдачи $\varepsilon_R \ll 10^{-3}$ стационарное состояние ансамбля охлажденных атомов имеет ярко выраженное двухтемпературное распределение, что также наблюдалось экспериментально в работе [27]. При этом для большего параметра отдачи $\varepsilon_R = 10^{-2}$ (рис. 3 *б, г*) переход к классическому

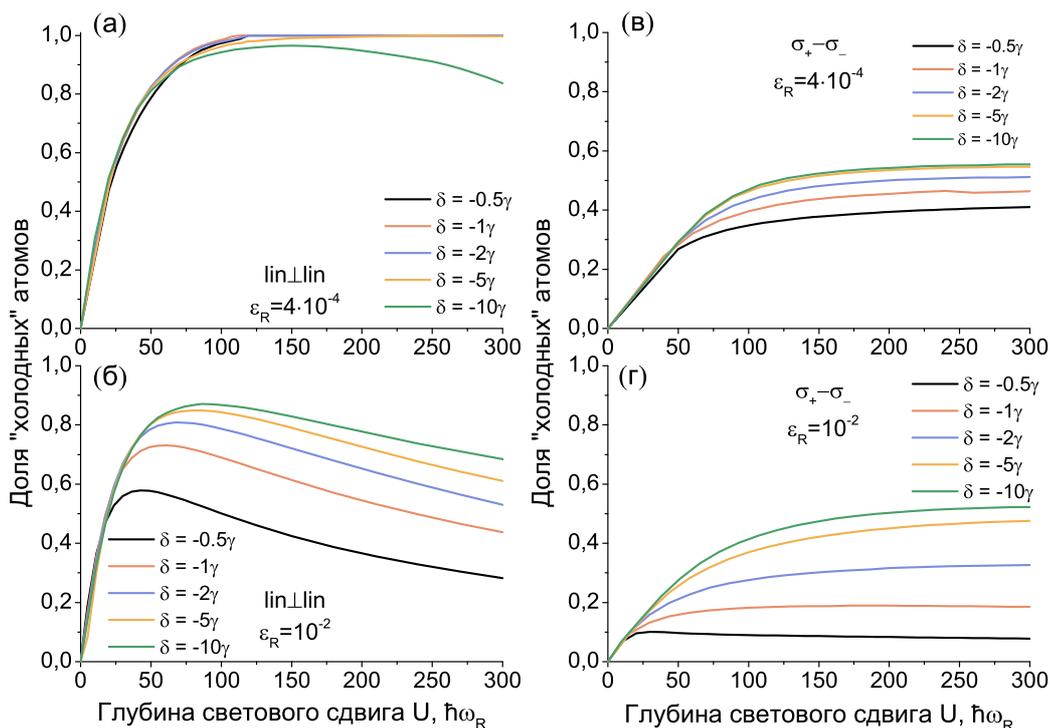


Рис. 3. Зависимости доли «холодных» атомов от глубины светового сдвига U для $\epsilon_R = 4 \cdot 10^{-4}$ (а, в) и $\epsilon_R = 10^{-2}$ (б, г) в поле (а, б) $lin \perp lin$ - и (в, г) $\sigma_+ - \sigma_-$ -конфигурации с различными отстройками δ

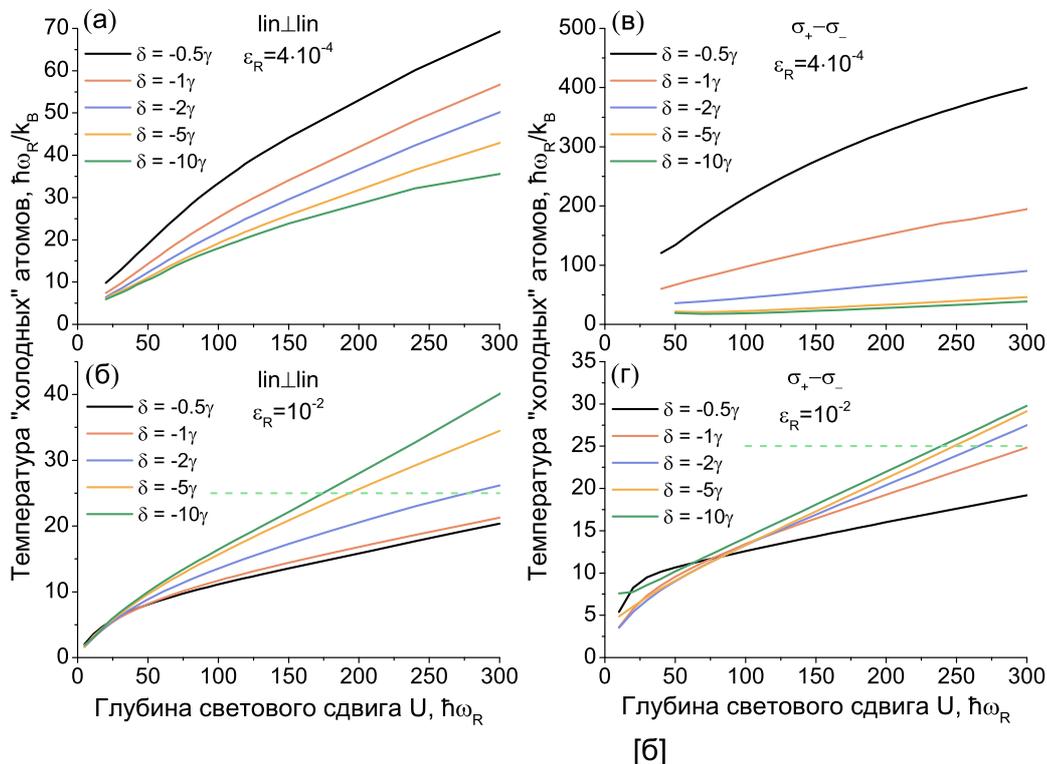


Рис. 4. Зависимости температуры «холодных» атомов от глубины светового сдвига U для $\epsilon_R = 4 \cdot 10^{-4}$ (а, в) и $\epsilon_R = 10^{-2}$ (б, г) в поле (а, б) $lin \perp lin$ - и (в, г) $\sigma_+ - \sigma_-$ -конфигурации с различными отстройками δ . Штриховыми линиями обозначен доплеровский предел

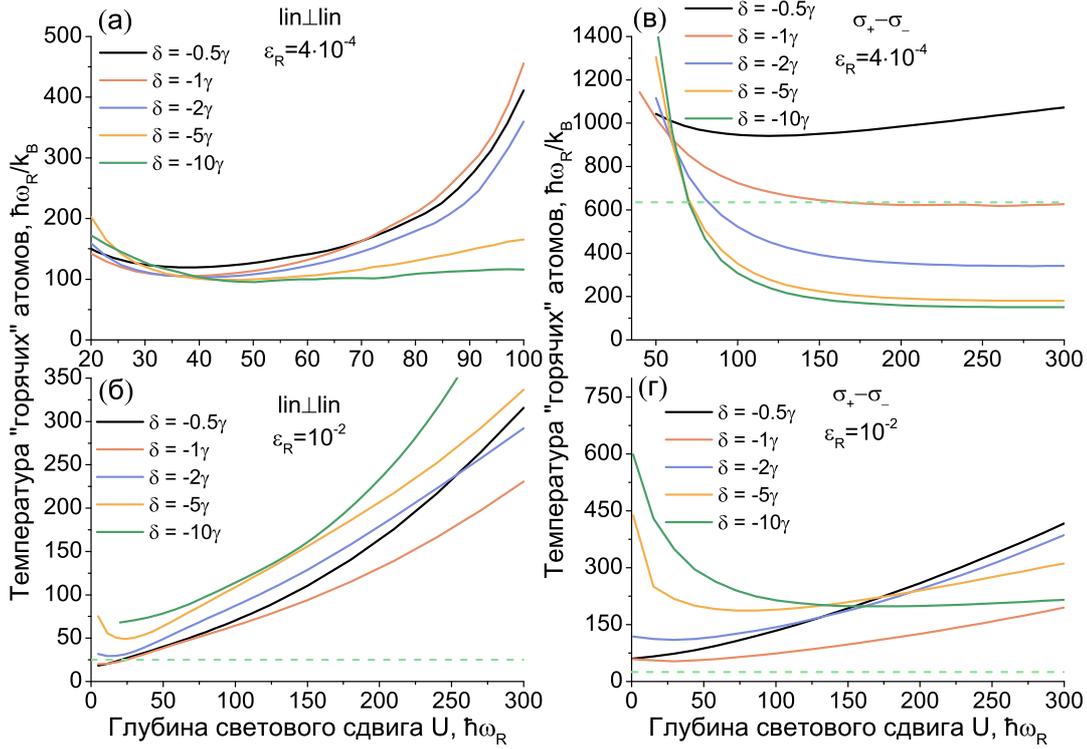


Рис. 5. Зависимости температуры «горячих» атомов от глубины светового сдвига U для $\varepsilon_R = 4 \cdot 10^{-4}$ (а, в) и $\varepsilon_R = 10^{-2}$ (б, г) в полях (а, б) $lin \perp lin$ - и (в, г) $\sigma_+ - \sigma_-$ -конфигурации с различными отстройками δ . Штриховыми линиями обозначен доплеровский предел

распределению Максвелла – Больцмана не происходит и для $lin \perp lin$ -конфигурации поля. Появляется сильная зависимость от отстройки поля, растущая с увеличением U , а доля «холодных» атомов не выходит на постоянное значение, а, наоборот, начинает снижаться.

Анализ температуры «холодной» фракции атомов представлен на рис. 4. Температура T_{cold} растет с увеличением интенсивности охлаждающего поля, что согласуется с известными теориями субдоплеровского лазерного охлаждения [14, 26, 28, 29]. Для атомов с предельно малыми значениями параметра отдачи $\varepsilon_R \ll 10^{-3}$ температура «холодной» фракции ниже доплеровского предела. Однако при недостаточно малом значении параметра отдачи $\varepsilon_R \gtrsim 10^{-2}$ (13) наблюдается обратная зависимость от величины отстройки (рис. 4 б, г): наименьшие температуры достигаются при наименьших отстройках δ . Такой же эффект наблюдается и для «горячей» фракции (рис. 5). В режиме охлаждения с недостаточно малым параметром отдачи (13) при малых значениях параметра U температура «холодной» фракции ниже доплеровского пре-

дела (рис. 4 б, г), а температура «горячей» фракции, наоборот, выше (рис. 5 б, г). При этом доля «холодной» фракции также уменьшается с ростом параметра отдачи (рис. 3 б, г). Это означает, что для атомов с $\varepsilon_R \gtrsim 10^{-2}$ именно доля и температура «горячей» фракции определяют средневзвешенную температуру T_W . Тем не менее для $lin \perp lin$ -конфигурации можно выделить область параметров, когда температуры «холодной» и «горячей» фракций ниже доплеровского предела (рис. 5 б). Таким образом, данные, представленные на рис. 3, 4, позволяют подобрать интенсивности светового поля (параметр U) при выбранной отстройке δ для атомов с заданным значением ε_R , позволяющие максимизировать долю «холодной» фракции и/или минимизировать температуру («холодной» фракции или средневзвешенную).

Рассмотрим подробнее влияние величины параметра отдачи ε_R на характеристики двухтемпературного распределения ансамбля атомов. В случае $lin \perp lin$ -поляризации (рис. 6 а, б, в) можно отметить, что для предельно малых параметров отдачи $\varepsilon_R \ll 10^{-3}$ с увеличением параметра U до-

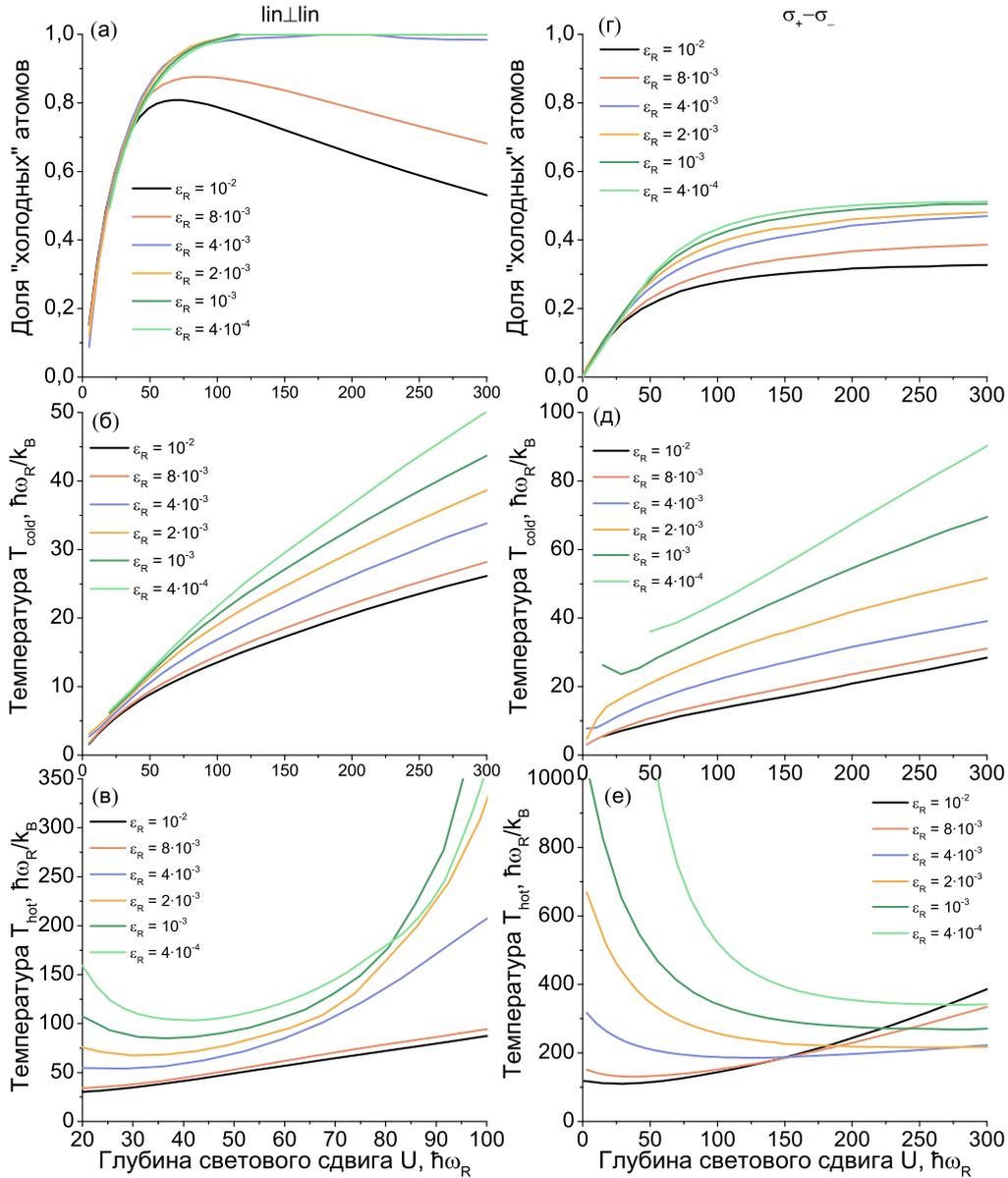


Рис. 6. Зависимости доли «холодных» атомов (а, г), температуры «холодных» (б, д) и «горячих» (в, е) атомов от глубины светового сдвига U в полях (а, б, в) $lin \perp lin$ - и (г, д, е) $\sigma_+ - \sigma_-$ -конфигурации с отстройкой $\delta = -2\gamma$ для различных параметров отдачи ϵ_R

ля «холодных» атомов быстро растет до единицы (рис. 6 а), т. е. при малых U энергия всего ансамбля определяется температурой «горячей» фракции атомов, а при больших U — температурой «холодной» фракции. Для $\epsilon_R \geq 8 \cdot 10^{-3}$ выделяется оптимум по U для доли «холодных» атомов. При этом для $\sigma_+ - \sigma_-$ -поляризации при больших значениях параметра U доля «холодных» атомов выходит на некоторое постоянное значение, близкое к 1/2 при предельно малых ϵ_R (рис. 6 г).

Как показано нами ранее в работе [26], влияние квантовых эффектов отдачи для атомов с $\epsilon_R \gtrsim 10^{-2}$ снижает эффективность субдоплеровских механизмов лазерного охлаждения. При этом можно видеть, что температура «холодной» фракции атомов (рис. 6 б, д) остается ниже доплеровского предела, однако их доля падает (рис. 6 а, г). Таким образом, средневзвешенная температура T_W в основном определяется «горячей» фракцией, температура которой существенно понижается (рис. 6 в, е).

4. ЗАКЛЮЧЕНИЕ

Температура является одной из ключевых характеристик, используемых для описания лазерного охлаждения атомов. Ее определение для конкретных термодинамических систем является принципиальным. Классическое определение температуры, использующее распределение Максвелла–Больцмана (12), описывает классическую систему невзаимодействующих частиц. Однако в задаче лазерного охлаждения взаимодействие атомов с единичными фотонами поля приводит к тому, что система частиц не находится в термодинамическом равновесии и, строго говоря, не может быть описана с помощью распределения Максвелла–Больцмана, т. е. классическое определение температуры может оказаться неприменимым.

В рамках настоящей работы было показано существенное расхождение классической больцмановской температуры T_B с характеристиками ансамбля «холодных» атомов. Показано, что для описания ансамбля «холодных» атомов можно использовать двухтемпературное распределение, характеризующее долями «холодной» и «горячей» фракций атомов и их температурами. Введенное понятие «средневзвешенной температуры» T_W (15) может быть использовано для количественного описания лазерного охлаждения всего ансамбля атомов.

При рассмотрении задачи лазерного охлаждения атомов в «оптической палочке» с различными параметрами отдачи ε_R нами была обнаружена зависимость температур «холодной» и «горячей» фракций не только от параметров охлаждающего лазерного поля, но также и от его выбранной конфигурации. Для атомов с предельно малым параметром отдачи $\varepsilon_R \ll 10^{-3}$ для $lin \perp lin$ -конфигурации доля «холодных» атомов с ростом U стремится к единице, т. е. фактически описывается однотемпературным распределением, а для $\sigma_+ - \sigma_-$ -конфигурации доля «холодных» атомов стремится к 1/2. Таким образом, даже в случае предельно малого значения параметра отдачи $\varepsilon_R \ll 10^{-3}$, детально описанном в рамках хорошо известных квазиклассических подходов, для $\sigma_+ - \sigma_-$ -конфигурации светового поля термодинамическое состояние ансамбля является существенно неравновесным и может быть описано в терминах двухтемпературного распределения. Это особенно важно с учетом того, что стандартный метод лазерного охлаждения, используемый в экспериментах, включает в себя охлаждение в магнито-оптической ловушке, как раз формируемой такими полями. При этом оптимизация доли «холодной» фракции и ее

температуры является отдельной задачей для реализации эффективного лазерного охлаждения. Без такой оптимизации эффективность субдоплеровского охлаждения может быть снижена, потому что большая часть охлажденных атомов окажется в «горячей» фракции, воспринимаемой в качестве «подложки», поскольку ее температура на порядок больше температуры «холодной» фракции (порядка и больше температуры доплеровского предела).

Финансирование. Исследование выполнено за счет гранта Российского научного фонда № 23-12-00182, <https://rscf.ru/project/23-12-00182/>

ЛИТЕРАТУРА

1. А. В. Тайченачев, В. И. Юдин, С. Н. Багаев, УФН **186**, 193 (2016) [A. V. Taichenachev, V. I. Yudin, and S. N. Bagayev, Phys. Usp. **59**, 184 (2016)].
2. A. D. Ludlow, M. M. Boyd, J. Ye, E. Peik, and P. O. Schmidt, Rev. Mod. Phys. **87**, 637 (2015).
3. N. Dimarcq, M. Gertsvolf, G. Miletì et al., Metrologia **61**, 012001 (2024).
4. T. Zanon-Willette, R. Lefevre, R. Metzдорff, N. Sillitoe, S. Almonacil et al., Rep. Progr. Phys. **81**, 094401 (2018).
5. A. Peters, K.-Y. Chung, and S. Chu, Metrologia **38**, 25 (2001).
6. J. M. McGuirk, G. T. Foster, J. B. Fixler, M. J. Snadden, and M. A. Kasevich, Phys. Rev. A **65**, 033608 (2002); T. L. Gustavson, P. Bouyer, and M. A. Kasevich, Phys. Rev. Lett. **78**, 2046 (1997).
7. P. Gillot, O. Francis, A. Landragin, F. Pereira Dos Santos, and S. Merlet, Metrologia **51**, L15 (2014).
8. P. Wang, C. Y. Luan, M. Qiao, M. Um, J. Zhang, Y. Wang, X. Yuan, M. Gu, J. Zhang, and K. Kim, Nat. Commun. **12**, 1 (2021).
9. H. Li, J. P. Dou, X. L. Pang, C. N. Zhang, Z. Q. Yan, T. H. Yang, J. Gao, J. M. Li, and X. M. Jin, npj Quantum Inf. **7**, 146 (2021).
10. L. Feng, Y.-Y. Huang, Y.-K. Wu, W.-X. Guo, J.-Y. Ma, H.-X. Yang, L. Zhang, Y. Wang, C.-X. Huang, C. Zhang, L. Yao, B.-X. Qi, Y.-F. Pu, Z.-C. Zhou, and L.-M. Duan, Nat. Commun. **15**, 204 (2024).
11. E. A. Cornell and C. E. Wieman, Rev. Mod. Phys. **74**, 875 (2002).
12. W. Ketterle, Rev. Mod. Phys. **74**, 1131 (2002).

13. А. П. Казанцев, Г. И. Сурдутович, В. П. Яковлев *Механическое действие света на атомы*, Наука, Москва (1991).
14. Н. J. Metcalf and P. van der Straten, *Laser Cooling and Trapping*, Springer-Verlag, New York (1999).
15. А. В. Безвербный, О. Н. Прудников, А. В. Тайченачев, А. М. Тумайкин, В. И. Юдин, ЖЭТФ **123**, 437 (2003) [A. V. Bezverbnyi, O. N. Prudnikov, A. V. Taichenachev, A. M. Tumaikin, and V. I. Yudin, JETP **96**, 383 (2003)].
16. Н. Risken, *The Fokker-Plank Equation Methods of Solution and Applications*, Springer, Berlin (1989).
17. А. А. Кирпичникова, О. Н. Прудников, А. В. Тайченачев, В. И. Юдин, КЭ **52**, 130 (2022) [A. A. Kirpichnikova, O. N. Prudnikov, A. V. Taichenachev, and V. I. Yudin, Quant. Electr. **52**, 130 (2022)].
18. J. Javavainen, Phys. Rev. A **46**, 5819 (1992).
19. О. N. Prudnikov and E. Arimondo, J. Opt. B: Quantum Semiclassical Opt. **6**, 336 (2004).
20. О. Н. Прудников, А. В. Тайченачев, А. М. Тумайкин, В. И. Юдин, ЖЭТФ **131**, 963 (2007) [O. N. Prudnikov, A. V. Taichenachev, A. M. Tumaikin, and V. I. Yudin, JETP **104**, 839 (2007)].
21. О. N. Prudnikov, A. V. Taichenachev, A. M. Tumaikin, and V. I. Yudin, Phys. Rev. A **75**, 023413 (2007).
22. О. Н. Прудников, Р. Я. Ильенков, А. В. Тайченачев, А. М. Тумайкин, В. И. Юдин, ЖЭТФ **139**, 1074 (2011) [O. N. Prudnikov, R. Ya. Il'nikov, A. V. Taichenachev, A. M. Tumaikin, and V. I. Yudin, JETP **112**, 939 (2011)].
23. Р. Я. Ильенков, О. Н. Прудников, А. В. Тайченачев, В. И. Юдин, ЖЭТФ **150**, 5 (2016) [R. Ya. Il'nikov, O. N. Prudnikov, A. V. Taichenachev, and V. I. Yudin, JETP **123**, 1 (2016)].
24. О. N. Prudnikov, R. Ya. Il'nikov, A. V. Taichenachev, and V. I. Yudin, Phys. Rev. A **99**, 023427 (2019).
25. О. N. Prudnikov, D. V. Brazhnikov, A. V. Taichenachev, V. I. Yudin, A. E. Bonert, R. Ya. Il'nikov, and A. N. Goncharov, Phys. Rev. A, **92**, 063413 (2015).
26. А. А. Кирпичникова, О. Н. Прудников, Р. Я. Ильенков, А. В. Тайченачев, В. И. Юдин, **50**, 939 (2020) [A. A. Kirpichnikova, O. N. Prudnikov, R. Ya. Il'nikov, A. V. Taichenachev, and V. I. Yudin, Quan. Electr. **50**, 939 (2020)].
27. Е. Kalganova, О. Prudnikov, G. Vishnyakova, A. Golovizin, D. Tregubov, D. Sukachev, K. Khabarova, V. Sorokin, and N. Kolachevsky, Phys. Rev. A **96**, 033418 (2017).
28. D. Dalibard, and C. Cohen-Tannoudji, J. Opt. Soc. Am. B **6**, 2023 (1989).
29. C. S. Adams and E. Riis, Prog. Quantum Electron. **21**, 1 (1997).
30. О. Н. Прудников, А. В. Тайченачев, В. И. Юдин, Письма в ЖЭТФ **102**, 660 (2015) [O. N. Prudnikov, A. V. Taichenachev, and V. I. Yudin, JETP Lett. **102**, 576 (2015)].
31. P.S. Jessen, C. Gerz, P. D. Lett, W. D. Phillips, S. L. Rokston, R. J. C. Spreeuw, and C. I. Westbrook, Phys. Rev. Lett. **69**, 49 (1992).