Влияние поляризации излучения на спектры и угловые распределения фотоэлектронов в RABBITT-интерферометрии.

Доклад науч.сотр. Поповой М.М., науч.сотр. Юдина С.Н., вед.науч.сотр. Грум-Гржимайло А.Н., ст.науч.сотр. Грызловой Е.В.

> ЛОМОНОСОВСКИЕ ЧТЕНИЯ — 2025 27 марта 2025 г.

В прошлых сериях

ЖЭТФ, 2023, том 163, вып. 3, стр. 297–308

© 2023

АТТОСЕКУНДНАЯ ИНТЕРФЕРОМЕТРИЯ ПРИ УЧАСТИИ ДИСКРЕТНЫХ СОСТОЯНИЙ

М. М. Попова^{*a,b^{*}*}, С. Н. Юдин^{*b*}, Е. В. Грызлова^{*b*}, М. Д. Киселев^{*a,b,c,d*},

А. Н. Грум-Гржимайло ^{b,d}

^а Московский государственный университет им. М. В. Ломоносова, Физический факультет 119991, Москва, Россия

^b Научно-исследовательский институт ядерной физики им. Д.В. Скобельцына, Московский государственный университет им. М.В. Ломоносова 119991, Москва, Россия

> ^с Лаборатория моделирования квантовых процессов, Тихоокеанский государственный университет 680035, Хабаровск, Россия

^d Университет ИТМО, Физический факультет 197101, Санкт-Петербург, Россия

Поступила в редакцию 4 октября 2022 г., после переработки 4 октября 2022 г. Принята к публикации 20 октября 2022 г.

Теоретически рассматриваются особенности RABBITT (Reconstruction of Attosecond Beating By Interference of Two-photon Transitions) спектроскопии в условиях, когда существенную роль играют переходы через состояния дискретного спектра. Применяется два подхода: численное решение скоростных уравнений с дискретизацией континуума и теория возмущений в третьем порядке по амплитуде. Оба подхода используют матричные элементы переходов и амплитуды фотоионизации, полученные высокоточным методом *R*-матрицы. В рамках этих подходов получены фотоэлектронные спектры, амплитуда и фаза RABBITT-осцилляций, изучено влияние интенсивности затравочного оптического поля и отстройки от резонанса при возбуждении дискретных состояний.

Линейно поляризованное поле:

 $E(t) = \sum_{N} \cos^2(t/\sigma_N) E_N \cos(\omega_N t + \phi_N) + E_{\rm ir} \cos^2(t/\sigma_{\rm ir}) \cos(\omega_{\rm ir} t + \phi_{\rm ir})$

798÷806нм

 ω_{IR}

 ω_{XUV}

 $Ne + \gamma = Ne^+ + e$ $+\gamma = Ne^+ + e'$ SB18 s,d,g /s.d./q ML17 **SB16** ML15SB14 $2n^{5} \frac{3d}{3d} [3/2]$ 20.1420.03²P $d^{1/2,3/2}$ 13ω 150 17ω 15ω 13ω



I. Вт/см²

 $0.25 \div 4 \cdot 10^{12}$

 $4 \cdot 10^{9}$

Т, фс

20

10

Методы: TD PT, SRE Спектроскопия: BSR, Mercouris

В прошлых сериях





ВМУ. Серия 3. ФИЗИКА. АСТРОНОМИЯ. 78(3), 2330401 (2023)

— ОПТИКА И СПЕКТРОСКОПИЯ. ЛАЗЕРНАЯ ФИЗИКА

Аттосекундная интерферометрия атома неона: угловые распределения фотоэлектронов

С. Н. Юдин,^{1, *} М. М. Попова,^{1, 2} М. Д. Киселев,^{1, 2, 3} С. М. Бурков,³ Е. В. Грызлова,¹ А. Н. Грум–Гржимайло¹

¹ Московский государственный университет имени М. В. Ломоносова, Научно-исследовательский институт ядерной физики имени Д. В. Скобельцына. Россия, 119991, Москва, Ленинские горы, д. 1, стр. 2 ² Московский государственный университет имени М. В. Ломоносова, физический факультет. Россия, 119991, Москва, Ленинские горы, д. 1, стр. 2 ³ Тихоокеанский государственный университет, Лаборатория моделирования квантовых процессов. Россия, 680035, Хабаровск, Тихоокеанская, д. 136 (Поступила в редакцию 10.02.2023; после доработки 02.03.2023; принята к публикации 07.03.2023)

В работе представлены угловые распределения фотоэлектронов при ионизации атома неона полем нескольких кратных частот. Рассматриваемая схема принадлежит к классу RABBITT (Reconstruction of Attosecond Beating By Interference of Two-photon Transitions) спектроскопии, а частоты полей подобраны таким образом, что важную роль играют резонансные переходы через дискретные состояния. Проанализировано влияние фазы затравочного инфракрасного поля на угловые распределения фотоэмиссии. Показано существенное отличие параметров анизотропии припороговой линии, вызванное переходами через дискретные состояния. Выполнено сравнение двух методов: численного решения скоростных уравнений с дискретизацией континуума и теории возмущений третьего порядка.

PACS: 32.80.Rm, 32.80.Fb, 32.80.Qk, 32.90.+а УДК: 539.1, 535.2.

Ключевые слова: аттосекундные пучки, RABBITT-спектроскопия, генерация гармоник, фазовый контроль, многофотонная ионизация, угловые распределения фотоэлектронов, матричные элементы переходов, амплитуда фотоионизации, R-матрица.

DOI: 10.55959/MSU0579-9392.78.2330401

The Advantages of Polarization Control in RABBITT

- Уход от ионизации через возбужденные состояния —> упрощение спектроскопии (BSR Jk —> MCHF LS).
- Исследование влияния поляризации излучения на спектры RABBITT.

Рассматриваемые геометрии:

- Линейно поляризованные в перпендикулярных направлениях XUV и IR — ↑→
- Линейно поляризованный XUV комб и циркулярно поляризованное IR поле — 1び
- Линейно поляризованное IR поле и XUV комб круговой поляризации の1
- И IR поля, и XUV комб круговой поляризации ひび



_	system	$ z E_{\mathrm{xuv}} $	$ z E_{\mathrm{xuv}} $	$ z m{k}_{\mathrm{xuv}} $	$z m{k}_{\mathrm{xuv}} $
	c_{xuv}	$\{0, 1, 0\}$	$\{0, 1, 0\}$	$\{0, 0, 1\}$	$\{0, 0, 1\}$
_	c_{IR}	$\{rac{e^{\imath\gamma}}{\sqrt{2}},0,-rac{e^{-\imath\gamma}}{\sqrt{2}}\}$	$\{0, 0, 1\}$	$\{0,1,0\}$	$\{0,0,1\}$
	He-like	$arepsilon d^{u,d}$	$arepsilon d^{u,d}$	$arepsilon d^{u,d}$	$arepsilon d^{u,d},arepsilon s^d$
		-	-	-	$arepsilon p^1 S^u$
	Noble	$arepsilon p^1 P^{u,d}$	$arepsilon p^1 P^{u,d}$	$arepsilon p^1 P^{u,d}$	$arepsilon p^1 P^u$
	gases	$arepsilon p^1 D^{u,d}$	$\varepsilon p^1 D^{u,d}$	$arepsilon p^1 D^{u,d}$	$arepsilon p^1 D^{u,d}$
		$arepsilon f^1 D^{u,d}$	$\varepsilon f^1 D^{u,d}$	$\varepsilon f^1 D^{u,d}$	$arepsilon f^1 D^{u,d}$

Возможные пути ионизации в LS-схеме связи



 $W(\varepsilon_{f}, t; \vartheta, \varphi) = \frac{1}{4\pi} \sum_{\substack{kqll' LL' \\ nn'\nu\nu'}} (-1)^{L_{c}+L+L'+k-M'} \hat{l}\hat{l}'\hat{L}\hat{L}'$ $(l0, l'0 | k0)(LM, L' - M' | kq) \begin{cases} l \ L \ L_{c} \\ L' \ l' \ k \end{cases}$ $\mathcal{U}_{(L_{c}l)LM}^{(n),\nu}(\varepsilon_{f}, t) \mathcal{U}_{(L_{c}l')L'M'}^{(n'),\nu'*}(\varepsilon_{f}, t) \frac{\sqrt{4\pi}}{\hat{k}} Y_{kq}(\theta, \varphi), \quad (1)$

Uⁿ — амлитуда ионизации в SRE/TD PT, использованы стандартные обозначения для коэффициентов Клебша — Гордона, 6j-символов Вигнера и сферических гармоник

(a) Линейно поляризованные в перпендикулярных направлениях XUV и IR

 $\uparrow \rightarrow$



IR влияет как на общую вероятность и заданной энергии (σ = σ(φ)), ой эшизотропии (β = β(φ)); юпии являются действительными; пьтирующего поля: оскости симметрии



тр В не зависит от

 $\begin{array}{l}\text{ML19}\\\phi_{19}=\pi\end{array}$

 $-\beta_4$

×----

1.0

9

SB20

10

Spectra,

2 (a.u.)

 $\cdot 10^4$

эии испульса

SB18

×----

6

7

8

Electron energy ε (ev)

 $\begin{bmatrix} \sigma \\ \beta_2 \\ \beta_4 \end{bmatrix}_4$ (C)

- 3

- 2

SB20

10

0.2

0.4

0.6

0.8

 $\bigwedge^{\text{ML19}} \phi_{19} = \frac{\pi}{2}$

 $\begin{bmatrix} \sigma \\ \beta_2 \\ \beta_4 \end{bmatrix}_4 (b)$

- 3

-2

4

9

8

Electron energy ε (ev)

SB20

10

 $\cdot 0.2$

 $\cdot 0.4$

.0.6

.0.8

-1

SB18

7

8

Electron energy ε (ev)

9

 $\begin{array}{l}\text{ML19}\\\phi_{19}=\frac{\pi}{2}\end{array}$

(a)

 $\frac{\beta}{\beta} - 0.2$

Angular anisotropy para

-1

SB18

6

7

 $^{(ud)}_{k}[L,L'] + B^{(du)}_{k}[L',L])P_{k}(\cos heta);$

же выводы, что и для схемы (а)

толяризации

(б) Линейно поляризованный XUV комб и циркулярно поляризованное IR поле



іриведенная амлитуда ции в SRE/TD PT, тр В не зависит от эии испульса

гловых распределений, -симметричной, в то время du, которые зависят от обладает единственной энию распространения и PAD не изменяются нием вращения последнего 2(4),2, ными.

Можно повторить все те же выводы, что и для схемы (б)

 $(22, 2-2 | k0)B_k^{(uu)}[2, 2])P_k(\cos \theta)$

 ${}^{\iota)}[L',2]Y_{k-2}(heta,arphi))$ ${}^{\iota}_{k-2}(heta,arphi)igg) \ .$

іриведенная амлитуда ции в SRE/TD PT, тр В не зависит от эии испульса

Только в этой схеме возможен циркулярный магнитный дихроизм, однако он несущественнен в области гладкого континуума.





Ионизация s-оболочки



$$\begin{split} W^{\uparrow \to}(\theta,\varphi) &= \frac{1}{8\pi} (|D_{\varepsilon d}^{u}|^{2} + |D_{\varepsilon d}^{d}|^{2} + D_{\varepsilon d}^{u}D_{\varepsilon d}^{d*} + D_{\varepsilon d}^{d}D_{\varepsilon d}^{u*}) \sin^{2}\theta \cos^{2}\theta \cos^{2}(\varphi - \phi - \gamma) \\ &) &= \frac{1}{16\pi} (|D_{\varepsilon d}^{u}|^{2} + |D_{\varepsilon d}^{d}|^{2} + e^{2i\varphi}D_{\varepsilon d}^{u}D_{\varepsilon d}^{d*} + e^{-2i\varphi}D_{\varepsilon d}^{d}D_{\varepsilon d}^{u*}) \cos^{2}\theta \sin^{2}\theta \,. \\ &) &= \frac{1}{16\pi} (|D_{\varepsilon d}^{u}|^{2} + |D_{\varepsilon d}^{d}|^{2} + D_{\varepsilon d}^{u}D_{\varepsilon d}^{d*} + D_{\varepsilon d}^{d}D_{\varepsilon d}^{u*}) \cos^{2}\theta \sin^{2}\theta \,; \\ &) &= \frac{1}{12\pi} \sum_{kll'} (l0, l'0 \mid k0)^{2} (11, 1 - 1 \mid l0) (11, 1 - 1 \mid l'0) D_{\varepsilon l}^{d}D_{\varepsilon l'}^{d*}P_{k}(\cos\theta) + \frac{1}{32\pi} |D_{\varepsilon d}^{u}|^{2} \sin^{4}\theta \\ &- \frac{1}{12\pi} \sum_{kl'} (20, l'0 \mid k0) (22, l'0 \mid k2) (11, 1 - 1 \mid l'0) \frac{\sqrt{4\pi}}{\hat{k}} (D_{\varepsilon d}^{u}D_{\varepsilon l'}^{d*}Y_{k2}(\theta, \varphi) + D_{\varepsilon d}^{d*}D_{\varepsilon l'}^{d}Y_{k-2}(\theta, \varphi) \end{split}$$

Меньшее число каналов приводит к тому, что форма угловых распределений становится чисто аналитической для случаев (а), (в) и практически аналитической для случая (б).

PHYSICAL REVIEW A 111,003105 (2025)

17.10.1103/PhysRevA.00.003100

Advantages of polarization control in RABBITT

Maria M. Popova[®] and Elena V. Gryzlova[®] Skobeltsyn Institute of Nuclear Physics, Lomonosov Moscow State University, 119991 Moscow, Russia and A.V. Gaponov-Grekhov Institute of Applied Physics, Russian Academy of Sciences, 603950 Nizhny Novgorod, Russia

Sergei N. Yudin • and Alexei N. Grum-Grzhimailo Skobeltsyn Institute of Nuclear Physics, Lomonosov Moscow State University, 119991 Moscow, Russia

(Received 29 October 2024; accepted 12 February 2025; published 10 March 2025)

Спасибо за внимание!

