09

Абсолютно калиброванные спектрально разрешенные измерения интенсивности излучения Хе лазерной плазмы в дальнем ультрафиолетовом диапазоне

© П.С. Буторин,¹ Ю.М. Задиранов,² С.Ю. Зуев,³ С.Г. Калмыков,^{2,¶} В.Н. Полковников,³ М.Э. Сасин,² Н.И. Чхало³

 ¹ Санкт-Петербургский политехнический университет Петра Великого, 195251 Санкт-Петербург, Россия
 ² Физико-технический институт им. А.Ф. Иоффе, 194021 Санкт-Петербург, Россия
 ³ Институт физики микроструктур РАН, 603950 Нижний Новгород, Россия
 [¶] e-mail: Serguei.Kalmykov@mail.ioffe.ru

(Поступило в Редакцию 8 сентября 2017 г. В окончательной редакции 6 марта 2018 г.)

С помощью Мо/Ве и Si/Мо интерференционных зеркал выполнены измерения интенсивности излучения лазерной плазмы с Хе газоструйной мишенью в полосе длин волн 11–14 nm со спектральным разрешением 3–6 Å. Полученные результаты сравниваются со спектром, измеренным ранее с помощью спектрографа. Найдено, что в исследованном режиме возбуждения плазмы отношение интенсивностей на длинах волн 11.2 и 13.5 nm составило примерно 10 раз.

DOI: 10.21883/JTF.2018.10.46501.2477

Введение

Внедрение EUV (Extreme UltraViolet) литографии на длине волны $\lambda = 13.5$ nm в широкомасштабное промышленное производство до сих пор еще задерживается (см., например, [1]) из-за недостаточной интенсивности рабочего излучения и большого потока загрязнений из лазерно-плазменного источника с мишенью из твердого олова.

В поисках выхода из создавшейся ситуации недавно была выдвинута идея о переводе EUV-литографии на длину волны $\lambda = 11.2$ nm с использованием в источнике излучения Xe газовой мишени [2]. Этот тип источника был впервые предложен для EUV-литографии с $\lambda = 13.5$ nm еще в 90-х годах [3,4], однако мощность его излучения была слишком низка, и от него пришлось отказаться. По оценкам авторов [2] предложенная ими идея может иметь надежду на успех, если в спектре излучения ксенона интенсивность на $\lambda = 11.2$ nm будет превосходить в 4–5 и более раз интенсивность на $\lambda = 13.5$ nm.

Приблизительно такое соотношение ожидается в соответствии со значениями статистического веса возбужденных энергетических уровней иона Xe^{+10} , который в основном является ответственным за излучение Xe плазмы на этих двух длинах волн. Спектры разреженных плазм с дискретными линиями, в общем, также подтверждают эти ожидания (см., например, [5]). В плотных же плазмах из-за сильного взаимодействия заряженных частиц друг с другом конфигурация уровней искажена, а взаимодействие с излучением сильно влияет на кинетику их заполнения. В работах [6–8] было показано, что спектры плотной Xe плазмы представляют собой широкий непрерывный пик в диапазоне длин волн $\lambda = 10-14$ nm, форма которого зависит от экспериментальных условий, а дискретные линии не наблюдаются. К тому же в этих спектрах всегда присутствует пьедестал рассеянного света неопределенной высоты, в результате чего по ним можно судить лишь о нижнем пределе отношения интенсивностей на двух длинах волн $I_{11,2}/I_{13,5}$.

До недавних пор литография на $\lambda = 11.2$ nm считалась невозможной из-за отсутствия эффективных интерференционных зеркал на эту длину волны. Но к настоящему времени в ИФМ РАН уже созданы первые в мире образцы Мо/Ве-зеркал, пригодных для работы на $\lambda = 11.2$ nm [9]. Целью настоящей работы является выполнение с помощью поворотных Мо/Ве и Si/Мо интерференционных зеркал абсолютно калиброванных измерений интенсивности излучения плотной Xe лазерной плазмы на длинах волн в диапазоне 11–14 nm.

Описание эксперимента

Схема эксперимента изображена на рис. 1, *а.* Общее описание установки, на которой выполнялись измерения, приводится в ранее опубликованных работах (например, [10]). Лазерная искра возбуждалась в истекающей из сопла Лаваля сверхзвуковой струе Хе сфокусированным лучом Nd : YAG-лазера с длиной волны $\lambda = 1.064 \,\mu\text{m}$ и длительностью импульса $\tau \approx 15$ ns. Доводимая до плазмы энергия импульса составляла $E_{las} = 1 - 1.2$ J. Фокус луча устанавливался на оси струи на расстоянии $\Delta X = 1$ mm от выходного отверстия соп



Рис. 1. a — схема расположения экспериментальной аппаратуры: 1 — фокусирующий объектив, 2 — лазерный луч, 3 — генератор сверхзвуковой струи Хе, обозначенной цифрой 4, 5 — луч наблюдения, вдоль которого распространяется EUV-излучение плазмы, 6 — интерференционное зеркало, 7 — две шкалы отсчета углов падения и отражения, 8 — спектральный Si/Mo фильтр в держателе; 9 — Si фотодиодный датчик с предусилителем в экранирующем корпусе; b — радиальное распределение атомарной плотности в газовой струе-мишени на расстоянии $\Delta X = 1$ mm от выходного отверстия сопла.

ла. Газовые условия в струе-мишени в месте расположения фокуса выводились из результатов численного газодинамического моделирования, описанного в [10,11]. Все эксперименты в настоящей работе были выполнены при одном и том же давлении Хе перед входом в сопло — $P_0 = 13$ atm. На рис. 1, *b* представлено радиальное распределение концентрации атомов Хе для указанных ΔX и P_0 , из которого видно, что на оси, т.е. в месте создания плазмы, атомарная/ионная плотность составляет $n \approx 7 \cdot 10^{18} \,\mathrm{cm}^{-3}$.

EUV-излучение плазмы падало на интерференционное зеркало, после отражения проходило через Si/Mo многослойный спектральный фильтр, подавляющий длинно-



Рис. 2. a — измеренная угловая диаграмма отражения Мо/Ве зеркала для излучения с длиной волны $\lambda = 11.4$ nm; b — расчетные спектральные характеристики отражения для Мо/Ве зеркала при углах падения/отражения: $1 - 70^{\circ}$, $2 - 76^{\circ}$, $3 - 84^{\circ}$; c — расчетные спектральные характеристики отражения для Si/Mo зеркала при углах: $1 - 66^{\circ}$, $2 - 74^{\circ}$, $3 - 84^{\circ}$.

волновую часть спектра, и попадало на входное окно поверхностно-барьерного Si фотодиода [12,13]. Фотодиод был смонтирован на одной плате с предусилителем, выходной сигнал которого регистрировался осциллографом. Юстировочно-поворотное устройство, на котором закреплялось зеркало и датчик, позволяло порознь регулировать угол падения излучения на зеркало и угол, под которым принимается отраженное излучение, так, чтобы угол падения был равен углу отражения. При изменении угла падения/отражения, α , длина волны принимаемого датчиком излучения изменяется в соответствии с законом Вульфа–Брэггов: $\lambda = 2d \sin \alpha$, где d — период зеркала (суммарная толщина пары слоев из разных материалов), позволяя производить спектральный анализ излучения.

Использованное в измерениях Мо/Ве зеркало имело 70 пар слоев при толщине пары $d_{\text{Mo/Be}} = 5.9 \,\text{nm}$, из которой 40% приходилось на молибден, а 60% на бериллий. Измеренная в ИФМ его угловая диаграмма отражения на длине волны $\lambda = 11.4 \, \text{nm}$ показана на рис. 2, а. Si/Mo зеркало имело 50 пар слоев, $d_{\rm Si/Mo} = 7.1 \, \rm nm$, и толщина слоя кремния составляла 57% периода зеркала. Спектральные характеристики отражения для набора фиксированных значений углов рассчитывались с помощью онлайнового вычислительного ресурса Центра рентгеновской оптики (CXRO) лаб. им. Э. Лоуренса в Беркли [14]. Примеры таких характеристик для обоих зеркал показаны на рис. 2, b и с. Ширина полосы отражения зеркал для заданного угла определяет спектральное разрешение приемной аппаратуры, включающей в себя эти зеркала. Диапазоны допустимых углов (и соответственно длин волн), в пределах которых можно проводить спектральные измерения с помощью зеркал, составляют $\alpha = 70-84^{\circ}$ для Мо/Ве зеркала ($\lambda = 11.1 - 11.7$ nm) и $\alpha = 65 - 84^{\circ}$ для зеркала Si/Mo ($\lambda = 12.6 - 13.9$ nm). Максимальный угол ограничен габаритами фотодатчика, минимальный краями поглощения Ве или Si, входящих в состав зеркал $(\lambda_{edgeBe} = 11.1 \text{ nm}, \lambda_{edgeSi} = 12.4 \text{ nm}).$

Первичные результаты и их обработка

Измеренные сигналы EUV-излучения усреднялись по 15–30 импульсам. Относительный среднеквадратичный межимпульсный разброс сигналов составлял 3.5–4%. Поскольку осциллографическая форма сигналов воспроизводилась от импульса к импульсу с хорошей точностью, здесь и в дальнейшем под термином "EUV-сигнал" понимается его амплитудное значение. Полученные с помощью обоих зеркал значения сигналов в функции от углов падения приводятся на рис. 3, *а*.



Рис. 3. a — результаты измерений интенсивности EUVизлучения плазмы: 1 — измерения с Si/Mo зеркалом, 2 измерения с Mo/Be зеркалом; b — фрагменты спектра, выведенные из измеренных сигналов. Горизонтальные поля при точках описывают спектральное разрешение измерений (ширину полосы $\Delta \lambda$).

Измеренный сигнал (в вольтах) есть

$$U(\alpha) = A \int_{\lambda_{\min}}^{\lambda_{\max}} I_{\lambda}(\lambda) R(\lambda, \alpha) T(\lambda) S(\lambda) d\lambda, \qquad (1)$$

где A = 3000 V/A — коэффициент усиления предусилителя датчика, $I_{\lambda}(\lambda) \text{ W/nm}$ — спектральная плотность мощности излучения, попадающего в окно измерительного прибора, $R(\lambda, \alpha)$ — спектральная характеристика отражения зеркала при различных углах, $T(\lambda)$ — пропускание Si/Mo спектрального фильтра, $S(\lambda) \approx 0.225 - 0.255 \text{ A/W}$ — спектральная характеристика чувствительности Si поверхностно-барьерного фотодиода. Интегрирование мощности излучения по длинам волн в датчике, вообще говоря, происходит в широком диапазоне от инфракрасного света до рентгена. Для условий настоящего эксперимента считалось, что коротковолновая граница излучения плазмы $\lambda_{\min} \geq 5 \text{ nm}$, а длинноволновая ограничена спектральным фильтром —



Рис. 4. Спектр из работы [8] в относительных единицах (сплошная кривая) и наложенные на него результаты измерений с помощью зеркал из рис. 2, *b* (черные квадратные точки). Прямой горизонтальной линией в диапазоне 11–14 nm показан пьедестал рассеянного света, справа — абсолютная калибровка спектра для этого диапазона.

 $\lambda_{\max} \leq 20$ nm. По отношению к искомой функции $I_{\lambda}(\lambda)$ выражение (1) представляет собой интегральное уравнение Фредгольма первого рода с ядром $R(\lambda, \alpha)$.

Отмеченные во Введении особенности спектра излучения плотной Хе плазмы — ограниченный спектральный диапазон, $\lambda = 10 - 14$ nm, непрерывность и отсутствие дискретных линий — позволяют сделать допущения, с помощью которых можно найти приближенное решение этого уравнения. Считалось, что при каждом значении угла α спектральная характеристика отражения $R(\lambda)$ ограничена некоторой полосой $\Delta \lambda$ вокруг центральной длины волны с максимальным отражением, *R*_{max}, ширина которой выбиралась так, чтобы пренебречь вкладом боковых лепестков кривой $R(\lambda)$ от уровня $0.2R_{\rm max}$ и ниже. Тогда площадь под кривой $R(\lambda)$ в пределах полосы $\Delta\lambda$ составляет 0.75-0.8 от полного значения интеграла $\int Rd\lambda$ по бесконечному интервалу длин волн. При таком определении $\Delta \lambda$, ее ширина (спектральное разрешение) оказывается малой — для всех допустимых углов ее значения попадают, как видно из рис. 2, в диапазон $\Delta \lambda_{Mo/Be} = 3 - 3.5$ Адля Мо/Ве зеркала, а для Si/Mo зеркала — в диапазон $\Delta \lambda_{Si/Mo} = 5.5 - 6$ Å. В пределах этой полосы без заметного ущерба для точности значение I_{λ} можно принять постоянным, равным среднему по полосе: $I_{\lambda}(\lambda) = \text{const} = \langle I_{\lambda} \rangle_{\Delta \lambda}$. Тогда, поскольку за пределами $\Delta \lambda$ отражение R = 0, интегральное уравнение (1) сводится к простому алгебраическому относительно $\langle I_{\lambda} \rangle_{\Delta \lambda}$:

$$U(\alpha) = A \langle I_{\lambda} \rangle_{\Delta\lambda} \int_{\Delta\lambda} R(\lambda, \alpha) T(\lambda) S(\lambda) d\lambda = A \langle I_{\lambda} \rangle_{\Delta\lambda} Instr(\alpha).$$
(2)

где $Instr(\alpha) = \int_{\Delta\lambda} R(\lambda, \alpha) T(\lambda) S(\lambda) d\lambda$ — аппаратная функция системы регистрации. Чтобы избежать мно-

гозначности решения, из всех показанных на рис. 3, а измеренных величин $U(\alpha)$ было отобрано по три значения для каждого из зеркал так, чтобы соответствующие им полосы $\Delta \lambda$ не перекрывались. Вычисленные с помощью (2) значения $I_{\lambda}(\lambda)$ для двух диапазонов длин волн показаны на рис. 3, b. Кажется парадоксальным, что хотя измеренный EUV-сигнал в диапазоне 11-11.8 nm существенно ниже сигнала в диапазоне 12.5-14 nm, выведенные из них значения спектральной плотности мощности излучения находятся в обратном соотношении. Причиной являются особенности поглощения EUV-излучения Si/Mo спектральным фильтром: упомянутые диапазоны длин волн лежат по разные стороны от L-края поглощения Si, и, согласно сделанным в ИФМ измерениям, поглощение в коротковолновом диапазоне в 15-16 раз выше, чем в длинноволновом.

Обсуждение и выводы

Ранее в ФТИ с помощью EUV-спектрографа была получена серия спектров Хе лазерной плазмы [8]. На рис. 4 представлено сопоставление показанных на рис. 3, b значений I_{λ} с одним из спектров, полученным при тех же экспериментальных условиях. При этом для спектра, взятого из работы [8], в диапазоне $\lambda = 11 - 14 \text{ nm}$ была определена высота пьедестала таким образом, чтобы отношение интенсивностей на любых двух длинах волн из этого диапазона было бы равно отношению интенсивностей на тех же длинах волн, измеренных в настоящей работе. Видно хорошее совпадение форм спектров в [8] и в настоящей работе. Результатом проведенного сравнения является одновременно и верификация результатов настоящего исследования с помощью сведений о свечении Хе плазмы, полученных принципиально другим методом, и определение высоты пьедестала рассеянного света в спектрах из [8], и калибровка этих спектров в абсолютной мере.

Из рис. 3, b и 4 видно, что интенсивности излучения плотной Xe плазмы в среднем по каждому из двух диапазонов $\lambda = 11-11.8$ и 12.5-14 nm отличаются примерно в 6-7 раз. Но важное для литографии отношение интенсивностей в узких полосах вокруг длин волн $\lambda = 11.2$ и 13.5 nm еще выше — оно равно 10-11, что обещает благоприятные перспективы для перехода EUV-литографии на $\lambda = 11.2$ nm.

Список литературы

- Levinson H.J. // 2016 Int. Workshop on EUV Lithography. CXRO, LBNL, Berkeley, CA, USA. June 13–16, 2016. P. 1. https://www.euvlitho.com/2016/P1.pdf
- [2] Chkhalo N.I., Salashchenko N.N. // AIP Advances. 2013.
 Vol. 3. P. 082130.
- [3] Fiedorowicz H. et al. // X-ray Optics and Microanalysis. IOP Publ., Bristol, UK. 1992. P. 515.
- [4] Fiedorowicz H. et al. // Appl. Phys. Lett. 1993. Vol. 62.
 P. 2278.

- [5] Kramida A. et al. // NIST Atomic Spectra Database in <http://physics.nist.gov/asd> (2017, Sept 8). NIST, Gaithersburg, MD, USA.
- [6] Stamm U., G\u00e4bel K. // In: EUV Sources for Lithography. V. Bakshi, ed., SPIE Press, Bellingham, WA, USA. 2006. Chapter 19.
- [7] O'Sullivan G. // 2011 Int. Workshop on EUV Lithography. Maui, Hawaii. June 13–17, 2011. P. 2. http://www.euvlitho.com/2011/P2.pdf
- [8] Белик В.П., Калмыков С.Г., Можаров А.М., Петренко М.В., Сасин М.Э. // Письма в ЖТФ. 2017. Т. 43. Вып. 22. С. 10.
- [9] Bogachev S.A. et al. // Appl. Optics. 2016. Vol. 55. N 9. P. 2126.
- [10] Garbaruk A.V. et al. // J. Phys. D: Appl. Phys. 2017. Vol. 50. P. 025201.
- [11] Гарбарук А.В., Демидов Д.А., Калмыков С.Г., Сасин М.Э. // ЖТФ. 2011. Т. 81. Вып. 6. С. 20.
- [12] Aruev P.N. et al. // Nucl. Instr. Method. Phys. Res. A. 2009. Vol. 603. P. 58.
- [13] Nikolenko A. et al. // Bull. Russ. Acad. Sci.: Phys. 2014. Vol. 78. P. 1388.
- [14] *Henke B.L.* et al. // Atomic Data and Nucl. Data Tables. 1993.
 Vol. 54. N 2. P. 181–342. http://henke.lbl.gov/optical_constants/