

ОПРЕДЕЛЕНИЕ ЭЛЕКТРОННОЙ ПЛОТНОСТИ ЛАЗЕРНОЙ ПЛАЗМЫ  
ПО ИНТЕНСИВНОСТИ САТЕЛЛИТОВ РЕЗОНАНСНЫХ ЛИНИЙ  
ВОДОРОДОПОДОБНЫХ ИОНОВ

В. А. Бойко, С. А. Пикуз, А. Я. Фаенов

УДК 621.375.82 + 533.916

Проводится сопоставление профилей электронных плотностей  $N_e(r)$  в диапазоне  $N_e \sim 10^{20} \div 10^{21} \text{ см}^{-3}$ , полученных в одном эксперименте с помощью трех независимых методик определения  $N_e$  по рентгеновским спектрам многозарядных  $\text{H-ионов}$ .

Анализ интенсивностей сателлитов резонансного дублета  $\text{Ly}_\alpha$   $\text{H-подобных ионов}$ , соответствующих переходам  $1s\text{nl} - 21'\text{nl}'$  ( $n = 2, 3$ ) с дважды возбужденных уровней  $\text{He-подобных ионов}$  /1, 2/, показал, что экспериментальные интенсивности в большинстве случаев совпадают с теоретическими, вычисленными в корональном приближении с использованием значений вероятностей радиационного и автоионизационного распада, рассчитанных в работах /3, 4/. Вместе с тем было отмечено, что наблюдаемая интенсивность сателлитов в спектре магния, соответствующих переходам  $1s2p \ 3P_{0,1,2} - 2p^2 \ 3P_{1,2}$  и  $1s2s \ 3S_1 - 2s2p \ 3P_{0,1,2}$  (обозначены на рис. I соответственно А и В), в несколько раз превышает расчетную. Аномальные интенсивности сателлитов удалось объяснить, приняв в рассмотрение переходы между верхними уровнями за счет электрон-ионных соударений, что позволило предложить новую методику измерения электронной плотности плазмы в диапазоне  $N_e \sim 10^{20} \div 10^{23} \text{ см}^{-3}$  /5, 6/.

В настоящей работе для лазерной плазмы, нагреваемой излучением неодимового лазера при плотностях потока  $q \sim 5 \cdot 10^{14} \text{ Вт/см}^2$  (подробнее об условиях эксперимента см. в /7-9/), проводятся исследования относительных интенсивностей I сателлитных структур А и В для ионов с зарядом ядра  $z = 12 \div 14$  и по отношению  $\beta = I_B/I_A$  определяется электронная плотность плазмы. Из спектрограмм, полученных

с пространственным разрешением в условиях одного эксперимента, определяются профили электронной плотности  $N_e(r)$  с помощью трех независимых методик: 1) по относительным интенсивностям диязелектронных сателлитов резонансных линий  $I_{Ly\alpha}$  Н-подобных ионов,

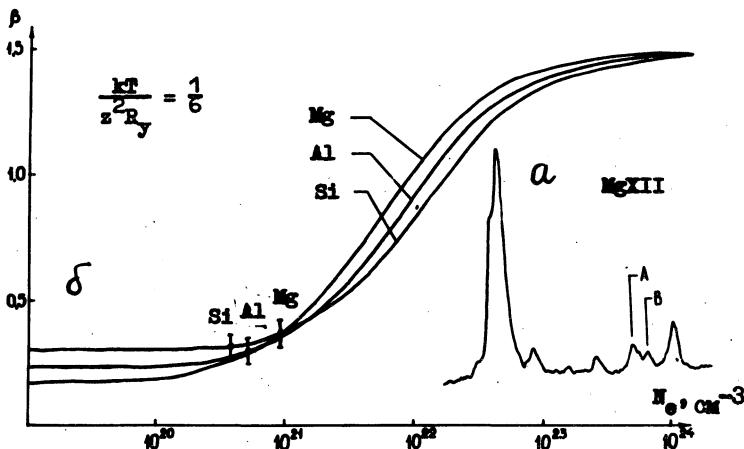
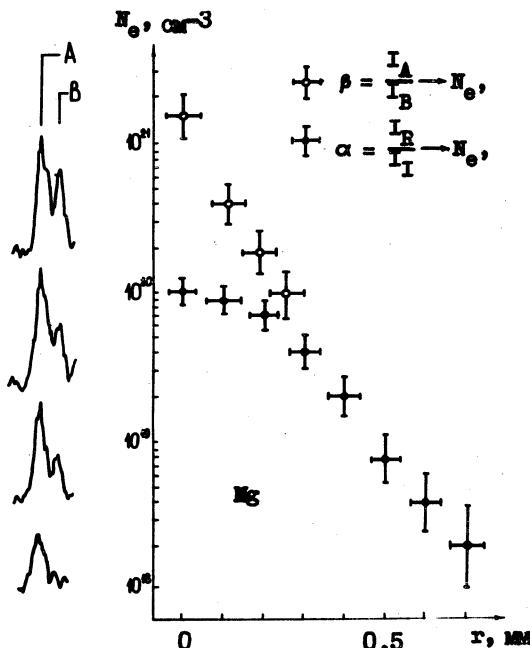


Рис. I: а) Характерная денситограмма участка спектра иона  $Mg XII$ . Буквами А и В отмечены линии, соответствующие диязелектронным сателлитам, по которым проводится определение электронной плотности (соответствующие переходы см. в тексте). б) Зависимость отношения интенсивностей диязелектронных сателлитов В и А от электронной плотности плазмы. Отмечены экспериментальные значения  $\beta$ , определенные из спектрограмм, полученных в экспериментах без пространственного разрешения

2) по относительным интенсивностям резонансной и интеркомбинационной линий Не-подобных ионов; 3) по штарковскому уширению переходов с высоких уровней Н-подобных ионов.

На рис. I приведены теоретические зависимости  $\beta(N_e)$  для  $z = 12414$ , соответствующие безразмерной температуре  $\Theta = kT_e/z^2R_y = 1/6$ , и значения  $\beta$ , полученные в экспериментах без пространственного разрешения. Значение  $\Theta = 1/6$  хорошо соответствует экспериментальным значениям  $T_e$ , измеренным по относительным интенсивнос-

там диэлектронных сателлитов и резонансных линий Н-подобных ионов с различными  $\pi$  /2/. На рис. I приведена также денситограмма участка спектра магниевой плазмы, на которой указаны используемые для опре-



Р и с. 2. Профили плотности  $N_e(r)$  в случае мишени из магния, измеренные по отношению интенсивностей диэлектронных сателлитов резонансной линии  $I_{Ly\alpha}$  иона  $Mg^{XII}$  ( $\beta$ ) и по отношению интенсивностей резонансной и интеркомбинационной линий иона  $Mg^{XI}$  ( $\alpha$ ). Слева приведены характерные денситограммы групп сателлитов А и В на различных расстояниях от поверхности мишени

деления  $N_e$  групп сателлитов. Экспериментальные значения  $\beta$  для магниевой мишени соответствуют  $N_e \sim 10^{21} \text{ см}^{-3}$ . Для  $\pi = 13,14$  (мишени из алюминия и кремния) точность определения  $N_e$  значительно ниже, поскольку экспериментальные точки попадают на практически горизонтальный участок кривой  $\beta(N_e)$ , соответствующий корональным

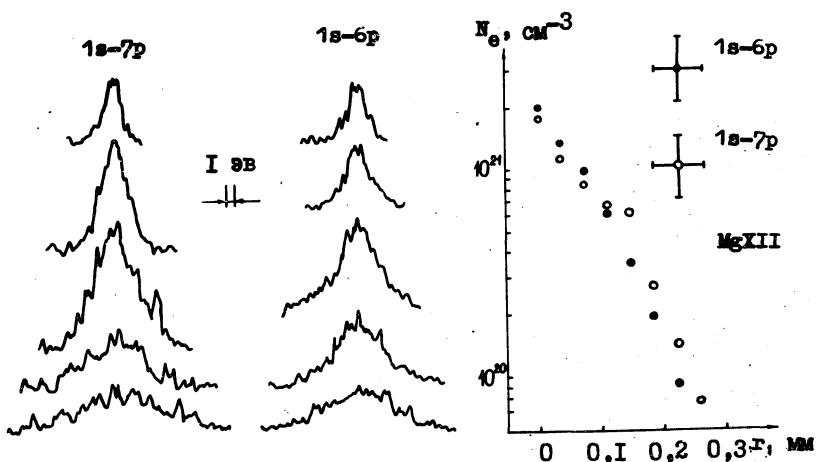
условиям. С учетом экспериментальной ошибки можно утверждать, что плотность в этих случаях не выше  $10^{21} \text{ см}^{-3}$ .

На рис. 2 приведены денситограммы сателлитных структур А и В, соответствующие излучению плазмы на различных расстояниях от поверхности мишени. Относительные интенсивности сателлитов изменяются от  $\beta = 0,5$  близи мишени до  $\beta = 0,17$  на расстоянии  $\sim 0,25$  мм от мишени. Такие значения  $\beta$ , согласно кривым рис. I, соответствуют изменению электронной плотности  $N_e$  от  $\sim 1,5 \cdot 10^{21} \text{ см}^{-3}$  до  $\sim 10^{20} \text{ см}^{-3}$ . На рис. 2 вместе с профилем  $N_e(r)$ , полученным из относительных интенсивностей сателлитов, приведен также профиль, полученный из относительных интенсивностей резонансной K и интеркомбинационной I линий Не-подобного иона  $Mg^{XXI}$ . Видно, что во втором случае максимальное значение  $N_e$  близи мишени на порядок меньше ( $\sim 10^{20} \text{ см}^{-3}$ ). На расстоянии  $\sim 0,25$  мм значения  $N_e$  для обоих методик совпадают. Подобный результат связан с тем, что регистрируемый спектр уорднер по времени и двум пространственным координатам. Размеры же областей светимости используемых в этих методиках линий различны: для сателлитов – не более  $\sim 0,35$  мм, для резонансной и интеркомбинационной линий – не менее 5 мм. Поэтому в первом случае профиль лучше описывает центральную часть плазмы, во втором – ее периферию. Подтверждением такой интерпретации служат также результаты, полученные в идентичных условиях при использовании мишеней (как гомогенных, так и смесей), в состав которых входили элементы с большими  $z$ .

При этом с ростом  $z$  область светимости резонансных и интеркомбинационных линий существенно уменьшалась (подробнее см. /9, 10/) и профили плотности, например, для Не-подобных ионов фосфора РХIV и серы SХV хорошо согласуются с профилем плотности, измеренным по относительным интенсивностям диэлектронных сателлитов Не-подобных ионов  $Mg^{XXI}$ .

На рис. 3 приведены денситограммы линий, соответствующих переходам 1s-6p, 1s-7p Не-подобных ионов  $Mg^{XXI}$ . Видно, что линии близи мишени уширяются. Для определения электронной плотности использовалась экстраполяционная формула из работ /11/. Максимальная электронная плотность, зарегистрированная с помощью этой методики, составила  $N_e \sim 2 \cdot 10^{21} \text{ см}^{-3}$ , а профиль  $N_e(r)$  близок к профилю, определенному по относительным интенсивностям диэлектронных сателлитов.

Отметим безусловную перспективность методики определения электронной плотности плазмы по относительным интенсивностям сателлитов резонансных линий Н-подобных ионов. Во-первых, рассматриваемая методика использует отношение интенсивностей спектральных ли-



Р и с. 3. Профиль плотности  $N_e(r)$  в случае магниевой мишени, измеренный по штарковскому уширению линий 1s-6p, 1s-7p иона  $Mg XII$ . Слева приведены денситограммы этих линий на различных расстояниях от поверхности мишени. Максимальное уширение вблизи поверхности мишени

ний, излучающихся при переходах, конечным состоянием которых является не основное, а возбужденное состояние иона. Концентрация ионов в возбужденном состоянии мала, поэтому плазма в этих линиях практически всегда оптически тонкая. При измерениях  $N_e$ , что относительным интенсивностям резонансных и интеркомбинационных линий оптическая толщина может быть велика и необходимо принимать во внимание эффекты поглощения излучения, которые могут приводить к изменению формы и интенсивности линий. Во-вторых, для регистрации сателлитов не требуется использование аппаратурой с высоким спектральным разрешением, принципиально необходимой для надежного и точного измерения штарковского уширения спектральных линий. Кроме того, штарковское уширение превалирует над допплеровским

только для переходов с высоких уровней, которые для Н-подобных ионов с  $z > 13$  пока не наблюдались.

Авторы благодарят А. В. Виноградову, И. Ю. Скobelеву, В. А. Чиркову, Е. А. Йкову за полезные обсуждения.

Поступила в редакцию  
27 января 1977 г.

### Л и т е р а т у р а

1. В. А. Бойко, С. А. Пикуз, А. Я. Фаенов, Препринт ФИАН, № 17, М., 1976 г.
2. В. А. Бойко, С. А. Пикуз, У. И. Сафронова, А. Я. Фаенов, Квантовая электроника, 4, 600 (1977).
3. Л. А. Вайнштейн, У. И. Сафронова, Препринт ИСАН № 6, М., 1975 г.
4. Л. А. Вайнштейн, У. И. Сафронова, Препринт ФИАН № 146, М., 1976 г.
5. В. И. Баянов, В. А. Бойко, А. В. Виноградов, С. С. Гуландов, А. А. Ильин, В. А. Катулин, А. А. Мак, В. Д. Носач, А. Л. Петров, Г. В. Перегудов, С. А. Пикуз, И. Ю. Скobelев, А. Д. Стариков, А. Я. Фаенов, В. А. Чирков, Е. А. Йков, Письма в ЖЭТФ, 24, 352 (1976).
6. А. В. Виноградов, И. Ю. Скobelев, Е. А. Йков, ЖЭТФ, (1977) (в печати).
7. В. А. Бойко, О. Н. Крохин, С. А. Пикуз, А. Я. Фаенов, Квантовая электроника, 1, 2178 (1974).
8. В. А. Бойко, С. А. Пикуз, А. Я. Фаенов. ПТЭ, № 5, 222 (1975).
9. В. А. Бойко, С. А. Пикуз, А. Я. Фаенов. Квантовая электроника, 2, 1216 (1975).
10. В. А. Бойко, С. А. Пикуз, А. Я. Фаенов, Препринт ФИАН № 26. М., 1977 г.
- II. В. И. Баянов, С. С. Гуландов, А. А. Мак, Г. В. Перегудов, И. И. Собельман, А. Д. Стариков, В. А. Чирков, Письма в ЖЭТФ, 23, 206 (1976).