ОПТИЧЕСКИЕ РАЗРЯДЫ

## Спектр звука оптического пульсирующего разряда

Г.Н.Грачев, А.К.Дмитриев, И.Б.Мирошниченко, А.Л.Смирнов, В.Н.Тищенко

Исследован спектр звука оптического пульсирующего разряда, создаваемого импульсно-периодическим (ИП) лазерным излучением. Определены параметры излучения, при которых спектр звука содержит либо большое число линий, либо основную линию на частоте следования импульсов излучения лазера и несколько более слабых обертонов, либо одну линию. Спектр звука. создаваемого цугами ИП излучения, содержит линию (и обертоны) на частоте следования импульсов в цугах. В экспериментах использовался  $CO_2$ -лазер с частотой следования импульсов f  $\approx 3-180$  кГц и со средней мощностью до 2 кВт.

Ключевые слова: оптический пульсирующий разряд, импульсно-периодическое лазерное излучение, ударная волна, спектр, звук.

Оптический пульсирующий разряд (ОПР), создаваемый импульсно-периодическим (ИП) лазерным излучением, является источником периодических ударных волн (УВ). При высокой частоте следования импульсов ( $f \approx$ 100 кГц) проявляется механизм объединения волн – фазы сжатия УВ, объединяясь, формируют постоянную составляющую давления [1-3]. ИП излучение и механизм объединения волн позволяют создавать на большом расстоянии от лазера звук, спектр которого может содержать как большое число линий, так и одну линию на частоте f следования импульсов ИП излучения. В спектре звука, создаваемого цугами импульсов с частотой следования  $F \ll f$ , присутствуют частоты f и F, что соответствует одновременной генерации ультразвука и сильного низкочастотного звука, например инфразвука. Сочетание таких свойств спектра недостижимо при использовании традиционных методов акустики. Кроме того, дальность распространения звука ограничена поглощением ультразвука в воздухе и широкой диаграммой направленности низкочастотного звука. Так, интенсивность ультразвукового пучка с частотой ~50 кГц уменьшается примерно в 100 раз на расстоянии ~20 м [4]. Оптоакустические эксперименты проводились при низкой частоте следования импульсов и для одиночных импульсов [5,6].

В лабораторных экспериментах с использованием ИП  $CO_2$ -лазера мощностью  $W \approx 1-2$  кВт или двух импульсов  $CO_2$ -лазера с энергиями ~150 Дж было показано, что ОПР может создавать звук при горении в газе [1,2] и на мишени, находящейся на большом расстоянии от лазера [7–9].

Цель работы – изучение влияния мощности и частоты следования импульсов ИП излучения на спектр звука ОПР, горящего на поверхности твердого тела или в газе.

Поступила в редакцию 17 августа 2015 г.

В настоящей работе лазерные искры ОПР рассматривались как микровзрывы [6], создающие УВ. Предполагалось, что энергия импульсов Q много больше порога оптического пробоя. В этом случае параметры УВ примерно такие же, как и при точечном взрыве [7,8,10-12]. Спектр звука зависит в основном от частоты f и энергии  $\eta Q$  лазерной плазмы ( $\eta = 0.5 - 0.8$ ). На основе экспериментальных данных определяются граничные частоты, характеризующие зависимость спектра от частоты следования импульсов и мощности ИП излучения. В расчетах используется форма УВ, создаваемой при облучении мишени широкоапертурными импульсами CO<sub>2</sub>-лазера с  $Q \approx$ 150 Дж [7]. Данный метод позволяет определить спектр звука, создаваемого произвольным источником пульсирующей плазмы взрывного характера. При этом ИП излучение должно удовлетворять условиям эффективного формирования УВ лазерными искрами: плотность энергии q лазерных пучков на мишени должна быть примерно в 5-10 раз больше порога оптического пробоя, а длительность импульсов t<sub>г</sub> – много меньше времени теплового расширения лазерных искр. Для CO<sub>2</sub>-лазеров  $t_r \approx$ 1 мкс и  $q \approx 10$  Дж/см<sup>2</sup>. На спектр могут влиять плазменный факел ОПР, материал мишени и ее «звон», создаваемый под действием УВ. Однако структура спектра меняется несущественно.

Безразмерную частоту следования импульсов ИП излучения представим в виде [2]

$$\omega = f R_{\rm d} / c_0, \tag{1}$$

где  $c_0$  – скорость звука в газе;  $R_d = \sqrt[3]{b\eta Q/p_0}$  – динамический радиус;  $b \approx 1$  соответствует оптическому пробою в газе, а  $b \approx 2$  – на мишени;  $p_0$  – давление газа. В [2, 3] найдены граничные частоты  $\omega_s$  и  $\omega_0$ , такие, что при  $\omega < \omega_s$  УВ между собой не взаимодействуют, а при  $\omega > \omega_0$  фазы сжатия УВ формируют постоянную составляющую давления. В настоящей работе показано, что частота  $\omega_s$  и спектр звука зависят также от расстояния до точки, в которой регистрируется звук. И кроме того, существует диапазон частот  $\omega > \omega_+$ , в котором основная доля мощности звука приходится на линию с частотой  $\omega$ .

**Г.Н.Грачев, А.Л.Смирнов, В.Н.Тищенко.** Институт лазерной физики СО РАН, Россия, 630090 Новосибирск, просп. Акад. Лаврентьева, 13/3; e-mail: tvn25@ngs.ru

**А.К.Дмитриев, И.Б.Мирошниченко.** Новосибирский государственный технический университет, Россия, 630092 Новосибирск, просп. К.Маркса, 20

Граничные частоты  $\omega_{\rm s}$  и  $\omega_+$  областей находятся из следующих условий:

1. При  $\omega < \omega_s$  УВ не взаимодействуют между собой, спектр периодических УВ содержит основную линию на частоте  $\omega$  и большое число обертонов (см. ниже). Спектр зависит от частоты  $\omega$  и длительности одиночной УВ  $t_s = 1.3R^{0.1}R_d/c_0$  [12], где  $R = r/R_d$ , а r – расстояние от ОПР до фронта УВ. При R > 20 длительность  $t_s$  изменяется мало. Значения  $t_s$  хорошо согласуются с данными по взрывам [11].

2. При  $\omega_s < \omega < \omega_+$  фазы сжатия взаимодействуют с фазами пониженного давления УВ, спектр содержит основную линию на частоте  $\omega$  и несколько более слабых обертонов.

3. При  $\omega > \omega_+$  фазы сжатия соседних УВ взаимодействуют слабо. Длительность фазы сжатия одиночной УВ  $t_+ = 0.26R^{0.32}R_d/c_0 \approx 0.68R_d/c_0$ [7,12], где  $R \approx 20$ .

4. При  $\omega > \omega_0 \approx 3\omega_+$  фазы сжатия УВ взаимодействуют сильно.

С использованием выражения (1), а также длительностей  $t_s$  и  $t_+$  находим граничные частоты:

$$\omega_{\rm s} = f_{\rm s} \frac{R_{\rm d}}{c_0} = \frac{1}{t_{\rm s}} \frac{R_{\rm d}}{c_0} \approx 0.77 R^{-0.1},$$

$$\omega_{+} = f_{+} \frac{R_{\rm d}}{c_0} = \frac{1}{t_{+}} \frac{R_{\rm d}}{c_0} \approx 3.8 R^{-0.32} \approx 1.5.$$

В области  $\omega < \omega_s$  спектр периодических УВ зависит от  $\omega$  и  $t_s$ . На рис.1 показана зависимость от времени давления *р* типичной УВ. Время нормировано на  $t_d = R_d/c_0$ . Фурье-спектры одиночной и периодических УВ показаны на рис.2, где  $\Omega = v R_d / c_0 (v - частота спектра, измеряе$ мая в герцах) - безразмерная частота. Огибающая сплошного спектра одиночной УВ имеет максимум на частоте ω<sub>s</sub>. Спектр мощности периодических УВ получен при частотах следования УВ  $\omega = 0.1\omega_s = 0.07$  и  $\omega = \omega_s = 0.7$ . С использованием быстрого преобразования Фурье рассчитан спектр мощности. Здесь и далее амплитуда спектра нормирована на свой максимум. Линии равномерно заполняют область под огибающей, расстояние между ними соответствует частоте следования лазерных импульсов. При  $\omega \rightarrow \omega_s$  число линий в спектре уменьшается. При распространении УВ увеличивается ее длина, в результате максимум спектра смещается в низкочастотную



Рис.1. Давление УВ, создаваемой при облучении стальной мишени лазерными импульсами [7].



Рис.2. Рассчитанные спектры мощности одиночной ( $\omega_s \approx 0.7$ ) (штриховые кривые) и периодических невзаимодействующих (сплошные вертикальные линии) УВ при  $\omega = 0.07$  (*a*) и 0.7 (*б*).

область: от  $\omega_{\rm s} \approx 0.7$  вблизи ОПР до  $\omega_{\rm s} \approx 0.39$  на расстоянии  $R \approx 1000$ .

Проверка модели осуществлена в эксперименте, в котором варьировалась частота следования импульсов ( $f \approx$ 3–180 кГц) СО<sub>2</sub>-лазера [13, 14] со средней мощностью Wдо 2 кВт и длительностью  $t_r \approx 1$  мкс. Энергия лазерных импульсов  $Q \approx 0.01-0.1$  Дж недостаточна для создания ОПР в воздухе, поэтому излучение фокусировалось на поверхность стальной мишени или в струю аргона, где порог оптического пробоя много меньше, чем в воздухе. Для предотвращения прожигания мишени фокальная точка перемещалась вдоль поверхности. Давление УВ p(t) измерялось на расстоянии  $r \approx 10-30$  см от ОПР, где p(t)много больше давления звука фона (отраженные звуковые и ударные волны). Время облучения мишени и регистрации звука составляло ~30 с.

На рис.3 приведены спектры звука, создаваемого ОПР при частотах следования лазерных импульсов f = 3.4 кГц ( $\omega = 0.06$ ) и 15.3 кГц ( $\omega = 0.29$ ). Спектры содержат основную личию на частоте  $\omega$  и обертоны с интервалом  $\omega$ . При увеличении частоты f форма огибающей сохраняется. Некоторые различия измеренного и рассчитанного (см. рис.2) спектров связаны с тем, что источником звука является не только ОПР, но и мишень, в которой VB возбуждают колебания. Этот эффект наблюдался в экспериментах с периодическими цугами ИП излучения. После прекращения облучения (пауза между цугами) звук регистрируется в течение ~1 мс со стороны падающего излучения и за мишенью.

На рис.4 приведен спектр мощности звука в диапазоне частот  $\omega_s < \omega < \omega_+$ . ОПР создавался ИП излучением с частотой f = 30 кГц ( $\omega = 0.57$ ). Спектр содержит линию на частоте  $\omega$  и обертоны, число и интенсивность которых уменьшаются по мере приближения  $\omega \kappa \omega_+$ . При f = 89 кГц ( $\omega = 1.3$ ) в спектре преобладает линия на частоте  $\omega$  сле-



Рис.3. Спектры мощности звука, создаваемого при облучении мишени ИП лазерным излучением с частотами следования импульсов f = 3.4 (*a*) и 15.3 кГц ( $\delta$ ) при  $\omega_s \approx 0.55$ . На вставках – звуковое давление *p* на двух периодах ИП излучения.

дования лазерных импульсов. Ширина  $\delta v \approx 1 \, \kappa \Gamma \eta \, (\delta \Omega \approx 0.015)$  линий зависит от стабильности горения ОПР.

В области  $\omega > \omega_+$ , по мере приближения  $\omega \ \kappa \ \omega_0$ , усиливается действие механизма объединения волн. При этом ОПР, создаваемый цугами ИП излучения, генерирует одновременно ультразвук на частоте *f* и низкочастотный звук на частоте *F*<sub>1</sub> следования цугов. В эксперименте звук создавался при *F*<sub>1</sub> = 0.01 – 6.6 кГц ( $\Omega_1 = F_1 R_d / c_0 \approx 0.000126$ – 0.083), в цугах импульсы следовали с частотой *f* = 153 кГц ( $\omega = 1.93$ ). Основная линия на частоте  $\Omega_1$  и обертоны на кратных частотах содержат примерно 10% от интегральной по спектру мощности звука. Высокочастотная часть спектра содержит линию на частоте  $\omega$  и близко расположенные гармоники на частотах  $\omega \pm n\Omega_1$ ,



Рис.4. Спектр мощности звука при частоте следования импульсов ИП излучения  $f = 30 \ \kappa \Gamma$ ц и  $\omega_s \approx 0.5$ . На вставке – звуковое давление p на двух периодах ИП излучения.



Рис.5. Зависимости граничных частот следования импульсов ИП излучения от его средней мощности. На вставках показаны типичные спектры в различных областях частот.

которые формируются за счет амплитудной модуляции цугами с частотой  $F_1$ .

На рис.5 показаны зависимости от мощности ИП излучения граничных частот следования импульсов, которые определены с использованием выражения

$$f = \sqrt{\frac{(\omega c_0)^3 p_0}{2\eta W}},$$

полученного из (1). Для атмосферного давления частота

$$f \approx 60 \sqrt{\frac{\omega^3}{2\eta W}},$$

где  $\eta W$  – средняя мощность (в киловаттах) ИП излучения, поглощаемого в ОПР;  $\eta \approx 1/2$ ; f взято в килогерцах. Значения  $f_s, f_+, f_0$  соответствуют  $\omega = \omega_s = 0.77 R^{-0.1} \approx 0.5, \omega_+ = 1.5$  и  $\omega_0 \approx 5$ . Зависимость частоты f от энергии импульсов Q имеет вид

$$f = \frac{\omega c_0}{\sqrt[3]{2\eta Q/p_0}},$$
 или  $f = \frac{15\omega}{\sqrt[3]{2\eta Q}}.$ 

Для  $Q \approx 150$  Дж [8] получим  $f_{\rm s} = 1.4$  кГц,  $f_+ = 4.3$  кГц,  $f_0 = 14$  кГц.

Граничные частоты определяют переход к разным структурам спектра: при  $f < f_s$  спектр содержит линию на частоте f и обертоны, при  $f_s < f < f_+$  – линию на частоте f и слабые обертоны, при  $f > f_+$  – одну линию. В области  $f > f_0$  преобладают линии на частоте цугов F и обертоны. Отметим, что частоты  $f > f_0$  достижимы при большой мощности W и/или при движении ОПР со скоростью, близкой к скорости звука в газе [3]. В настоящей работе получена частота f = 180 кГц, а в [15] – f = 150 кГц. Интенсивный низкочастотный звук и ультразвук могут возникать уже при  $\omega \approx 3$ , W = 10 кВт и f = 100 кГц.

Проверка модели осуществлена при W < 2 кВт и f < 180 кГц, а также при последовательном облучении мишени двумя импульсами [7] и для движущегося ОПР [3].

Таким образом, граничные частоты позволяют определить структуру спектра звука в зависимости от мощности и частоты следования импульсов ИП лазерного излучения. Спектр может содержать либо большое число линий, либо основную линию на частоте следования импульсов лазера и несколько более слабых обертонов, либо одну линию, либо одну линию, боковые частоты и линии на частоте следования цугов импульсов ИП излучения.

Работа выполнена по Программе фундаментальных исследований СО РАН II.10.1.4 (01201374303) и при финансовой поддержке Министерства образования и науки РФ в рамках проектной части государственного задания (код проекта 1316).

- 1. Тищенко В.Н., Грачев Г.Н., Запрягаев В.И., Смирнов А.В., Соболев А.В. Квантовая электроника, **32**, 4 (2002).
- Тищенко В.Н., Аполлонов В.В., Грачев Г.Н., Гулидов А.И., Запрягаев В.И., Меньшиков Я.Г., Смирнов А.Л., Соболев А.В. Квантовая электроника, 34, 10 (2004).
- Грачев Г.Н., Пономаренко А.Г., Тищенко В.Н., Смирнов А.Л., Трашкеев С.И., Стаценко П.А., Зимин М.И., Мякушина А.А., Запрягаев В.И., Гулидов А.И., Бойко В.М., Павлов А.А., Соболев А.В. Квантовая электроника, 36, 5 (2006).
- Rossing Th. (Ed.) Springer Handbook of Acoustics (New York: Springer-Verlag, 2014).
- 5. Лямшев Л.М. *УФН*, **151**, 3 (1987).
- Прохоров А.И., Конов В.И., Урсу И., Михэилеску И.Н. Взаимодействие лазерного излучения с металлами (М.: Наука, 1988).

- Тищенко В.Н., Пономаренко А.Г., Посух В.Г., Гулидов А.И., Запрягаев В.И., Павлов А.А., Бояринцев Э.Л., Голубев М.П., Кавун И.Н., Мелехов А.В., Голобокова Л.С., Мирошниченко И.Б., Павлов А.А., Шмаков А.С. Квантовая электроника, 41, 10 (2011).
- Тищенко В.Н., Посух В.Г., Бояринцев Э.Л., Мелехов А.В., Голобокова Л.С., Мирошниченко И.Б. Оптика атмосферы и океана, 25, 5 (2012).
- Пономаренко А.Г., Грачев Г.Н., Землянов А.А., Павлов А.А., Тищенко В.Н., Кабанов А.М., Погодаев В.А., Гейнц Ю.Э., Смирнов А.Л., Павлов А.А., Пинаев П.А., Стаценко П.А. Оптика атмосферы и океана, 26, 9 (2013).
- 10. Яковлев Ю.С. Гидродинамика взрыва (Л.: Судпромгиз, 1961).
- 11. Смолий Н.И., Цейтлин Я.И. Физика горения и взрыва, 10, 6 (1974).
- Tischenko V.N., Grachev G.N., Gulidov A.I., Zapryagaev V.I., Posukh V.G. Proc. of the 3 Workshop on Magneto-Plasma-Aerodynamics in Aerospace Applications (Moscow: IVTAN, 2001, pp188–191).
- Grachev G.N., Ponomarenko A.G., Smirnov A.L., Shulyat'ev V.B. Proc. SPIE Int. Soc. Opt. Eng., 4165, 185 (2000).
- Грачев Г.Н., Мякушина А.А., Смирнов А.Л., Стаценко П.А. Сб. докл. V Всерос. конф. «Взаимодействие высококонцентрированных потоков энергии с материалами в перспективных технологиях и медицине» (Новосибирск, 2013, т. 1, с. 72–76).
- Бобарыкина Т.А., Малов А.Н., Оришич А.М., Чиркашенко В.Ф., Яковлев В.И. Квантовая электроника, 44, 836 (2014).