

ОПТИЧЕСКИЙ ПРОБОЙ МОЛЕКУЛЯРНЫХ ГАЗОВ

Ю. В. Афанасьев, Э. М. Беленов, И. А. Полуэктов

1. В связи с прогрессом в развитии мощных лазеров (например, лазеров на молекулярных газах, таких как CO_2 , CO и т. д.) представляется весьма актуальной задача о световом пробое молекулярных газов. Решение указанной задачи имеет непосредственное отношение к определению предельных параметров лазеров инфракрасного диапазона.

Явление светового пробоя атомарных газов в режиме гигантского импульса хорошо изучено (см. обзор [1]). В области достаточно больших давлений ($p \gtrsim 1$ атм) механизмом оптического пробоя является процесс лавинной ионизации. В рамках простой классической модели процесс протекает следующим образом. Затравочные электроны набирают энергию от поля волны в результате упругих столкновений с нейтральными атомами; при этом скорость набора энергии электрона $d\epsilon/dt = a = \epsilon_0 \nu_{\text{эфф}}$, где $\epsilon_0 = e^2 E_0^2 / 2m\omega^2$ – энергия осцилляций электрона в поле E_0 частоты ω , $\nu_{\text{эфф}}$ – частота упругих столкновений. Двигаясь в энергетическом пространстве, электрон достигает энергии $\epsilon \approx I$, где I – характерная величина энергии порога неупругих процессов, за время $\tau \approx I/a$, следовательно, постоянная развития лавины γ определяется соотношением $\gamma = k/\tau$, где k – вероятность прохождения электроном зоны возбуждения. С понижением частоты излучения γ возрастает $\sim \omega^{-2}$, что приводит при пробое атомарных газов к соответствующему уменьшению пороговой плотности излучения q .

Однако в случае взаимодействия излучения с молекулярным газом этот эффект может быть в значительной степени скомпенсирован торможением электронов на колебательных уровнях молекул. Как будет показано ниже, колебательные уровни молекулы образуют своеобразный потенциальный барьер, и движение электрона в энергетическом пространстве приобретает характер туннелирования. Это обстоятельство качественно изменяет зависимость постоянной развития лавины от поля, и пробой газа становится существенно более критичным к

величине светового потока: в зависимости γ от величины поля появляется экспоненциально ослабляющий множитель.

2. Кинетическое уравнение для функции распределения электронов $f(\epsilon, t) = n_0 F(\epsilon) \exp\{\gamma t\}$ в световом поле имеет вид

$$\gamma F = - \frac{\partial J_g}{\partial \epsilon} + \left(\frac{\partial F}{\partial t} \right)_{in} + \left(\frac{\partial F}{\partial t} \right)_v; \int_0^{\infty} F(\epsilon) d\epsilon = 1, \quad (1)$$

где n_0 – затравочная плотность электронов,

$$J_g = \frac{\alpha}{\beta} \left(F - 2\epsilon \frac{\partial F}{\partial \epsilon} \right) \quad (2)$$

– поток электронов в энергетическом пространстве, определяемый полем излучения,

$$\left(\frac{\partial F}{\partial t} \right)_{in} = \begin{cases} 0 & \text{при } \epsilon < 1 \\ \infty & \text{при } \epsilon > 1 \end{cases} \quad (3)$$

– изменение $F(\epsilon)$ за счет ионизации и возбуждения электронных термов молекулы [2],

$$\left(\frac{\partial F}{\partial t} \right)_v = N_0 \sum_{m=0}^{\infty} \{ \sigma_{0m}(\epsilon + \hbar\omega_{0m}) F(\epsilon + \hbar\omega_{0m}) v(\epsilon + \hbar\omega_{0m}) - \sigma_{0m}(\epsilon) F(\epsilon) v(\epsilon) \} \quad (4)$$

– столкновительный член, связанный с возбуждением колебательных уровней молекулы, N_0 – плотность молекул, σ_{0m} – сечение возбуждения m -го колебательного уровня с энергией кванта $\hbar\omega_{0m}$. v – скорость электрона.

Известно, что в молекулярных газах эффективно возбуждаются лишь несколько первых (~ 4 -х) колебательных уровней [3]. Поскольку типичная энергия колебательного кванта $\approx 0,1$ эв, то средняя энергия, теряемая электроном при возбуждении молекулы $\approx 0,2$ эв. В то же время, энергия, при которой колебательная структура молекулы возбуждается наиболее эффективно, лежит в диапазоне $1 \div 3$ эв. Учитывая это, выражение (4) можно разложить в ряд по $\hbar\omega_{0m}$. В результате уравнение (1) принимает вид

$$\gamma F = - \frac{\partial}{\partial \epsilon} \{ J_g + J_v \}, \quad J_v = \alpha^*(\epsilon) F(\epsilon),$$

где $\alpha^*(\epsilon) = N_0 v(\epsilon) \sum \sigma_{0m}(\epsilon) \hbar\omega_{0m}$ – скорость потерь энергии электронов при возбуждении колебательных уровней. Практически функция $\alpha^*(\epsilon)$ отлична от нуля только в малой (по сравнению с 1) Δ – окрестности точки $\epsilon = i$, соответствующей максимуму $\alpha^*(\epsilon)$. По этой причине при расчете можно положить $\alpha^*(\epsilon) = \alpha^*(i) \Delta \delta(\epsilon - i)$.

Вводя теперь эффективную вероятность k проникновения электронов через зону возбуждения электронных термов молекулы, запишем граничные условия к уравнению (4')

$$J_q(0) = J_q(l)(1+k), \quad F(l) = 0. \quad (5)$$

Физически ясно, что в точке $\epsilon = i$ при условии $\alpha \ll \alpha^*(i)$ функция $F(\epsilon)$ имеет разрыв, в то время как поток J_q непрерывен на разрыве. Это дает условия

$$F(i-0) = F(i+0) \exp \left\{ - \frac{\alpha^*(i) \Delta}{\alpha i} \right\},$$

$$\left(F - 2\alpha \frac{\partial F}{\partial \epsilon} \right)_{i-0} = \left(F - 2\alpha \frac{\partial F}{\partial \epsilon} \right)_{i+0}. \quad (6)$$

Уравнение (1) с условиями (5-6) полностью определяет поставленную задачу. В частности, выражение для определения постоянной развития лавины γ имеет вид

$$\text{sh } x \left\{ 1 + \frac{x^3}{3} \frac{i}{l} \left[\exp \left(\frac{\Delta}{i} \frac{\alpha^*(i)}{\alpha} \right) - 1 \right] \right\} = x(1+k), \quad x = \sqrt{\frac{2\gamma l}{\alpha}}; \quad (7)$$

При выполнении условия $\Delta \alpha^* / i \alpha \ll 1$, отвечающего требованию малости потерь на колебательных уровнях, имеем из (7)

$$\gamma = k \frac{\alpha}{l}, \quad (8)$$

что совпадает с выражением, полученным в (2) при пробое атомарных газов. В условиях $\Delta \alpha^* / i \alpha > 1$ имеет место "туннельный" эффект:

$$\gamma = k \frac{\alpha}{i} \exp \left\{ - \frac{\Delta \alpha^*(i)}{i \alpha} \right\}. \quad (9)$$

Из (9) следует, что пороговая плотность потока излучения q^* в случае пробоя молекулярного газа логарифмически зависит от давления и длительности светового импульса, и практически определяется молекулярными характеристиками газа и частотой излучения. Действительно, с помощью (9) в диапазоне давлений $1-10$ атм и при $\tau \geq 10^{-6}$ сек получаем выражение для q^* (при критерии пробоя $\gamma \tau = 40$)

$$q^* (\text{вт/см}^2) = 1,6 \cdot 10^{-18} \omega^2 \frac{\Delta}{i} \frac{\langle \hbar \omega_{0m} \rangle_{\text{эв}} \sum_m \sigma_{0m}}{\sigma_{tr} \ln [k \cdot 10^{-3} \nu_{\text{эфф}} \tau / i (\text{эв})]}. \quad (10)$$

Приведем численные оценки для молекулярного азота. В этом случае согласно [4] $\Sigma\sigma_{0m} \approx 3 \cdot 10^{-16} \text{ см}^2$, $\sigma_{rr} \approx 1,2 \cdot 10^{-15} \text{ см}^2$, $\langle \hbar\omega_{0m} \rangle = 0,4 \text{ эв}$, $i \approx \Delta = 2 \text{ эв}$ и при $\tau = 10^{-6} \text{ сек}$, $\omega = 2 \cdot 10^{14} \text{ сек}^{-1}$ (CO_2 -лазер), $k = 0,1$, $\rho \approx 1 \text{ атм}$, $\nu_{\text{эфф}} = 3 \cdot 10^{11} \text{ сек}^{-1}$ получаем $q^* \approx 10^9 \text{ вт/см}^2$.

Заметим, что соответствующая оценка без учета торможения электронов на колебательных условиях согласно (8) при тех же условиях приводит к $q \lesssim 10^7 \text{ вт/см}^2$. Таким образом, рассмотренный эффект обуславливает высокие мощностные характеристики лазеров на молекулярных газах.

Авторы благодарны Н.Г.Васову и О.Н.Крохину за интерес к работе и обсуждение результатов.

Физический институт
им. П.Н.Лебедева
Академии наук СССР

Поступила в редакцию
11 ноября 1971 г.

Литература

- [1] Ю.П.Райзер. УФН, **87**, вып. 1, 1965.
- [2] Я.Б.Зельдович, Ю.П.Райзер. ЖЭТФ, **47**, 1150, 1964.
- [3] Очерки физики и химии низкотемпературной плазмы. М., Изд. Наука, 1971.
- [4] G.J.Shulz. Phys. Rev., **135**, A988, 1964.