高気圧ガスターゲットレーザプラズマの 研究, I (吸収機構)

山田 諄・鈴木 潮・名和 靖彦

Investigation of High Pressure Gas Target Laser Plasma, I (Absorption Mechanism) Jun YAMADA, Ushio SUZUKI & Yasuhiko NAWA

高気圧アルゴンガスにルビーレーザ光をレンズで集光照射して,入射光波形や透過光波形が観測され,破壊時間や吸収の割合が求められ,破壊機構や吸収機構の解明が行なわれた.衝突電離を仮定して計算された破壊時間やこの破壊時間を用いて計算された吸収の割合は実測値と良く一致し,破壊時間が重要な役割をはたしておりカスケード過程が支配的であることが示された.

1. まえがき

近年レーザ技術の著しい向上によりレーザの大出力化 が進行しつつあり、しかも出力パルス幅の短縮化により 現在ではピコ秒オーダーのレーザが開発されている. こ れに伴いレーザー光を光学レンズで集光することにより コヒーレントな光周波数の高電界が容易に得られるよう になり多光子吸収、光高調波発生などの非線形光学現象 の研究が注目され現在気体,液体,固体をターゲットと した研究が行なわれている.またレーザによる核融合を 目ざし高温高密度プラズマ発生の研究が精力的に行なわ れている. 高温高密度レーザプラズマの研究は固体ター ゲットが中心になっているが、高気圧ガスターゲットに レーザを集光照射することにより十分高密度なプラズマ を発生させることができる. ガスターゲットに対する物 性論的研究は Haught, Meyerand 等によるレーザ光に よる気体の絶縁破壊の研究に始まり、今までに幾つかの 報告がなされているが、その多くが破壊のしきい値を中 心とし電離確率などの研究であり、しかも気体圧力は1 気圧以下がほとんどであり、1気圧以上では破壊のしき い値の研究に限られているようであり、特にプラズマの 生成、膨張、拡散などの動的ふるまいの側面からの研究 は行なわれていない.

本研究の目的は従来行なわれている気体圧力の範囲を 高気圧の範囲(1~70atm)まで広げ系統的な実験を行 ない、レーザ光による破壊機構や吸収機構を解明するに ある.気体容器に密閉された高気圧アルゴンガスにルビ ーレーザ光をレンズで集光照射し,その入射光,透過光 波形を観測すると同時に光軸と直角方向のガラス窓から STLカメラによりプラズマを観測し,レーザ光の吸収 の割合,破壊時間,プラズマの大きさ等のレーザパワー, 気体圧力の依存性を評価した.この結果衝突電離を仮定 して計算された破壊時間が実測値と良く一致し,この破 壊時間を用いて吸収の割合や破壊のしきい値を求める簡 単なモデルが提案され,実測値と良く合うことがわかっ た.このことより破壊時間は破壊,吸収機構を支配する 重要なパラメーターであり,破壊機構はカスケード過程 が支配的であることが明らかになった.またプラズマの 大きさは気体圧力,レーザパワーが高いほど大きくなり, 吸収係数は破壊のしきい値付近で急激な増加傾向を示し, これ以後一定となること等がわかった.

2. 実験装置及び実験方法

実験装置の配置図は第1図に示される.レーザ装置は ポッケルセルQスイッチ型ルビーレーザで出力パルスの 半値幅は約30 nsec,最大出力は40MWである.レーザの 出力光は光学フイルターにより調整し光学レンズにより 気体容器の中心にガラス窓を通し集光し再び同じ焦点距 離のレンズにより平行ビームに直される.気体容器はス テンレススチール製で大きさ縦150 mm,横140 mmであり, 光軸方向を基準として 0°, 30°, 60°, 90°, 120°, 210°, 270°,



第1図 実験装置の配置図

300°の8方向に直径10mm,厚さ10mmのガラス窓を持っ ている.透過光波形は気体容器後方のスプリッターによ る反射光をフォトダイオードを用いた受光器に入光させ シンクロスコープで観測した. ここで受光器に用いたフ ォトダイオードはSGD100Aで立ち上がりが4nsec以 下のものである、気体容器の前方のスプリッターは入射 レーザ光をモニターするためのものであり遅延線により 300 nsec 遅延させて透過光波形と重ね合わせて観測した。 生成したプラズマは光軸方向に対して90°方向のガラス 窓よりSTLカメラによって観測し、これによるストリ - ク写真からプラズマの大きさを求めた.実験は光学レ ンズの焦点距離が40㎜のものを用いており、気体はアル ゴンを用い気体圧力範囲1~70atmにおいてレーザ出力 を光学フイルターで変化させて行った. ここで気体の封 入は真空回転ポンプで気体容器を10 torr程度の真空に排 気じた後,数気圧の気体を入れて再び回転ポンプで10⁻³ torr 程度に排気することを数回繰り返した後行った.

3. 破壊過程

レーザ光による気体の電離機構を説明するためにカス ケードにによる電離或は多光子吸収による中性原子の直 接電離が考えられている.カスケード電離と考えるため にはレーザ照射中に破壊領域内に少なくとも1個の初期 電子が存在しなければならない.しかしその存在確率は 非常に小さく,初期の電離過程すなわち初期電子の生成 過程においては多光子吸収による中性原子の直接電離を 考えねばならない.レーザ光による気体の電離機構がカ スケードであるか多光子吸収による直接電離かの判別は 破壊時間を比較することによって行える.

1)多光子吸収による直接電離の場合の破壊時間

多光子吸収による電離確率は Gold, Bebb⁽¹⁾等により計 算されており,これをアルゴンに適用して破壊時間 T_b を算出する.またレーザの出力パルスW(t)を半値幅 rの三角形波形で近似し次の様にする.

$$W(t) = \begin{cases} \widehat{W} \frac{t}{\tau}, & ,0 \le t \le \tau \\ \widehat{W} \left(2 - \frac{t}{\tau}\right), \tau < t \le 2\tau \end{cases}$$
(1)

ここでWはレーザ光パワーの波高値を示す.このときレ ーザ光パルスの立ち上がりから時刻 T_b までの時間に多 光子電離により生成された電子の個数が電離度を δ ,中 性原子密度を n_g として δn_g 個になったとき破壊が起 こるものとして次式により破壊時間 T_b は求まる.

$$\begin{split} & \int_{o}^{T_{b}} \alpha_{o} n_{g} \left(\frac{\widehat{W}}{h \cdot \nu} \frac{t}{\tau} \right)^{\circ} dt = \delta n_{g} \end{split} \tag{2} \\ & \mathcal{L} \subset \mathcal{C} \mathcal{V} \, l \, \nu - \mathcal{H} \\ & \mathcal{H} \, b \, \lambda \in \mathcal{H} \\ \mathcal{H} \, \nu \, J \, \lambda \in \mathcal{H} \\ \mathcal{H} \, \delta \, \lambda \in \mathcal{H} \quad \mathcal{H} \, \delta \, \lambda \in \mathcal{H} \\ \mathcal{H} \, \delta \, \lambda \in \mathcal{H} \quad \mathcal{H} \, \delta \, \lambda \in \mathcal{H} \\ \mathcal{H} \, \delta \, \lambda \in \mathcal{H} \quad \mathcal{H} \, \delta \, \lambda \in \mathcal{H} \, \mathcal$$

を得る.

2) カスケード電離の場合の破壊時間

電離機構がカスケードである場合,生成率方程式は低 気圧及び高気圧の場合によって次の様に近似的に与えら れる.

〇低気圧の場合

$$\frac{\partial n_e}{\partial t} = \nu_i(t)n_e - D\nabla^2 n_e$$
 (4)
〇高気圧の場合
 $\frac{\partial n_e}{\partial t} = \nu_i(t)n_e - \alpha n_e$ (5)

ここで n_e は電子(イオン)密度, V_i は衝突電離周波数, Dは拡散係数, α は再結合係数である. n_e , ∇^2 を次の 様に仮定する.

$$n_{e}(\mathbf{r},t) \equiv n_{e}(\mathbf{r}) \int_{0}^{t} f(\mathbf{y}) d\mathbf{y}$$
$$\nabla^{2} \equiv -\frac{1}{4}$$

ここで f は y の関数, A はスポット径を \mathbf{r}_{o} として $A \equiv \mathbf{r}_{o}/\pi$ で与えられる. これより第(4)式及び第(5)式を 球座標で解くと次式となる.

 $n_{e}(\mathbf{r},\mathbf{t}) = \frac{n_{o} \Lambda \sin\left(\frac{\mathbf{r}}{\Lambda}\right)}{\mathbf{r}} \exp \int_{o}^{t} \left(\nu_{i}(\mathbf{y}) - \frac{\mathbf{D}}{\Lambda^{2}} \right) d\mathbf{y}^{(6)}$ ここで, no は t = o における電子密度である.第(6)式 を0 ≦r≦r。 で積分して焦点体積に存在する電子数Ne (t) を求めると次式となる.

$$N_{e}(t) = 4\pi^{2}n_{o} \Lambda^{3} \exp \int_{0}^{t} \left(\nu_{i}(y) - \frac{D}{A^{2}}\right) dy$$
(7)
同様に第(5)式についても

 $N_{e}(t) = 4\pi^{2}n_{o}\Lambda^{3} \exp\left(\int_{0}^{t} \nu_{i}(y) dy - \alpha \int_{0}^{t} n(y) dy\right)$ (8) この場合の吸収機構は中性原子の場における逆制動放射 過程と考えられ、衝突電離周波数は Holstein⁽²⁾等により 次式で与えられている.

$$\nu_{i}(t) \sim \frac{\sigma_{en} F n_{g}}{N}$$
 (9)

ここで
$$\sigma_{en}$$
は光子の吸収断面積, Fは光子束, Nは電離
に必要な光子数である.本実験範囲では $\sigma_{en} \sim 3 \times 10^{-39}$
 cm^5 , N=9であり第(9)式は次式の様になる.
 $\nu_i(t) \sim 1.2 \times 10^{-21} n_g I(t)$ (0)

また本実験の場合,拡散は両極性であると考えられ, D/Λ^2 は約1.1×10⁵sec⁻¹となり第(10)式から本実験では $n_g \sim 10^{20}$ cm⁻³であるから,

 $lpha_8 \sim 5.6 imes 10^{-9} \ n_e \ T_e^{-\frac{9}{2}}$

 $\alpha_{d} \sim 2.2 \times 10^{-3} \ {\rm T_e^{-3/2}}$

ここで $\mathbf{T}_{\mathbf{e}}$ は電子温度であり本実験範囲では $\mathbf{T}_{\mathbf{e}} \sim 10^{4}$ K で $\mathbf{n}_{\mathbf{e}} \sim 10^{20}$ cm⁻³であるから $\alpha \mathbf{n}_{\mathbf{e}} \sim 10^{7}$ 〈〈 ν_{i} (t) となり, 再結合による損失項も無視出来る.ゆえに第(7)式また は第(8)式は

 $N_{e}(t) = 4\pi^{2} n_{o} \Lambda^{3} \exp \int_{0}^{t} \mathcal{V}_{i}(y) dy$ (1) となる. これよりレーザパルスの立ち上りから時刻 T_{b}

までに焦点体積に生成される電子数が初期中性原子数の δ倍になったとき破壊が生じるものとすれば

 $N_{e}(t) = \delta n_{g} V = 4\pi^{2} n_{o} \Lambda^{3} \exp \int_{o}^{T_{b}} \nu_{i}(y) dy$ (2) となり、第(10)式から

 $\delta n_{g} V = 4\pi^{2} n_{o} \Lambda^{3} \exp\left[1.2 \times 10^{-21} n_{g} I(t) \frac{T_{b}^{2}}{2r}\right]$ (3) となる. ここでVは焦点の体積である. これよりカスケ ード電離の場合の T_bを求めることが出来る.また第(13) 式から

 $T_{\rm b} \propto p^{\frac{1}{2}}$

となり第(3)式と比較すれば T_b の圧力依存性は多光子 電離の場合の方が弱いことがわかる.従って T_b の圧力 依存性から電離機構がカスケード電離であるか多光子電 離であるかの判別が出来る.

4. 吸収過程

レーザ光がプラズマに吸収される過程は電子と中性原 子,電子とイオンとによる逆制動放射過程,光電離過程 が考えられており各々の吸収係数はBrown⁽³⁾,Zeldovic⁽⁴⁾ 等によって次の様に与えられている.

1) 電子と中性原子とによる逆制動放射過程の場合の吸 収係数 Ken

$$K_{en} = \frac{4.8h^3 n_e n_g}{m^3 c \nu^2} cm^{-1}$$
 (15)

ここでmは電子質量, cは光速, ν はレーザ光周波数である.

 2)電子とイオンとによる逆制動放射過程の場合の吸収 係数 K_{ei}

$$K_{ei} = 3.69 \times 10^8 \frac{Z^2 g_{ff}}{\nu^3 T_e^{\frac{1}{2}}} n_e n_g cm^{-1}$$
 (6)

ここで g_{ff}は gauut 係数である.またZ は原子核の電荷 数である.

3) 光電離過程の場合の吸収係数 Kp

$$K_{p} = \frac{16\pi^{2}}{3\sqrt{3}} \frac{e^{6} Z^{2} KT_{e} n_{g}}{h^{4} c \nu^{3}} exp\left[-\frac{I_{i}}{K T_{e}}\right] \left[exp \frac{h \nu}{KT_{e}} - 1\right] (\pi)$$

ここで I_i は電離ポテンシヤルである.

また Zeldovich によれば Kpと Keiの比は次式で与え られている.

$$\frac{K_{\rm p}}{K_{\rm e\,i}} = \exp{\frac{h\nu}{KT_{\rm e}}} - 1$$

本実験範囲では $K_p/K_{ei} \sim 0.5 \ge tob, stcK_{en}/K_{ei} \sim 10^2 \ge tob吸 収過 程は電子 と中性原子による逆制動放射$ 過程が支配的であることがわかった。次にプラズマに吸 $収されるエネルギー <math>\Delta E$ は

$$\Delta E = E \left[1 - \exp \left(-K_{en} \cdot x(w) \right) \right]$$
 (8)

で与えられる. ここでEは入射レーザ光エネルギー,**x(w)** はプラズマの大きさである. もしKen•x(W)(<1ならば 第(18)式は

$$\Delta \mathbf{E} \sim \mathbf{K}_{en} \cdot \mathbf{x}(\mathbf{w}) \cdot \mathbf{E} \tag{9}$$

となる。第(18)式,第(19)式より吸収の割合
$$\eta$$
は
 $\eta \equiv \frac{\Delta \mathbf{E}}{\mathbf{E}} \times 100 = 100 \left[1 - \exp(-\mathbf{K}_{en} \cdot \mathbf{x}(\mathbf{w}) \right]$ (18)
となり、 $\mathbf{K}_{en} \cdot \mathbf{x}(\mathbf{W}) \langle \langle 1 \sigma \rangle \rangle$ さは
 $\eta \sim 100 \cdot \mathbf{K}_{en} \cdot \mathbf{x}(\mathbf{w})$ (19)

で与えられる.

(14)

5. プラズマの大きさ

第(18)式,第(19)式を見てもわかるように吸収係数ば かりでなくプラズマの大きさが変わればプラズマに吸収 されるエネルギーは変化し得る.従って吸収の割合は変 化し得る.この様な場合プラズマの大きさは吸収過程を 議論するうえで1つのパラメータとして意味を持つこと になる.プラズマの大きさが変化し得ることは以下の事 柄から予想される.レンズで集光されたレーザ光はコー ン状であり焦点に近いほど強度が強いためレーザパワー が高いほど電離可能な領域は広くなる.ここで電離がカ スケード過程によって支配されていれば時間積分効果に よって場所的に遅れながら破壊が生じることになり,生 成するプラズマの大きさはレーザパワーが高いほど大き くなる.この過程は Breakdown Wave と呼ばれ Raizer⁽⁵⁾ によれば焦点から Wave のフロントの光軸に沿った距 (22)

離すなわちプラズマの大きさ x は $x = \frac{r_o}{tan \alpha} \left(\frac{t}{T_b} - 1 \right)$ (19) で与えられる. ここでαはレーザ光の入射角の½である. また破壊時間 T_b のレーザパワー依存性は第(13)式より $T_{\rm b} \sim \tau^{rac{1}{2}} {
m W}^{-rac{1}{2}} r_{
m o}$ (20)で与えられる. 第(20)式から T。は₩が高いほど小さく なる、また第(19)式から実際Wが高いほどxは大きくな ることがわかる。即ち第(19)式,第(20)式から $\mathbf{x} \propto \mathbf{W}^{\frac{1}{2}} \propto \mathbf{p}^{\frac{1}{2}} \propto \mathbf{T}_{\mathbf{b}}^{-1}$ (21)となる。これに対してレーザ光の吸収が弱い場合はコー ン内の電離可能な領域は狭くなっており破壊は焦点付近の 狭い領域内で牛じることになる. この様な場合プラズマ の大きさを支配する過程は上述の Breakdown Wave の 過程より焦点付近の狭い領域で生じた破壊によるエネル ギーの集中で生じる Shock Wave を膨張過程の議論の 対象とする Radiation Supported Shock Wave と見な すべきであり, Ramsden, Savic によればこの場合プラ ズマの大きさxは次の様な気体圧力、レーザパワー依存 性を持っている.

 $x \propto \left(\frac{W}{D}\right)^{\frac{1}{5}}$ この場合もWが高いほどXは大きくなるがその依存性は

第(21)式と比較すればわかるように弱くなっている.ま たxの圧力依存性は Breakdown Wave の過程と逆にな っており圧力が高いほど x は小さくなることがわかる.

実験結果及び検討

1)破壊時間のレーザパワー及び圧力依存性

第2図は30気圧のアルゴンガスを通過したレーザ光の 透過光波形と入射光形を同じ時間軸で重ね合せて描いた モデル図で種々のレーザパワーの値に対して示したもの である. ここで破線は入射光波形, 実線は透過光波形を 示す。第2図から明らかなように透過光波形の立ち上が



第2図 入射光波形及び透過光波形

りからピークまで入射光波形と重っておりこの間は吸収 せず,透過光波形のピーグの時刻より吸収が始まってい る.従って透過光波形の立ち上がりからピークまでの時 間 Tb が破壊時間に相当している。第2図はレーザパワ

-Wが高いほどすなわち吸収が大きいほど T_b は減少す る傾向を示している.従って T_b は透過光波形を特徴付 けており吸収の割合いを議論する場合重要なパラメータ となる。第3図は実験による破壊時間のレーザパワー依 存性を示している. 各圧力(1~30atm)に対するグラフ



第4図 破壊時間の圧力依存性

の勾配は約-½であり、第(21)式をよく満たしている. また同一のレーザパワーでは圧力が高いほど破壊時間T_b は減少している.従って圧力が高いほどよく吸収するこ とがわかる.第4図は破壊時間 Tb の圧力依存性を示し ている.各レーザパワーの値に対して実験値は勾配-½ の直線にほぼ合っており第(20)式をやはりよく満たして いる. Tbのレーザパワー, 圧力のいづれの依存性も多 光電離の場合の第(3)式は満たしておらず、本実験範囲 では雷離はカスケード過程が支配的であることがわかる. 第3図,第4図においてレーザパワーや圧力が低い場合 実験値が理論値より大きいのはレーザパワーや圧力が小 さくなると吸収が弱く破壊時間は長くなり,破壊時間と して透過光波形の立ち上りからピークまでの時間をとっ ているため入射レーザ光の半値幅以上にはなり得ず破壊

時間が入射光の半値幅近くになると多くの実験誤差を含 むためである.

2) 吸収の割合のレーザパワー及び圧力依存性

吸収の割合ηの実測値は入射光波形及び透過光波形の 面積を波形のピークと半値幅の積で近似し、その差すな わち吸収エネルギーと入射エネルギーの比から求めたも ので、第5図はこの吸収の割合ηのパワー依存性を示し





ている。いずれの圧力に対してもパワーが高いほどよく 吸収することがわかる.吸収の割合ηのパワーに対する 増加傾向は第(17')式とよく合っているがいずれの圧力P の値の場合にも100%吸収にならず、レーザパワーが十 分に高いときは一定となっている. これは本実験範囲で は前節において電離機構を支配している過程はカスケー ドであることがわかっており, 電離が進行して破壊が 生じるまでに時間が必要であって、この間気体は光学的 に透明となっておりレーザ光は吸収されないためである. 第5図は一定のレーザパワーに対して圧力が高いほど吸 収の割合は高くなっているが或る一定のレーザパワー, 本実験では40MW付近以上では圧力の値に無関係に吸収 の割合 η は一定となることがわかる。第6 図は吸収の割 合ηの圧力依存性を示すもので、レーザパワーが5MW の場合のものである。圧力が高いほど η は高くなること を示しており、この圧力に対する η の増加傾向は次の理 由によるものである. すなわち第(14)式より

 $K_{\text{en}}~\propto~p^{s}$, $1{\leq}s{\leq}2$

であり, x は膨張機構が Radiation Sopported Shock-Wave の場合第(22)式より x∝p⁻¹, Breakdown Wave の場合第(21)式より x∝p^{*} であるから

 $K_{\texttt{en}} \boldsymbol{\cdot} \texttt{x} ~ \infty ~ p^{\texttt{m}} \textbf{,} ~ 0 {\leq} m {\leq} 1$

あるいは,

 $K_{en} \cdot x \propto p^n$, $\frac{3}{2} \leq n \leq \frac{5}{2}$



第6図 吸収の割合の圧力依存性

となり,いずれの膨張機構が支配的であっても第(18?) 式に示される様な圧力にする吸収の割合 η の増加傾向を 持つが膨張機構により増加の勾配が異なるだけであるこ とがわかる.また第6図は一定のレーザパワーの値に対 して圧力 P のある一定の値以下では吸収しなくなること を示しており,この圧力の値はレーザパワーWが高いほ ど低くなることがわかる.

3)吸収の割合 η の近似計算

第1節において透過光波形が破壊時間 T_b で特徴付け られていることが示された.そこで T_b を用いて吸収の 割合 η の近似式を導出する.第7図に示される様に透過



第7図 透過光波形の近似波形

光波形を半値幅 τの入射光波形と相似で半値幅 T_b である三角形波形で近似すれば吸収の割合 η は次式で与えられる.

$$\eta = 100 \left(1 - \left(\frac{T_{b}}{\tau}\right)^{2} \right) \quad (\%) \tag{23}$$

第8図は T_b の実測値を第(23)式に代入することによっ て得られた吸収の割合 η のレーザパワー依存性を示して いる.第5図の η の実測値と比較したところ誤差 $\pm 10\%$ 以内で計算値と実測値は一致しており,第(23)式は吸収 の割合 η の良い近似式であることがわかる.ここで T_b は第(13)式から計算することが出来るから吸収の割合 η は計算によって求めることが出来る.

次に吸収の割合 η の近似式第(23)式から破壊のしきい 値を求めることを考える.第(23)式において $r = T_b$ の とき $\eta = 0$ であるから破壊時間の実測値第3図から r = T_b となる場合の W の値 W_b を求めればこれが破壊のし きい値に相当することになる.第9 図は第3 図の実測値







第9図 破壊のしきい値の圧力依存性

を外挿して $\tau = T_b$ となるときの W の値 W h を求めたものである. 電離機構がカスケード過程の場合, Zeldovich, Raizer によれば破壊のしきい値 Wh の圧力依存性は

$W_h \propto p^{-1}$

によって与えられている. 第9図はこの関係をよく満た している. 従って T_b を求めれば破壊のしきい値 W_h も 簡単に求めることが出来る. ここで示した T_b から破壊 のしきい値 W_h を求める方法は従来行なわれている破壊 のしきい値を求める実験方法に比較してしきい値前後の 多数回の測定を必要とせず,しきい値以上のパワーでの 数回の測定により W_h を求めることができる特徴を持っ ている. また $\tau = T_b$ という条件からレーザパルスの半 値幅に吸収の割合が依存することがわかる.

4) プラズマの大きさxのレーザパワー及び圧力依存性 第10図は光軸と直角方向の窓からSTLカメラによっ て観測されたレーザプラズマのストリーク写真である、 レーザ光は写真の左から右方向へ入射しており、縦方向



第11図 プラズマの大きさのレーザパワー依存性

はプラズマの時間的推移を表わしプラズマが生成し始め てから約450 nsec 経過したものであり, 横方向はプラズ マの大きさを示している。プラズマの大きさXはストリ ーク写真においてレーザ光照射終了時における

横方向 の長さで、本実験範囲では1~8㎜ほどであった。プ ラズマの大きさは第5章で議論したように一定の圧力 に対してレーザパワーが高いほど大きくなることが予 想される. 第11図は実験によって得られたプラズマの 大きさ Xのレーザパワー依存性を示すものであり、実 際レーザパワーの高いほど生成するプラズマは大きく なることがわかった. またこの Xのレーザパワーに対 する増加傾向はレーザパワーが高くなると弱くなる. レーザパワーが高い範囲すなわちレーザ光がほとんど吸 収されてしまう範囲では第5章での議論のように xを支 配するメカニズムは Breakdown Wave によるものと予 想され、プラズマの大きさ \mathbf{x} のレーザパワー \mathbf{W} , 圧力 P の依存性は(21)式与えられた。第11図においていずれの 圧力に対しても x が1 mm以上である Wの範囲の実験値は 第(21)式をよく満たしている. この範囲は第5図からわ かるように吸収の割合はいずれの圧力に対しても70%以 上であり、レーザ光の吸収が強いときに相当している. また第10図において一定のレーザパワーに対して圧力が 高いほど生成されるプラズマは大きくなることがわかる.



第12図 プラズマの大きさの圧力依存性 第12図はプラズマの大きさ×と圧力Pの関係を示すもの で、W=16MWの場合のものである.このWの値では第 11図から×は1 m以上となっており、Breakdown Wave のメカニズムが支配的となっている範囲であると考えら れる.実際第12図の実験値は勾配½の直線によく合って おり、この範囲では Breakdown Wave のメカニズムが 支配的であると思われる.次に第5章においてはレーザ パワーが低いとき Radiation Supported Shock Waveの メカニズムが支配的であると考え、プラズマの大きさ× のレーザパワー依存性は第(22)式で与えられたが、第10 図は第(22)式を満たしておらず,むしろ Breakdown Wave のメカニズムの場合より強い**x**のレーザパワー依 存性を示している.また第(22)式においてxはPに反比 例するはずであるが第11図は逆に比例関係があることを 示している.これはこの範囲では Radiation Supported Shock Waveのメカニズムが支配的とはならず Breakdown Wave のメカニズムが同時に生じており,焦点一 点だけで破壊が生じることを想定した Radiation Supported Shock Waveのメカニズムだけを分離することが 出来ないためであろうと思われる.



第13図 プラズマの大きさの破壊時間依存性

次に第13図はプラズマの大きさ \mathbf{x} の $\mathbf{T}_{\mathbf{b}}$ 依存性を示す ものである. $\mathbf{T}_{\mathbf{b}}$ が増加すると生成するプラズマは小さ くなることを示している.プラズマの大きさを支配する メカニズムが Breakdown Waveであればプラズマの大 きさ \mathbf{x} の $\mathbf{T}_{\mathbf{b}}$ 依存性は第(19)式で与えられており、この 第13図はいずれの圧力に対してもよく満たしている.従 ってレーザパワーが高い時はやはり Breakdown Wave が膨張機構を支配していることがわかる.

5) 吸収係数のレーザパワー依存性

吸収機構については第4章で議論されており本実験で は電子と中性原子とによる逆制動放射過程であることが 指摘され、この場合の吸収係数は第(14)式で与えられ、 また吸収の割合は第(18')式で与えられた. レーザ光の 吸収が少なく破壊のしきい値に近いレーザパワーの範囲 では生成されるプラズマは非常に小さく、Ken、X(1を 満たしているものと考えられ、吸収の割合ヵは第(19') 式で与えられた. 第5図からこの範囲における吸収の割 合はレーザパワーに対して急激な増加傾向を持っている ことがわかる.一方プラズマの大きさxのレーザパワー 依存性はこの範囲においては第11図より勾配は約1でx はWに比例することがわかる.従って吸収係数はこの範 囲すなわち破壊のしきい値付近ではレーザパワーに対し て増加しなければならないことが予想される.第14図は 第(18')式に吸収の割合 7 の実測値第5 図と破壊時間の



第14図 吸収係数のレーザパワー依存性 実測値第3図を代入することによって求められた吸収係 数のレーザパワー依存性を示すものである.実際破壊の しきい値近くで吸収係数は急激に増加しており、これ以 後一定となることがわかった.これは第(15)式から明ら かなように K_{en} は n_e に比例しており n_e がWの増加と 共に急激に増加するためであり、レーザパワーが高くな ると K_{en} が一定となるのは n_e が飽和するためであり、 完全電離に近い状態であることを意味している.

7. あとがき

気体容器に密閉された高気圧アルゴンガスにルビーレ ーザ光を照射し、入射光波形と透過光波形を観測し、吸 収の割合、破壊時間を求め、またSTLカメラによって プラズマの大きさを測定し、これらのレーザパワー、気 体圧力の依存性を評価することによって破壊機構や吸収 機構の解明を行った.この結果衝突電離を仮定してカス ケード過程の時間積分効果として計算された破壊時間は レーザ透過光波形の立上りからピークまでの時間として 測定した破壊時間と良く一致することが示された.この 破壊時間を用いて吸収の割合や破壊のしきい値を求める 簡単な近似式が提案され、透過光波形から求めた実測値 を良く説明することができた.このように破壊時間は破 壊,吸収機構を支配する重要なパラメーターであり、本 実験条件、気体圧力1~70atm、レーザパワー0.7~40M Wでは破壊機構はカスケード過程が支配的であることが わかった。

レーザ光の吸収の割合はレーザパワーの増加と共に増加し、パワーが十分高いとき飽和に達するが100%より も小さい飽和値を持つ、しかもこの飽和値は気体圧力に よらずほぼ一定の値(約93%)を持つ、レーザパワーが 低いとき吸収の割合は一定のレーザパワーに対して圧力 が高いほど大きいがレーザパワーが十分高いときは圧力 に無関係になる。

次にプラズマの大きさは気体圧力やレーザパワーが高 いほど大きいことがわかった.プラズマの大きさと吸収 の割合の実測値から逆算された吸収係数は破壊のしきい 値付近でレーザパワーと共に急激に増加し,電子密度が 急激に増加していることを示している.しかしレーザパ ワーが高いと吸収係数はパワーによらずほぼ一定の値と なり完全電離に近い状態を示しているものと思われる.

謝 辞

日ごろより有益な御指導と御援助を頂いている名古屋 大学工学部奥田孝美教授に感謝致します.また態沢宏, 矢田光史両卒研生には実験の際非常にお世話になり感謝 致します.

参 考 文 献

- (1) H. B. Bebb, A. Gold : Phys. Rev. 143 (1966)
- (2) T. Holstein : Phys. Rev. 72 (1947)
- (3) P. F. Browne : Proc. Phys. Soc 86 (1965)
- (4) B. Zeldovich: Physics of Shock Wave and High-Temperature Hydroynamic Phenomena, Academic Press (1966)
- (5) P. Raizer : Sov. Phys. JETP 21 (1965)
- (6) A. Ramsden, P. Savic: Nature 203 (1964)
- (7) B. Zeldovich, P. Raizer: Sov. Phys.

JETP 20 (1965)

- (8) M. Young, M. Hercher: J. Appl. Phys.38(1967)
- (9) F. Morgan, R. Evans. G. Morgan:

J[†]. Phys. D 4 (1971)

(10) C. De Michelis IEEE J. Quantum Electronics No.4 (1969)