Este exemplar corresponde à redação final da Tese defendida pelo alino Alfredo Cruz Orea e aprovada pela Comissão Julgadora Campinas, 20 de Junho de 1985

"CONSIDERAÇÕES SOBRE A RUPTURA DIELETRICA EM GASES SOB AÇÃO DE UM CAMPO DE LASER INTENSO"

Alfredo Cruz Orea

Orientador: Prof.Dr. Carlos Alberto S. Lima

Tese apresentada ao Instituto de Física "Gleb Wataghin" como parte dos pré-requisitos a obtenção do grau de Mestre em Ciências, pela UNICAMP

junho-85

- a meus pais;
 - a todas as pessoas que dura<u>n</u> te minha estada neste belo país, me brindaram com seu apoio, confiança e carinho.

AGRADECIMENTOS

Ao Prof. Dr. Carlos Alberto da Silva Lima pela s<u>e</u> gura e dedicada tarefa de orientação deste trabalho, pela opo<u>r</u> tunidade, confiança, estímulo e amizade com que me brindou ao longo desta etapa da minha carreira contribuindo decisivamente com seus ensinamentos, ideais e espírito crítico para minha fo<u>r</u> mação científica, meus mais profundos agradecimentos.

Agradeço sinceramente a todos os professores do Instituto de Física da UNICAMP que através de seus cursos, s<u>e</u> minários ou interação pessoal contribuiram importantemente na minha formação ou para viabilizar minha estada aqui. Em pa<u>r</u> ticular agradeço:

Ao Prof. Dr. Artemio Scalabrin pelo apoio e opo<u>r</u> tunidade de interação durante meu Mestrado;

A Prof^a Dra. Miriná Barbosa de Sousa Lima; pelo apoio, a amizade e pela oportunidade de intercâmbio científico;

Ao Prof. Dr. José Carlos Valladão de Mattos pela confiança e pelo apoio por ocasião da minha chegada à UNICAMP e ao longo da minha estada aqui, especialmente no trato das questões junto à SUBIN;

Aos Profs. Dr. Carlos A. Ferrari, Dr. C. H. de Br<u>i</u> to Cruz, Dr. Daniel Peréira pela amizade e oportunidade de proveitosa interação ao longo da minha permanência do Grupo de Lasers e Aplicações;

Ao Prof. Dr. Paulo H. Sakanaka, pelos ensinamentos na área de computação, especialmente quanto ao uso do VAX 11.

iii

Aos meus colegas do curso de Pós-Graduação do IFGW pelo longo e amistoso convivio, e em especial aos hab<u>i</u> tantes da inesquecivel sala 113: Valéria, Niusa, Gloria, Omar, Maurício, Daniel e José Luis.

Aos colegas Luis B. Annes, Sérgio B. Quirino e Ma<u>u</u> rício A. Algatti pela amizade e pela dedicação e paciência com que me ajudaram na parte computacional do meu trabalho.

Meu especial agradecimento ao colega Mauricio A. Algatti, cuja permanente disposição de compartilhar seus c<u>o</u> nhecimentos comigo e sua amizade sincera marcaram profundamente minha permanência no Departamento de Eletrônica Quântica.

Ao colega José Luis Jimenez Perez, compañero de luchas y victorias, que comigo tem convivido nos últimos anos, compartilhando alegraas e dissabores com sua amizade leal, meus sinceros agradecimentos.

Não posso esquecer aos Profs. Dr. Jorge Silvio Helman, Dr. Feliciano Sanchez Sinencio e Dr. Julio Mendoza do Departamento de Física do "Centro de Investigación y Estudios Avanzados del I. P. N.", cujo ápoio possibilitou minha vinda ao I.Física da UNICAMP para fazer o Mestrado, a eles meus agradecimentos.

Ao CECYT "Carlos Vallejo Marquez" agradeço a l<u>i</u> cença concedida para realizar este Mestrado e em especial ao Lic. Raul Lozano Ramirez pela ajuda na obtenção desta licença.

Agradeço, também, ao pessoal administrativo do Instituto de Física da UNICAMP, por sua disposição em ajudar-me na

iv

resolução dos _problemas burocráticos, de bolsa, etc., especia<u>l</u>' mente ao Coordenador de Pós-Graduação, Prof. Dr. José Galvão P. Ramos e a secretária Maria Ignez R. Mokarzel.

À Ana Toma, pela paciência na árdua tarefa de decifrar minha letra horrível e a dedicação mostrada na datilogr<u>a</u> fia desta tese, muito obrigado.

Ao Convênio SUBIN-UNICAMP pela concessão da Bolsa de Estudos para meu Mestrado.

INDICE

RESUMO/ABSTRACT	vii/ix
CAP. I - APRESENTAÇÃO	1
CAP. II - CONSIDERAÇÕES SOBRE A GERAÇÃO DA RUPTURA	
DIELÉTRICA NUM GÁS : IONIZAÇÃO NUM CAMPO	
INTENSO	8
a) Mecanismos de Ionização	8
b) Atomos num Campo Eletromagnético Intenso	9
CAP. III - O PROCESSO DA RUPTURA DIELETRICA : AVALAM	
CHE ELETRÔNICA E CÁLCULO DA INTENSIDADE	
OPTICA CRÍTICA J _{cr} (limiar de ruptura)	22
a) Desenvolvimento da Avalanche Eletrônica	22
b) Cālculo de J _{cr}	23
CAP. IV - SUMÁRIO E CONCLUSÕES	43
a) Sumário sobre <u>a</u> Ruptura Dielétrica	
Dptica em Gases	43
b) Conclusões do Presente Trabalho	48
REFERÊNCIAS	51
APEDICE I	55
APENCIDE II	62

RESUMO

Nesta Tese, abordamos alguns aspectos do fenômeno da descarga óptica num gás, especificamente relacionados com o estabelecimento da ruptura dieletrica no mesmo. Nosso trabalho usa um tratamento do processo de ruptura que incorpora efeitos que, até então, não o haviam sido, em trabalhos desenvolvidos sobre o tema. Assim, ao desenvolvermos a equação de balanço energético, a partir da qual pudemos determinar o fluxo de energia eletromagnética critico (intensidade critica do feixe de laser J_{cn}) capaz de iniciar o processo de ruptura, introduzimos 05 efeitos que a presença do campo intenso acarreta nos parâmetros relevantes para o estabelecimento do processo, tais como efeitos sobre a energia de ionização atômica e efeitos sobre a frequencia efetiva de colisões eletron-caroço positivo, no gãs, que levam a absorção de energia do campo pelos eletrons, através do provesso de bremsstrahlung inverso.

A incorporação destes efeitos, que são explicitamente abordados na Tese, levou a predição de J_{cr} , em função da pressão p, usando uma estimativa da densidade eletrônica n_e , no volume de ruptura que, embora tenha resultado em $J_{cr}(p)$ qualitativamente correta, exigiu revisão para se obter melhor ajuste quantitativo com os dados experimentais disponíveis. Isto nos levou ao levanta mento fenomenológico de $n_e(p) = \ll(p) n(p)$, onde n(p) é a densidade atômica (atomos/cm³) no gãs, a uma pressão p. A relação

 \propto (p) .ē determinada pelo balanço, dentro do volume focal, entre ganho (produção pelo processo de ionização multifotônica + avalanche (ionização por impacto+bremsstrahlung inverso através de sucessivas gerações)) e perda eletrônica (governada pela ação de diversos mecanismos de perda, seja de energia - impactos não-ionizantes - seja, mesmo, de eletrons - fugas da região focal, recombinação, etc.). Compreende-se, assim, a enorme complexidade do problema

vii.

de tentar obter $\bigotimes(p)$ a partir de primeiros princípios, o que levou-nos a buscar sua determinação com base nas medidas experimentais existentes para J_{cr} . Com tais valores de $\ll(p_i)$, gerou-se, por ajuste de curva, com auxílio de um computador, a função $\propto(p)$. Pudemos, assim, estabelecer a predição teórica da potencia crítica de laser necessária para induzir a ruptura, em função da pressão do gãs, levando em conta os efeitos do laser sobre os parâmetros do gãs atômico.

ABSTRACT

Gas breakdown, steady-state maintenance and continuous generation of low-temperature plasma and propagation of the plasma fronts are important subjects of past and current research on laser induced gas discharges. This Thesis is concerned with some aspects of the laser induced dielectric breakdown in a gas. We have speciffically addressed the question of the onset of the breakdown process. In dealing with the equation describing the energy balance between the laser delivered energy and the energy consumption to establish the avalanche produced discharge plasma, we have introduced new features that had not been considered previously. We refer to accountting for the laser induced effects upon the atomic ionization threshold and upon the effective rate of collisions leading to inverse bremsstrahlung. Their influence upon the threshold laser intensity J_c needed to produce the gas breakdown is fully explored. This led to a J_{cr} vs. gas pressure p prediction that qualitatively described the experimental data available for atomic hydrogen breakdown under rubi laser irradiation. However, for a better description, it turned out that an assumed estimate of the eletronic density within the breakdown volume had to be revised. In fact, we had to resort to a phenomenological estimate of $n_p(p) = \alpha(p) n(p)$, where n(p) is the gas atomic density (atoms/cm³) at pressure p. The pressure dependence of $\alpha(p)$ depends upon the balance, within the focal volume, between electronic gain (electronic production by multiphoton ionization initiated avalanche - impact ionization+inverse bremsstrahlung through many generations) and electronic loss (due to various loss mechanisms both of electronic energy - non-ionizing impacts - and of electrons themselves -recombination, electronic runaway, etc.). The formidable task of trying to produce $\boldsymbol{\propto}(\mathbf{p})$ on first principles treatment of such processes, including laser effects upon them, was for the moment out of question so we decided to calculate \propto (p,) values based on the ex-

ix

perimental data available for threshold fluxes. These $\ll(p_i)$ values were computer fitted to obtain the function $\ll(p)$ which was then used to establish the theoretical prediction of the critical laser power needed to induce the gas breakdown, as a function of the gas pressure, with due account taken of the laser effects upon the relevant atomic gas parameters.

x

CAPITULO I

1

APRESENTAÇÃO

O estudo da ruptura dielétrica em gases sempre despertou grande interesse entre os estudiosos da Física das descargas elétricas.

No passado, estes estudos concentraram-se nas in vestigações dos mecanismos determinantes da ruptura e na sua dependência nos parâmetros do gãs e da descarga, quando esta **u**ltima era produzida pela ação de um campo elétrico d.c. apli cado ao gãs, no recipiente que o continha, através de eletro dos com separação variável. Considerável interesse havia, também, nos efeitos induzidos por campos de alta frequência. Com o desenvolvimento na década de 50 de fontes razoavelmente de ondas eletromagnéticas, nas regiões de radiofrequên potentes cias e, especialmente, microondas, começou-se a investigar seus efeitos sobre a descarga em gases, tendo então sido possíveles tudar para intensidades de radiofrequência ou microonda bem acima de certos valores críticos, num tubo contendo gãs a pres sões controláveis, a dependência paramétrica da ocorrência de descargas na ausência de campos estáticos, i.e., em tubos sem eletrodos. Ganhou-se, assim, uma melhor compreensão sobre a possibilidade de ruptura dielétrica causada por campos elétricos oscilantes de alta frequência, de amplitude adequada, na região de radiofrequência e microondas. Não obstante, nem de longe se suspeitava da possibilidade de ocorrência dessa ruptura, na região de frequência ópticas.

Embora descargas elétricas em tubos sem eletr<u>o</u> dos sejam conhecidas desde o início do século, não foi se-

não por volta de 1926 que J. J. Thompson descobriu sua origem, e conseguiu propor uma descrição teórica adequada, deter minando as condições básicas que devem estar presente para que se inicie uma descarga. Usando um tubo, onde um razoável vácuo fô ra estabelecido, e colocando-o no interior de um solenóide, no qual se fazia circular uma corrente alternada de alta fre quência, suficientemente intensa, ele pode observar a ocor rência de descargas, espontaneamente iniciadas no interior do gãs 'residual no tubo, evidenciando, assim, a presença de uma rúptura dielétrica causada pelos campos elétricos de Foucault, induzidos pelo fluxo magnético rapidamente oscilante. Assim, estudando sistematicamente o efeito, ele determinou a natureza indutiva de tais descargas e levantou alguns aspectos de sua dependência paramétrica. Determinou, por exemplo, qual é o valor do campo magnético (ou equivalentemente da corrente no sole nõide) necessário para estabelecimento da ruptura,em função da pressão do gãs no tubo e da frequência do campo. Ele obser vou que,tal como no caso estático, onde se considera a curva da voltagem de ruptura vs. produto pressão x separação intereletródica (curva de Paschen), no caso de altas frequências а de campo elétrico vs. pressão do gãs, também, exibe curva um mínimo. Na região de frequências de 10^5 a 10^7 Hz, este míni ocorre para pressões muito baixas, o que explica mο que, com condições vigentes hã décadas atrãs, só se tenha observado a ruptura, em tubos sem eletrodos, em condições rarefação extrema dos gases.

A invenção do laser, no final da década de 50, e seu desenvolvimento explosivo nos primeiros anos da década de 60, revolucionou este estado de coisas. Pela primeira vez

atingia-se potências e, com focalização adequada, intensidades nunca imaginadas, na região das frequências ópticas. Deve-se observar aqui que a pressão bélica para desenvolvimento da tecnologia de radar, ao longo da década de 40,estimulou 👘 muito as pesquisas em geração de microondas na região dos multi-GHz (λ - milímetros e centímetros) permitindo, por exemplo, verificar-se que os mínimos valo res de campos de microonda ocorriam para pressões na região de alguns ពាររា de Hg, e que tais valores situavam-se em torno de dezenas a centenas de V/cm. Não obstante, nenhum dos tratados sobre a teoria da ruptura dielétrica em gases, com microondas, antes da descoberta dos lasers, fazia referência, mesmo que especulativas, sobre a possibilidade de ruptura em frequências óp ticas. Isto e compreensível, pois, antes do advento dos lasers seria pura fantasia pensar em atingir as intensidades de campo elétrico necessárias,com então disponíveis. opticas até Na verdade, nem as fontes com os primeiros lasers de rubi foi possível atingir mesmo o limiar de ruptura e não foi,senão, com a invenção da tếc nica de Q-switch, que se conseguiu gerar pulsos gigantescos, com potências máximas chegando as dezenas de Megawatts, que se tornou possível a observação de ruptura óptica e, ainda assim, sòmente com grande. focalização destes feixes de luz de alta potência. Isto se pode entender facilmente, hoje, pois sabemos que os campos elétricos exigidos para se ultrapassar o limiar para ruptura optica são 👘 ordem de da 10⁶ - 10⁷ V/cm (compare-se isto com o conhecido limiar 3 x 10⁴ V/cm sob o qual o ar, à pressão atmosférica, rom de pe, sob ação de um campo elétrico estático).

Em fevereiro de 1963, no III Congresso Internacional de Eletrônica Quântica, em Paris,ao apresentarem seu tr<u>a</u> balho, Maker, Te**r**hune e Savage⁽¹⁾ criaram uma verdadeira

sensação. Segundo eles, ao focalizar o feixe de um laser de 🗌 ru bi,de pulsos gigantes,com uma lente apropriada, uma centelha explode em pleno ar, na região do ponto focal da lente. Estava ali observada, a primeira ocorrência de ruptura dielétrica de um gãs, induzida por um laser. Isto foi o sinal de partida para que os físicos de lasers passassem a dedicar uma atenção central ao fenômeno do "centelhamento a laser" o qual, sob alguns de seus aspectos, continua a constituir-se tópico de interêsse marcante, ainda hoje. Para que se comprenda, denda perspectiva correta, a influência deste fenômeno, tro responsável por centenas de trabalhos científicos e discussões em Congressos e Seminários, basta dizermos que ele deu novos rumos as pesquisas em Física de Descarga em Gases e Teoria de Plasmas. Para mencionar apenas alguns exemplos, citemos as novas linhas de pesquisa que surgiram atreladas ao estudo da ruptura dielétrica através de avalanches eletrônicas em gases irradiados com lasers, em frequências opticas; ko estudo da 🛛 geração 🛛 de plasmas por irradiação 🖉 optica, à teoria geral da propagação de descargas mantidas por campos ele tromagnéticos, etc. Estabeleceu-se, de imediato, também, a necessidade de um grande esforço teórico sobre um problema que então, tinha interêsse meramente acadêmico: o entendiatē mento quântico dos processos multifotônicos.

O centelhamento a laser no entender geral dos pesquisadores na ārea, dā-se atravēs de uma sucessão de três estāgios. No primeiro estágio temos o processo de ruptura propriamente dito i.e., desenvolve-se o processo de ionização num gãs frio, com o consequente surgimento do plasma. O segu<u>n</u> do estágio caracteriza-se pela interação do resto do pulso do laser com o plasma recém-formado. Neste estágio tem-se, além

do movimento de uma frente de plasma mantida pela radiação laser, o aquecimento deste plasma à altas temperaturas e а absorção/reflexão da luz do laser pelo plasma. Finalmente, no terceiro estágio, observa-se um fenômeno semelhante a uma detonação, que se prolonga .bem além do término do pulso do laser: trata-se de uma onda de choque, com decaimento gradual, que se deve a evolução do pulso de energia do laser no gás, as sociada a uma onda de detonação, acompanhada da emissão lu minosa que se observa, como se fosse uma miniatura da bola explosão nuclear. Em outras palavras, o fenô de fogo numa meno de centelhamento a laser (ruptura dielétrica num gãs, i<u>n</u> duzida a laser) consiste no fato de que, a intensidades do campo muito altas, tais como se obtém focàlizando um fei xe de laser pulsado (Q-switched por exemplo), da ordem de $10^6 - 10^7 \, \text{V/cm}$ gases que são normalmente transparentes ā luz do laser (frequencias opticas) sofrem uma ruptura -Esta ruptu eletrica, i.e., tornam-se altamente ionizados. ra faz-se acompanhar pela emissão de um flash de luz e de um som característico, tal como numa descarga ordināria, daí a conservação do têrmo "centelhamento" usado normalmente na descarga em gases produzido por campos elétricos d.c. Um exemplo de "centelhamento a laser" estã mos trado na Figura $l_{...}^{(2)}$.

Em nosso trabalho estamos interessados em investi gar alguns aspectos do primeiro estágio apenas, ou seja, aquelos relacionados com os mecanismos que são efetivos no estabelecimento da ruptura. Nosso propósito é empregar, na discussão da microfísica destes mecanismos, um modelo de tra tamento recentemente desenvolvido por Lima & Miranda ⁽³⁾ pa ra a descrição de átomos em campos de laser intensos, especial-



Fig. 1 - Centelhamento a laser produzido no ar, com um laser TEA-CO₂⁽²⁾ (intensidade no foco : 10 MW/cm²)

mente sob condições de ionização induzidas pelo campo.

Nossa apresentação observarã a seguinte ordenação: no Capítulo II faremos uma abordagem, ainda que breve, dos m<u>e</u> canismos de ruptura dielétrica, dando enfase no mecanismo de ionização multifotônica, pondo em evidência suas limitações neste processo. Isto serã feito focalizando diversos tratamen tos que tem sido oferecidos ao problema de átomos num campo eletromagnético intenso. Entre eles serã abordado o tratamento desenvolvido por Lima e Miranda⁽³⁾. Este tratamento nos fornecerã os subsidios básicos para introduzirmos as modificações naquelas variáveis envolvidas no processo de ruptura, que são diretamente afetadas pela presença do laser, e cuja dependência paramētrica e na intensidade do campo eletromagnētico serā, en tão,obtida. No Capitulo III, abordaremos com mais detalhe o mecanismo da avalanche eletrônica, dentro do processo da ruptura dielétrica, incorporando as modificações já citadas. A se guir, procederemos o cálculo da intensidade de limiar para ocor rência da ruptura dielétrica, num gãs sob condições dadas. análise crítica dos resultados assim obtidos será, Uma en tão, efetuada. A representação gráfica das quantidades rel<u>e</u> vantes será utilizada, sempre que adequada, para evidenciar as predições de um tratamento teórico que incorpora os efeitos do laser sobre parâmetros que influenciam, decisivamente, a ocorrência da ruptura, confrontando nossos resultados com resultados experimentais existentes. No Capitulo IV resumire mos as principais conclusões deste trabalho, desenvolvendo uma avaliação global das mesmas.

CAPITULO II

CONSIDERAÇÕES SOBRE A GERAÇÃO DA RUPTURA DIELÉTRICA NUM GÃS : IONIZAÇÃO NUM CAMPO INTENSO

a) Mecanismo de Ionização

Jã nos referimos no Capítulo I ao papel central exer cido pela ionização do gás, no processo de estabelecimento da ruptura dielétrica num gás. E natural, portanto, que iniciemos es te capítulo considerando os mecanismos que podem levar a uma rápida ionização do gás em presença do campo do laser.

Existem basicamente dois caminhos pelos quais se pode produzir a ionização - em presença de um pulso laser de a 1 ta intensidade : ionização multifotônica e formação de cascateamento eletrônico (avalanche). O primeiro deles é auto-suficiente, não tendo 'condicionamento outro, senão, a interação, com qãs, 0 de uma onda eletromagnética suficientemente potente. O segundo não é pois, ao contrário, requer uma condição previa, básica: existência de pelo menos um elétron inicial (semente) na região do volume focal, o qual iniciarã o processo de multiplicação (ava lanche) eletrônica, onde em cada processo de colisão eletron-atomo, que resulta numa ionização atômica, o elétron incidente obt**e**ve energia para fa zê-lo, às custas do campo de radiação. Dificilmente, poderemos imaginar que estas sementes tenham origem natural. De fato, hã evidências⁽⁴⁾ de que a intensidade de equilibrio de ions no ar e tipicamente me-. nor que 10³ cm⁻³ e que a taxa de produção por causas naturais (raios cósmicos, etc.) não passa dos 10/cm³. s. 🚲 Portanto, a probabilidade que um elétron livre ocorra, naturalmente, no volu me focal $(10^{-6} - 10^{-8} \text{ cm}^3)$ enquanto perdure o pulso (nanosegundos ou menos) é absolutamente desprezível. Na verdade, para que se tenha boa chance de encontrar um elétron disponível num tal volume, teriamos que exigir que o gás já se encontrasse num estado de descarga gasosa tênue. Não há dúvida, pois, que pelo menos nos primeiros instantes da formação do plasma, que vai l<u>e</u> var à ruptura, tenhamos que considerar uma cooperação entre os dois mecanismos, com a ionização multifotônica atuando como o gerador de sementes. (A avalanche será tratada no Capítulo III).

Vamos pois começar considerando alguns aspectos de<u>s</u> te processo de ionização.

b) Atomos num Campo Eletromagnético Intenso

Um sistema atômico nos dā uma melhor chance de est<u>u</u> dar, detalhadamente, a interação entre a luz e a matéria. Para si<u>m</u> plificar este estudo, trazalharemos com um sistema atômico hidr<u>o</u> genõide. Para encontrar os estados ligados deste átomo, introduzimos na equação de Schrödinger um potencial Coulombiano V_r = - β/r , com β = Ze².

A solução da equação de Schrödinger com este potencial tem sido amplamente estudada. Os estados ligados desta equação tem energias que convergem a um limite de ionização acima do qual um elétron pode ficar livre,ou seja, não mais ligado ao átomo.

Seguindo a linha de uma resenha recente sobre o assunto⁽⁵⁾ consideremos que o átomo interage com um campo monocromático U = -er . È cosωt, na aproximação do dipolo elétrico, (supondo que o comprimento de onda da radiação externa é muito grande, comparado com as dimensões do sistema atômico).

Consideremos, primeiramente, a interação do átomo com um campo estático (ω = 0) na direção Z. Neste caso nos temos o potencial total:

$$\mathbf{v} = \mathbf{v}_{\alpha} + \mathbf{U}(\boldsymbol{\omega} = 0) = -\beta/\mathbf{r} + \mathbf{eEz}$$
(II.1)

As figuras abaixo ilustram os potenciais V e V



- Fig. 2 a) Potencial de interação coulombiana num átomo. Estão representados,também,os estados ligados. W_o é a ene<u>r</u> gia do estado fundamental do átomo.
 - b) Mostra o efeito da adição do potencial do campo está tico externo; pode-se observar que alguns níveis são empurrados da barreira de potencial para o continuum de energia.

Observando a figura 2.b podemos definir l como a distância a ser atravessada por um elétron, digamos,no estado fundamental, para atingir o continuum por tunelamento, em prese<u>n</u> ça de um campo elétrico estático de amplitude E. Então devemos ter:

$$\& = \frac{W_0}{eE}$$

Por outro lado, pelo teorema do Virial, temos que

10

DЗ

(11.2)

para o sistema atômico, no estado fundamental, tem-se $< V_c > = -2 < T_c = 2 W_o$, com T = $\frac{1}{2}$ m v_o^2 . Daï temos para a velocidade do elétron no estado fundamental

$$v_{0} = \sqrt{\frac{2W_{0}}{m}}$$
(II.3)

Nos podemos estimar a frequência de tunelamento ω_t conhecendo v_o e ℓ dados pelas Eqs. (II.2) e (II.3)

$$w_{t} = \frac{v_{o}}{2\ell} = \frac{\sqrt{2W_{o}} eE}{2\sqrt{m} W_{o}} = \frac{eE}{\sqrt{2mW_{o}}}$$
(II.4)

Expressando
$$W_0 = \frac{e^2}{2a_0} = \frac{\hbar^2}{2m a_0^2} = 1Ry$$

onde $a_0 = \bar{e} \circ raio de Bohr (a_0 = \frac{\bar{h}^2}{me^2})$

Definindo, agora E = $\frac{e}{a_0^2}$ (campo oulombiano a uma distância a₀) podemos escrever a Eq. (II.4) como:

$$\omega_{t} = 2 \frac{E}{E_{o}} \frac{W_{o}}{h}$$
(II.5)

Vamos definir dois parâmetros : ξ e γ

$$\xi = \frac{|W_0|}{\hbar\omega}$$
(11.6)

$$\gamma = \frac{\omega}{\omega_t}$$
(II.7)

O primeiro destes (ξ) mede o número mínimo de eletromagnéticos $n_{0} \ge \xi$ necessários para atingir quanta a ionização e o segundo (γ), conhecido como parâmetro de Keldish, determina se o tunelamento é rápido ou lento comparado com o período da radiação eletromagnética. Assim quando γ << 1 0 eletron vê o campo como se fosse um campo quase estático e pode, assim, sofrer um tunelamento ordinārio. No caso contrārio ,γ >> l a dependência temporal do campo passa a ser essencial e pode-se mostrar que a probabilidade de tunelamento decresce exponencial mente com $\gamma^{(5,6)}$.

Da definição de ξeγe da Eq. (II.5) podemos escreverγcomo:

$$\gamma = \frac{E_0}{2\xi E}$$

Vemos, então, que $\gamma << 1$ para campos suficienteme<u>n</u> te grandes; porém, se os campos forem demasiado intensos, p<u>o</u> dem ensejar a ionização direta (sem tunelamento), visto que, o campo distorce o potencial Coulombiano de enlace no átomo f<u>a</u> zendo com que níveis de energia atômico antes ligados, vão p<u>a</u> ra o continuum (ver Fig. 2.b). No caso de campos fracos, a teoria quântica da perturbação fornece um modelo satisfatório p<u>a</u> ra a descrição destes fenômenos.

Como a energia dos fōtons individuais (ħω) nos l<u>a</u> sers de alta potência, que normalmente são considerados nos exp<u>e</u> rimentos de ruptura (Nd : vidro, rubi, CO₂, etc.), é pequena (O,l atē 2 - 3 eV) comparada com os potenciais de ionização atômicos l_o (> 10 eV), não hã possibilidade de ocorrência de efeito fotoelétrico ordinário. Não obstante, a ionização multifotônica

12

(II.8)

ē possīvel, Nela, o arrancamento do elētron atômico ocorre atravēs da absorção simultânea de n_ofotons (n_o sendo a parte inteira de (Ι_o/ħω)+l, com I_o = |W_o| = potencial de ionização).

Muitos têm sido os trabalhos dedicados ao estudo do processo de ionização a mujtos fótons, num campo de laser alguns constituindo trabalhos razoavelmente completos dentro da formulação de teoria de perturbação^(5,7-9). Tipicamente nestes tratamentos⁽⁸⁾ parte-se da descrição da interação elétron atômi co - campo de laser pela Hamiltoniana semiclassica $H = \frac{e}{m_{r}} \vec{A} \cdot \vec{p}$, onde À é o potencial vetor do campo eletromagnético e p o momentum do elétron. Como estado final eletrônico, toma-se uma onda plana. Calcula-se, então, a amplitude de pr<u>o</u> babilidade para uma transição mediada pelos estados atômicos intermediários, que se supõe não sejam afetados p.e lo laser. Alguns resultados⁽⁷⁻⁹⁾ tem deixado claro que não do que um ou dois destes estados intermediários, mais contribuem, significativamente, ao se proceder a soma sobre os estados, correspondendo aqueles cujas energías todos relativas são quase coincidentes com algum, multiplo Na Tabela I ήω (transições quasi-ressonantes). de alguns resultados obtidos com esta forresumimos mulação ⁽⁸⁾ (para algumas considerações adicionais ver o Apêndice I), para caso de gases irradiados por um laser de rubi (fí ω = 1,785 eV).

Os resultados na Tabela I com relação aos fluxos minimos para ruptura (F_{g}) revelam um desacôrdo de 2 ou mais ordens de grandeza, com os valores experimentais. Estes fluxos foram tomados como sendo, iguias aos fl<u>u</u> xos de limiar para a ionização multifotônica (N fotons - ver

Gās (N)	W/F ^N		۶	·	Fexp		
	Medidas experimen tais - Ref.9	Teoria (este trabalho)	Teoria (este trabalho)	M+H(17)	Minck ⁽²⁴⁾	$W + R^{(31)}$	T ⁽²⁵⁾
Xe (7)	$6,15 \times 10^{-214}$	$4,64 \times 10^{-206}$	0,057	_ ···	<u> </u>	-	_
Kr (8)	6,99 x 10 ⁻²⁴⁹	1,47 x 10 ⁻²³³	0,042	-	-	-	0,28
Ar (9)	2,15 x 10 ⁻²⁸³	3,30 x 10^{-265}	0,087	0,15	-	0,25	0,33
Ne (13)	9,33 x 10^{-409}	1,57 x 10 ⁻³⁹⁹	2,3	-	.	-	0,66
He (14)	3,28 x 10 ⁻⁴⁵⁵	1,36 x ^{10⁻⁴³⁸}	9,8	0,3.	0,6	0,6	0,70

े **}** ५

Tabela I - Taxas de ionização (W), Fluxos limiares (F_g) teóricos (calculados assumindo uma densidade de gãs de 10²⁰ átomos/cm³, com um pulso de 10 nseg num volume focal de 10⁻⁸ cm³) e fluxos de ruptura F_{exp} para gases raros (experimentais). Todos os fluxos estão dados em unidades de 10³⁰ fo**g**ons/cm².s.

Tabela I) calculados para estes gases⁽⁸⁾. Fica claro de tais resultados que, embora a ionização multifotônica possa fornecer os eletrons iniciais,ela, sozinha,não explica as grandes densidades eletrônicas presentes na região de ruptura. Torna-se, assim, necessária a consideração adicional do mecanis mo de avalanche que, salvo nas condições de gases muito rarefeitos (quando a formação de avalanches fica inibida, pois 0 livre caminho médio eletrônico torna-se ordens de grandeza maior que as dimensões do volume de ruptura), acaba sendo mecanismo mais importante na deflagração da ruptura. Examinando a questão da dependência do fluxo minimo (F com a pressão (p) do gās, esse tratamento prediz uma dependência muito fraca de F com p (F ~ $P^{1/n}$) o que parece indicar, como uma possível vanta gem para ensejar a ruptura, o uso, como uma impureza no gás em questão, de uma pequena concentração de gãs de baixo potencial de ionização. Isto deverá facilitar a produção das "sementes" através do processo de ionização multifotônica. Devemos, não obstante, considerar que o tratamento acima peca, basi camente, pelo uso da formulação perturbativa no tratamento de efeitos de campos intensos, a que devemos creditar a discordância de suas predições com os experimentos.

A procura de um tratamento diferenciado neste a<u>s</u> pecto, inicia-se com o trabalho pioneiro de Keldish ⁽¹⁰⁾, que bu<u>s</u> ca tratar a ionização atômica em campos intensos não-pertu<u>r</u> bativamente. Nele fica demonstrado algo a que já nos referimos anteriormente, a saber, o fato que o efeito multifotônico e o efeito tunel (onde o elétron é extraido do átomo por um campo elétrico estático) tem natureza comum, representando ca-

sos limites do mesmo processo, no qual um elétron passa de um estado ligado num átomo livre para um estado livre sob a i<u>n</u> fluência de um campo eletromagnético. Os resultados de Keldish, não obstante, ainda guardam certa semelhança com aqueles dos tratamentos perturbativos,como o que consideramos acima, embora contenha uma dependência diferente na frequência do laser, p<u>a</u> ra a probabilidade de transição multifotônica.

Com o intuito de incluir, em nossa consideração do problema da ruptura, uma formulação alternativa para o cálculo não-perturbativo da taxa de ionização multifotônica, descr<u>e</u> veremos brevemente um método que trata o problema dentro da proposição de Lima e Miranda⁽³⁾ para átomos em campos intensos. Este problema foi detalhadamente abordado em outro trabalho⁽¹¹⁾ de forma que limitar-me-ei, aqui, a apresentar os resu<u>l</u> tados que terão relevância para minhas considerações posteriores.

E possível mostrar⁽¹²⁾ que, sob ação de uma onda circularmente polarizada,descrita pelo potencial vetor Â(t),na aproximação do dipolo,

$$\vec{A}(t) = A(\hat{x} \cos \omega t + \hat{y} \sin \omega t)$$
 (II.9)

a solução da equação de Schrödinger, para o ãtomo de hidrogênio num campo de laser,

$$i\hbar\psi = \hat{H}\psi$$
 (II.10)

onde

$$\hat{H} = \frac{(\hat{P} + \frac{e}{c} \vec{A}(t))^{2}}{2m} - \frac{e^{2}}{|\vec{r}|}$$
(II.11)

pode ser obtida explorando-se o uso de uma transformação unitária que consiste numa translação espacial V. Resulta, com a in

trodução de uma nova função 👳 dada por: -

$$\psi(r,t) = U\phi(\vec{r},t) = e^{i\vec{\delta}(t)\cdot\vec{p}/\hbar} e^{i\eta(t)/\hbar}\phi$$
 (II.12)

uma nova equação:

$$i\hbar\phi = \tilde{H}\phi$$
 (II.13)

onde o Hamiltoniano transformado ē:

$$\tilde{H} = \frac{p^2}{2m} - \frac{e^2}{|\vec{r} - \vec{\delta}(t)|}$$
(II.14)

com

$$\dot{\delta}(t) = -\frac{e}{m\zeta} \int^{t} dt' \vec{A}(t') \qquad (II.15)$$

e onde n(t) é uma fase real e não terá maior relevância nos cálculos de amplitude de probabilidade,em que estamos int<u>e</u> ressados.

$$V_{ef} = -\frac{e^2}{(r^2 + a^2)^{1/2}}$$
(11.16)

que representa o têrmo d.c. de ordem zero, na expansão convergente de $-\frac{e^2}{|\vec{r}-\vec{\delta}(t)|}$, em potências de $(\frac{\vec{r} \cdot \vec{\delta}}{r^2+a^2})$, onde $a = |\vec{\delta}(t)| = \frac{eA}{m\omega c}$, resultando a equação ⁽¹³⁾

$$i\hbar\phi = \left[\frac{p^2}{2\pi} - \frac{e^2}{(r^2 + a^2)^{1/2}}\right]\phi$$
 (11.17)

Para sua resolução numérica, vamos empregar um tratamento diferente daquele usado na Ref. 11 (método variacional), mas que resulta, não obstante, em resultados inteiramente concordantes entre os dois procedimentos.

Para aplicar este tratamento, escrevemos inicialmente a Eq. (II.17) na forma

$$\left(\frac{p^{2}}{2m} - \frac{e^{2}}{(r^{2}+a^{2})^{1/2}}\right) \Phi_{n\ell}(\vec{r}) = E_{n\ell} \Phi_{n\ell}(\vec{r}) \qquad (II.18)$$

onde

$$\Phi(\vec{r},t) = \Phi(\vec{r})e^{iE_{n\ell}t/\hbar}$$
(11.19)

sendo E_{nl} as autoenergias associadas ao potencial coulombiano modificado. Pondo,

$$\Phi_{n\ell m}(r) = \frac{\chi_{n\ell}(r)}{r} Y_{\ell m}(\theta, \phi) \qquad (II.20)$$

resulta que $\chi_{n\ell}(\vec{r})$ satisfaz a equação radial reduzida

$$\left(\frac{-d^{2}}{dr^{2}} + \frac{\ell(\ell+1)}{r^{2}} - \frac{2}{(r^{2}+\lambda^{2})^{1/2}}\right)\chi_{n\ell}(\vec{r}) = \epsilon_{n\ell}\chi_{n\ell}(\vec{r})$$
(II.21)

onde $\epsilon_{n\ell}$ é a energia em Rydbergs, r é a coordenada radial medida em unidades de raio de Bohr (a_0) e $\lambda = \frac{a}{a_0}$ é um parametro que nos da uma medida, através de a = $\frac{o_{eA}}{m\omega c}$, da intensidade do campo de laser (J α A²).

Consideremos a Eq. (II.21) para o caso de estados "s" (l = 0) uma vez que estamos interessados no estado fund<u>a</u> mental. Nos a resolvemos, numericamente, de acordo com o tratamento detalhado abaixo.

Para
$$l = 0$$
 a Eq. (II.21) fica

$$(-\frac{d^2}{dr^2} - \frac{2}{(r^2 + \lambda^2)^{1/2}})\chi_n(r) = \varepsilon_n \chi_n(r)$$
 (II.22)

Explorando o mētodo de diferenças finitas,⁽¹⁴⁾ v<u>a</u> mos dividir o intervalo de integração da equação diferencial, em m intervalos muito pequenos ∆r, de tal forma que podemos f<u>a</u> zer uma aproximação das derivadas como segue:

a) aproximação para a primeira derivada

$$\frac{d\chi}{dr} \sim \frac{\chi_{j+1} - \chi_j}{\Delta} \qquad \text{com} \begin{cases} \chi_j = \chi(r_j) \\ \lambda = r_{j+1} - r_j \end{cases}$$

b) então para a segunda derivada fica:

$$\frac{d^2\chi}{dr^2} = \frac{\chi_{j+1} - 2\chi_j + \chi_{j-1}}{\Lambda^2}$$

Portanto, nossa equação (II.22) que se escreve, sob a forma de m(m → ∞) equações acopladas da forma:

$$\left(-\frac{d^{2}}{dr^{2}}-\frac{2}{(r^{2}+\lambda^{2})^{1/2}}\right)\chi=-\frac{\chi_{j-1}}{\Delta^{2}}+\frac{2\chi_{j}}{\Delta^{2}}-\frac{\chi_{j+1}}{\Delta^{2}}-\frac{2\chi_{j}}{(r^{2}_{j}+\chi^{2})^{1/2}}=\varepsilon_{n}\chi_{j}$$

$$= \frac{-\chi_{j-1}}{\Delta^2} + (\frac{2}{\Delta^2} - \frac{2}{(r_j^2 + \lambda^2)^{1/2}}) \chi_j - \frac{\chi_{j+1}}{\Delta^2} = \epsilon_n \chi_j$$

com j = 1, 2, ...m, sujeitas a condição de contorno $\chi_0 = \chi_{\infty} = 0$.

Podemos pôr esta última equação em forma matricial:

 $\frac{z}{(r_{1}^{2}+\lambda^{2})^{1}/2} - \frac{1}{\Delta^{2}} = 0 = 0 \dots 0$ $- \frac{1}{\Delta^{2}} \left[\frac{2}{\Delta^{2}} - \frac{z}{(r^{2}+\lambda^{2})^{1}/2} - \frac{1}{\Delta^{2}} = 0 \dots 0 \right]$ Χ2 $-\frac{1}{\Delta^2} \left[\frac{z}{\Delta^2} - \frac{z}{(r_0^2 + \lambda^2)^{1/2}} \right] - \frac{1}{\Delta^2} \cdots 0$ X3 0 $-\frac{1}{\Delta^2} \left[\frac{2}{\Delta^2} - \frac{2}{(Y_m^2 + \lambda^2)^{1/2}} \right]$ Xm

Então ficamos com uma matriz simétrica para a qual temos que achar os números $\chi_1, \chi_2, \ldots, \chi_m$ que correspondem aos valores da autofunção $\chi^{(n)}$, nos pontos $r_1, r_2 \cdots r_m$, associada ao autovalor $\varepsilon_n, p_{\underline{a}}$ ra um dado valor de λ . Para este cálculo de todos os autovalores $\boldsymbol{\epsilon}_n$, e as correspondentes autofunções $\chi^{(n)}$ utilizamos um programa de determinação de autovalores e autovetores de uma matriz n x n . O cálculo foi desenvolvido num computador VAX-11/780 VMS versão 3,7. Este programa⁽¹⁵⁾ calcula os autovalores e autoveto<u></u> res de uma matriz hermitiana, por redução de uma forma tridiagonal simétrica.

Os autovalores da matriz na Eq.(II.22) são os valores das energias do sistema atômico com em presença do campo. Em particular interessa-nos o estado fundamental, cuja energia p<u>o</u> demos calcular, agora, em função do parâmetro λ , resolvendo a equ<u>a</u> ção matricial acima, para diferentes valores de λ .

O resultado deste calculo esta apresentado grafic<u>a</u> mente na Fig. 3 e sera utilizado nos calculos referentes

20

ao limiar de ruptura dielétrica conforme discutiremos no pr<u>ō</u> ximo capitulo.



Fig. 3 - Variação do potencial de ionização (em Rydbergs) para átomo de hidrogênio em função do parâmetro λ , que se relaciona com a intensidade J do laser por $\lambda = 6,5 \times 10^{24} \omega^{-2} \sqrt{J}$.

CAPITULO III

O PROCESSO DA RUPTURA DIELETRICA : AVALANCHE ELETRÔNICA E CAL-CULO DA INTENSIDADE ÓPTICA CRÍTICA J_{cr} (LIMIAR DE RUPTURA)

a) Desenvolvimento da Avalanche Eletrônica

Cálculos do processo de avalanche (ionização em cas cata) existem diversos na literatura ^(16,17).0 ponto de partida 'é admitir que, por algum processo (ionização multifotôncia, por exemplo), aparecem na região focal, logo no início do pulso l<u>a</u> ser, alguns elétrons livres. Estes elétrons livres absorvem ener gia através do processo de bremsstrahlung inverso, que consiste na absorção de um ou mais fotons do campo pelo elētron, ao longo da colisão com átomos neutros ou íons. A medida que atinge uma energia crítica (da ordem do potencial de elétron pode, através de uma colisão ionização) um com um ātomo neutro em presença do campo eletromagnético, produzir uma ionização por impacto. Resultam do processo dois elētrons de baixa energia, que logo recomeçam o processo de aqui sição de energia por bremsstrahlung. O processo se repete, su cessivamente, fazendo crescer, numa progressão geométrica, a densidade eletrônica, até atingir a densidade crítica de rup tura (formação de um plasma na região focal).

Se o campo for suficientemente intenso, pode-se até chegar a esta densidade sem grande participação da ionização por impacto, bastando que na colisão o elétron perca apenas parte da sua energia excitando o átomo. O processo de ionização serã, então, completado pela absorção de alguns fótons do campo pelo átomo excitado, num processo de ionização multifotôn<u>i</u> ca. Entretanto, se a intensidade não for tão grande,o processo de perda parcial de energia pelo elétron, no processo de excitação do átomo, sem subsequente fotoionização, acaba por retardar a produção da avalanche. Além deste, outros processos importantes que afetam o progresso da cascata, pela subtração de energia disponível nos elétrons, são as colisões elásticas e a difusão de elétrons para fora da região focal. A perda por colisões elásticas é tão mais acentuada quanto mais leve for o gãs e exerce um papel tanto mais importante quanto mais len to for o processo de aquisição de energia do campo, portanto, quanto mais fraco for o campo.

Como a avalanche depende, criticamente, da transferência de energia do campo para os elétrons (aquecimento eletrônico) pode-se compreender que,a pressões mais baixas, 05 eletrons difundam mais rapidamente para fora das pequenas reonde ocorrem valores elevados de campo elétrico, devi qiões do a interação entre os modos de oscilação do laser. Os eléganham energia cinética, rapidamente, nessas regiões e, as trons sim, escapam delas. Isto enseja uma rápida distribuição dos elétrons "quentes" por todo o volume focal. Pode-se, assim, considerá-los como que sob a ação do campo médio atuando sobre o volume de ruptura. Jã se, ao contrário, estamos com pressões elevadas a difusão é lentá (muitas colisões nas microregiões de campo alto) e o processo de avalanche fica localiza do nestas regiões (onde os campos locais excedem o valor médio)

b) <u>Cálculo de J</u>cr.

Se pudermos ignorar, sob certas condições, o processo de difusão de elétrons para fora da região focal, então o campo de limiar fica determinado pela condição que um número suficiente de elé

trons N_{cr} seja criado e acumulado durante o pulso de laser (duração ∆t). Ao longo da primeira fase do processo o número de elétrons na cascata cresce exponencialmente com o tempo:

$$N = N_0 e^{t/\tau} = N_0 2^K$$
 (III.1)

onde τ ē a constante de tempo de cascata. O número de gerações K que ocorrem ao longo da duração do pulso de laser serã e<u>n</u> tão:

$$K_{cr} = \frac{t/\tau}{\ln 2} = 1,45 \text{ ln} (\frac{N_{cr}}{N_{o}})$$
 (III.2)

Assim, se tomarmos como valor crítico para 🛛 início da ruptura N_{cr} = 10¹⁹ (trata-se de um valor razoável para a densidade ele trônica na ruptura segundo estimativas experimentais⁽¹⁸⁾) e assumirmos que a avalanche começou com um elétron (N_o = 1), en tão a condição de ruptura exige que K_{cr} = 63, o que fixa, tam bém, para uma duração do pulso, digamos, de 25 ns, a constante de tempo τ em $\tau = 1$ ns. Observe que o número final de ele trons N_{cr} depende, muito sensivelmente; do valor de τ, 0 qual depende do campo, o que fornece uma explicação plausível para a existência de um valor limiar de campo (para ruptura) tão crītico.

Contrariamente ao que pensaram alguns autores⁽¹⁹⁾, mostraremos ser possível adaptar a teoria clássica da ruptura_,causada por microondas, ao caso da ruptura causada por radi<u>a</u> ção na região de frequências ópticas, com algumas importantes m<u>o</u> dificações que terão que ser implementadas.

Classicamente, um elétron livre, posto a oscilar no campo elétrico alternado de uma onda, adquire uma energia cinét<u>i</u> ca média dada por:

$$\langle \varepsilon \rangle = \frac{e^2 E^2}{m\omega^2}$$
 (III.3)

O elétron pode adquirir (ou perder) energia da o<u>n</u> da somente quando colide com um átomo, ocasião em que a brusca mudança de velocidade enseja a transferência de energia de oscilação para energia de movimento translacional caótico (e vice-versa). A taxa de variação da energia do elétron é dada por ⁽⁴⁾:

$$\langle \frac{d\varepsilon}{dt} \rangle = \frac{e^2 E^2}{m\omega^2} v_{ef} \frac{\omega^2}{\omega^2 + v_{ef}}$$
 (III.4)

Quando ocorre ter-se que $\omega >> \nu_{ef}$ a expressão aci ma simplifica-se para

$$< \frac{d\varepsilon}{dt} > = \frac{e^2 E^2}{m\omega^2} v_{ef}$$
 (III.5)

Nestas expressões

$$v_{ef} = n v \sigma_{col}$$
 (II1.6)

ē a frequência efetiva de colisões eletron-átomo (núcleo), para as quais a seção de choque ē σ_{col} , sendo n a densidade de parti culas e v a velocidade dos eletrons. No caso de ruptura causada por frequências õpticas tem-se $\omega >> v_{ef}$ o que valida a aplicação da Eq.(III.5).

Convēm, aqui, agora, frisar um ponto importante: para um laser de rubi tem-se $\hbar\omega = 1,78$ eV, enquanto que a

energia de oscilação não passa de uns 10^{-2} eV. Isto significa que na grande maioria das colisões os eletrons raramente remo vem energia do campo, o que so ocorre esporadicamente. Não obstante, quando isto se da, o elétron absorve instantaneamena energia $\hbar\omega$. Ora, estamos assim, frente a um efeito te de caráter quântico e portanto seria lógico imaginar a invalidação da teoria clāssica para este problema. Não obstante apos calculos quânticos⁽⁴⁾ (na ausência de perdas) ficou d<u>e</u> monstrado que tanto o tratamento clássico, como o quântico, le vam aos mesmos resultados, desde que a energia do fóton ħω se pequena comparada com a energia total (e não com a energia ja de oscilação no campo) do elétron. Como a energia total ē. aproximadamente, igual ao potencial de ionização, esta condição representada por fica

$$\frac{1}{\omega} << 1$$
(III.7)

Vamos agora levar em conta as perdas de energia d<u>e</u> vido ãs colisões elásticas. Neste caso a Eq. (III.5) fica:

$$<\frac{d\varepsilon}{dt}> = \left(\frac{e^2E^2}{m\omega^2} - \frac{2m}{M}\varepsilon\right)v_{ef}$$
 (III.8)

onde M é a massa do átomo. Esta formula, na verdade, poe em evidência as falhas da descrição clássica. De fato, no caso de grandes perdas podemos eventualmente ter $\langle \frac{d\varepsilon}{dt} \rangle < 0$ e seríamos levados a pensar que o elétron jamais acumularia ene<u>r</u> gia suficiente para atingir o valor do potencial de ioniz<u>a</u> ção. No entanto, dado o caráter quântico da absorção de ene<u>r</u> gia, há sempre uma probabilidade finita de que o elétron possa adquirir energia suficiente para superar as perdas de
energia e produzir a ionização. A explicação para isso é que a variação da energia do elétron faz-se em saltos aleatórios, de extensão finita e tem um caráter estocástico, o qual é descrito pela teoria quântica.

Voltando a simplificação em que se ignoram as pe<u>r</u> das, podemos explorar a Eq. (III.5) para estimar, classicame<u>n</u> te, o valor médio da intensidade limiar J_{cr} do laser para que ocorra a ruptura. Esta condição terã sido atingida qua<u>n</u> do ao longo da duração Δt do pulso do laser, a energia ac<u>u</u> mulada pelos elétrons se torne igual ao potencial de ionização I_o vezes o número crítico de gerações (número de passos da avalanche)

$$K_{cr} I_{o} = \int_{0}^{\Delta t} \frac{d\varepsilon}{dt} dt = \langle \frac{d\varepsilon}{dt} \rangle \Delta t$$
 (III.9)

Obtemos, assim, $K_{cr}I_{o} = \frac{e^{2}E_{cr}^{2}}{m\omega^{2}}v_{ef}\Delta t$, e daí,

$$J_{cr} = \frac{c}{4\pi} E_{cr}^{2} = \frac{cm \omega^{2} K_{cr} I_{o}}{4\pi e^{2} v_{ef} \Delta t}$$
(III.10)

onde:

- ω = frequência do laser
- I = potencial de ionização
- e = carga do elétron
- ∆t = duração do pulso do laser
- K_{cr} = número crítico de gerações até ruptura = (número de passos na avalanche)

- m = massa do eletron
- v_{ef} = frequência efetiva de colisões eletron-atomo (nucleo).

A Eq.(III.10) relaciona a intensidade crítica para ruptura J_{cr} com parâmetros descritivos do laser (ω , Δt) e/ou das condições do gãs onde ela se porcessa (K_{cr} , I_{o} , v_{ef}). No entanto, segundo nossa formulação tanto I_{o} como v_{ef} são afetados pela presença do laser, i.e. $I_{o} = I_{o}(\lambda) e v_{ef} = v_{ef}(\lambda)$ e portanto são dependentes da intensidade J do feixe. De fato, no Capítulo II jã calculamos para vários valores de λ o valor de $I_{o}(\lambda)$, conforme está representado na Fig. 3. Ajustando uma função polinomial ao gráfico desta Figura obtivemos o tabela mento da função $I_{o}(\lambda)$ vs. λ , para qualquer λ . Explorando, en tão, a relação:

$$J(W/cm^{2}) = \frac{\omega^{4} \lambda^{2}}{(6,5)^{2} \times 10^{48}}$$
(III.11)

que dā a intensidade (Watt/cm²) de um campo de laser de fr<u>e</u> quência ω em função do parâmetro λ , obtivemos, a partir dos pares (I₀(λ), λ) os pares (I₀(J), J) para um laser de r<u>u</u> bi (ω = 2,74 x 10¹⁵ rad/seg), que poremos como:

 $I_0 = f(J)$ (III.12)

Consideremos, agora, a forma como a frequência efetiva de colisões depende da intensidade do laser e, como se v<u>e</u> rā, da razão (ω_p/ω) entre a frequência de plasma dos elétrons e a frequência do laser. De acordo com os cálculos de Lima et.al^(20, 21) reproduzidos resumidamente no Apêndice II, mostra-se que:

$$v_{ef} = \frac{4A\sqrt{\pi}}{7-m^2} \frac{e^4n}{v_T^3} \frac{(\vec{k}_D, \vec{a})^4}{(1-(\frac{\omega_D}{\omega})^2)^2}$$
 (III.13)

vālida para ω ~ ω_p.

Aqui:

$$k_D = \frac{\omega_p}{v_T} = n\overline{u}mero de onda de Debye.$$

a = $a_0\lambda$ = amplitude de oscilação de um elétron li
vre no campo.

$$a_0 = raio$$
 atômico de Bohr.
 $\omega_p = (4\pi n_e e^2/m_e)^{1/2} = frequência de plasma, com
 $n_e = densidade eletrônica.$$

Portanto, a Eq. (III.13) pode ser reescrita como:

$$v_{ef} = C \frac{nn_e^2 \lambda^4}{(1 - (\frac{\omega_p}{\omega})^2)^2}$$
 (III.14)

com:

$$C = \frac{4A\sqrt{\pi}}{7 m^2} \frac{a_0^4 e^4}{v_T^7} \left(\frac{4\pi e^2}{m}\right)^2$$

onde mantivemos explicita apenas a dependência na densidade eletrônica n_e e, consequentemente, em ω_p e na inte<u>n</u> sidade do laser (através de λ).

Como, na verdade, J $\alpha \lambda^2$, temos efetivamente que:

$$v_{ef} = B \frac{n n_e^2 J^2}{(1 - \frac{\gamma n_e}{\omega^2})^2}$$

onde:

$$B = \left(\frac{(6,5)^2 \times 10^{48}}{\omega^4}\right)^2 C$$

$$\gamma = \frac{4\pi e^2}{m} \approx 0,32 \times 10^{10} \frac{cm^3}{s^2}$$

Assim substituindo as Eqs. (III.15) e (III.12) na Eq.(III. 10), vem , tomando n_e \sim n, na ruptura⁽¹⁸⁾

$$J_{cr} = \frac{c m \omega^2 K_{cr} f(J_{cr})}{4\pi e^2 \Delta t B n^3 J_{cr}^2} \cdot (1 - \frac{\gamma n}{\omega^2})^2$$

Separando os termos dependentes de J_{cr}, temos:

$$J_{cr} S(J_{cr}) = k \frac{1}{n} (1 - \frac{\gamma n}{\omega^2})^{2/3}$$
 (III.16)

, onde

$$k = \left[\frac{c m \omega^2 K_{cr}(2, 18 \times 10^{-18})}{4\pi e^2 \Delta t B} \right]^{1/3}$$

е

$$S(J_{cr}) = (f(J_{cr}))^{-1/3}$$

Note que incluimos K_{cr} na constante k pois, na verdade, K_{cr} varia muito lentamente (logaritmicamente) com n_e, pois de acordo com a Eq. (III.2)

(III.15)

$$K_{cr} = 1,45 \ln \left(\frac{N_{cr}}{N_o}\right)$$

onde $N_{cr} = n_{e} = n_{i}$, nas condições de ruptura⁽¹⁸⁾ ($n_{a} = de \underline{n}$ sidade atômica).

Na Tabela II, abaixo, damos alguns valores da de<u>n</u> sidade atômica n para o gãs de hidrogênio para os valores de pressão indicados, ã temperatura ambiente⁽²²⁾, sobre os quais procedemos um ajuste por interpolação.

p (atm)	n/n _o
]	0,91
	3,63
. 7	6,35
10	9,05
	35,60
70	61,20

Tabela II - Densidade em função da pressão para hidrogênio, on-· de n_o = 2,7 x 10^{19} cm⁻³ (1 atm = 1,01 x 10^{6} $\frac{\text{dina}}{\text{cm}^{2}}$)

Representemos a função de interpolação obtida, sobre os dados experimentais, por

(111.17)

cujo grafico esta dado na Fig. 4.

= g(p)

n

Substituindo g(p) na Eq. (III.16) obtemos:

$$J_{cr} S(J_{cr}) = \kappa h(p)$$

(III.18)



Fig. 4 - Densidade atômica de hidrogênio em função da pressão (nos a computamos a partir da interpolação dos valores experimentais dados na Ref. 2**0**). onde:

$$h(p) = \frac{1}{g(p)} (1 - \frac{\gamma g(p)}{\omega^2})^{2/3}$$

Podemos representar a Eq. (III.18), fazendo $F(J_{cr}) = J_{cr} \cdot S(J_{cr}) = U(p) = kh(p) \text{ por } F(J_{cr}) = U(p), \text{ o que}$ nos permite escrever

$$J_{cr} = F^{-1} \{ U(p) \}$$
 (III.19)

Para obter os valores de J_{cr} a partir da Eq.(III.19) precisamos determinar a forma da função F(J_{cr}) para depois invertê-la. Para isto fizemos o gráfico desta função, o qual estã dado na Fig. 5. Dela extrai-se, por ajuste polinomial, com auxílio de computador⁽²³⁾,

$$F(J_{cr}) = J_{cr} S(J_{cr}) = a + b J_{cr}$$
(III.20)

Os valores de a e b determinados pelo ajuste são em unidades aequadas ao uso de J_{cr} em Watt/cm² e I_o em Rydbergs

$$a = -3,18 \times 10^{10}$$
 e b = 1,21

Neste daso, a Eq. (III.19) e da forma

$$J_{cr} = (U(p) - a) \frac{1}{b}$$

ou, usando a expressão para U(p):

$$J_{cr} = \left(\frac{k}{g(p)}\right) \left(1 - \frac{\gamma g(p)}{\omega^2}\right)^{2/3} - a = \frac{1}{b}$$
 (III.21)

A representação gráfica da Eq. (III.21) está mostrada na Fig. 6



Fig. 5 - Comportamento de Função $F(J_{cr}) = J_{cr} \cdot S(J_{cr})$ em função de J_{cr} .



Fig. 6 - Dependência de J_{cr} teórica (calculado ignorando perdas) com a pressão do gãs.

A Eq. (III.21) representa o cálculo teórico da intensidade crítica para ruptura. Podemos agora compará-la com medidas experimentais. No caso do hidrogênio, que estamos estudando, são poucos os estudos experimentais sistemáticos (vārias medidas com o mesmo equipamento) da ruptura dielētri ca, produzida por laser. Um trabalho razoavelmente completo é o de Minck(2.4)onde são apresentadas medidas da potência ne cessária para que um laser de rubi focalizado produza, na região focal, a ruptura dielétrica do gãs. Para poder efetuar a comparação com nossos resultados teóricos, precisamos transformar em potência as intensidades calculadas, multipli cando os valores de J_{cr} (dados pela Eq. (III.21)) pela área fo na região na qual se produz a ruptura. Esta área é um cal dado levantado no experimento. Cumpre ressaltar, no entanto, que a determinação desta área pode ser feita de diferentes maneiras^(19, 25, 26) (medida da area de aberração da lente, av<u>a</u> liação da área de perfuração realizada num filme fino metálico, pelo laser focalizado com a lente em questão, etc.) e os resultados nem sempre concordam, podendo diferir bastante entre si; além disso, as medidas estão afetadas por significativos erros experimentais (27,28) Em seu trabalho, Minck não se refere a medidas diretas desta ãrea, embora c<u>i</u> tações posteriores ⁽⁴⁾ deste trabalho indiquem que a lente utilizada oferecia uma área de aberração de A = 1,13 x 10^{-6} cm². Com este valor de A calculamos P_{cr} = J_{cr} x A e f<u>i</u> zemos o gráfico da função resultante versus a pressão do gãs. Este gráfico juntamente com os pontos experimentais de Minck⁽²⁴⁾ estão dados na Fig. 7. A discrepância é evidente e aparentemente não é sistemática, isto é ,a mera modificação



Fig. 7 - Potência crītica calculada a partir de J_{cr} (antes da corr<u>e</u> ção para perdas). Os pontos ⊖ são medidas experimentais(2**4**)

do valor de A, apelando para uma possível incerteza em sua avaliação, não conduz a um melhor ajuste sistemático dos pontos experimentais fazendo, apenas, variar a faixa de pre<u>s</u> são onde o desacôrdo ē maior.

Esta observação levou-nos a admitir que a discrepância tinha origem em algum dos fatores dependentes da pressão, que foram incorporados em nossa formulação teórica. Reexaminando nossos cālculos constatamos que uma hipotese por กอีร assumida não poderia prevalecer nas condições em que or dinariamente se observa experimentalmente a ruptura. De um lado reconhecemos que o processo de avalanche leva, nas ime diatas vizinhanças da ruptura à uma condição, na região fo cal, de plasma completamente ionizado⁽¹⁸⁾. Isto nos fez assumir, para a densidade eletrônica n_e, que entra na Eq.(III.13) v_{ef}, c valor de n_e ≅ n , cnde n é a densidade atômica para no gãs. Por outro lado, não se deve ignorar, como fizemos, a presença de mecanismos de perda (tais como fuga de eletrons da região focai e recombinação) que são fortemente dependentes pressão. Isto quer dizer que, ao invés de assumir n_ = n , da independentemente da pressão, devemos tomar para a densidade eletronica na Eq. (III.13).

$n_e = \alpha(p)n$

onde $1 \ge \alpha(p) \ge 0$ ē uma função da pressão a ser determinada. Na verdade, para cada valor de pressão, $\alpha(p)$ ē proporcional ā diferença entre a densidade de elétrons gerados no volume de ruptura (via os processos jã discutidos no começo deste capí tulo) e aquela dos elétrons subtraídos deste volume, pelos diversos mecanismos de perda. Na verdade, com base na depe<u>n</u>

dência antecipada para os mecanismos de geração e perda de elétrons, na região focal, podemos esperar que o excesso do primeiro sobre o segundo tenda a decrescer com a pressão, visto que a geração é, prioritariamente, senão exclusivamente, determinada pelo processo de avalanche (ionização por impacto) enquanto as perdas são determinadas não só pela recombinação, mas também pela fuga eletrônica da região de ruptúra, f<u>a</u> tos que tem sido confirmados, experimentalmente^(29, 30).

Diante desses fatos, procuramos obter valores de $\alpha(p)$, com base nos dados experimentais existentes⁽²⁴⁾ e, atr<u>a</u> vés da interpolação polinomial sobre tais valores, obter uma representação analítica para $\alpha(p)$, válida dentro do intervalo de pressões coberto pela interpolação. Assim, partindo da expressão corrigida para J_{cr} dada abaixo

$$J_{cr} = \left[\frac{k}{\alpha(p)n_{a}} \left(1 - \frac{\gamma \alpha(p)n_{a}}{\omega^{2}} \right)^{2/3} - a \right] \frac{1}{b}$$
 (III.22)

(24)e usando os valores de P_{cr}/A, determinados experimentalmente obtivemos uma serie de pares $(\alpha(p_i), p_i)$ e com esses valores, pudemos obter $\alpha(p)$ por interpolação. O resultado está apresen tado na Fig. 8, onde se vê confirmada a expectativa de ser decrescente com p. Tendo esta representação ana $\alpha(p)$ lítica para a função $\alpha(p)$, podemos voltar a Eq. (III.22) pa ra calcular J_{cr} x A para todos os valores de pressão. Este resultado final da previsão teórica da potência crítica de ruptura vs. pressão, que leva em conta não apenas o valor efetivo da densidade eletrônica no volume de ruptura ... mas, também, os efeitos do campo intenso em toda sua totalidade, estā representado pela curva da Fig. 9 (os pontos assinalados







Fig. 9 - Potência teórica em função da pressão calculada a pa<u>r</u> tir de J_{cr} após introdução da correção α(p). Os pontos Θ são medidas experimentais^(2**4**).

correspondem as medidas experimentais de Minck $(^{24})$. Nossa expectativa é de que medidas experimentais adicionais da potê<u>n</u> cia crítica de ruptura dielétrica, no hidrogênio, que venham a ser realizadas, confirmem as predições teóricas aí apresentadas, no intervalo de pressões indicado.

CAPITULO IV

SUMÁRIO E CONCLUSÕES

a) <u>Sumário sobre a ruptura dielétrica optica em gases</u>

Antes de apresentar um resumo e as conclusões de nossos estudos, sobre a questão da nucleação e desenvolvimento da avalanche eletrônica num gãs submetido a ação de um intenso campo de radiação, incluiremos, por questão de completicidade, neste C<u>a</u> pitulo, alguns comentários sobre o conjunto dos três estágios, me<u>n</u> cionados no Capitulo I, que compõe, o processo completo do fenômeno da ruptura dielétrica óptica em gases, muito embora nos t<u>e</u> nhamos dedicado, especificamente, ao estudo de apenas um deles.

Entre os muitos novos fenômenos que o advento de lasers potentes ensejou estão, como jā dissemos, aqueles se оb interação laser - gãs, em condições tais que servam ocorre na aquilo que passou a ser chamada de "descarga óptica" (em analo gia ās "descargas em radio-frequência" e "descargas em microondas", e de acôrdo com a região do espectro eletromagnético onde se sia faixa de frequências do campo que induz a descarga). Seu tua estudo abriu um novo capítulo na Física das Descargas em Gases, contribuindo para uma renovação do interesse científico na área, que se mantém até hoje (1,4,7-9, 16-19, 24-44). É interessante, e ilustrativo, examinar-se num quadro comparativo, os aspectos característicos da ocorrência de fenômenos de descarga em gases, nas diversas faixas de frequência - em que são observados^(4, 32).

Tipo de plasma na descarga> Faixa de fre- quência ↓ ↓	Plasma de rup- tura (forma- cão)	Plāsma instā- vel (manuten- cāo)	Plāsma estāvel (manutenção)	
Campo d.c.	No espaço inte <u>r</u> eletródico	Numa descarga incandescente	Num arco d.c.	
Rādio-Freqúência	Por rádio-fre- qüência, com ou sem eletrodos	Descarga cap <u>a</u> citiva em rf, ā pressões mo- deradas	Descarga ind <u>u</u> tiva,ā pre <u>s</u> são atmosférica	
Microondas Em guias de on- da e ressoadores		Descargas pul- sadas em guias de onda e res s nadores	Plasmotrons de micoondas	
Freqüências Opticas	Em gases, induz <u>i</u> da por um <u>p</u> ulso de laser focali- zado	Estágios fi- nais da rupt <u>u</u> ra óptica	Descarga óptica CW mantida por radiação de um laser de CO ₂	

Na ruptura optica, como ja dissemos, ha essencialmente uma sequência de estágios: a ruptura em si (formação e d<u>e</u> senvolvimento da avalanche eletrônica), que constitui o objeto de estudo desta Tese, o aquecimento do plasma recem-formado, com o avanço da frente de plasma e, finalmente a "detonação" optica e a emissão luminosa ("trovão" e "relâmpago"). Uma vez estabelecida a ruptura com a formação do plasma, a manutenção do pulso enseja um rápido aquecimento do plasma, em parte através do mesmo processo que permitiu o desenvolvimento da avalanche,energizando os elétrons entre colisões sucessivas, a saber, o processo de bremsstrahlung inverso, configurado pelas colisões co<u>u</u> lombianas eletron-caroço positivo em presença do campo de laser. Nesse segundo estágio, não mais havendo dissipação de energia nos impactos ionizantes, a energia captada do campo de radiação aparece como energia cinética crescente dos elétrons: o plasma se aquece.

A temperatura de arcos d.c., a pressão atmosférica, ē, normalmente, em volta de 6000 - 9000 K, nas descargas rf 8000-10000 K e nas descargas em microondas 4000 - 6000 K. Na faixa de frequências opticas, esta temperatura chega a cerca de 20000 K. A alta temperatura atingida, neste caso, em comparação aos outros, deve-se, em parte, ao fato de que nas descargas ópticas o fluxo de energia incidente no plasma é muito elevado, da ordem de dezenas ou centenas de kWatt/cm², várias ordens de grandeza maior que no caso das descargas em rf ou microondas. Alie-se a isto, a eficiencia do acoplamento do plasma, assim formado, com radiação optica pois, tipicamente, os plasmas nas descargas ópticas são, pelo menos nos estágios iniciais, permeáveis ao campo de radiação.

A partir da pequena região onde a ruptura é inicialmente estabelecida, a descarga óptica se propaga. Muitos são os mecanismos que vinculam a transferencia de energia do plasma de descarga para o meio circundante constituido de camadas de gãs frio; onda de choque, condução térmica e tranferência radi<u>a</u> tiva de calor, com a ionização sendo favorecida, também, por processos como difusão de radiação ressonante e difusão eletrônica. Uma: camada recém- ionizada capta energia do campo, aque-

ce-se e engloba-se na desgarga que, assim, vai se expandindo, num processo conhecido como propagação da frente de plasma, as vezes, também, chamado de propagação da onda de ionização.

O movimento da frente do plasma da descarga optica foi descoberto no trabalho oríginal de investigação de centelhamento a laser⁽¹⁾. Observa-se que a fronteira do plasma de de<u>s</u> carga optica desloca-se, a partir da região focal, em direção ao feixe, uma velocidade de 100 km/s. O mecanismo de propagação operante, neste caso, é uma onda de choque que aquece o gás a uma temperatura muito elevada, na qual ele sofre uma forte ionização. É um efeito semelhante ao que se observa na detonação de explosivos (estes são aquecidos até a ignição, por uma forte on da de choque que é por sua vez implusionada pela pressão gerada pela rápida queima do explosivo). Deve-se a isto a interpretação deste fenômeno como sendo uma "detonação óptica". O mecanis mo envolvido e peculiar e atuante apenas no caso das descargas opticas. O fato é que, para produzir um movimento supersônico rāpido da frente "detonação", são necessários fluxos de energia muito grande e para quaisquer outras faixas de frequência que não a optica, isto determinaria intensidades de campo elétrico que se situaria bem acima dos correspondentes limiares de ruptu ra. Portanto, para quaisquer outros campos que não o óptico, 0 gãs sofreria ruptura, antes que pudesse ocorrer a onda de "deto nação".

O rápido aquecimento e a rápida expansão do plasma geram uma onda de pressão no gãs circundante que se propaga da<u>n</u> do origem ao ruido característico que se observa por ocasião da ruptura (o "estalido"da ruptura). Simultaneamente, o plasma fort<u>e</u> mente aquecido luminesce, irradiando uma forte intensidade de luz,

inclusive no visível, numa mistura de radiação de recombinação, breemstrahlung direto, etc., numa espécie de emissão de "bola de fogo".

A melhor compreensão do fenômeno de descarga optica induzida a laser oferece um excelente desafio, quer do ponto de vista básico quer tecnológico, mercê das possíveis aplic<u>a</u> ções do fenômeno, que atualmente incluem as perspectivas de uso prático do"plasmotron óptico" como um impulsionador de foguetes⁽³³⁾, ou do desenvolvimento de uma turbina para foguetes que explora o uso das explosões que acompanham a ruptura óptica(com o laser de alimentação mantido em terra!)^(34, 35) ou ainda, com o uso de mecanismo de descarga óptica como um conversor de luz em energia elétrica⁽³⁶⁾, para gerar energia, por exemplo, a bordo de uma nave espacial, com um feixe de laser sendo enviado da Terra, por exemplo para alimentação de m satélite artifical em órbita.

b) <u>Conclusões do Presente Trabalho</u>

Neste trabalho, procurou-se abordar uma questão cen tral do prob**le**ma da ruptura dielétrica de um gãs, causada pe la ação de um campo eletromagnético intenso (laser de alta ро tência, focalizado num pequeno volume no interior do gās). Re ferimo-nos ã estimativa teórica da intensidade crítica (limiar) para a qual se observa o fenômeno da ruptura, para condições es pecificadas do gãs (pressão e temperatura). Em nossa formulação, ingredientes que não foram consideraprocuramos introduzir em proposições anteriores^(7-9,24), como por exemplo, dos do potencial de ionização atômico, em presença do cam variação po de radiação intenso, e os efeitos deste campo na eficiência com que as colisões coulombianas elétron-núcleo (ion) le a um processo efetivo de absorção de energia do vam campo pelos elétrons, ou seja, o processo de bremsstrahlung inverso. Este programa foi implementado tendo por base uma formulação para átomos em campos intensos e uma outra para o comportamento, intensos, de um plasma fortemente ionizado , de sob campos senvolvidos em trabalhos anteriores por Lima et al.^(3, 20, 21). A consideração específica do problema da avalanche eletrônica, conduz ao desenvolvimento da condição necessária para que а ruptura dielétrica, levando em conta estes efeitos de campo intenso, sobre as condições do próprio meio gasoso, permitiu estabelecer uma equação de equilíbrio. A partir dela, por su cessivos tratamentos teóricos, foi-nos possível obter uma pre dição específica sobre a condição de limiar para o estabeleci mento da ruptura, isto ē, a determinação da intensidade criti

ca que, quando atingida, para valores dados da pressão e da temperatura do gãs, enseja o desenvolvimento dos estágios su<u>b</u> sequentes, que levam ao estabelecimento do dramático fenômeno da ruptura dielétrica induzida a laser (centelhamento a l<u>a</u> ser) na região de frequências opticas.

Em resumo, 🥂 determinamos a dependência do de ionização com a intensidade do campo de radiapotencial presente, o que influencia as condições de ionização do ção meio gasoso, Determinamos, também, através de seus e feitos sobre a eficiencia de colisão elétron-ion no plasma, que leva ao processo de bremsstrahlung inverso,a ação do laser sobre a resposta dielētrica do plasma fortemente ionizado, . Tais efeitos foram incorporados na equação que estabelece condição dinâmica para a ruptura, ou seja, a condição a de equilíbrio clássico entre a energia consumida no processo de geração da avalanche e a energia captada pelos elētrons, a partir do campo de radiação, via bremsstrahlung inverso. A pre dição obtida para a intensidade do ruptura, a partir de tais considerações, ainda que descrevendo qualitativamente 👘 05 resultados experimentais, mostrou-se insuficiente para uma descrição quantitativa mais apurada do fenômeno, a partir de primeiros princípios, pois assumiu hipóteses operacionais que não prevalecem inteiramente, nas condições práticas em que se observa – a ruptura. Referimo-nos, especificamente, ā estimativa da densidade de elétrons presente no volume de ruptu ra, no momento em que esta se dã. Inicialmente nós a tomamos CO mo sendo igual a densidade atômica, visto que na ruptura ocorre completa ionização do gãs. Isto deixa de levar em conta os meca nismos de perda, o que se evidenciou, a seguir, como sendo um f<u>a</u>

tor de grande importância. Uma consideração detalhada, quantitativa. deste processo, exige um consideravel es forço téorico no sentido da determinação, não รอี dos efeitos do laser na seção de choque para a ionização por impacto, responsável pela eficiência do processo de geração de pares eletron-ion, na colisão eletron-átomo neutro, ou seja, a determinação da dependência de k_{er} com a intensidade do l<u>a</u> ser, como também dos efeitos do laser sobre a taxa de re combinação e a taxa de escape eletrônico do interior da re gião de ruptura. A dependência, com a pressão, deste balanço, entre perda e ganho, é crucial na avaliação da densidade ele trônica presente no volume de ruptura, nas condições em que se observa o processo. Neste trabalho, estabelecemos esta de pendência apenas fenomenologicamente, apoiando-nos nos dados experimentais existences. Fica pois, como tarefa para desenvol vimentos futuros, aos quais certamente dedicaremos nossos es forços, a especificação "ab initio" de tais efeitos. Não obs tante, nossa formulação permiciu a incorporação, na descrição do fenômeno de ruptura, de fatores que estiveram sistematicamente negligenciados em tratamentos anteriores do problema. Ela representa, assim, a nosso ver, um expressivo avanço na qualidade das descrições teóricas do fenômeno de ruptura dielé trica induzida a laser, sem ter que apelar para ajustes "ad hoc" baseados no apelo à indeterminação experimental de um pa râmetro, a área de focalização A, necessário para traduzir as predições teóricas da intensidade crítica J_{cr} nos valores da potencia crítica do laser utilizado para induzir a ruptura ($P_{cr} = J_{cr} \cdot A$).

REFERÊNCIAS

- P. D. Maker, R. W. Terhune, and C. M. Savage, Optical Third Harmonic Generation, Quantum Electronics (Proc. Third Intern. Congress, Paris, 1963), ed. P. Grivet and N. Bloembergen, Vol. 2, Dunod, Paris, and Columbia University Press, New York (1964), p. 1559.
- 2. Ruptura dielétrica no ar produzida por um lasér de CO₂ TEA com uma intensidade média de 10 MW/cm² e uma mistura de gases a pressão atmosférica de CO₂ : N₂ : He numa proporção de 2 : 2 : 6. Este laser foi constrido nos laboratórios do Grupo de Lasers da UNICAMP, (C. H. Brito Cruz, Tese de Mestrado, 1980).
- C. A. S. Lima and L. C. M. Miranda, Phys. Rev. <u>23A</u>, 3335 (1981); Phys. Letters <u>86A</u>, 367 (1981).
- Yu. P. Raizer; "Laser Induced Discharge Phenomena", 1977, Consultants Bureau, New York.
- 5. S. Stenholm, Contemp. Phys. 20, 37 (1979).
- E. D. Landau and E. M. Lifshitz , 1958, Quantum Mechanics,
 § 73 (Pergamon Press, Oxford).
- 7. H. B. Bebb and A. Gold, Phys. Rev. <u>143</u>, 1 (1966).
- 8. H. B. Bebb and A. Gold, Physics of Quantum Electronics Conference Proceedings, ed. P. L. Killey, B. Lax, P. E. Tannenwald, Mc Graw-Hill Book Company, New York (1966), p. 489.

9. H. B. Bebb and A. Gold, Phys. Rev. Letters, <u>14</u>, 60 (1965).
 10. L. V. Keldysh, Soviet Phys. JETP. <u>20</u>, 1307 (1965).

- 11. J. L. Jimenez Perez, Tese de Mestrado UNICAMP, 1985 (Orientador : Prof. Dr. Carlos A. S. Lima).
- 12. W. C. Henneberger, Phys. Rev. Letters 21, 838 (1968).
- 13. C. A. S. Lima, L. C. M. Miranda, "Unitary Transformation Methods in Intense Field Atomic Physics" 1984, in Essays in Theoretical Physics, Pergamon Press.
- 14. W. E. Milne, Numerical Calculus, 1949, Princeton University Press, Princeton New Jersey.
- 15. Subrotina FO2AXF da Biblioteca NAGFLIB do computador VAX 11/780 VMS versão 3,7. Esta subrotina calcula todos os autovalores e autovetores de uma matriz Hermitiana por redução à forma tridiagonal simétrica real.
- 16. D. H. Gill and A. A. Dougal, Phys. Rev. Letters <u>5</u>,845 (1965).
- R. G. Meyerand Jr. and A. F. Haught, Phys. Rev. Letters <u>11</u>, 401 (1963).
- 18. A. V. Phelps, "Physics of Quantum Electronics Conference Proceedings", ed. P.L. Killey, B. Lax P. E. Tannenwald, Mc Graw-Hill Book Company, New York (1966) p. 538.
- 19: Ř: G. Méyerand Jr. and A. F. Haught, Phys. Rev. Letters 13, 7 (1964).
- 20. M. B. S. Lima, "Interações eletrônicas em semicondutores normais e em plasmas, quando sob a ação de campos eletrom<u>ag</u> néticos". Tese de Doutorado (1980) - UNICAMP.
- 21. M. B. S. Lima, C. A. S. Lima, and L. C. M. Miranda, Phys. Rev. A <u>19</u>, 1976 (1979).

- 22. American Institute of Physics Handbook, 2nd Edition, American Institute of Physics, Mc Graw-Hill Book Company New York 1963, p. 4 - 118.
- 23. Subrotina EO2ACF da Biblioteca NAGFLIB do computador VAX 11/780 VMS versão 3,7 que calcula os coeficientes de um polinômio utilizando um método numérico de Aproxim<u>a</u> ção de Tchebycheff.
- 24. R. W. Minck, J. Appl. Phys. 35, 252 (1964).
- 25. R. G. Tomlinson, Phys. Rev. Letters 14, 489 (1965).
- 26. H. T. Buscher, R. G. Tomlinson, and E. K. Damon, Phys Rev. Letters 15, 847 (1965).
- 27. D. C. Smith, Appl. Phys. Letters 19, 405 (1971).
- 28. G. M. Weyl, D. I. Rosen, J. Wilson, and W. Seka, Phys. Rev. A 26, 1164 (1982).
- 29. V. E. Mitsuk, V. I. Savoskin and V. A Chernikov, JETP Letters 4 , 88 (1966).
- A. F. Nastoyahchii, Sov. J. Quantum Electron. <u>10</u>, 95 (1980).
- 31. R. W. Waynant and J. H. Ramsey, preprint of paper read at the Spring Meeting of Optical Society of America, Dallas, 1965. (citado na Ref.8).
- 32. Yu. P. Raizer, Soviet Phys. Usp. <u>23</u>, 789 (1980)
- 33. N. H. Kemp and R. G. Root, J. Spacecraft and Rockets <u>16</u>, 65(1979); J. Energy 3, 40 (1979)
- 34. F.V. Bunkin and A. M: Prokhorov, A. S. Silenko and N. I. Chapliev, Sov. J. Quantum Electro. <u>7</u>, 1430 (1977)

- 35. V. P. Ageev, A. I. Barchukov, V.F. Bunkin, V. I. Konov,
 A. M. Prokhorov, A. S. Silenko e N. I. Chapliev, Sov.
 J. Quantum Electronic. 7, 1430 (1977).
- 36. R. W. Thompson, E. J. Mamista and D. L. Alger, Appl. Phys. Letters 32, 610 (1978); Laser Focus 13, 20 (1977).
- 37. D.C. Smith, J. Appl. Phys. 48, 2217 (1977).
- 38. Y. E. D. Gamal and M. A. Harith, J. Phys. D: Appl. Phys. <u>14</u>, 2209 (1981).
- 39. E. V. Zhuzhukalo, A. N. Kolomiiskii, A. F. Nastoyashchii, and L. N. Plyashkevich, Sov. J. Quantum Electron. <u>11</u>, 670 (1981).
- 40. D. A Dement'ev, V. I. Konov, P. I. Nikitin, and A. M. Prokhorov, Sov. J. Quantum Electron 11, 923 (1981).
- A. P. Godlevskii and Yu. D. Kopytin Sov. Quantum Electron.
 12, 813 (1982).
- K. Uchino, T. Muraoka, K. Nuraoka, and M.Akazaki, Jap. J.
 Appl. Phys. <u>21</u>, L696 (1982).
- 43. S. H. Gold, W. M. Black, V. L. Granatstein, and A. K.Kinkead, Appl. Phys. Letters 43, 922 (1983).
- 44. W. E. Williams, M. J. Soileau, and E. W. Van Stryland, Appl. Phys. Letters 43, 352 (1983).

APÊNDICE I

FORMULAÇÃO PERTURBATIVA DA IONIZAÇÃO MULTIFOTÔNICA

Neste Apêndice queremos estabelecer algumas considerações sobre o tratamento perturbativo da ionização atômica in duzida por um campo de laser intenso, promovida atraves de um processo de absorção multifotônica. Como verã na comparação se das predições teóricas de um trabalho especifico⁽⁸⁾(que Jescolhemos, como exemplo, para analisar), com as medidas expe rimentais, hā difículdades evidentes em sustentar o uso desta formulação. Tendo em vista que, como ja nos referimos no Capi tulo II, o processo de ionização multifotônica representa นฑ ingrediente importante no estágio primário de desenvolvimento do processo que leva eventualmente a ruptura do gás (geração de sementes carregadas, que viabilizam o desenvolvimento da avalanche), cremos ser relevante enfatizar aqui a necessidade de uma formulação mais adequada (não-perturbativa) do problema. Tentativas nesta direção, jã foram, na verdade, levadas a cabo com maior ou menor sucesso(5, 10).

Na formulação que segue⁽⁷⁻⁹⁾, alguns refinamentos f<u>o</u> ram, na verdade, introduzidos buscando melhorar os resultados do tratamento perturbativo para cálculo de seções de choque para ionização multifotônica, como por exemplo a consideração de estados finais coulombianos e a consideração de estados ligados intermediários no processo de fotoionização.

A Teoria da Perturbação⁽⁹⁾ fornece a taxa de transição na emissão de um elétron de vetor de onda \vec{k} na direção (θ_k , ϕ_k) devido à absorção de N fotons, a expressão:

$$W^{(N)} = \frac{m}{\hbar(2\pi)^2} (2\pi \frac{e^2}{\hbar c} F \omega)^N |R_{kg}^{(N)}|^2 k \qquad (A.1.1)$$

onde F ē o fluxo incidente em fotons/(cm²)(seg) e ω ē a frequência da radiação a qual tem a seguinte relação com o p<u>o</u> tencial de ionização I = ħω_I:

$$N\hbar\omega = \hbar\omega_{10} + \hbar^2 k^2 / 2m$$
 (A.1.2)

 $R_{kg}^{(N)}$ é o elemento de matriz do dipolo de n-ésima ordem.

$$R_{kg}^{(N)} = \sum_{m_{N-1}} \sum_{m_{N-2}} \cdots \sum_{m_{1}} \langle k|\hat{\epsilon}.\hat{r}|m_{N-1} \rangle \times \frac{\langle m_{N-1}|\hat{\epsilon}.\hat{r}|m_{N-2} \rangle}{[\omega_{m_{N-1},g}-(N-1)\omega]} \cdots$$

$$\frac{\dots < m_2}{m_2} |\widehat{\epsilon} \cdot \vec{r}|_{m_1} > < m_1 |\widehat{\epsilon} \cdot \vec{r}|_g >$$

$$(A.1.3)$$

$$\frac{\dots < m_2}{m_2} \cdot g^{-2\omega} [\omega_{m_1} - \omega]$$

Nesta última equação $|k\rangle$ é o estado final e os vá rios $|m_i\rangle$ varrem todos os possíveis estados atômicos intermediários cujas energias $\hbar \omega_{m_i,g}$ são medidas em relação ao estado fundamental. A polarização do feixe é dada por $\hat{\epsilon}$, e \vec{r} é o operador de posição do elétron.

Os elementos de matriz (A.l.3) são aproximáveis por:

$$R_{kg}^{(N)} = \prod_{\substack{\lambda=1\\ \neq \nu}}^{N-1} (\Omega - \lambda \omega)^{-1} \sum_{m} \frac{\langle k | (\hat{\epsilon} \cdot \vec{r})^{N-\nu} | m \rangle \langle m | (\hat{\epsilon} \cdot \vec{r})^{\nu} | g \rangle}{\omega_{mg} - \nu \omega}$$
(A.1.4)

onde v (< N) \tilde{e} a ordem na qual uma "quasi ressonância" ocorre, ou seja $v\omega = \omega_m$ e Ω \tilde{e} uma frequência média de referê<u>n</u> v,g cia, a ser especificada mais tarde.

Percebe-se imédiatamente na Eq. (A.1.4) que os t<u>er</u> mos com denominadores pequenos dominarão o elemento de matriz. Então se um estado domina⁽⁹⁾ nesta equação, podemos e<u>s</u> creve-la em forma compactada como:

$$R_{kg}^{(N)} = \prod_{\substack{\lambda=1\\ \neq \nu}}^{N-1} (\Omega - \lambda \omega)^{-1} \frac{\langle k | (\hat{\epsilon}, \vec{r})^{N} | g \rangle}{\omega_{m_{\nu \neq g}} - \nu \omega}$$
(A.1.4a)

Na aproximação mais simples,o estado final pode ser tomado como uma onda plana (aproximação de Born) e para espec<u>i</u> ficar Ω toma-se $\hbar\Omega$ como o potencial de ionização. Se quize<u>r</u> mos melhorar este cálculo, em vez de tomar ondas planas,podemos utilizar funções de onda coulombianas (que dão conta da interação de estado final elétron x caroço positivo) da forma:

$$R_{\rho}(\gamma, kr) Y_{\rho}^{m}(\Theta, \phi)$$

onde

$$R_{g}(\gamma, kr) = N_{g}(\gamma) (2kr)^{g} e^{-ikr} F(g+1) + i\gamma |2g+2| 2ikr)$$

(A.1.5) ·

onde $\gamma = \frac{1}{ka_0}$, $N_{\ell}(\gamma)$ é uma constante de normalização e Fé a função hipergeométrica.

No caso do hidrogênio a menor complexidade computa-

cional torna possível uma investigação mais detalhada do parâm<u>e</u> tro de energia ĥΩ. Supondo que o sistema tem uma quasi re<u>s</u> sonância no v-ēsimo estado atômico intermediário, com uma média hΩ_v(λ) e que a polarização seja ao longo de ẑ, temos que a Eq. (A.1.4) pode se escrever como:

$$R_{kg}^{(N)} = \sum_{m} \frac{\langle k \mid z^{N-\nu} \mid m \rangle \langle m \mid z^{\nu} \mid g \rangle}{(\omega_{m,g} - \nu\omega) \prod_{\substack{\lambda = 1 \\ \neq \nu}} [\Omega_{\nu}(\lambda) - \lambda\omega]}$$
(A.1.6)

Apõs algumas manipulações⁽⁸⁾ resulta das Eqs. (A.1.6) e (A.1.4) que:

$$\begin{array}{ll} N-1 & N-1 \\ \Pi & \left[\Omega_{\nu}(\lambda) - \lambda \hat{\omega} \right] &= \Pi & (\Omega - \lambda \omega) \\ \lambda = 1 & \lambda = 1 \\ \neq \nu & \neq \nu \end{array}$$
 (A.1.7)

Para hidrogênio podemos (com ajuda de um computador) calcular R^(N). O melhor valor para ჩΩ ē sempre muito perto da primeira energia de excitação comparado com o pontencial de ionização numa primeira aproximação.

Na Tabela AI resumimos as consequências das varias aproximações no computo da taxa de fotoionização de oito fotons para o hidrogênio, produzida por um laser de rubi.

Vemos por exemplo, que na l^a coluna existe um fator de 3 entre as predições do mais simples ao mais elaborado dos modelos de cálculo utilizados. (F_o = fluxo necessário para produzir um elétron através de fotoionização a 8 fotons, com um pulso de laser rubi de 10 ns num volume focal de 10^{-8} cm³ em presença de uma densidade de hidrogênio de 10²⁰ atomos/cm³). coluna final, mostramos o s estados (n, ٤) que fo Na explicitamente envolvidos indicada na soma na ram

W/F ⁸	F _l 10 ³⁰ fotons/ (cm ²)(seg)	Estado Final	hΩ, eV	Estados Intermediários
$4,40 \times 10^{-247}$	2,72	Onda Plana	13,1	compactados *
1,14 x 10 ⁻²⁴²	0,55	Onda Plana	10,2	compactados *
6,24 x 10 ⁻²⁴³	0,57	Onda Plana	10,2	4p, 4f
1,26 x 10 ⁻²⁴⁹	4,00	coulomb	13,6	4p, 4f
3,28 × 10 ⁻²⁴⁵	1,15	coulomb	10,2	4p, 4f
1,39 x 10 ⁻²⁴⁴	0,96	coulomb	10,2	n,p > n = 2, 9 n,f > n = 4, 9 n,h > n = 6, 9 n,k > n = 8, 9
	· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	· · ·	· · ·	Estados restantes inclu <u>i</u> dos com Ω = 1,2ω _I

TabelaAI - Taxa de ionização W e Fluxo limiar F_e para o ātomo de hidrogênio, calculado ⁻ em várias aproximações (* = ver o texto). Eq. (A.1.4); "compactados" indica o uso da Eq. (A.1.4a).

Para generalizar esta teoria para gases raros, as funções hidrogenicas serão utilizadas como uma aproximação das funções de onda dos gases nobres. Nestas funções os raios das orbitas de Bohr foram apropriadamente ampliados para corresponder aos raios atômicos dos elementos em questão. Os el<u>e</u> mentos de matriz são calculados como no caso do hidrogênio. A Tabela AII resume os resultados para gases raros.

Podemos ver que todas as seções de choque são consideravelmente maiores que as preditas pela teoria mais simples. O intervalo de diferença vai de 8 ordens de grandeza para Xe a 17 ordens para He. Em cada caso, o fluxo limiar predito para ionização de um elêtron é menor por, aproximadamente, uma o<u>r</u> dem de grandeza.

Os efeitos combinados dos vários refinamentos incrementam a taxa de ionização por quase três ordens de gra<u>n</u> deza dos cálculos feitos com a teoria mais simples e reduzem o fluxo limiar, para a produção de um elétron inicial, por um fator de 3.

A ionização limiar de N fotons num gás varia com a (densidade)^{-1/N}, em constraste com a dependência muito mais sens<u>í</u> vel para limiares de ruptura. Fica claro que a ionização direta quando muito fornece os elétrons iniciais (sementes) para a ruptura nos gases raros, cabendo, então, a algum outro processo (bremstrahlung inverso por exemplo) o controle do grosso da descarga no processo da ruptura dielétrica do gás, fornecendo a energia necessária para alimentar o processo de avalanche.

Gãs (N)	W/F ^N		 ۶	Fexp			
	Medidas experimen tais - Ref.9	Teoria (este trabalho)	Teoria (este trabalho)	M+H(17)	Minck ⁽²⁴⁾	$W + R^{(31)}$	T ⁽²⁵⁾
Xe (7)	6,15 x 10 ⁻²¹⁴	$4,64 \times 10^{-206}$	0,057				
Kr (8)	6,99 x 10 ⁻²⁴⁹	1,47 x 10 ⁻²³³	0,042	-	-	-	0,28
Ar (9)	2,15 x 10 ⁻²⁸³	3,30 x 10 ⁻²⁶⁵	0,087	0,15	.	0,25	0,33
Ne (13)	9,33 x 10 ⁻⁴⁰⁹	1,57 x 10 ⁻³⁹⁹	2,3	-	-	-	0,66
He (14)	3,28 x 10 ⁻⁴⁵⁵	1,36 x 10 ⁻⁴³⁸	9,8	0,3.	0,6	0,6	0,70

TabelaAII - Taxas de ionização (W), Fluxos limiares (F_L) teóricos (calculados assumindo uma densidade de gãs de 10²⁰ átomos/cm³, com um pulso de 10 nseg num volume focal de 10⁻⁸ cm³) e fluxos de ruptura F_{exp} para gases raros (experimentais). Todos os fluxos estão dados em unidades de 10³⁰ fo**t**ons/cm².s.

APENDICE II

AQUECIMENTO DE UM GÁS IONIZADO VIA BREMSSTRAHUNG INVERSO^(20, 21)

Um gás ionizado, sob a ação de um campo eletromagn<u>é</u> tico, aquece-se principalmente através de dois processos: o bremsstrahlung inverso (B.I.) e o acoplamento direto do campo eletromagnético com os modos coletivos do plasma. A este tipo de processos podemos associar uma frequência de ocorrência, v_{e-n} para o B.I. e v_{e-mc} para processos envolvendo os modos colet<u>i</u> vos e, assim, podemos escrever a frequência total de processos efetivos para o aquecimento como:

$$v_{ef} = v_{e-n} + v_{e-mc}$$

Sabe-se que sob condições adequadas (vigentes numa grande parte das situações praticas),

ou seja, a absorção de energia via B.I. é dominante.

Sob uma anālise do ponto de vi<u>s</u> ta clāssico um elētron, num campo elētrico oscilatório de frequência ω e intensidade E_o adquire uma energia cinētica c<u>u</u> ja mēdia temporal ē:

$$<\varepsilon>=\frac{e^2E_{c}^2}{2m\omega^2}=\frac{e^2E^2}{m\omega^2}$$
, com $E=E_{rms}=\frac{E_{o}}{\sqrt{2}}$

o que faz com que a energia cinética do elétron sofra uma va-
riação temporal:

 $\frac{d\varepsilon}{dt} > = \frac{e^2 E_0^2}{2m\omega^2} v_{ef}$

A interação entre uma particula carregada e elétrons, num meio fica substancialmente diminuida pelos efeitos de blindagem coulombiana. Isto afeta a frequência efetiva de colisões e portanto se reflete negativamente na eficiência do B.I. no aquecimento dos elétrons num gãs ionizado como aquele que se estabelece após os primeiros efeitos de pulso do laser quando a avalanche se encontra em progresso, ocasião em que a rápida captura de energia do campo se torna crucial.

Para apreciar os efeitos acima mencionados, sobre a blindagem do potencial coulombiano, na presença de um cam po de laser, e comprender como evitar seus efeitos adversos, começaremos recalculando a constante dielétrica do plasma jã que a presença do campo neste meio da origem ao aparecimen to de forças eletromagnéticas que modificam o movimento das cargas elétricas, assim como também os efeitos de blindagem sobre o potencial de interação Coulombiano entre as cargas.

O ponto de partida é a hamiltoniana para o sistema em questão:

$$H(t) = \sum_{\vec{p}} \frac{1}{2m} \left(\vec{p} + \frac{e}{c} \vec{A}(t)\right)^2 c_{\vec{p}}^+ c_{\vec{p}}^- e \sum_{\vec{p},\vec{k}} \phi(\vec{k}, t) c_{\vec{p}+\vec{k}}^+ c_{\vec{p}}$$

onde $A(t) = \frac{c}{\omega} \vec{E}_0 \cos \omega t$ \vec{e} o campo do laser, e o putencial esc<u>a</u> lar ϕ engloba o campo de uma carga estática e o campo auto-co<u>n</u> sistente. As componentes de Fourier deste potencial escalar . são fornecidas pela equação de Poisson

$$k^{2}\phi(\vec{k}, t) = 4\pi\rho(\vec{k}) - 4\pi e \sum_{\vec{p}} < c_{p-k}^{+} c_{p} >_{t}$$

Dentro da aproximação de fase aleatória (RPA) e resolvendo com a condição inicial $< c_{p-k}^+ c_p >_{t=-\infty} = 0$, podemos escrever a equação anterior como

$$\phi(\mathbf{k}, \mathbf{t}) = \sum_{n, \mu= -\infty}^{\infty} \left(\frac{4\pi\rho(\vec{k})}{k^2} \mathbf{J}_{n+\mu}(\vec{k}.\vec{a}) \mathbf{J}_n(\vec{k}.\vec{a}) e^{i\mu\omega t} \right)$$

onde $\varepsilon(\vec{k},\omega)$ \vec{e} a constante dielétrica usual em RPA.

Então a componente estática φ_o(r) (ou seja μ = 0) ē:

$$\phi_{0}(\vec{r}) = \frac{1}{(2\pi)^{3}} \int d^{3}k \frac{4\pi Ze}{k^{2} \epsilon_{ef}} e^{-i(\vec{k}.\vec{r})}, \text{ onde}$$
(A.2.1)

$$\varepsilon_{ef}^{-1} = \sum_{n=-\infty}^{\infty} \frac{J_n^2(\vec{k}.\vec{a})}{\varepsilon(\vec{k},n\omega)}$$
(A.2.2)

Para o têrmo n = 1 na Eq. (A.2.2) temos .

$$\frac{J_1^2(\vec{k}.\vec{a})}{\varepsilon(\vec{k},\omega)}$$
(A.2.3)

Considerando que no plasma pode-se tomar

$$\epsilon(\vec{k},\omega) \approx 1 - \frac{\omega_p^2}{\omega^2} \qquad (A.2.4)$$

vemos, então, que para $\omega \sim \omega_p$, $\varepsilon(\vec{k}.\omega) \rightarrow 0$ portanto $\frac{1}{\varepsilon_{ef}}$ torna-se muito grande. Portanto, nessas condições, o termo apresentado na equação (A.2.3) denomina os demais termos no somatório da equação (A.2.2).

O diagrama abaixo estā representado o processo no qual um eletron de momentum \vec{p} absorve um foton de energia $\hbar \omega$, em presença de um campo **c**oulombiano nuclear (fons, impurezas, etc.) com o qual interage trocando momentum $\hbar \vec{k}$



Sendo Ë_o o campo eletrico da onda eletromagnética associada aos fotons e desprezando a energia de recuo do nucleo, tem-se que **a** taxa de variação de energia cinética do eletron **é :**

$$\frac{d\varepsilon}{dt} > = \frac{e^2 E_0^2}{2m\omega^2} v_{ef}$$
(A.2.5)

Este processo pode-se tornar uma eficiente fonte de aquecimento do plasma, podendo contribuir para levã-lo a altas temperaturas, se for suficientemente rápido ou seja

65

se ele determinar uma rápida absorção de energia durante um pulso do laser.

Para determinar v_{ef} ou seja a frequência de colisões com que ocorre o B.I., Calcularemos primeiro a ampl<u>i</u> tude de transição do processo, que descreveremos diagram<u>a</u> ticamente por



Aqui, um elétron no estado $|1\rangle \equiv |\vec{P}_1\rangle$ sofre um processo de absorção (emissão) de v fotons, trocando com o núcleo um momen tum hk e termina num estado $|2\rangle = |\vec{p}_2\rangle = |\vec{p}_1 + h\vec{k}$ (absorção) ou $|2\rangle = |\vec{p}_2\rangle = |\vec{p}_1 - h\vec{k}\rangle$ (emissão).

Tomando a colisão elétron-núcleo como uma perturb<u>a</u> ção $e\phi_0(\vec{r})$, a transição entre os estados eletrônicos |1> e |2> é descrita pela amplitude de probabilidade:

$$a_{(1+2)} = \frac{ie}{\hbar} \int d^{3}r \int dt \psi_{2}^{*}(\vec{r}, t) \phi_{0}(\vec{r}) \psi_{1}(\vec{r}, t)$$
 (A.2.6)

onde ψ_i satisfaz

$$\frac{1}{2m}\left[\hat{P}-\frac{e}{c}\vec{A}(t)\right]^{2}\psi(\vec{r},t) = i\hbar \frac{\partial}{\partial t}\psi(\vec{r},t)$$

66

Como vimos anteriormente ψ(r,t) pode-se expressar como na Eq.(II.12):

$$|i\rangle \equiv \psi_{i}(r,t) = \frac{1}{v} e^{i/\hbar} \overline{\delta(t)} P_{i} e^{-in(t)} e^{-i\pi P_{i} \cdot r} e^{i\epsilon_{P_{i}} t/\hbar}$$

$$e^{\frac{1}{k}} sen\omega t P_{i}^{2}$$
(A.2.7)

com $\vec{\delta}(t) = \frac{eE_0 \text{ sen}\omega t}{m\omega^2}$, $E_{P_1} = \frac{P_1}{2m}$

e η(t) uma fase real sem maior importância, jā, que se cancela no cálculo de amplitude de probabilidade 2.

Substituindo as equações (A.2.7) e (A.2.1) na Eq.(A.2.6) obtemos

$$a_{(1\rightarrow2)} = \sum_{v=-\infty}^{\infty} 2\pi i \delta(\varepsilon_2 - \varepsilon_1 - v\hbar\omega) - \frac{4\pi Z e^2 J_v(z)}{\frac{\vec{p}_2 - \vec{p}_1}{\hbar} |^2 \varepsilon_{ef}} + \frac{\vec{p}_2 - \vec{p}_1}{\frac{\vec{p}_2 - \vec{p}_1}{\hbar} |^2 \varepsilon_{ef}}$$

 $\operatorname{com} z = \left(\frac{\vec{P}_2 - \vec{P}_1}{\pi}\right), \quad \vec{a} ,$

a qual pode ser escrita numa forma geral como:

$$a_{if} = -2\pi i M_{if} \delta \vec{P}_{i}, \vec{P}_{f} \delta(E_{f} - E_{i}) com$$

$$M_{if}^{v} = \frac{4\pi Z e^{2} J_{v}(z)}{v |\frac{\vec{P}_{2} - \vec{P}_{1}}{\hbar}|^{2} \varepsilon_{ef} (\vec{P}_{2} - \vec{P}_{1})}$$

Da relação entre a amplitude de espalhamento e a matriz T temos:

$$T_{if} = \frac{2\pi}{\hbar} |M_{if}|^2 \delta(E_f - E_i)$$

então:

$$\mathbf{T}_{v}(1 \rightarrow 2) = \frac{2\pi}{\hbar} \frac{2}{v} (z) \left| \frac{4\pi Z e^{2}}{v \left| \frac{\vec{P}_{2} - \vec{P}_{1}}{h} \right|^{2}} \frac{4\pi Z e^{2}}{\varepsilon_{ef}(\vec{P}_{2} - \vec{P}_{1})} \right|^{2} \delta(E_{2} - E_{1} - v\hbar\omega)$$
(A.2.8)

que é a probabilidade de transição por unidade de tempo.

Vamos obter a equação cinētica para eletrons no estado $|2\rangle$, ou seja a taxa de variação do número de ocupação f(P_2) desses eletrons em função da probabilidade de transição como:

$$\frac{\partial f}{\partial t}(\vec{P}_{2}) = \sum_{v=-\infty}^{\infty} \sum_{\vec{P}_{1}} T_{v}(1 \rightarrow 2) [(f(\vec{P}_{1}) - f(\vec{P}_{2}))] \qquad (A.2.9)$$

Supondo que os elétrons estão longe da condição de degene rescência (i.e. $f(\vec{P}) << 1$), tomando $f(\vec{P})$ como uma distribuição maxwelliana, pondo $\vec{P}_1 = \vec{P}_2 - h\vec{k}$ e substituindo a equação (A.2.8) na equação (A.2.9) obtemos:

$$\frac{\partial f(\vec{v}_2)}{\partial t} = f(\vec{v}_2) \sum_{\nu=1}^{\infty} \frac{\nu}{(2\pi)^3} \int d^3k \ 2\pi \ \frac{\nu^2 \omega^2}{(k_B^T)^2} \times \frac{(4\pi Ze^2)^2 J}{\nu^2 (k_B^2 e_{ef}(\vec{k}))^2} \cdot \delta(\vec{k}.\vec{v}_2 - \nu\omega)$$
(A.2.10)

Na equação anterior, tambēm, tomou-se o limite clāssico, fazendo ħ → O tal que:

 $\frac{1}{m} \hat{P} = -\frac{i\hbar}{m} \vec{\nabla} \rightarrow \vec{v}, \quad \sum_{\vec{P}} (\ldots) f(\vec{P}) \rightarrow V \int d^3 v (\ldots) f(\vec{v})$

Este último passo se justifica plenamente se estes resultados são aplicados a plasmas "quentes", onde os elētrons podem ser tratados através de uma distribuição maxwelli<u>a</u> na clássica.

A taxa de absorção de energia cinética $\frac{d}{dt} < \epsilon$, to-mando o limite clássico, podé-se escrever como:

$$\frac{d \langle \varepsilon \rangle}{dt} = V \int d^{3} \vec{v}_{2} \frac{m \vec{v}_{2}^{2}}{2} \frac{\delta f(\vec{v}_{2})}{\partial t} \qquad (A.2.11)$$

Substituindo a Eq.(A.2.10) na (A.2.11) e comparando esta últ<u>i</u> ma com a equação (A.2.5), obtemos:

$$v_{ef} = \sum_{\nu=1}^{\infty} \int d^{3}v_{2} \int d^{3}k \frac{V_{2}^{2}f(v_{2})}{(2\pi)^{2}a^{2}} - \frac{v_{2}^{2}J_{\nu}^{2}(\vec{k}.\vec{a})}{(K_{B}T)^{2}} \times \frac{(4\pi Ze^{2})^{2}}{|k^{2}\varepsilon_{ef}|^{2}} \delta(\vec{k}.\vec{v}_{2}-v\omega)$$
(A.2.12)

Na aproximação de dipolo, assumida desde o início, tem-se que k.á << 1. Portanto, usando a aproximação da função de Bessel no caso de pequenos argumentos temos que:

$$J_{\nu}^{2}(\vec{k}.\vec{a}) = (\frac{1}{\nu!})^{2} (\frac{1}{2})^{2\nu} (\vec{k}.\vec{a})^{2\nu}$$
(A.2.13)

Pelo mesmo motivo, i.e. sendo $\vec{k} \cdot \vec{a} << 1$, apenas os processos a um foton são importantes, ou seja v = 1. Então substituindo f (\vec{v}_2) pela função maxwelliana:

$$f(v_2) = n_0 (\pi v_T^3)^{-3/2} e^{\pi v^2 / v_T^2}$$

onde

$$v_T^2 = \frac{2k_B^T}{m}$$

vemos que, observadas as ūltimas considerações, a Eq. (A.2.13) se escreve:

$$v_{ef} = \frac{4(2e^2)^2 n_0}{\pi^{1/2} a^2 m^2 v_T^3} \int d^3k \frac{(\vec{k} \cdot \vec{a})^2}{k^5 |\varepsilon_{ef}(k)|^2} \times (\frac{k_B^2}{k^2} - 1) e^{-k_D^2/k^2}$$
(A.2.14)

Lembrando que para plasmas $\varepsilon(\vec{k},\omega) \stackrel{\sim}{\sim} 1 - \frac{\omega_p^2}{\omega^2}$ e que estamos considerando $\omega \stackrel{\sim}{\sim} \omega_p$, retendo na soma que aparece na Eq. (A.2.2) apenas os termos n = $\frac{t}{2}$ 1 obtem-se para ε_{ef} :

$$\frac{1}{\varepsilon_{\text{ef}}} = \frac{2 \mathfrak{J}_1^2(\vec{k},\vec{a})}{\frac{\omega_p}{\omega^2}} \approx \frac{1}{2} \frac{(\vec{k},\vec{a})^2}{\frac{\omega_p}{\omega^2}}$$

Substituindo este resultado na equação (A.2.14) e<u>n</u> contramos finalmente que:

 $v_{ef} = \frac{4A}{7} - \frac{\pi^{1/2} z^2 e^4 n_0}{m^2 v_T^3} - \frac{(k_D a)^4}{(1 - \frac{\omega_P^2}{\omega^2})^2}$

(A.2.15)

onde

$$A = \int_{0}^{1} dx x (1-x^{2}) e^{-1/x^{2}}$$

A Eq. (A.2.15) é a expressão que procuravamos para a frequência efetiva de colisões, num processo de bremsstrahlung inverso, o qual contribui para o aquecimento do plasma.

Os resultados da Eq.(A.2.15) podem ser interpretados fisicamente da seguinte maneira: A primeira consequência da blindagem é a redução da intensidade de interação coulombiana e, portanto, a redução do número efetivo de colisões, porém se no plasma se estabelece um campo de radiação com uma frequência próxima à frequência natural de oscilação da nuvem de cargas de blindagem (ω_p),tem-se uma condição ressonante que r<u>e</u> sulta na destruição da nuvem de blindagem. Isto faz com que a i<u>n</u> teração coulombiana recupere sua intensidade e,assim,a abso<u>r</u> ção de fotons assistida por colisões, ou seja, por B.I. seja intensificada.