UNIVERSIDADE FEDERAL DE SANTA CATARINA CENTRO DE CIÊNCIAS FÍSICAS E MATEMÁTICAS CURSO DE PÓS-GRADUAÇÃO EM FÍSICO-QUÍMICA

MEDIDA DA DENSIDADE DE ÁTOMOS NO ESTADO METASTÁVEL EM UMA DES CARGA DE ARGÔNIO.

TESE SUBMETIDA À UNIVERSIDADE FEDERAL DE SANTA CATARINA PARA A OBTENÇÃO DO TÍTULO DE "MESTRE EM CIÊNCIAS".

JOSÉ CUPERTINO DA SILVA NETO

FLORIANÓPOLIS

SANTA CATARINA - BRASIL

MAIO - 1988

.

MEDIDA DA DENSIDADE DE ÁTOMOS NO ESTADO MESTASTÁVEL EM UMA DESCARGA DE ARGÔNIO

JOSÉ CUPERTINO DA SILVA NETO

ESTA TESE FOI JULGADA ADEQUADA PARA OBTENÇÃO DO TÍTULO DE "MESTRE EM CIÊNCIAS", ESPECIALIDADE EM FÍSICO-QUÍMICA E APROVADA EM SUA FORMA FINAL PELO ORIENTADOR E MEMBROS DA BANCA.

Prof. Muzart Joel L R.

Orientador

Prof. Dr. Ademir Neves Coordenador

BANCA EXAMINADORA:

Prof Muzart Prof. Dr. de Souza Α Prof. Dr. Abio Valeriano Pinto Α.

AGRADECIMENTOS

- A Universidade Federal de Santa Catarina.
- A Secretaria do Estado de Santa Catarina pela concessão de dis pensa de minhas atividades profissionais durante a execução deste trabalho.
- Aos orgãos CAPES e CNPq que me possibitaram, através do apoio via bolsas de estudo, dedicar trabalho exclusivo a execução desta dissertação.
- Aos professores do Curso de Pós-Graduação em Físico Química que me auxiliaram no aperfeiçoamento de minha formação acadê mica.
- Aos colegas do Curso e, em especial, a Edson Lobo e Joselene
 Moro pelo incentivo, ajuda e apoio prestados na fase final des te trabalho.
- Ao prof. Joel L.R. Muzart, pelo dedicado e competente trabalho de orientação e pelo incentivo contínuo durante todas as fases da execução do trabalho.

Para Marcio, Bruno e Andrey.

INDICE GERAL

	PAG.
RESUMO	vii
ABSTRACT	viii
INTRODUÇÃO	ix

CAPÍTULO I

1.1 -	I	ntrodução	ĺ
1.2 -	R	Radiação Emergente de uma Descarga	2
1.3 -	A	bsorção no Plasma	6
1.4 -	Ρ	rocessos Responsáveis pela Forma de uma Linha de	·
	A	bsorção	9
	1	. Alargamento Natural	9
	2	2. Alargamento por Efeito Doppler	11
	3	3. Alargamentos Lorentz e Holtsmark	16
	4	. Alargamento Devido ao Efeito Stark	17
1.5 -	A	bsorção no Caso Doppler	17
1.6 -	M	létodo Alternativo	24

CAPÍTULO II

2.1 - Produção da Descarga Elétrica e Sistema de Vácuo	33
2.2 - Descrição dos Aparelhos	36
2.3 - Dispositivo Espectroscópico	37
2.4 - Método de Medida	39

CAPÍTULO III

3.1 - Medidas de Absorção em Tubos de Comprimentos Iguais.	45
3.2 - Medidas da Densidade de Átomos no Estado Metastável.	4 9
3.3 - Comparação dos Resultados com Valores de J.Rakowikz.	54
3.4 - Medidas de Absorção com Lâmpada Espectral de Argônio	56

CONCLUSÃO	66
APÊNDICE	67
BIBLIOGRAFIA	69

[.]

RESUMO

A determinação da densidade de átomos metastáveis em uma descarga de coluna positiva de argônio é obtida medindo a absorção óptica. Para obtenção de tais medidas utilizou-se dois tubos de descarga elétrica de mesma dimensão e submetidos a pressões e correntes iguais, um funcionando como lâmpada e outro como célula de absorção.

Com a montagem e considerando a auto-absorção na <u>e</u> quação que relaciona a absorção com a densidade de átomos metast<u>á</u> veis, mostrou-se que esta última pode ser obtida sem que haja necessidade de medir a largura a meia altura das linhas da lâmpada e do plasma.

São discutidos os limites de validade do método, em particular a pressões superiores a 10 Torr onde, além da auto-ab sorção, deve também ser considerado o alargamento das linhas por efeito de pressão.

Finalmente, a título de verificação, medidas de ab sorção são feitas utilizando-se uma lâmpada Phillips de argônio permitindo que se encontre a largura de linhas da lâmpada. Os valores obtidos apresentam bom acordo com valores encontrados por outros autores.

ABSTRACT

The density of metastables argon atoms in a positive column discharge was determinated by optical absorption measures rements. Two discharges tubes with the same dimensions and equal pressures and current were used, one functioning as espectral lamp and the other as an absorption cell.

Considering self-absorption in the equation that relates absorption and the density of metastable atoms, we showed that the last may be found without measuring the half width of the spectral of lamp and plasma.

The limits of validity of the method are discussed and in particular for pressures above 10 Torr where besides selfabsorption, line broading because pressure efects must be considered.

Finally, to check these measurements, absorption was measured line using a Philips argon lamp to find the line width of the lamp. The values found are in agreement with those found by other authors.

INTRODUÇÃO

Os métodos propostos de medidas de densidades de <u>á</u> tomos no estado metastável em uma descarga gasosa luminescente através de absorção óptica, mostram a necessidade de medir também a largura de linha emitida pela lâmpada assim como a largura de linha do plasma. Isto implica em um trabalho cuja execução depende de uma aparelhagem experimental não disponível, no caso, de um espectrômetro Fabry-Perot de alta resolução. Além disto a propagação de erro em tais métodos é grande, uma vez que para a determi nação da densidade de metastéveis torna-se necessário o conhecimento prévio de três parâmetros obtidos a partir de medidas experimentais, sem contar ainda com a necessidade de um número maior de equipamentos.

Propomos neste estudo um método de medida que dependa somente do conhecimento de um destes parâmetros, qual seja, a medida de absorção óptica e de uma análise mais aprofundada das equações relacionando a absorção com a densidade de metastáveis , onde é considerado o fenômeno de auto-absorção.

No capítulo I é feito um estudo do princípio da medida da concentração de átomos metastáveis em uma descarga por absorção óptica. Neste capítulo são estudados também os fenômenos que contribuem para o alargamento de uma linha espectral.

O dispositivo experimental, assim como o processo

de funcionamento do sistema de vácuo e o método utilizado na determinação de N^{M} são descritos no capítulo II.

No capítulo III, finalmente, são apresentadas as medidas de absorção de algumas linhas espectrais do argônio e, em seguida, os valores encontrados para as densidades de metastáveis nos tubos de descarga.

O alargamento das linhas por efeito de pressão tam bém é aquí considerado e permite definir os limites de validade das medidas.

CAPÍTULO I

PRINCÍPIO DA MEDIDA DA CONCENTRAÇÃO DOS ÁTOMOS METASTAVEIS EM UMA DESCARGA POR ABSORÇÃO ÓPTICA

1.1 - Introdução

Ao se propagar pelo interior de uma descarga $el\underline{\acute{e}}$ trica gasosa a luz incidente proveniente de uma fonte externa f<u>i</u> ca sujeita à absorção. Se esta fonte de luz for também constitu<u>i</u> da por uma descarga gasosa contendo o mesmo gás da célula de <u>ab</u> sorção, a absorção é chamada de ressonante já que a energia do f<u>o</u> ton incidente é igual a diferença de energia entre dois univeis dos átomos absorventes.

A absorção da luz incidente é função da população do nível inferior e sua medida permite determinar a densidade de átomos neste nível.

Da mesma forma que a luz incidente é absorvida na célula de absorção, ela pode ser absorvida na própria célula de emissão. Este fenômeno chamado de auto-absorção é considerado ne<u>s</u> te trabalho.

A intensidade de luz absorvida depende de constan tes características da linha e do alargamento da mesma. Entre os efeitos responsáveis por este alargamento encontram-se o efeito Doppler, a largura natural da linha, o efeito de pressão e o efei to Stark. Além destes, será também considerado o fenômeno da au to-absorção influindo na forma da linha.

O método proposto por A. Ricard¹ para gases nobres e em particular por Rakowik z^2 no argônio, se baseia, além da medi da de absorção óptica, na medida da largura da linha de absorção e de emissão com espectrômetro Fabry-Perot de alta resolução.

No presente trabalho, utilizando o método proposto por A.C.G. Mitchell e M.W. Zemansky³, determinaremos a densidade de átomos metastāveis em descarga de argônio, com auxílio de so mente medidas de absorção óptica e levando em consideração efeitos de auto-absorção.

1.2 - Radiação Emergente de uma Descarga

Seja uma descarga produzida em um tubo de vidro de comprimento L contendo gás à baixa pressão. De acordo com Mitchell e Zemansky³, se esta fonte de luz é tal que nela os átomos absor ventes sejam suficientes para absorver uma porção extremamente pe quena de radiação emitida, mas não sejam suficientes para absorver a radiação re-emitida, então ela se caracteriza como uma lâmpada ideal de ressonância e neste caso a auto-absorção não precisa ser considerada. Em semelhante lâmpada existe uma ditribuição unifor me de átomos excitados no caminho direto da radiação e nenhum ou tro átomo excitado em qualquer outra parte. Neste caso a radiação ressonante emitida será devida a um único processo de absorção e emissão por parte de cada átomo. Tal radiação é chamada de ra diação ressonante primária.

Se no entanto os átomos existentes forem suficien tes para absorver uma quantidade apreciável da radiação excitante, a radiação re-emitida será também absorvida. A radiação primária absorvida será então re-emitida caracterizando uma radiação resso nante secundária que, por sua vez sofrerá nova absorção e re-emis

são caracterizando uma radiação ressonante terciária. Neste caso a lâmpada de ressonância não é considerada como **u**ma lâmpada ideal.

Sejam dois tubos de comprimentos L e d alinhados segundo uma direção **Ox** como mostra a Figura 1. Analisaremos ini cialmente as intensidades de luz abosrvida e transmitida em um único tubo submetido à descarga elétrica gasosa. Dentro de condi ções ideais, onde a concentração de átomos excitados é uniforme e a pressão do gás é suficientemente baixa de forma que a soma das radiações secundária e terciária seja desprezível comparada com a radiação ressonante primária, (condições experimentais propostas por Orthamann e Pringsheim⁴), parte da radiação emitida por uma camada dx do tubo de descarga é auto-absorvida. Somente uma pe quena fração dessa energia, é re-emitida na direção original е podemos dizer que a luz incidente consiste inteiramente de radia ção ressonante primária.



Figura l - Tubos de descargas alinhados segundo uma direção Ox. Para efeitos do estudos será analisada somente a luz transmitida nesta direção.

O gráfico da figura 2 mostra o comportamento da intensidade de luz transmitida, de frequência ν, em função do comprimento do tubo.



Figura 2 - Intensidade de radiação transmitida em função do com primento do tubo.

Cada camada do tubo de descarga de secção transve<u>r</u> sal de espessura **dx** reduz a intensidade do feixe transmitido em uma quantidade $-dI_v$. Esta quantidade é proporcional à intensi dade de luz I_v que se propaga na camada e à espessura **dx**, ou s<u>e</u> ja

$$dI_{v} = -K_{v} \cdot I_{v} \cdot dx \qquad (1),$$

onde a constante de proporcionalidade K_v representa o coeficiente de absorção do gás.

Havendo absorção podemos exprimir I_v através da expressão:

$$\underline{I}_{\gamma} = \underline{I}_{\gamma}^{\circ} \cdot e^{-K_{\gamma} \cdot X}$$
⁽²⁾

sendo I_{ν}^{O} a intensidade de luz incidente na camada com frequência ν . Desta maneira a Eq.(1) pode ser reescrita na forma:

$$dI_{y} = -K_{y} \cdot I_{y} \cdot e^{-K_{y} \cdot X} dX \qquad (3).$$

Integrando a Eq.(3) ao longo do tubo de descarga obtemos a intensidade de luz emergente do tubo. Esta intensidade será denotada por E_v :

$$E_{v} = -K_{v} \cdot I_{v}^{o} \cdot \int_{o}^{L} e^{-K_{v} \cdot x} dx$$

ou ainda resolvendo a integral em x, encontramos:

$$E_v = C.(1 - e^{-K_v.L})$$
 (4),

sendo \mathbf{C} uma constante igual a intensidade de luz emitida pelo tu bo quando não há auto-absorção. Integrando finalmente esta última expressão em v, obtemos a radiação total emergente do tubo de descarga fazendo uma varredura sobre todas as possíveis frequências da luz emitida.

$$\int E_v dv = C \cdot \int (1 - e^{-k_v \cdot L}) dv.$$

A equação (4) é rigorosamente verdadeira somente se a radiação ressonante é primária exclusivamente, ou seja; se a fonte que a emitiu possuir as características da lâmpada de ressonância ideal descrita anteriormente. Entretanto ela fornece também uma descrição satisfatória da radiação a partir de uma lâm pada de ressonância na qual a pressão do gás é suficientemente baixa de forma que a soma das radiações secundária e terciária na direção de propagação da luz incidente seja pequena comparada com a radiação ressonante primária.

1.3 - Absorção no Plasma

Sejam os tubos de comprimentos **L** e **d** representados na Figura 1, ambos submetidos a descargas elétricas gasosas, se<u>n</u> do o primeiro a fonte de luz e o segundo a célula de absorção. Os dois tubos estão alinhados de forma que a intensidade de luz pro veniente do tubo de comprimento **L** incida sobre o tubo de compr<u>i</u> mento **d**. Parte dessa luz proveniente da fonte é absorvida pela c<u>é</u> lula de absorção.

Seja $K_{\nu p}$ o coeficiente de absorção do gás contido na célula de absorção (plasma) e $K_{\nu l}$ o coeficiente de absorção do gás contido na fonte de luz. Se a radiação proveniente da fonte passar através da célula de absorção, a absorção pode ser calcul<u>a</u> da através da seguinte expressão:

$$A = 1 - \frac{\text{Intensidade de luz transmitida}}{\text{Intendidade de luz incidente}}$$
(5)

Se a distribuição de frequências da radiação inc<u>i</u> dente (radiação emitida pela fonte) é denotada por E_v , o co<u>e</u> ficiente de absorção do gás na célula de absorção por K_{vp} , e o comprimento da célula por d, a absorção será dada por

$$A = 1 - \int E_{v} e^{-K_{vp} \cdot d} dv$$
$$\int E_{v} dv$$

ou

$$A = \frac{\int E_{\gamma} (1 - e^{-K_{\nu p} \cdot d}) d\nu}{\int E_{\nu} d\nu}$$
(6).

onde \mathbf{E}_{v} representa a radiação incidente sobre o tubo de comprimento \mathbf{d} , com frequência v. A integral na Eq.(6) é feita de modo varrer todas as frequências de luz.

Da Eq.(4), $E_{\gamma} = C(1 - e^{K_{\gamma \ell} \cdot L})$, onde $K_{\nu \ell}$ é o coeficiente de absorção do gás contido na fonte de luz. Se a radiação

desta lâmpada passar através de uma célula de absorção de compr<u>i</u> mento d contendo um gás cujo coeficiente de absorção é $K_{\nu p}$, en tão a partir da Eq.(6) a absorção será dada por

$$A = \frac{\int (1 - e^{-K_{VE} \cdot L}) (1 - e^{-K_{VP} \cdot d}) dv}{\int (1 - e^{-K_{VE} \cdot L}) dv}$$
(7).

Esta equação mostra que absorção é função dos coe ficientes de absorção, tanto da fonte ($K_{\nu\ell}$) quanto da célula ($K_{\nu p}$). Desta forma escrevendo a radiação incidente usando a Eq.(4) estamos considerando a auto-absorção na lâmpada.

O coeficiente de absorção K_{ν} , seja da fonte ou da célula, é função da frequência ν . Segundo Mitchell e Zemanski³, este coeficiente depende também de um valor máximo K_{max} definido na região onde a linha apresenta absorção em torno da frequência ν_{o} , e da largura $\Delta \nu$ da linha de absorção.

A Figura 3 apresenta a variação do coeficiente de absorção com a frequência em torno de uma frequência v_0 .



Figura 3 - Variação do coeficiente de absorção com a frequência em uma linha de absorção.

Os fatores que contribuem para o alargamento de uma linha de absorção serão analisados a seguir.

1.4 - Processos Responsáveis pela Forma de uma Linha de Absorção

Como foi mostrado nas figuras 2 e 3, uma linha, na qual se observa uma absorção ou uma emissão, possui uma certa la<u>r</u> gura em torno de uma frequência v_0 . Em geral cinco são os efe<u>i</u> tos responsáveis por este alargamento de uma linha espectral.

1 - Alargamento Natural

O nível excitado m de um átomo possui um tempo finito de vida. Em qualquer momento após ter sido excitado ele pode emitir radiação na forma de um fóton e voltar ao estado inicial. Existe portanto uma probabilidade não nula de emissão espontânea, Amn, em direção a níveis inferiores (n < m) e toda medida de energia E_m do nível m deve ser realizada dentro de tempos inferiores ao tempo de duração ($\neg G$) deste nível que em casos típicos é de aproximadamente 10^{-8} s. Em virtude do princípio de incertez de Heisenberg, o nível possui uma certa largura AE_m tal que

 $\Delta E_m = \frac{h}{2\pi} \Upsilon_m$

(8),

onde

 $V_m = \frac{1}{5} .$

Um outro nivel n possui uma certa largura AE defi n

nida por

Estas duas larguras, $\Delta E_m \in \Delta E_n$, são completamente independentes. Somente numa situação em que $\overline{C} \rightarrow \infty$ estas largu ras serão infinitamente estreitas.

 $\Delta E_n = \frac{h}{2\pi} \cdot \hat{Y}_n \quad .$

A transição entre os dois níveis \mathbf{m} e \mathbf{n} será pois a transição entre dois níveis de larguras finitas, de modo que t<u>e</u> remos um alargamento da linha devido ao alargamento dos níveis de energia.

Considerando ainda que

$$\Delta E = h \cdot \Delta v \qquad (9),$$

obtemos

$$\Delta v_{\rm N} = \frac{1}{2.\widetilde{\rm N}.\overline{\rm G}} \tag{10}.$$

Uma vez que v = c/ λ , a derivada desta expressão em relação a λ fornece

$$\Delta \lambda_{\rm N} = -c \frac{\Delta \lambda}{\lambda^2}$$

e a partir dai em comparação com a Eq.(10) obtemos finalmente

$$\Delta \lambda_{\rm N} = \frac{\lambda^2}{2 \, \tilde{\rm II.c.G}}$$

onde λ é o comprimento de onda da transição, c é a velocidade da luz e $\Delta \lambda_{N}$ é a largura natural da lina.

Para alinha 6965 Å do argônio encontramos o valor $\Delta\lambda_{N} = 0,93.10^{-4}$ Å e valores da mesma ordem de grandeza nas ou tras linhas utilizadas.

2 - Alargamento por Efeito Doppler

Este alargamento é consequência do movimento de . átomos e ions num meio à temperatura T, na qual a função distr<u>i</u> buição das velocidades das diferentes partículas é suposta ma<u>x</u> welliana.

O número de átomos cujas velocidades, segundo uma uno direção **Ox**, está compreendida entre v_x e (v_x + dv_x) é obtida a partir da distribuição de Maxwell

$$dN = \frac{N}{\Theta \sqrt{\pi}} \cdot e^{-v_{x}^{2}/\Theta^{2}} \cdot dv_{x} \qquad (11),$$

onde Θ é a velocidade mais provâvel, correspondente ao máximo da função maxwelliana.

es

$$\frac{1}{2} m \cdot \Theta^2 = k \cdot T$$

Se os movimentos são de origem térmica podemos

onde K é a constante de Boltzmann , T é a temperatura e m a mas sa do átomo.

Se um átomo, ao retornar a um nível inferior emite uma radiação de frequência ϑ_o , enquanto ele possuir uma velocida de v_x emitirá uma radiação de frequência aparente ν'_o tal que

$$v_{o}^{\prime} = v_{o} \left(1 \pm \frac{v_{x}}{c} \right)$$

ou

$$\frac{v_{o} - v_{o}}{v_{o}} = \frac{v_{x}}{c} = \frac{\Delta v}{v_{o}} = \frac{|\Delta\lambda|}{\lambda_{o}}$$
(12).

Sejam Δv_{θ} e $\Delta \lambda_{\theta}$ os deslocamentos em frequência e comprimento de onda correspondente à velocidade mais provável Θ . Dessa forma

$$\frac{\Delta v_{\theta}}{v_{0}} = \frac{1\Delta\lambda\,\theta}{\lambda_{\theta}} = \frac{\theta}{c} \qquad (13).$$

A intensidade da linha à uma frequência distante

de Δv da frequência central v_0 é proporcional ao número de áto mos radiantes nesta frequência , isto é, ao número de átomos cu ja velocidade está compreendida entre $\mathbf{v}_{\mathbf{x}}$ e $(\mathbf{v}_{\mathbf{x}} + d\mathbf{v}_{\mathbf{x}})$. Podemos en

tão escrever

$$\frac{dN}{N} = \frac{I_{v} dv}{I} = \frac{1}{\Theta \sqrt{\pi}} e^{-V_{x}^{2}/\Theta^{2}} dV_{x} \quad (14),$$

onde I = $\int Iv.dv \in a$ intensidade total da linha.

Utilizando as Eq.(12) e (13) na Eq.(14) obtém-se

$$\frac{I_{v}}{I} = \frac{1}{\sqrt{\pi} \Delta v_{e}} e^{-(\Delta v / \Delta v_{e})^{2}}$$
(15)

No centro da linha onde $v = v_0$, $\Delta v = 0$. Dessa forma obtém-se en tão:

$$Iv_{0} = \frac{I}{\sqrt{T}} \cdot \frac{1}{\Delta v_{0}}$$

e a Eq.(15) pode ser reescrita na forma

$$I_{v} = J_{v_{o}} e^{-(\Delta v / \Delta v_{\Theta})^{2}}$$
(16).

Uma expressão similar a Eq.(16) pode ser obtida utilizando a va

riavel comprimento de onda

$$I_{\lambda} = \frac{I}{\sqrt{\pi}} \frac{1}{\Delta \lambda_{e}} e^{-(\Delta \lambda / \Delta \lambda_{o})^{2}} = I \lambda_{o} e^{-(\Delta \lambda / \Delta \lambda_{e})^{2}}$$

onde a intensidade central é I λ_o dada por

$$I\lambda_{o} = \frac{I}{\sqrt{\pi}} \cdot \frac{1}{\Delta\lambda_{o}}$$

Uma vez que a largura Doppler corresponde à largura da linha a meia altura de sua intensidade máxima, isto é, na altura onde I $\lambda = \frac{1}{2}$. I λ_o , e que deve ser levado em conta que o deslocamento em comprimento de onda devido ao efeito Doppler ocor re em ambos os sentidos da direção **x** ao redor de v_o podemos es crever

$$\frac{(\Delta\lambda_{p}/2\Delta\lambda_{e})^{2}}{e} = 1/2$$

ou seja

$$\Delta\lambda_{p} = 2\Delta\lambda_{0} \sqrt{\ln 2}$$

(17),

١

Usando o deslocamento em frequência (Δv) a partir da Eq.(16) po

demos ainda escrever

$$\Delta v_{\rm p} = 2 \Delta v_{\rm o} \sqrt{\ln 2}$$

Se os movimentos são de origem térmica, $\Theta = (2KT/m)^{1/2}$, então da Eq. (13), obtemos:

$$\Delta \lambda_{\theta} = \frac{\lambda_{\theta}}{C} \sqrt{\frac{2KT}{m}}$$

Substituindo esta última expressão na Eq.(17), en-

contramos:

$$\Delta \lambda_{p} = \frac{2 \lambda_{o}}{c} \cdot \sqrt{\frac{2 \text{KT}}{m}} \cdot \sqrt{\ln 2}$$

ou ainda, em termos de Δv , encontramos

$$\Delta Y_{p} = \frac{2\lambda_{o}}{C} \cdot \sqrt{\frac{2KT}{m}} \cdot \sqrt{\ln 2}$$
(18)

onde $\Delta v_{\mathbf{D}}$ é o alargamento devido ao efeito Doppler.

No capítulo III serão apresentadas as medidas de calculada para cada linha espectral estudada.

Δv_D

3 - Alargamentos Lorentz e Holtsmark

O tempo de vida de um nível excitado de um átomo radiante pode ser limitado pelas colisões com outras partículas do meio (íons, elétrons ou átomos neutros). os alargamentos Lo rentz e Holtsmark são devidos às colisões com átomos neutros. Es tes alargamentos são chamados de alargamentos por efeito de pres são, uma vez que o primeiro depende da pressão de um gás de ou tra natureza injetado no sistema e é devido às colisões com⁷ os átomos neutros deste gás. O segundo depende da pressão do gás ab sorvente de mesma natureza.

Vários autores, (5) a (9), mediram o alargamento por efei to de pressão para o argônio. Os resultados destes autores mostram que o coeficiente de alargamento χ (expresso em Å) não muda para as linhas de um mesmo nível. Na tabela I apresentamos os valores encontrados expressos em $2 \chi / N$, sendo N o número de átomos por cm³.

Tabela I - Alargamento por pressão em linhas espectrais do arg<u>ô</u>nio. Descargas a 10 Torr.

λ(&)	Nível	$2 r/N (\text{A.cm}^{-3})$	$\Delta_{vp}(cm^{-1})$
6965	3 _{P2}	1,0.10 ⁻²⁰	4,7.10 ⁻³
8668	³ _P 0	1,0.10 ⁻²⁰	4,7.10 ⁻³
7514	³ _P 1	1,8.10 ⁻²⁰	11,2.10 ⁻³
7503		7,0.10 ⁻²⁰	43,5.10 ⁻³
	-		

4 - Alargamento Devido ao Efeito Stark

Este alargamento é devido as colisões com partíc<u>u</u> las carregadas (elétrons e ions). Em descargas pouco ionizadas (coeficiente de ionização em torno de 10⁻⁵), A. Ricard¹ mostra que o efeito Stark é desprezível.

Em resumo A. Ricard¹ e Rakowikz² consideram que a uma pressão de até 10 Torr, os efeitos Stark, Holtsmark e Natural tem contribuições muito pequenas em comparação com a contribuição do efeito Doppler, podendo, dessa forma, serem ignorados.

Neste trabalho, além de utilizarmos um gás monoat<u>ô</u> mico puro, a descarga é submetida a um regime de fluxo, o que el<u>i</u> mina praticamente a presença de impurezas provenientes da parede do tubo e dos eletrodos. Além disso limitamos o sistema a baixas pressões como será visto nos capítulos seguintes. Podemos então considerar que, nestas condições, o efeito Doppler é predominante.

1.5 - Absorção no Caso Doppler

Na secção anterior foram descritos os cinco proces sos que contribuem para a formação de uma linha de absorção de um gás. Nas condições experimentais (baixa pressão, regime de fluxo) nos limitaremos ao caso onde o efeito Doppler é predominantemente acentuado frente às demais contribuições para o alargamento de uma linha.

Para a determinação do coeficiente de absorção de

$$K_{v} = K_{v_{o}} e^{-\left[\frac{2(v-v_{o})}{\Delta v_{p}} \cdot \sqrt{\ln 2}\right]}$$
 (19).

onde $K_{\nu_{O}} \in O$ coeficiente de absorção no centro da linha, ${}^{\Delta}\nu_{D} \in O$ alargamento devido ao efeito Doppler e $\nu_{O} \in A$ frequência no centro da linha.

Levando-se em conta que a constante de Boltzmann, K , pode ser representada na forma $K = R/N_O$ e que $N_O = M/m$ onde R é a constante dos gases perfeito, N_O é o número de Avogadro , e M é o peso molecular, a Eq.(18) para o alargamento Doppler pode ser então reescrita na forma

$$\Delta v_{\rm p} = \frac{2\sqrt{2R \ln 2}}{C} \cdot \sqrt{\frac{\tau}{M}} \cdot v_{\rm p}^{\prime} \qquad (20),$$

onde T é a temperatura absoluta.

Com base na teoria clássica da dispersão de elétrons, Mitchell e Zemansky³ encontraram a seguinte expressão para $K_{\nu_{o}}$, com $\Delta \nu_{D}$ expresso em cm⁻¹

$$Kv_{o} = \frac{2\Pi e^{2}}{\Delta v_{p} \cdot m.c^{2}} \cdot \sqrt{\frac{\ln 2}{\Pi}} \cdot N.F \qquad (21),$$

onde **m** é a massa do elétron e f é a força de oscilador da linha. **f** é adimensional e proporcional à probabilidade por segundo de que um átomo num certo nível energético fará uma transição para um nível inferior. Quando por outro lado o efeito Doppler é igno rado e o alargamento natural é predominante, o coeficiente de absorção é proporcional a

$$\frac{1}{1 + \left(\frac{2(\nu - \nu_o)}{\Delta \nu_N}\right)^2}$$

onde Δv_N é o alargamento natural da linha. Introduzindo as quantidades:

$$\omega = \frac{2(v - v_0)}{\Delta v_p} \cdot \sqrt{\ln 2}$$
 (22),

е

$$\alpha = \frac{\Delta v_{N}}{\Delta v_{D}} . \sqrt{\ln 2}$$
 (23).

Mitchell e Zemansky³ mostram ainda que o coeficiente de absorção combinado do gás quando os dois efeitos, Doppler e natural, estão presentes, é dado por

$$K_{y} = K_{y_{0}} \cdot \frac{a}{\pi} \cdot \int_{-\infty}^{+\infty} \frac{e^{-y^{2}}}{a^{2} + (\omega - y)^{2}} dy$$
 (24),

onde $y = \frac{25}{\Delta v_{p}} \sqrt{\ln 2}$

5 é uma distância variável escolhida **a part**ir do ponto $(v - v_0)$ para representar o alargamento Doppler de uma banda de frequência.

Desde que a é uma constante para uma particular l<u>i</u> nha de absorção de um gás à temperatura constante, o coeficiente de absorção definido na Eq.(24) é, portanto, uma função de w.

Além disso Mitchell e Zemansky propõem que quando a é da ordem de 0,01, a Eq.(24) pode ser reescrita na forma apr<u>o</u> ximada:

$$K_{v} = K_{v_{o}} e^{-\omega^{2}}$$
(25)

No nosso caso, usando a Eq.(20) e os resultados de alargamento por efeito de pressão apresentados na Tabela I, obtivemos para al gumas linhas valores de a bem superiores, definindo a da seguinte forma:

$$\alpha = \frac{\Delta v_{N} + \Delta v_{P}}{\Delta v_{D}} \cdot \sqrt{\ln 2}$$

Esta expressão de a, considerando que o alargamento por efeito de pressão se soma ao alargamento natural, é uma aproximação para avaliar a influência do efeito de pressão. É preciso ressaltar que esta aproximação permite somente determinar os limites de validade da Eq.(25).

		· · · · · ·		
Nivel	λ(Ά)	$\Delta v_{\rm D}$ (cm ⁻¹)	a(l0 Torr)	a(l Torr)
³ _P 2	6965	28,2.10 ⁻³	0,21	0,021
³ Po	8667	22,6.10 ⁻³	0,17	0,017
³ _P 1	7514	26,1.10 ⁻³	0,36	0,036
1 _{P1}	7503	26,1.10 ⁻³	1,39	0,139
				•

Tabela II - Valores obtidos para a levando em consideração o alar gamento por efeito de pressão.

Mostraremos no final deste capítulo que para os ní veis ${}^{3}P_{2}$, ${}^{3}P_{0}$ e ${}^{3}P_{1}$, utilizando um método alternativo, podemos ainda usar a expressão simplificada para o coeficiente K_y definido na Eq.(25) para pressões de até 10 Torr o que facilita muito os cálculos. Para o nível ${}^{1}P_{1}$ este método não permite obter result<u>a</u> do acima de 1 Torr.

A determinação da densidade de metastáveis N^m é possível supondo as condições ideais para a lâmpara de ressonân cia, conforme o que foi visto na secção 1.2. Entretanto essas co<u>n</u> dições nem sempre são aplicáveis na prática. Nestes casos é co<u>n</u> veniente usar uma expressão empírica que representa aproximadame<u>n</u> te o alargamento resultante a partir das condições de pressão e temperatura no interior da lâmpada. Uma expressão proposta por mitchell e Z<u>e</u> manski³ é:

 $E_{\gamma} = C e^{-(\omega/\alpha)^2}$ (26),

onde & é dado por:

Da Eq.(22) temos que $dv = (\Delta v_0 / 4 v_0 \sqrt{\ln 2}) dw$. A par tir daí, usando a definição de E_v proposta na Eq.(26) e a forma aproximada da Eq.(25) para o coeficiente de absorção, podemos r<u>e</u> escrever a Eq.(6) na forma:

$$A = \frac{\int_{-\infty}^{+\infty} e^{-(\omega/\alpha)^2} (4 - e^{-K_{V_{op}}} \cdot d \cdot e^{-\omega^2}) d\omega}{\int_{-\infty}^{+\infty} e^{-(\omega/\alpha)^2} d\omega}$$
(28)

Observa-se então neste caso que absorção irá depen der, além de seu coeficiente no centro da linha e do parâmetro w, também do coeficiente < . Para a obtenção deste coeficiente, de acordo com a definição na Eq.(27), é necessário portanto conhecer as larguras de linha, tanto da lâmpada, quanto do plasma.

Através de medida da largura a meia altura das l<u>i</u> nhas, com auxílio de espectrômetro Fabry-Perot de alta resolução, é possível determinar \prec . Este é o método proposto por Ricard ¹ e Rakowitz² para determinação do coeficiente mas sua viabiliz<u>a</u> ção depende da disponibilidade dos aparelhos de medida.

Uma resolução numérica da Eq.(28), para vários v<u>a</u> lores escolhidos de \prec , possibilita a construção das curvas de K_v. L como função de A, mostradas na figura 4.

Uma vez que não dispomos de meios experimentais adequados para medir \prec , este método não pode ser utilizado. En



tretanto a técnica na qual se utiliza uma lâmpada de ressonância semelhante à usada por Rakowikz², será utilizada para verificação e comprovação de nossos resultados como será visto no capítulo III.

1.6 - Método Alternativo

Para evitar o problema apresentado na secção ant<u>e</u> rior, (falta de equipamento adequado para determinação de \prec) pro põe-se um método experimental alternativo no qual, tanto a fonte de luz quanto a célula de absorção, são constituidos de tubos de descargas apresentando mesmo comprimento ($\mathbf{L} = \mathbf{d}$), mesma temper<u>a</u> tura e pressão e submetidos à correntes alétricas iguais. Além di<u>s</u> so um único gás está contido nos dois tubos (fonte de luz e cél<u>u</u> la de absorção) de modo que temos $\mathbf{K}_{vl} = \mathbf{K}_{vp}$. Escolhendo as cond<u>i</u> ções tal que a é suficientemente pequeno de forma que podemos es crever $\mathbf{K} = \mathbf{K}_{v_{o}}$. $\mathbf{e}^{-\omega^2}$, a Eq.(7) assume então a forma:

$$A = \frac{\int_{-\infty}^{+\infty} (1 - e^{-K_{y_0} \cdot L \cdot e^{-\omega^2}})^2 d\omega}{\int_{-\infty}^{+\infty} (1 - e^{-K_{y_0} \cdot L \cdot e^{-\omega^2}}) d\omega}$$
(29).

Substituindo a Eq.(20) na Eq.(21) e considerando que $\lambda = \ell/v_o$, obtém-se no sistema CGS:

$$K_{\gamma_{o}} = \frac{e^{2}}{m.c} \cdot \sqrt{\frac{\pi M}{2RT}} \cdot \lambda \cdot N \cdot F \qquad (30)$$

 $com K_{v}$ sendo expresso em cm⁻¹.

Substituindo a Eq.(39) na Eq.(29), a expressão para a absorção no plasma fica então

$$A = \frac{\int_{-\infty}^{+\infty} \left(1 - e^{\left(\frac{e^{2}}{mc}\sqrt{\frac{\pi}{2RT}} \cdot \lambda \cdot N \cdot f \cdot L \cdot e^{-\omega^{2}}\right)^{2} d\omega}{\int_{-\infty}^{+\infty} \left(1 - e^{\left(\frac{e^{2}}{mc}\sqrt{\frac{\pi}{2RT}} \cdot \lambda \cdot N \cdot f \cdot L \cdot e^{-\omega^{2}}\right)^{2} d\omega}\right) d\omega}$$
(31)

onde as constantes, no sistema CGS, valem:

m = 9, 109	10 ⁻²⁹	, g
c = 3, 0	10-10	cm/s
$e^2 = 2,307$	10 ⁻¹⁹	erg.cm
R = 8,314	10 ⁷	erg/mol.K

Através de um cálculo numérico, ver programa no apêndice, a integral na Eq. (31) é resolvida para as linhas espectrais do argônio utilizadas, obtendo-se a densidade de átomos absorventes com somente medidas de absorção.

A partir dos resultados fornecidos pelo computador, constroem-se as curvas da absorção como função de N^m. As curvas apresentadas nas figuras 5, 6, 7 e 8 correspondem a quatro linhas escolhidas em diferentes níveis de energia.

Nestas figuras apresentamos também, além destas cur vas, alguns pontos determinados a partir de um cálculo desenvolvido por J.L.R. Muzart¹¹ para medidas de N^{m} , levando em consi-

deração os alargamentos por efeito de pressão e Doppler. Estes pontos foram obtidos através de uma resolução numérica usando na Eq.(7) a expressão do coeficiente de absorção K_v expresso pela Eq.(24) com o coeficiente a da Eq.(23) escrito na forma modifica da

$$a = \frac{\Delta v_{N} + \Delta v_{p}}{\Delta v_{p}} \cdot \sqrt{\ln 2}$$

onde $\Delta v_{\rm p}$ é o alargamento por efeito de pressão.

Nos cálculos de Mitchell e Zemansky³, sendo a em torno de 0,01, não foi considerado o alargamento por efeito de pressão. Devido a predominância do efeito Doppler a forma da l<u>i</u> nha tem, portanto, um perfil exclusivamente gaussiano definido por uma função do tipo

$$g(x) = \frac{1}{\sqrt{\pi}} \cdot \frac{1}{\beta} e^{-x^2/\beta^2}$$

Fazendo $\beta = \Delta v_{\Theta} e X = \Delta v$, esta expressão é jus tamente a Eq.(15).

Nestas condições o coeficiente de absorção do gás pode ser expresso na forma simplificada da Eq.(25):

$$K_v = K_{v_o} e^{-\omega^2}$$
De posse dos valores de absorção obtidos experimen talmente determina-se, utilizando as curvas de A em função de N , as densidades de átomos no estado metastável para os diversos $n\underline{i}$ veis de energia do argônio.

Para o cálculo destes pontos (evidenciados por cí<u>r</u> culos ao redor) foi utilizada a aproximação para o coeficiente de absorção, onde a predominância do efeito Doppler é marcante na d<u>e</u> terminação da forma da linha. Nestas figuras aparecem também os pontos calculados utilizando o programa desenvolvido por J.L.R. Muzart¹¹ (evidenciados por x) onde foi considerado, além do ala<u>r</u> gamento Doppler, o alargamento por efeito de pressão contribuindo na forma da linha.

Na comparação destes resultados verificamos que , para os níveis ${}^{3}P_{0}$, ${}^{3}P_{1}$ e ${}^{3}P_{2}$, a influência do alargamento devido ao efeito de pressão é pequena dentro de uma faixa de absorção e<u>n</u> tre 0,15 e 0,80 em relação aos cálculos desenvolvidos considera<u>n</u> do somente a largura Doppler como podemos observar na Figura 5. Dessa forma pode-se afirmar que o perfil destas linhas é determ<u>i</u> nado pela predominância do efeito Doppler e é, portanto, um pe<u>r</u> fil gaussiano.

Entretanto para o nível ${}^{1}P_{1}$ a 10 Torr (Figura 8), observamos que o alargamento por efeito de pressão não Pode ser desprezado. Sua contribuição é bastante relevante e, consequentemente, a forma da linha já não terá o mesmo perfil. Entendemos que nesse caso o critério utilizado por Mitchell e Zamansky para o valor de a em tor no de 10^{-2} é excessivamente rigoroso uma vez que, para valores de absorção entre 0,15 e 0,80 mostramos que para a em torno de 0,20, o erro cometido, desprezando o alargamento por efeito de pressão, não é significativo.



Fig. 5 - Valores de N^M em função da absorção A para a linha 6965 A do nível ³P₂ do argônio. Os pontos evidenciados por x foram calculados por J.L.R. Muzart a uma pressão de 10 Torr



do nível ³P_o do argônio. Os pontos evidenciados por X f<u>o</u> ram calculados por J.L.R. Muzart a uma pressão de 10 Torr.





A(x 10²)

iio







10¹⁰(Cm⁻³









o'a

É conveniente lembrar que na época (1935) não dispondo de microcomputadores para o cálculo de integrais, Mitchell e Zemansky se limitaram em avaliar a mudança do valor de K_v / K_{v_0} no centro da linha, o que não implica necessariamente numa modif<u>i</u> cação substancial na forma da linha.

CAPÍTULO II

Neste capitulo descreveremos suscintamente o dispo sitivo experimental. Uma breve análise da descarga e do funciona mento do sistema de vácuo é feita com o objetivo de melhor carac terizar nossas medidas. Por fim é apresentado o método experimen tal de determinação da densidade de átomos metastáveis por absor ção óptica.

2.1 - Produção da Descarga Elétrica e Sistema de Vácuo

Na Figura 9 é mostrado o esquema simplificado da montagem experimental. Os eletrodos são dispostos lateralmente ao tubo de modo a permitir medidas de absorção. A alimentação da de<u>s</u> carga é feita por uma fonte estabilizada, com corrente variável de 0 a 25 mA. O sistema de vácuo é composto por um sistema à bo<u>m</u> ba de difusão a óleo 40 l/s que permite atingir uma pressão res<u>i</u> dual de aproximadamente 10^{-5} Torr no tubo de descarga.

As medidas são feitas em pequeno fluxo de argônio fazendo-se uma constante renovação do gás na tentativa de se ev<u>i</u> tar contaminação da descarga com impurezas provenientes das par<u>e</u> des e dos eletrodos. A pressão no tubo de descarga é controlada por um medidor Pirani TR 201 Leybold previamente calibrado por um medidor a mercúrio tipo kramer. O medidor modelo TR 201, numer<u>a</u> ção (7) da Figura 9, é eficiente dentro de uma faixa de pressão variando de 10^{-2} Torr a 10 Torr, sendo portanto satisfatório para a faixa de pressão escolhida para as medidas que é de 1 a 10 Torr.



Fig. 9 ~ Montagem experimental do sistema de vácuo.

34

ä

No entanto o medidor a mercúrio é preciso até l Torr, fazendo com que nossas medidas, acima deste valor de pressão, possam sofrer erro sistemático.

O medidor Penning, numeração 8 da Figura 9, por permitir medidas variando de 10^{-3} até 10^{-5} Torr, foi utilizado <u>pa</u> ra verificar a vedação do sistema de vácuo. O vácuo obtido no si<u>s</u> tema foi de 2.10⁻⁵ Torr.

Como vimos no capítulo I, medidas de absorção aba<u>i</u> xo de 0,15 ou acima de 0,8 geram grande imprecisão na determina ção da densidade de átomos metastáveis (N^m). Em virtude disso os tubos de descargas de 16 cm de comprimento na Figura 9 foram sub<u>s</u> tituídos posteriormente, numa segunda etapa da experiência , por tubos de 6,5 cm nos quais a absorção possui valores inferi<u>o</u> res a 0,8 permitindo maior precisão na determinação da densidade de metastáveis.

Além deste sistema, no qual são utilizados dois tu bos de descarga iguais, um funcionando como célula de absorção e outro funcionando como fonte de luz, foi elaborado um segundo sis tema no qual o tubo que funciona como fonte de luz é substituido por uma lâmpada espectral Phillips de argônio com 10 mm de diâme tro e corrente de 0.9 A.

Os componentes mostrados na Figura 9, conforme a numeração, estão relacionados a seguir:

Válvulas – V_1 a V_9 , sendo V_1 e V_2 eletromagnéticas operadas a partir do medidor Leybold (TR 201) e, as demais, mecânicas.

1.	-	Recipiente de argônio
2	-	Reservatório de gás
3	-	Medidor da pressão no reservatório
4 e 5	-	Tubos de pirex para descarga
6	-	Balão de vidro onde são acopladas os medido
		res 7 e 8
7 e 8		Medidores de pressão (TR 201 e Penning)
9	-	Bomba de difusão
10	-	Bomba Mecânica

2.2 - Descrição dos Aparelhos

O arranjo experimental esquematizado na Figura 10 permite a determinação de medidas de absorção de linhas espectrais em descargas elétricas em gases.

Os dois tubos de descarga, assim como o monocromador foram alinhados com um laser de He-Ne de forma a permitir m<u>e</u> didas mais precisas de absorção.

Para obter um feixe paralelo, incidindo sobre a en trada do espectrômetro, duas lentes, $F_1 \in F_2$, foram colocadas en tre os dois tubos, seguidas de um diafragma, e uma lente $F_3 = en$ tre a célula de absorção e o espectrômetro com o objetivo de foca lizar a luz sobre a fenda de entrada.

Os tubos, de comprimento iguais, foram construidos com janelas de pirex, e os eletrodos foram posicionados nas lat<u>e</u> rais de maneira a permitir que as medidas fossem feitas na coluna

positiva, onde segundo Howatson¹², a descarga é uniforme qualquer que seja o comprimento do tubo. Assim podemos comparar as densid<u>a</u> des de metastáveis obtidas nos tubos de 16 cm e 6,5 cm. Um alte<u>r</u> nador é colocado entre os dois tubos com o objetivo de modular a frequência da luz emitida pelo tubo-I.

Duas fontes de alta tensão e dois miliamperimetros foram utilizados para produzir as descargas nos tubos e para me dir a corrente elétrica respectivamente. Dois "varivolts", acopla dos às entradas das fontes, possibilitam a variação da corrente nos tubos.

2.3 - Dispositivo Espectroscópico

A montagem experimental, mostrada esquematicamente na Figura 10, consiste basicamente em dois tubos de pirex nos quais se procede descargas elétricas. A luz emitida pelo tubo - I é, em parte, absorvido ao passar pelo tubo de absorção (tubo-II). A intensidade de uma raia de comprimento de onda escolhida é de tectada pela fotomultiplicadora e amplificada no amplificador sín crono. Um milivoltímetro digital é usado para verificar que não haja sobrecarga da fotomultiplicadora. Cada vez que a saída do milivoltímetro ultrapassar 100 mV, a fonte de alimentação do PMé regulada manualmente. Além de se obter medidas de absorção uti lizando como fonte de luz o tubo-I, mostrado na Figura 10, o sis tema numa segunda parte da experiência, é modificado sendo o tu bo-I substituído por uma lâmpada espectral de argônio. Novas medi das de absorção, para as mesmas linhas são então realizadas.



Fig. 18 - Montagem experimental utilizada para obtenção de medidas de absorção utilizando dois tubos de descarga. Numa segunda etapa da experiência o tubo - I foi substituido por uma lâmpada espectral de argônio.

O monocromador utilizado foi construido por J.L.R. Muzart¹³ e é do tipo Czerny-Tunner com rede plana de 10 cm e 590 linhas por mm e com resolução de 1 $\overset{\circ}{A}$.

2.4 - Método de Medida

Com auxílio do monocromador, um espectro de argônio é obtido com comprimentos de ondas entre 6965 $\stackrel{\circ}{A}$ e 8668 $\stackrel{\circ}{A}$, ut<u>i</u> lizando como fonte de luz a descarga produzido no tubo 1.

As linhas escolhidas deste espectro para fazer me didas de absorção correspondem e transições entre os níveis radia tivos $3p^5 4p 2p_1 \rightarrow 10$ e os níveis metastáveis $3p^5 4S \ 1S_2 \rightarrow 5$. Os níveis metastáveis são também denominados, na notação Russel Sanders (L.S), de 3p_2 e 3P_0 enquanto que os níveis pseudo-metastáveis de 3P_1 e 1P_1 .

Este níveis, ${}^{3}P_{1} e {}^{1}P_{1}$, chamados de pseudo-metast<u>á</u> veis pelo fato da transição para um nível fundamental ser permit<u>i</u> da mas havendo aprisionamento da linha, ou seja, quase total reab sorção segundo a teoria de Holstein¹⁴, tem comportamento semelhante aos níveis metastáveis. Os níveis de energia do argônio , úteis ao nosso trabalho, são apresentados na Figura 11. As linhas 7723,8 Å e 7723,2 Å não são separadas em virtude da resolução do monocromador não ser suficientemente alta. Em çonsequência disso estas duas linhas não são estudadas.

As linhas selecionadas são apresentadas na tabela III, com bsuas respectivas forças de oscilador **f**.



Ä

Fig. 11 - Diagrama dos níveis de energia do argônio. São indicados o menor e o maior comprimentos de onda utilizados.

Tabela III - Níveis de energia do Argônio e linhas espectrais ut<u>i</u> lizadas no trabalho

ź

, NÍVEL	λ (Α)	F
	7272	0,0169
	7383	0,0119
³ P ₁	7514	0,121
	8006	0,075
	8103	0,273
	7147	0,00299
- ³ _{P2}	7067	0,0296
	6965	0,0292
	7503	0,133
1 _P	8404	0,431
1	8264	0,172
	8521	0,160
3	8668	0,095
°P o	7948	0,560

Para as linhas previamente selecionadas são feitas medidas de absorção procedendo-se da seguinte forma:

Inicialmente, a uma pressão estabelecida, mede- se a intensidade da luz transmitida pelo tubo-I (não há descarga no tubo de absorção). Registra-se dessa forma a intensidade I_i . Em seguida a descarga no tubo de absorção é iniciada e mantida, com auxílio do varivolt, à mesma corrente do tubo-I. O "chopper" (al ternador) introduzido entre os dois tubos tem a função de modular a luz emitida pela fonte (tubo I) que, por sua vez, será detectada pela fotomultiplicadora (PM) e amplificada pelo amplificador síncrono cuja frequência de trabalho é monitorado por uma célula acoplada ao alternador. Dessa maneira somente luz emitida pela fonte é registrada.

A Figura 12 mostra um exemplo de como é efetuada uma medida de absorção. O registrador fornece diretamente as in tensidades de luz, I_i e I_t utilizadas para o cálculo da absor ção. De posse destas medidas procedemos o cálculo da absorção atr<u>a</u> vés da Eq.(5): A = $(I_i - I_t)/I_i$.

Este procedimento é repetido para todas as linhas e pressões previamente escolhidas. No presente trabalho as pre<u>s</u> sões utilizadas foram 1 Torr, 5 Torr e 10 Torr.

De maneira análoga, porém utilizando como fonte de luz uma lâmpada espectral de argônio em substituição ao tubo-I , procede-se a uma nova etapa de medidas de absorção óptica. Esta segunda parte do trabalho visa a determinação da largura a meia altura da linha emitida pela lâmpada.

O método de determinação da largura a meia altura desta linha será mostrado no capítulo III.

42

а



Fig. 12 - Medida de absorção feita com au xílio do registrador.

- I_v^0 é a medida da intensidade de luz proveniente do tubo-I sem que haja descarga no tubo-II (luz incidente I_i).
- I_v é a medida da intensidade de luz proveniente do tubo-I após sofrer absorção na descarga produzida no tubo-II (luz trans mitida I_t).

ŧ.

Uma vez encontrados experimentalmente os valores de absorção de cada linha espectral do argônio utilizando-se como fonte de luz o tubo-I, com auxílio das curvas de absorção construidas para cada linha, como as mostradas nas Figuras 5,6,7 e 8, determina-se os respectivos valores das densidades de átomos no estado metastável (N^m).

CAPÍTULO III

Neste capítulo serão apresentadas medidas de absor ção de algumas linhas espectrais do argônio obtidas a partir de tubos de comprimentos iguais e, em seguida, os valores encontra dos para as densidades de metastáveis nos tubos de descarga. As medidas de absorção obtidas através de luz emitida por uma lâmpa da de argônio e a aplicação do método utilizado na obtenção da largura de linhas, são tratados numa terceira parte.

3.1 - Medidas de Absorção em Tubos de Comprimentos Iguais

Nas tabelas IV e V estão representados os valores de absorção óptica, sendo I_i e I_t, respectivamente, as intensida des em unidades arbitrárias da luz incidente e transmitida. Sob pressão de l Torr com os tubos de 6,5 cm, algumas linhas, COMO por exemplo a linha 7383 Å, apresenta absorção muito alta (A > 0,8) tornando a determinação de densidade de metastáveis muito impreci sa como será visto a seguir. Também à pressão de 10 Torr algumas linhas tem absorção muito pequena o que da mesma forma torna im preciso o cálculo de N^m. Por este motivo estas linhas não são con sideradas. Nos tubos de 16 cm, à pressão de 1 Torr, quase todas as medidas de absorção são muito elevadas. Apesar disso resolvemos utilizar algumas medicas escolhidas para termos um valor de referência, mesmo que duvidoso. Um exemplo de medida desse tipo é a obtida pa ra a linha 8668 Å.

Tabela IV - Medidas de absorção obtidas a partir de descargas em tubos de comprimento iguais a 6,5 cm. (1) e (2) representam, re<u>s</u> pectivamente, valores muito elevados e valores muito baixos de absorção.

÷

- 10 mA			1	Tori		5	Tor	r	10 Torr			
NÍVEL	λ (A)	, f	I	I _t	A	I _i	I _t	A	I	I _t	A	
	7272	0,0169	18,7	12,6	0,33	x	x	(2)	x	x	(2)	
	7 3 83	0,119	x	x	(1)	17,1	6,4	0 , 63	18,8	8,4	0,55	
³ _P 1	7514	0,121	x	x	(1)	18,7	6,5	0,65	20,3	8,6	0,57	
	8006	0,075	18,1	3,6	0,78	19,1	9,2	0,52	x	X	(2)	
	8103	0,273	x	x	(1)	x	x	(1)	18,9	4,5	0,76	
	7147	0,00299	16,8	13,3	0,21	x	x	(2)	x	х	(2)	
³ P ₂	7067	0,0296	16,0	2,4	(1)	21,6	9,2	0,57	18,7	12, 5	0,33	
	6965	0,0292	20,0	3,7	(1)	20,4	9,5	0,53	18 , 1	11,1	0,39	
	7503	0,133	20,2	9,0	0,55	x	x	x	x	x	x	
1 _{P1}	8408	0,431	x	x	x	x	x	x	x	x	x	
	8264	0,172	20,8	7,6	0,63	·x	x	x	x	x	x	
	8521	0,160	18,1	6,9	0,62	x	x	x	x	x	x	
3 _{Po}	8668	0,095	18,2	6,2	0,66	20,8	13,3	0,36	x	x	(2)	
U	7948	0,560	x	x	(1)	18,2	3,4	(1)	17,0	4,8	0,72	
¹ _P 1	7503 8408 8264 8521 8668 7948	0,133 0,431 0,172 0,160 0,095 0,560	20,2 x 20,8 18,1 18,2 x	9,0 x 7,6 6,9 6,2 x	0,55 x 0,63 0,62 0,66 (1)	x x x 20,8 18,2	x x x 13,3 3,4	x x x 0,36 (1)	x x x x 17,0	x x x x x 4,8	2 2 (2 0,	

Tabela V - Medidas de absorção obtidas a partir de descargas em tu bos de comprimentos iguais a 16 cm. As numerações (1) e (2) representam valores muito elevados e valores muito baixos de absorção, respectivamente.

1	IO mA			1 Torr		10 Torr			
NÍVEL	λ ^O (Å) f		I. i	I _t	A	I i	I _t	A	
	7272	0,0169	21,2	12,2	0,42	18,4	`14,9	0,19	
	7383	0,119	18,5	2,0	(1)	17,7	5,4	0,69	
³ P ₁	7514	0,121	23,5	1,7	(1)	20,2	6,1	0,70	
	8006	0 ,07 5	23,1	2,9	(1)	17,4	6,9	0,60	
	8103	0,273	20,9	1,8	(1)	19,6	3,8	0,80	
	7147	0,00299	19,8	19,1	0,29	18,0	15,9	(2)	
³ P ₂	7067	0,0296	22,6	3,8	(1)	19,2	7,4	0,61	
	6965	0,0292	21,3	2,9	<u>(</u> 1)	19,3	7,4	0,62	
	7503	0,133	21,0	6,9	0,67	x	x	x	
1 _P	8408	0,431	21,4	3,8	(1)	x	x	x	
-1	8264	0,172	23,9	6,0	0 ,7 5	x	x	x	
· · · · · · ·	8521	0,160	21,2	5,7	.0,73	x	x	x	
3	8668	0,095	19,7	1,8	0,91	11,3	6,1	0,46	
P ₀	7948	0,560	X	X	(1)	16 , 7	3, 5	0,79	

A imprecisão na determinação de N^m vem do fato de que estes valores são obtidos através das curvas de $N^{m} X A$ como as representadas nas figuras 5,6,7 e 8. Podemos verificar que nas regiões onde as curvas apresentam maior inclinação com o eixo ho rizontal (pontos que determinam valores elevados da tangente), а imprecisão na determinação de N^m é maior do que nos pontos onde as tangentes da curva apresentam valores baixos. No primeiro caso uma pequena variação num valor medido da absorção acarretará em uma grande imprecisão na determinação da densidade de metastáveis enquanto que, no segundo caso, se o valor medido de A estiver na região onde a inclinação da curva com o eixo horizontal é pequena, a propagação deste erro será bastante minimizada.

Nas regiões limites, em geral onde A < 0,15 ou A > 0,8, a imprecisão na determinação da densidade de átomos no estado metastável torna-se muito elevada. Dessa forma visando mi nimizar a propagação de erros nas medidas, alguns dos valores de absorção encontrados a determinadas pressões não foram consider<u>a</u> dos.

Uma verificação nos valores medidos para a linha 7067 Å do nível ${}^{3}P_{2}$ é suficiente para mostrar o quanto é imprecisa a determinação de N^{m} quando a absorção possui um valor fora da região considerada ideal para medidas. Nesta linha, a absorção medida no tubo de 6,5 cm é de 0,85 e com auxílio da curva construida de N em função de A, obtém-se para N^{m} o valor 110.10¹⁰ cm⁻³. Entretanto as intensidades de luz incidente e transmitida amplificadas no lock-in e registradas, utilizadas no cálculo de A, não são exatamente precisas de modo que se pode admitir uma margem de erro em torno de \pm 0,02 sobre o valor medido de A. Neste caso a absorção se encontraria dentro de uma faixa entre 0,83 e 0,87, o que implicaria numa determinação de N^m com um valor qualquer entre

90.10¹⁰ cm⁻³ e 160.10¹⁰ cm⁻³. Além disto vimos no capítulo I que, em particular a 10 Torr, o alargamento das linhas por efeito de pressão introduz um erro sistemático na determinação da densidade de metastável em particular para absorções menores aque 0,15 e maiores que 0,8.

3.2 - Medidas da Densidade de Átomos no Estado Metastável

As curvas, como as representadas nas figuras 5,6,7 e 8, foram construídas para cada uma das linhas espectrais do a<u>r</u> gônio estudadas. Sua obtenção foi possível através de uma resol<u>u</u> ção numérica da Eq.(30) e, a partir delas, obtém-se os valores de densidade de átomos no estado metastável para cada nível de ene<u>r</u> gia do gás em estudo.

Na tabela VI são apresentados os valores destas densidades para cada uma das linhas espectrais utilizadas no tr<u>a</u> balho.

As numerações (1) e (2) na tabela VI representam, respectivamente, valores muito elevados e valores muito baixos de absorção e, como foi analisado na secção anterior, nestes dois ex tremos, as medidas de N^{m} tornam-se muito imprecisas de maneira que estas absorções não foram consideradas.

Antes de entrar na análise dos resultados devemos observar que a densidade de átomos metastáveis à pressão e corre<u>n</u> te previamente fixadas, mantem-se constante para um determinado nível, seja ele ${}^{3}P_{1}$, ${}^{3}P_{2}$, ${}^{1}P_{1}$ ou ${}^{3}P_{0}$. Portanto é de se esp<u>e</u>

Tabela VI - Medidas de densidade de metastáveis do argônio. Descar gas a 10 mA em tubos de comprimentos iguais. (1) e (2) representam medidas imprecisas obtidas a partir de absorções elevadas ou baixas.

		N ^M	x 10 ¹⁰ (cm	⁻³)	$N^{M} \times 10^{10} (cm^{-3})$			
		Descarga	s em Tubos d	le 6,5 cm	Descargas em Tubos de 16 cm			
NÍVEL	ρ (Torr) λ (A)	1	5	10	1	10		
,	7272	17,5	(2)	(2)	11,0	3,2		
	7383	(2)	7,2	5,5	(2)	3,8		
³ P ₁	7514	(2)	7,6	5,8	(2)	3,8		
	8006	24,0	7,3	(2)	x	3,9		
	8103	(1)	(1)	5,2	(1)	3,7		
	7147	58,0	(2)	(2)	36,0	12,0		
3 _{P2} ,	7067	(1)	25,0	10,5	40,0	11,5		
	6965	(1)	23,0	13,5	.62,0	11,5		
	7503	5,0	x	x	3,3	x		
1	8408	(2)	x	x	(1)	x		
^P 1	8264	4,7	x	x	3,3	x		
	8521	. 4,5	x	x	3,2	x		
3 _P	8668	8,8	3,1	(1)	8,4	1,70		
U	7048	(1)	3,5	2,0	(1)	1,25		

rar que qualquer que seja a linha utilizada para medir a absorção, obtém-se a mesma densidade de átomos metastáveis para cada nível. Da mesma forma os valores encontrados não devem depender do com primento dos tubos utilizados já que as medidas são feitas na co luna positiva onde o plasma é uniforme independentemente do compri mento da descarga.

Observando a tabela VI a 10 mA e 10 Torr, onde en contramos um maior número de resultados, temos por exemplo, para o nível ${}^{3}P_{1}$, nas três linhas utilizáveis com tubos de 6,5 cm de comprimento, o valor médio com desvio máximo:

$$N_{3p_1}^m$$
 (10 mA, 10 Torr) = 5,5 ± 0,3.10¹⁰ cm⁻³

Nas mesmas condições e para o mesmo nível usando tubos de 16 cm, onde os resultados podem ser obtidos a partir de cinco linhas, encontramos:

$$N_{3_{P_1}}^{m}$$
 (10 mA, 10 Torr) = 3,7 ± 0,5.10¹⁰ cm⁻³

Para o nivel ³P₂ com duas linhas, no tubo de 6,5 cm, o resultado é:

 $\mathbb{N}_{3p_2}^{\mathbb{m}}$ (10 mA, 10 Torr) = 12 + 1,5.10¹⁰ cm⁻³

Nos tubos de 16 cm encontramos com três linhas:

$$N_{3}^{m}$$
 (10 mA, 10 Torr) = 11,7 ± 0,3.10¹⁰ cm⁻³
P₂

No nível ${}^{3}P_{0}$ temos poucos resultados já que só p<u>o</u> dem ser utilizadas duas linhas, além de termos que eliminar med<u>i</u> das de absorção abaixo de 0,15 ou acima de 0,8. No entanto obse<u>r</u> vamos que a l Torr os dois resultados obtidos com tubos de 6,5 cm ou 16 cm são bem próximos (8,8.10¹⁰ cm⁻³ e 9,4.10¹⁰ cm⁻³).

Enfim no nível P_1 a 10 mA e l Torr, obtemos no tu bo de 6,5 cm:

 $N_{1p_{1}}^{m}$ (10 mA, 1 Torr) = 4,7 ± 0,3.10¹⁰ cm⁻³

e no tubo de 16 cm:

 $N_{1_{p_1}}^{m}$ (10 mA, 1 Torr) = 3,3 ± 0,1.10¹⁰ cm⁻³

Na análise desses resultados dois pontos importantes devem ser destacados: para os níveis metastáveis, em particu lar o ${}^{3}P_{2}$, a densidade de átomos metastáveis praticamente não de pende nem da linha escolhida, nem do comprimento do tubo. Para os níveis pseudo-metastáveis ${}^{3}P_{1}$ e ${}^{1}P_{1}$ os resultados não dependem da linha escolhida, tanto para os tubos de 6,5 cm quanto para os de 16 cm. No entanto os resultados obtidos nos tubos de 6,5 cm são nitidamente superiores aos valores de densidade de átomos metast $\underline{\dot{a}}$ veis encontrados nos tubos de 16 cm.

Esta dependência não esperada da densidade de ăto mos pseudo-metastáveis em função do comprimento do tubo pode ser justificada pela presença de impurezas em quantidades diferentes nos tubos de 6,5 cm e 16 cm. Segundo A. Ricard¹ a densidade de átomos nos estados metastável e pseudo-metastável é muito sensível à quantidade de impurezas contida na descarga. Em estudo anterior S.M. Silva¹⁵ mostra que a densidade de átomos pseudo-metastáveis diminui muito mais do que a densidade dos metastáveis (cinco ve zes mais) para a mesma quantidade de impurezas.

Nos tubos de 6,5 cm os eletrodos usados são de boa qualidade enquanto que no tubo de absorção de 16 cm, utilizamos eletrodos comuns uma vez que no laboratório não dispunhamos de ou tros melhores. Mesmo trabalhando em fluxo, é provável que os el<u>e</u> trodos de baixa qualidade despreendam impurezas em quantidade su ficiente para diminuir a densidade dos pseudo-metastáveis sem mo dificar sensivelmente a dos metastáveis.

Podemos concluir então que o modelo proposto, con siderando a auto-absorção, permite determinar a densidade de áto mos metastáveis somente com medidas de absorção, o que é justamen te o objetivo deste trabalho. O simples fato de encontrar valores de densidade praticamente iguais usando linhas diferentes com for ças de oscilador também diferentes (ver tabela III) com absorção e consequentemente auto-absorção diferentes, é suficiente para jus tificar o método utilizado.

Quando usamos tubos de comprimentos diferentes on de também a auto-absorção varia, encontramos para os níveis metas

táveis valores de densidade em pleno acordo e tentamos justificar os valores diferentes encontrados para os níveis pseudo - metast<u>á</u> veis.

3.3 - Comparação dos Resultados com Valores de J. Rakowikz

Na tabela VII são apresentadas as medidas dos val<u>o</u> res N^m para cada nível de energia estudado, encontrados em tubos de 6,5 cm onde os resultados são mais confiáveis devido à boa qu<u>a</u> lidade dos eletrodos.

Na tabela VIII mostramos os resultados obtidos por J. Rakowikz² que admite, devido à propagação dos erros de medidas de absorção e de largura de linhas por Fabry-Perot, que a imprec<u>i</u> são nas medidas pode chegar a 40%.

Considerando estas imprecisões de medidas podemos admitir que, à pressão de l Torr, os nossos resultados são comp<u>a</u> tiveis com os valores encontrados por Rakowikz.

A pressões mais elevadas observamos que apesar da não coincidência entre os resultados apresentados nestas tabelas, existe uma proporcionalidade de um fator aproximado de 1,5 a 5 Torr e 2 a 10 Torr. Este aparente desacordo pode ser explicado p<u>e</u> lo fato de que, para a calibração de pressão em nossos aparelhos de medida, foi utilizado um medidor de mercúrio cuja imprecisão é grande a pressões acima de 1 Torr podendo ocorrer divergências e<u>n</u> tre nossos valores medidos de N^m e os valores encontrados por R<u>a</u> kowikz devido ao erro sistemático introduzido em nossos registros

NÉVET	TUBOS IGUA	IS DE COMPRIMENTO	6,5 cm.		
NIVEL	1 Torr	5 Torr	10 Torr		
3 _{P1}	20,7	7,4	5,5		
³ P ₂	58,0	24,0	. 12,0		
1 P 1	4,7	x	` x ´		
³ P ₀	8,8	3,3	2,0		

Tabela VII - Valores da densidade de metastáveis por nivel de ener gia obtidos neste trabalho.

Tabela VIII - Valores de N^{M} encontrados por J. Rakowikz⁽²⁾.

	N^{M} . 10 ¹⁰ cm ⁻³									
P(Torr) NÍVEL	1	5	10							
3 _{P1}	19,0	5,8	2,0							
³ _{P2}	83,0	13,0	5,0							
¹ _P 1	9,0	3,0	1,0							
³ _P 0	x	2,1	1,0							

de pressão.

3.4 - Medidas de Absorção com Lâmpada Espectral de Argônio

Neste parágrafo nosso objetivo é, a partir de medi das de absorção em descarga de luz emitida por uma lâmpada Phillips de argônio, encontrar a largura das linhas emitidas pela lâmpada. Os resultados obtidos serão comparados com resultados medidos com um Fabry-Perot numa lâmpada de argônio de mesma característica (0,9 A) e de mesmo fabricante.

O tubo de descarga de 6,5 cm utilizado como fonte (tubo-I) é substituido por uma lâmpada Phillips de argônio. Man tendo o mesmo procedimento experimental adotado na primeira eta pa, determinamos os valores de absorção de luz, emitida agora pe la lâmpada. Estas medidas estão relacionadas na tabela IX. Como na tabela VI, as numerações (1) e (2), representam respectivamente, valores muito elevados e valores muito baixos de absorção.

Com auxílio das Eq.(20) e (21) e a densidade de me tastáveis já sendo conhecida, podemos calcular $K_{v_0} \cdot L$. No tubo de 6,5 cm de comprimento e considerando os valores das constantes no sistema C.G.S., este produto é dado por:

 K_{v_0} . L = 2,78.10⁻¹⁴ .f. λ . N

Tabela IX - Medidas de absorção (A) de luz proveniente de uma lâmpada Phillips de argônio de corrente 0,9 A. (1) e (2) represen tam valores de absorção muito elevados e muito baixos, res pectivamente.

	10 mA		1 Torr			5	Tori	r	10 Torr		
NÍVEL	λ (Å)	F	I _i	^I t	A	I _i	I _t	A	I _i	I _{,t}	А
	7272	0,0169	20,2	16,0	0,21	18,6	15,7	0,16	x	x	(2)
	7383	0,119	18,1	4,7	0,74	18,7	8,8	0,53	18 , 7	9,2	0,51
3 _{P1}	7514	0,121	19,4	4,5	0,81	19,8	8,7	0,5 2	20,2	9,6	0,52
	8006	0,075	20,5	8,7	0,58	18,1	9,5	0,47	18,4	10,7	0,42
	8103	0,273	x	x	(1)	19 , 5	3,2	(1)	17,8	4,6	0,74
	7147	0,00299	17,2	16,3	(2)	18,6	16,8	0,09	x ·	x	(2)
3 _{P2}	7067	0,0296	16,4	6,4	0,61	18 , 1	9,5	0,47	-18 , 2	12,0	0,34
	6965	0,0292	18,4	9,5	0,48	19,6	11,3	0,42	19 , 5	12,5	0,36
	7503	0,133	18,7	11,5	0,38	x	x	x	x	x	x
¹ P ₁	8408	0,431	x	x	(1)	x	x	x	x	x	x
I	8264	0,172	18,3	10,7	0,42	x	x	X -	x	x	x
	8521	0,160	16,2	9,6	0,41	x	x	x	x	x	x
³ Po	8668	0,095	16,5	10 , 3	0,37	18,3	12,2	0,33	x	x	(2)
Ū	7948	0,560	19,8	. 3,8	0,81	18,5	4,6	0,75	18, 3	6,0	0,67

sendo expresso em angstrons e N^{m} em cm⁻³.

As medidas de absorção e o conhecimento do produto K_{v_0} . L nos permitem então determinar o coeficiente \prec com auxí lio das curvas mostradas na figura 4. Na tabela X estão repre sentados os valores do produto K_{v_0} . L calculados a partir dos valores de N^m apresentados na tabela VII para cada linha estu dada em tubos de 6,5 cm.

A largura Doppler é calculada usando a Eq.(19) e considerando que a temperatura do plasma é de 300 K. Observando a figura 4 podemos verificar que, para valores de ≪ maiores do que 2, qualquer imprecisão na medida de absorção gera uma grande im precisão na determinação do valor de ≪ e portanto não serão con siderados.

Conhecendo agora o valor de \ll ,que foi definido no capítulo I, Eq.(16), como sendo a razão entre a largura a meia al tura da linha emitida e a largura a meia altura de linha obsorvida, podemos escrever:

É necessário, portanto, um prévio conhecimento de Δv para, em seguida, obter-se as larguras de linha da lâmpada. Lembramos que esta largura Δv não pode ser igual a largura Doppler uma vez que temos que considerar a auto-absorção no plasma.

De acordo com A. Ricard¹ a razão entre a linha au

Tabela	Х	-	Valores	de	K _{vo} .]	Ŀ,	, α	е	$\Delta v_{\text{DOPPLER}}$	obtidos	neste	trab <u>a</u>
			lho.							- · ·		

	λ. ⁽²)	к	. L .	10 ⁴		٨		
NIVEL	λ (Α)	1 Torr	I Torr 5 Torr		1 Torr	5 Torr	10 Torr	DOPPLER
	7272	0,70	0,25	0,19	α≥2	1,4	(2)	27,0
	7384	5,00	1,78	1,40	1,65	1,6	1,4	26 , 5
3 _{P1}	7514	5,18	1,85	1,42	1,40	1,7	1,3	. 26 , 1
	8006	3,42	1,22	0,93	α > 2	1,4	1,4	24,5
	8103	12,6	4,51	3,41	α>2	1,2	1,4	24,2
	7147	0,34	0,14	0,07	α > 2	1,1	(2)	27.,4
³ P ₂	7067	3,34	1,38	0,69	1,9	1,7	1,4	27,7
	6965	3,29	1,34	0,67	α > 2	1,7	(2)	28,1
	7 503	1,29	x	x	2,0	x	x	26,1
1 _D	8408	4,69	x	x	(2)	х	x	23,3
^P 1	8264	1,84	x	x	α>2	Х	x	23,7
	8521	1,76	x	x	α > 2	x	x	23,0
3 _{P0}	8668	1,99	0,75	0,45	α≥2	1,4	(2)	22,6
	.7948	10,8	4,04	2,45	1,73	1,5	1,4	24,7

to-absorvida ($\Delta v_{1/2}$ auto) e a largura a meia altura Doppler ($\Delta v_{1/2}$ Doppler) é dada por:

$$\frac{\Delta v_{1/2 \text{ auto}}}{\Delta v_{1/2 \text{ Doppler}}} = \left\{ \frac{1}{\ln 2} \ln \left[\frac{K_{V_0} \cdot L}{\ln \left[2/(1 + e^{K_{V_0} \cdot L}) \right]} \right] \right\} (33)$$

Um cálculo numérico desta equação permite a cons trução da curva de K .L como função de $(\Delta v_{1/2} \text{ auto}^{/\Delta v})_{1/2}$ Doppler) que é mostrada na figura 13.

Na Eq.(32) a largura a meia altura da linha abso<u>r</u> vida ($\Delta v_{1/2 \text{ plasma}}$) é a linha auto-absorvida. Neste caso a Eq.(33) pode ser resumida na forma:

$$\frac{\Delta v_{p}}{\Delta v_{p}} = f(K_{v_{0}}, L) = C$$
(34)

onde $\Delta v_{\rm p} = \Delta v_{\rm 1/2 \ plasma} = \Delta v_{\rm 1/2 \ auto}$ e $\Delta v_{\rm D} = \Delta v_{\rm 1/2 \ Doppler}$.

A partir da curva representada na figura 13 pode se então determinar, conhecendo K . L , o valor de C.

Os valores de C obtidos para cada linha são list<u>a</u> dos na primeira coluna da tabela XI. Podemos observar a partir de inclinação da curva mostrada na figura 13 que, para valores de **C**





superiores a 1,8, qualquer imprecisão no valor calculado de K_{v_0} .L gera um erro na determinação de **C** e consequentemente não serãout<u>i</u> lizados para a obtenção de largura de linhas do plasma.

A partir da Eq.(34) temos:

$$\Delta v_{\rm P} = C \cdot \Delta v_{\rm D}$$

e utilizando finalmente a Eq.(32) obtemos a expressão que permite determinar a largura a meia altura da linha da lâmpada

 $\Delta v_{L} = C \cdot \alpha \cdot \Delta v_{D}$

Os resultados obtidos através deste método são apr<u>e</u> sentados na tabela XI. Nos espaços em parênteses, (1) e (2), de<u>s</u> ta tabela não foram colocados os resultados obtidos pois os val<u>o</u> res de absorção utilizados para seus cálculos são, respectivamente, muito elevados e muito baixos, o que implica em imprecisão nas medidas.

Uma comparação de nossas medidas de largura de l<u>i</u> nhas da lâmpada com os resultados encontrados por A. Ricard¹ e J. Rakowitz², onde os valores de largura de linhas foram obtidos por meio de espectrômetro Fabry-Perot de alta resolução, é feita na tabela XII.

A partir desta comparação podemos comprovar a val<u>i</u> dade do método alternativo que utilizamos na determinação de N^{m} .
Tabela XI - Valores de C e $\Delta v_{L\widehat{A}MPADA}$ obtidos neste trabalho. (1) e (2) representam medidas imprecisas obtidas a par tir de absorções muito elevadas e muito baixas, respec tivamente.

NÍVEL	λ (Å)	$C = (\Delta v_P / \Delta v_D)$			Δν _L ÂMPADA (mk)			
		1 Torr	5 Torr	10 Torr	1 Torr	5 Torr	10 Torr	
³ _P 1	7272	1,13	1,04	1,03	α > 2	39	, (2)	
	7384	1,69	1,32	1,25	> 4	56	46	
	7514	1,71	1,33	1,25	62	59	42	
	8003	1,54	1,20	1,16	α > 2	41	40	
	8103	2,50	1,65	1,54	α > 2	48	52	
³ _{P2}	7147	1,05	1,02	1,00	α > 2	31	(2)	
	7067	1,54	1,25	1,12	81	59	43	
	6965	1,53	1,23	1,12	α > 2	59	(2)	
¹ _P 1	7503	1,24	x	x	65	x	x	
	8408	1,67	x	x	(2)	x	x	
	8264	1,34	x	x	α > 2	x	x	
	8521	1,30	x	x	α > 2	x	x	
3 _{P0}	8668	1,35	1,14	1,07	α > 2	36	(2)	
	7948	1,86	1,60	1,41	(1)	58	49	

Tabela XII - Valores de $\Delta v_{\rm L}$ encontrados por A. Ricard^[1] e J. Ra kowikz^[2] em comparação aos resultados obtidos neste trabalho.

λ (Å)	Δυ (mk) Valores encontrados por A. Ricard ^[1]	Δυ (mk) Valores encontrados por J. Rakowikz ^[2]	1 Torr	Δν _L (mk) 5 Torr	10 Torr
.6965	45	60	x	5 9	, x
7948	65	61	x	58	49
8668	41	x	x	36	x
7504	60	65	65	x	x
7384	50	56	74	56	46

os resultados obtidos neste trabalho estão em bom acordo com os obtidos por A. Ricard¹ e J. Rakowitz² em trabalhos independentes. Para a linha 7948 ^A Ricard¹⁶ sugere um valor inferior ao valor por ele encontrado (65 mK) devido a dificuldades experimentais na execução desta medida. Isto vem reforçar ainda mais a indica ção dada em nossa medida para essa linha que foi em torno de 56 mK.

CONCLUSÃO

No método proposto para a determinação da densidade de átomos no estado metastável, obtivemos, para diferentes linhas espectrais, em tubos da mesma dimensão, resultados em excelente acordo entre sí e com os valores normalmente encontrados na literatura.

Mostramos também que o método usando a expressão simplificada para o coeficiente de absorção tem limite de validade. Nos níveis ${}^{3}P_{1}$, ${}^{3}P_{2}$ e ${}^{3}P_{0}$ as medidas tem validade até uma pre<u>s</u> são de 10 Torr. No nível ${}^{1}P_{1}$ este limite é de 1 Torr. Para pressões acima destes valores o efeito de alargamento por pressão não pode ser desprezado.

Medidas com lâmpadas Phillips de argônio permitem encontrar, considerando o alargamento devido a auto-absorção, a largura de linhas da lâmpada com somente medidas de absorção ópt<u>i</u> ca. Embora este não tenha sido o objetivo central do trabalho, o método utilizado para a determinação de largura de linhas pode per feitamente ser utilizado em laboratórios onde não existe disponibilidade de espectrômetros de alta resolução.

Os valores encontrados estão em bom acordo com os resultados obtidos por outros autores e, portanto, representam ma is uma comprovação da validade do método proposto.

APÊNDICE

Programa em linguagem BASIC utilizado na resolução da Eq.(31)
Capítulo I.

$$A = \frac{\int_{-\infty}^{\infty} \left(1 - e^{2} \sqrt{\frac{\pi M}{2RT}} \lambda N F L e^{\omega^{2}}\right)^{2} d\omega}{\int_{-\infty}^{\infty} \left(1 - e^{-\left(\frac{e^{2}}{mc} - \frac{\pi M}{2RT} \lambda N F L e^{-\omega^{2}}\right)\right)} d\omega}$$
(31)

Na linha 160 do programa, K representa uma constan te obtida a partir do produto $(e^2/mc) \cdot (\pi/2R)^{1/2}$ na Eq.(31) em uni dades do sistema C.G.S..

Na linha 170, ¥ é definido como sendo a densidade de matastáveis (N^m) e Q, na linha 310, representa a absorção (A).

Os limites de integração foram testados e verif<u>i</u> cou-se que era suficiente definir a integral de -4 a +4. Dentro deste intervalo os resultados não sofrem qualquer alteração sign<u>i</u> ficativa (linhas 230 e 240).

PROGRAMA

100 REM PROGRAMA ABS

110 INPUT "LAMBDA EM cm, L"; L

120 INPUT "FORÇA DE OSCILADOR, V"; V

130 INPUT "TEMPERATURA EM KELVIN, T"; T

140 INPUT "MASSA MOLECULAR EM g, M"; M

150 INPUT "COMPRIMENTO DO TUBO EM cm, H"; H

160 K = 1,16042 * 1E - 6 * H

170 FOR Y = 1E10 TO 50E10 STEP 2E10

·2

180 GOSUB 210 190 NEXT Y 200 END 210 N = 0220 D = 0230 FOR J = 0 TO 8 STEP . 05 240 W = J - 4250 R = (1-EXP(-K*SQR(M/T)*L*V*Y*EXP(-W 2)))260 S = (R 2) * .05270 N = N + S280 C = R * .05290 D = D + C300 NEXT J 310 Q = N/D320 PRINT Y,Q 340 RETURN

68

BIBLIOGRAFIA

- RICARD, A. <u>Contribution à l'etude des atomes metastables dans</u> <u>des decharges luminescentes de gaz rares à l'etate station</u> <u>naire</u>. Tese de doutorado - L'Universite Paul Sabatier de Toulouse, 1971.
- RAKOWIRZ, J. <u>Etude des atomes metastables presents dans des</u> decharges luminescentes stationnaire de argon a basse pres-<u>sion</u>. Tese de doutorado - L'Universite Paul Sabatier de Toulouse, 1974.
- MITCHELL, A.C.G. and ZEMANSKY, M.W. <u>Ressonance radiation and</u> <u>excited atoms</u>. 3nd. London, Cambridge University Press, 1971.
- 4. ORTHMANN, W. and PRIGSHEIM P.Z. Phys. 43, 9 (1927).
- 5. STACEY D.N. and VAUGHAM, J.M. Phys. Lett. 11, 105, 6 (1964).
- 6. COPLEY, G.H. and CAMM, D.M. JQSRT 14 (1974) 899.

7. LEE, C.S. and CAMM, D.M. JQSRT 15 (1975) 211.

8. AESCHLIMAN, D.P.; HILL, R.A. and EVANS, D.L. Phys. Rev. A, 14

69

ţ

(1976) 1421.

9. VALLE, O.; RANSON, P. and CHAPELLE, J. JQSRT 18 (1977) 327.

10. VOIGT, W. Munch Ber. p. 603 (1912).

11. MUZART, J.L.R. Relatório interno.

12. HOWATSON, A.M. An introduction to gas descharges. 2nd ed. New York, Pergamon Press (1976).

13. MOZART, J.L.R. Trabalho apresentado para Concurso de Prof. Ti tular - UFSC (1980).

14. HOLSTEIN, T. Imprisonment of ressonance radiation in gases II. Phys. Rev. 83 (6):1159-1168, 1951.

15. SILVA, S.M. Estudo de transferência de energia entre estados metastáveis de gases nobres e hidrogênio. Dissertação de mestrado - UFSC (1983).

16. RICARD, A. Comunicação particular.