

SOUTHERN BRAZILIAN JOURNAL OF CHEMISTRY
SOUTH. BRAZ. J. CHEM., Vol.13, No. 13, 2005.

1

**THEODORO AUGUSTO RAMOS – A BRAZILIAN CONTRIBUTION
TO THE MODEL OF THE ATOM***

Lavinel G. Ionescu ^{a,b} and Luis Alcides Brandini De Boni ^b

SCIENCO Scientific Consulting Services ^a
Huntington Beach, California, USA

&

Departamento de Química Pura, Faculdade de Química ^b
Pontifícia Universidade Católica do Rio Grande do Sul
Porto Alegre, RS, BRASIL

ABSTRACT

The present article discusses the contribution of Theodoro Augusto Ramos, A Brazilian mathematician, to the model of the atom. In a paper entitled “The Theory of Relativity and the Spectral Lines of Hydrogen”, presented to the Brazilian Academy of Sciences in November 1923, Theodoro Ramos analyzed the fine spectra of the hydrogen atom using the principles of the general theory of relativity. His results represent an improvement of the Bohr-Sommerfeld model.

RESUMO

O presente artigo trata da contribuição de Theodoro Augusto Ramos, um matemático brasileiro, para o modelo atômico. Num trabalho com título “A Teoria de Relatividade e as Raias Espectraes do Hidrogênio”, apresentado perante a Academia Brasileira de Ciências em Novembro de 1923, Theodoro Ramos analizou o espectro fino do átomo de hidrogênio usando a teoria de relatividade geral. Os seus resultados representam uma melhoria do Modelo de Bohr-Sommerfeld.

KEYWORDS. Hydrogen Atom, Atomic Models, Fine Spectra, Theory of Relativity.

Theodoro Augusto Ramos (1895-1935) was one of the most notable and productive Brazilian mathematicians of his time. He graduated in civil engineering in 1917 from the Escola Politécnica of Rio de Janeiro, one of the traditional engineering schools of Latin America, founded as a military institution in 1792, soon after the arrival of the Portuguese Court in Brazil.

- Paper presented in part at the XLIV Brazilian Congress of Chemistry (Associação Brasileira de Química - ABQ), Fortaleza, Ceará, Brazil, September 20-24, 2004.

He obtained the Doctoral Degree in Physical and Mathematical Sciences from the same institution and his thesis was entitled "On Functions of Real Variables". During the same year he accepted a position in mathematics in the Engineering School (Escola Politécnica) of São Paulo. It was in São Paulo that Theodoro Ramos made his more important contributions to science and mathematics. He published various articles dealing with mathematical physics and several textbooks on advanced mathematics.

He played an important role in the establishment of what is now the University of São Paulo and was a member of the Organizing Committee named by the Governor Armando Oliveira Salles. Theodoro Ramos was the first Dean of the Faculty of Philosophy, Sciences and Letters and was instrumental in inviting and bringing to Brazil during the early 1930's a large number of European scientists in mathematics, physics, chemistry and biology.

According to well-informed sources, Theodoro Ramos spent some time working with Niels Bohr in Copenhagen and was familiar with scientific circles in Europe.

The present paper deals with the contribution of Theodoro Augusto Ramos to the model of the atom. In November 1923, he presented a work entitled "*The Theory of Relativity and the Spectral Lines of Hydrogen*" to the Brazilian Academy of Sciences. The article was published six years later in the first issue of the *Annaes da Academia Brasileira de Ciencias* in 1929. Theodoro Ramos analyzed the fine spectra of the hydrogen atom using the principles of the general theory of relativity. Earlier, in 1923, Arnold Sommerfeld had explained the splitting of the Balmer lines of hydrogen analyzing the movement of the electron around the nucleus using the restricted theory of relativity.

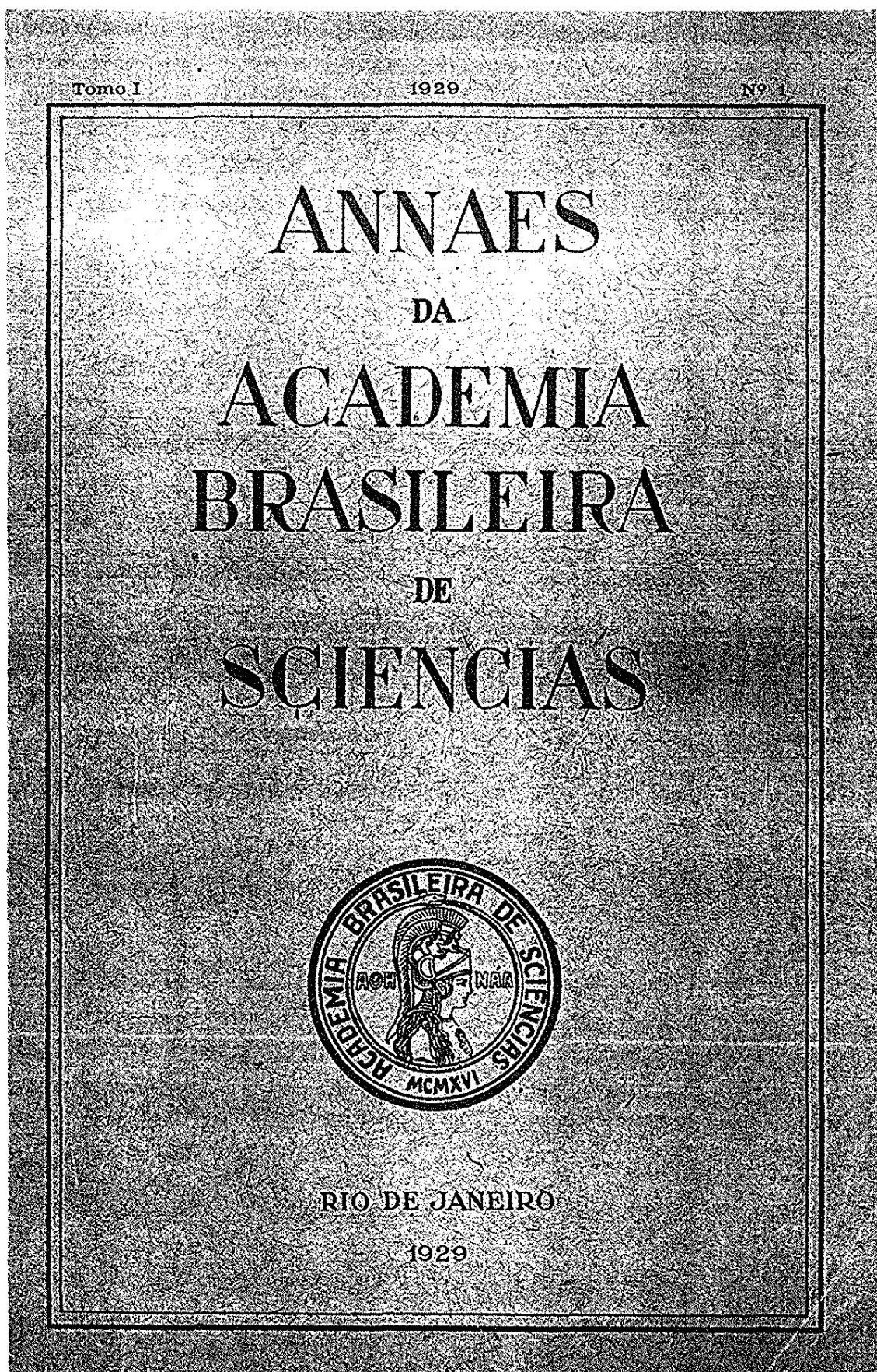


Theodoro Augusto Ramos (1895-1935)

SOUTH. BRAZ. J. CHEM., Vol.13, No. 13, 2005.

L.G. Ionescu & L.A. B. De Boni

3



A THEORIA DA RELATIVIDADE E AS RAIAS
ESPECTRAES DO HYDROGENIO

THEODORO RAMOS

Sommerfeld conseguiu explicar o desdobramento das raias da série classica de Balmer relativa ao hydrogenio (1), estudando o movimento dos electrons em torno do nucleo positivo sob o ponto de vista da theoria da relatividade restricta (2). Sommerfeld supoz um campo de Minkowski e desprezou o movimento do nucleo. G. Darwin (3), estudou a influencia deste deslocamento e achou um termo correctivo desprezivel para o afastamento das raias do "doublet".

Neste pequeno trabalho vamos abordar o problema sob o ponto de vista da theoria da relatividade generalizada.

O nucleo positivo será assimilado a uma esphera de raio α e de massa M e cuja carga electrostatica é E . Teremos um campo com symetria espherica em que são nullas as componentes do potencial vector.

O espaço-tempo no exterior da esphera será definido por (4)

(1) Sommerfeld "La constitution de l'atome et les raias spectrales" t. 2, 1923.

(2) Mostramos em um trabalho anterior que o mesmo resultado pôde ser obtido modificando ligeiramente o potencial electrostatico.

(3) C. G. Darwin, Phil. Mag. (1920), de acordo com a citação de Sommerfeld, op. cit., pg. 568, t. 2.

(4) Deve-se este ds^2 a H. Vanderlinden. Consulte-se a pg. 95 do excelente tratado de Th. De Donder "La Gravifique Einsteinienne". Este autor emprega um outro sistema de constantes.

A THEORIA DA RELATIVIDADE E AS RAIAS
ESPECTRAES DO HYDROGENIO

THEODORO RAMOS

Sommerfeld conseguiu explicar o desdobramento das raias da série classica de Balmer relativa ao hydrogenio (1), estudando o movimento dos electrons em torno do nucleo positivo sob o ponto de vista da theoria da relatividade restricta (2). Sommerfeld supoz um campo de Minkowski e desprezou o movimento do nucleo. G. Darwin (3), estudou a influencia deste deslocamento e achou um termo correctivo desprezivel para o afastamento das raias do "doublet".

Neste pequeno trabalho vamos abordar o problema sob o ponto de vista da theoria da relatividade generalizada.

O nucleo positivo será assimilado a uma esphera de raio α e de massa M e cuja carga electrostatica é E . Teremos um campo com symetria espherica em que são nullas as componentes do potencial vector.

O espaço-tempo no exterior da esphera será definido por (4)

(1) Sommerfeld "La constitution de l'atome et les raias spectrales" t. 2, 1923.

(2) Mostramos em um trabalho anterior que o mesmo resultado pôde ser obtido modificando ligeiramente o potencial electrostatico.

(3) C. G. Darwin, Phil. Mag. (1920), de acordo com a citação de Sommerfeld, op. cit., pg. 568, t. 2.

(4) Deve-se este ds^2 a H. Vanderlinden. Consulte-se a pg. 95 do excelente tratado de Th. De Donder "La Gravifique Einsteinienne". Este autor emprega um outro sistema de constantes.

A TH. DA RELAT. E AS RAIAS ÉSP. DO HYDR.

21

$$ds^2 = - \frac{dr^2}{1 - \frac{\gamma}{r} + \frac{\epsilon^2}{r^2}} - r^2 [d\theta^2 + \sin^2 \theta d\varphi^2] + \\ + c^2 \left(1 - \frac{\gamma}{r} + \frac{\epsilon^2}{r^2}\right) dt^2$$

em que $\gamma = \frac{2fM}{c^2} + \frac{\epsilon^2}{a}$ e $\epsilon^2 = \frac{fE^2}{c^4}$,

f designando a constante de Gauss e c a velocidade da luz.

O movimento do electron de massa m e de carga e pôde ser estudado no espaço e no tempo com o auxilio do principio generalizado da conservação da quantidade de movimento e da energia.

Ponhamos $L = mc^2 [1 - V] + \frac{eE}{r}$

em que $V = \frac{1}{c} \frac{ds}{dt}$,

e consideremos o tensor $\omega_\delta = p_r \delta r + p_\varphi \delta_\varphi + p_\theta \delta_\theta - W \delta t$,

cujas componentes de espaço são as quantidades de movimento generalizadas (1)

$$p_r = \frac{\delta L}{\delta r'}, \quad p_\varphi = \frac{\delta L}{\delta \varphi'}, \quad p_\theta = \frac{\delta L}{\delta \theta'}$$

(os accentos designando as derivadas em relação a t), e cuja componente de tempo é a energia total generalizada

$$W = r' \frac{\delta L}{\delta r'} + \varphi' \frac{\delta L}{\delta \varphi'} + \theta' \frac{\delta L}{\delta \theta'} - L$$

As equações diferenciaes do movimento serão obtidas expri-

mindo que ellas admitem como invariante integral $\int_C \omega_\delta$

extendida a um contorno fechado qualquer no espaço a 7 dimensões $(r, \varphi, \theta, p_r, p_\varphi, p_\theta, t)$.

(1) Alguns autores dão a estas expressões a denominação de "momentos".

Obtem-se assim, mediante um calculo classico, as condições

$$\frac{dp_r}{dr} + \frac{\delta W}{\delta r} dt = 0$$

$$-dr + \frac{\delta W}{\delta p_r} dt = 0$$

e mais 4 equações analogas para φ e θ , e também

$$-dW + \frac{\delta W}{\delta t} dt = 0$$

Como W não depende explicitamente de φ e de t , tira-se imme-

diatamente $\frac{dp_\varphi}{dt} = 0$, $dW = 0$

$$p_\varphi = \text{const.} = p \quad \text{e} \quad W = \text{const.} ;$$

vem também $\frac{dp_\theta}{ds} = -\frac{\delta W}{\delta \theta} \frac{dt}{ds}$

que desenvolvida dá

$$\frac{d}{ds} \left(r^2 \frac{d\theta}{ds} \right) = r^2 \sin \theta \cos \theta \left(\frac{dp_\theta}{ds} \right)^2 .$$

Estas equações permitem concluir que a energia total generalizada é constante e que a trajectória pôde ser considerada como

pertencente ao plano $\theta = \frac{\pi}{2}$.

$$\text{As equações } p_\varphi = p \quad \text{e} \quad W = \text{const.}$$

dão, então, $mc^2 \frac{d\varphi}{ds} = p$

$$c \left[1 - \frac{\gamma}{r} + \frac{e^2}{r^2} \right] \frac{dt}{ds} = \frac{W}{mc^2} + \frac{eE}{mc^2r} + I .$$

Tem-se, também,

$$p_r = mc \frac{dr}{ds} \left[1 - \frac{\gamma}{r} + \frac{e^2}{r^2} \right]^{-1}$$

$$c^2 \left[1 - \frac{\gamma}{r} + \frac{\varepsilon^2}{r^2} \right] \left(\frac{dt}{ds} \right)^2 - \left[1 - \frac{\gamma}{r} + \frac{\varepsilon^2}{r^2} \right]^{-1} \left(\frac{dr}{ds} \right)^2 - \\ - r^2 \left(\frac{d\varphi}{ds} \right)^2 = 1.$$

Eliminando $\frac{dt}{ds}$, $\frac{dr}{ds}$ e $\frac{d\varphi}{ds}$ entre estas 4 equações, vem

$$\frac{p^2}{r} = \left[\frac{W}{c} + \frac{eE}{r} + mc \right]^2 \left[1 - \frac{\gamma}{r} + \frac{\varepsilon^2}{r^2} \right]^{-2} - \\ - mc^2 \left[1 - \frac{\gamma}{r} + \frac{\varepsilon^2}{r^2} \right]^{-1} \frac{p^2}{r^2} \left[1 - \frac{\gamma}{r} + \frac{\varepsilon^2}{r^2} \right]^{-1}$$

Desenvolvendo em série

$$\left[1 - \frac{\gamma}{r} + \frac{\varepsilon^2}{r^2} \right]^{-1} \text{ e } \left[1 - \frac{\gamma}{r} + \frac{\varepsilon^2}{r^2} \right]^{-2} \text{ conservando}$$

sómente os primeiros termos do desenvolvimento (o que é permitido pois $\frac{\gamma}{r}$ e $\frac{\varepsilon^2}{r^2}$ são muito pequenos) vem para p_r^2

a expressão approximada

$$p_r^2 = \left(2mW + \frac{W^2}{c^2} \right) + 2 \left[meE + \frac{eE}{c^2} W - \frac{mc^2\gamma}{2} \right] \frac{1}{r} + \\ + \left[\frac{e^2 E^2}{c^2} - p^2 \right] \frac{1}{r^2}$$

As condições de estabilidade da trajectória são

$$\int_{(\varphi)} p_r d\varphi = nh, \quad \int_{(r)} p_r dr = n_1 h$$

em que n e n_1 designam 2 numeros inteiros e h é a constante universal de Planck. As integrações devem ser extendidas á todo o domínio de variação de φ_r e de respectivamente.

A primeira condição dá $p = \frac{nh}{2\pi}$.

Quanto à segunda, tem-se

$$J = \int_{(r)} \sqrt{A + 2\frac{B}{r} + \frac{C}{r^2}} dr = n_1 h$$

em que

$$A = 2mW + \frac{W^2}{c^2}, \quad B = meE + \frac{eEW}{c^2} - \frac{mc^2\gamma}{2}, \quad C = -\frac{n^2h^2}{4\pi^2} + \frac{e^2E^2}{c^2}$$

As integrações do tipo de J já foram calculadas por Sommerfeld.

$$\begin{aligned} \text{Encontra-se} \quad J &= -2\pi i \left(C - \frac{B}{\sqrt{A}} \right) = n_1 h \\ -2\pi i C &= -h \sqrt{n^2 - u^2}, \quad \alpha = \frac{2\pi e^2}{hc} \\ \frac{B}{\sqrt{A}} &= \frac{eE \left(1 + \frac{W}{mc^2} \right) - \frac{e^2\gamma}{2}}{e \left[\left(1 + \frac{W}{mc^2} \right)^2 - 1 \right]^{1/2}}, \quad u = \alpha \frac{E}{e} \end{aligned}$$

Obtem-se a relação approximada

$$\begin{aligned} &\left[4\pi^2 e^2 E^2 + c^2 h^2 (n_1 + \sqrt{n^2 - u^2})^2 \right] \left(1 + \frac{W}{mc^2} \right)^2 - \\ &- 4\pi^2 c^2 \gamma e E \left(1 + \frac{W}{mc^2} \right) - c^2 h^2 (n_1 + \sqrt{n^2 - u^2})^2 = 0 \end{aligned}$$

Com grande approximação pode-se escrever

$$\begin{aligned} 1 + \frac{W}{mc^2} &= \left[1 + \frac{u^2}{(n_1 + \sqrt{n^2 - u^2})^2} \right]^{-1/2} \times \\ &\times \left[1 + \frac{\frac{\pi^2 \gamma c^2}{2h^2} u^2 (n_1 + \sqrt{n^2 - u^2})^{-4}}{u^2 (n_1 + \sqrt{n^2 - u^2})^{-2} + 1} \right] + \frac{\frac{\pi \gamma c}{h} u (n_1 + \sqrt{n^2 - u^2})^{-2}}{u^2 (n_1 + \sqrt{n^2 - u^2})^{-2} + 1} \end{aligned}$$

A TH. DA RELAT. E AS RAIAS ESP. DO HYDR.

25

Desenvolvendo em série os radicais, vem

$$\left[1 + \frac{u^2}{(n_1 + \sqrt{n^2 - u^2})^2} \right]^{-\frac{1}{2}} = 1 - \frac{1}{2} \frac{u^2}{(n+n_1)^2} -$$

$$- \frac{1}{2} \frac{u^4}{(n+n_1)^4} \left(\frac{1}{4} + \frac{n_1}{n} \right) + \dots$$

$$\frac{\frac{\pi^2 \gamma^2 c^2}{2 h^2} n^2 (n_1 + \sqrt{n^2 - u^2})^{-4}}{u^2 (n_1 + \sqrt{n^2 - u^2})^{-2} + 1} =$$

$$= \frac{\pi^2 \gamma^2 c^2}{2 h^2} \left[\frac{u^2}{(n+n_1)^4} + \frac{2n_1 + n}{n(n+n_1)^6} u^4 + \dots \right]$$

$$\frac{\frac{\pi \gamma c}{h} u (n_1 + \sqrt{n_2 - u_2})^{-2}}{u^2 (n_1 + \sqrt{n_2 - u_2})^{-2} + 1} =$$

$$= \frac{\pi \gamma c}{h} \left[\frac{u}{(n+n_1)^2} + \frac{u^3}{(n+n_1)^4} \frac{n_1}{n} + \dots \right]$$

A frequencia ν da radiação emitida (ou absorvida) quando o electron passa de uma órbita à qual corresponde a energia W_k para outra à qual se refere a energia W_n é dada pela equação de Planck-Einstein

$$h \nu = W_k - W_n$$

Vem

$$\nu = [n, n_1] - [k, k_1]$$

em que

$$[n, n_1] = R \cdot \frac{E}{e} \left\{ \left(\frac{E}{e} - \frac{2\pi\gamma c}{h\alpha} \right) \frac{1}{(n+n_1)^2} - \frac{2\pi\gamma c}{h} \frac{E}{e} \frac{\alpha}{(n+n_1)^4} \frac{n_1}{n} + \frac{\alpha^2}{(n+n_1)^4} \left(\frac{E}{e} \right)^3 \left(\frac{1}{4} + \frac{n_1}{n} \right) + \dots \right\}$$

$$R = \frac{2\pi^2 mc^4}{h^3}$$

Vê-se que o termo achado por Sommerfeld

$$R \left(\frac{E}{e} \right)^2 \frac{1}{(n+n_1)^2} + \frac{1}{4} \frac{\alpha^2 R}{(n+n_1)^4} \left(\frac{E}{e} \right)^4$$

sofre uma diminuição cuja parte principal é dada pela quantidade

$$-\frac{2\pi\gamma c}{h\alpha} R \frac{E}{e} \frac{1}{(n+n_1)^2}.$$

Quanto ao termo que rege a estructura do "doublet", sofre também uma diminuição correspondente a

$$-\frac{2\pi\gamma c}{h} \alpha R \left(\frac{E}{e} \right)^3 \frac{n_1}{n} \frac{1}{(n+n_1)^4}.$$

A correcção do termo principal representa, para o hydrogenio, uma fracção do termo de Sommerfeld $\frac{1}{4} \frac{\alpha^2 R}{(n_1+n)^4}$ da ordem de grandeza de $\frac{\gamma c}{h\alpha^3}$ ou 10^{-7} (1), e não pôde, portanto, ser, actualmente, submetida ao "contrôle" experimental.

(1) Adoptando para as constantes os valores que se acham na obra de Sommerfeld, e admittindo com Rutherford que é de 10^{-16} a ordem de grandeza do raio do nucleo positivo.

A TH. DA RELAT. E AS RAIAS ESP. DO HYDR.

27

Quanto á correcção relativa á estructura do "doublet", ella é uma fracção da ordem de 10^{-12} do termo correspondente achado por Sommerfeld; trata-se, pois, de uma modificação desprezivél. E', entretanto, interessante constatar que Paschen em suas experiencias achou para o afastamento do "doublet" do hydrogenio um valor ligeiramente inferior ao que foi calculado por Sommerfeld. A experiencia confirma, pois, uma correcção tendo o mesmo sentido da que achamos; a ordem de grandeza é, porém, diferente.

Terminando esta nota assinalaremos que o estudo da orbita do electron pôde ser effectuado com o auxilio das funções ellipticas. A variavel φ é dada em função de r por uma integral que contém um radical do 4.^o grão em $\frac{1}{r}$ (2).

Sessão de Novembro de 1923.

(2) Em um campo de Schwarzschild encontra-se um radical do 3.^o grão.

T. 1, n.^o 1, Março de 1929

Theodoro Ramos approached the problem from the point of view of the general theory of relativity. It is a rather complex mathematical treatment that analyzes the movement of the electron around the nucleus and it involves differential equations with seven coordinates ($r, \theta, \varphi, p_r, p_\theta, p_\varphi, t$). Since the development is essentially mathematical, we reproduced the original article in entirety in Portuguese.

As can be seen from the analysis of the treatment, the results obtained by Theodoro Ramos explained a little better the splitting of the doublet and represents an improvement of the Bohr-Sommerfeld model of the atom.

ACKNOWLEDGEMENT. Financial support received by LGI from Sarmisegetusa Research Group (SRG), Santa Fe, New Mexico, USA, is gratefully acknowledged.

REFERENCES

1. T. A., Ramos, *Ann. Acad. Bras. Ci.*, 1(1), 20-27(1929).
2. A. Clássico, *Spectrum-J.Bras.Ci.*, 1(2), 46-48 (1981).
- 3.. M. Guimarães Ferri and S. Motoyama. "Hstória das Ciências no Brasil". EDUSP, São Paulo, SP, Brasil, Vol.2, pp. 44-45, 1979.
4. L.G. Ionescu and L.A. B. De Boni, *Tchê Química*, 2(1), 30-37 (2005).
5. F. De Azevedo, "As Ciência no Brasil", Editora Melhoramentos, São Paulo, Brasil, 1955.