

## **Problema Restrito dos três Corpos: Um Teorema de Poincaré-Birkhoff sobre Existência de Órbitas Periódicas**

W. M. OLIVA

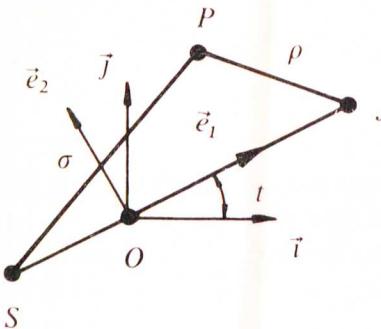
Apresentaremos, nesta exposição, uma demonstração de Moser ([4], p. 67) de uma questão proposta por Poincaré ([1]) e resolvida por Birkhoff ([3]), sobre a existência de determinadas órbitas periódicas no problema restrito dos três corpos.

E bem conhecido que existem órbitas periódicas no movimento de uma partícula  $P$ , sem massa, em volta de um corpo  $S$ , com massa; são órbitas elíticas. Perturbando-se o movimento de  $P$  com a introdução de um segundo corpo  $J$ , com massa positiva, no plano do movimento, de modo que  $J$  e  $S$  descrevam movimentos circulares uniformes ao redor de seu centro de massa, pergunta-se: persistem movimentos periódicos da partícula  $P$ ? A resposta é afirmativa; uma infinidade de tais movimentos periódicos continua a existir após a perturbação.

O método proposto por Poincaré foi o de olhar para o espaço de fase dos movimentos (no caso em questão é um aberto do  $\mathbb{R}^4$ ), escolher um conveniente valor regular de uma integral primeira do movimento (integral de Jacobi), determinar a natureza da variedade tridimensional correspondente a tal valor regular (no caso é o espaço projetivo tri-dimensional  $P^3$ ), escolher uma superfície  $\Sigma$ , transversal às trajetórias em  $P^3$ , que admita uma *transformação de Poincaré* ([5], p. 159) ( $\Sigma$  é, no caso, uma coroa circular), e finalmente, mostrar que tal transformação admite um ponto fixo. Poincaré chegou mesmo a enunciar uma conjectura geométrica que, se verdadeira, permitiria determinar pontos fixos para a referida transformação da coroa; essa conjectura foi mais tarde provada por Birkhoff ([2]).

Para escrever as equações do movimento de  $P$  escolhe-se um referencial fixo  $(0, \vec{i}, \vec{j})$  em que  $0$  é o centro de massa dos pontos materiais  $S$  e  $J$ ; para simplificar, admite-se que sejam iguais a 1: a distância  $SJ$ , a soma das massas de  $S$  e  $J$  e a velocidade angular de  $S$  e de  $J$  em torno de  $0$ . Indicando-se por  $\mu$  a massa de  $J$ , por  $(u_1, u_2)$  as coordenadas de  $P$  no referencial  $(0, \vec{i}, \vec{j})$ , por  $\sigma$

a distância  $PS$  e por  $\rho$  a distância  $PJ$ , a partícula  $P$  será acelerada por  $i\vec{u}_1\vec{t} + i\vec{u}_2\vec{J}$  e as leis de Newton fornecem



$$\ddot{u}_i = \frac{\partial V}{\partial u_i}, \quad i = 1, 2,$$

$$V = \frac{1-\mu}{\sigma} + \frac{\mu}{\rho}.$$

A transformação desse sistema de 2.<sup>a</sup> ordem em um de 1.<sup>a</sup> ordem é obtida introduzindo-se novas variáveis  $v_1 = \dot{u}_1$  e  $v_2 = \dot{u}_2$ . Chamando de  $\tilde{H}$  a hamiltoniana dependente do tempo:

$$\tilde{H} = \frac{1}{2}(v_1^2 + v_2^2) - v$$

obtem-se

$$\begin{aligned}\dot{u}_i &= \tilde{H}_{v_i} & i = 1, 2. \\ \dot{v}_i &= -\tilde{H}_{u_i}\end{aligned}$$

A fim de se obter um sistema hamiltoniano autônomo (independente do tempo) introduz-se um referencial móvel  $(0, \vec{e}_1, \vec{e}_2)$  de mesma orientação que o fixo e tal que  $\vec{e}_1$  seja o versor de  $OJ$ . Sendo  $(x_1, x_2)$  as coordenadas de  $P$  no referencial móvel tem-se

$$\begin{aligned}x &= x_1 + ix_2 = ue^u \\ y &= ve^u,\end{aligned}$$

em que  $u = u_1 + iu_2$  e  $v = v_1 + iv_2$ , que constitui uma transformação canônica em que a nova hamiltoniana é independente do tempo e toma a forma

$$H = \frac{1}{2} |y|^2 - V - D$$

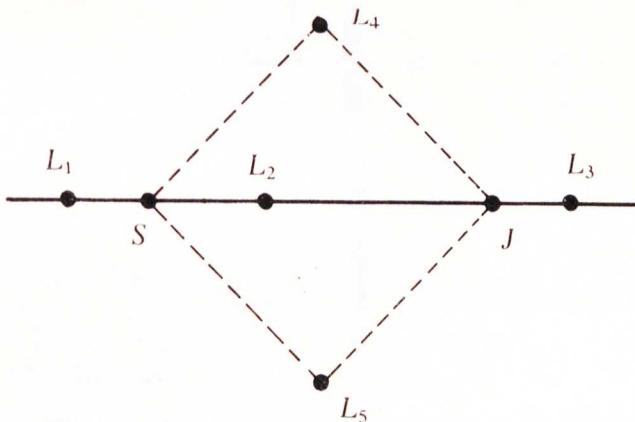
(integral de Jacobi) em que  $D = \operatorname{Im} x\bar{y}$  (parte imaginária de  $x\bar{y}$ ). Nas coordenadas móveis os pontos  $J$  e  $S$  têm, respectivamente, coordenadas  $(1-\mu, 0)$  e  $(-\mu, 0)$ ; o espaço de configurações é  $\mathbb{R}^2 - \{J, S\}$  e o espaço de fase é  $(\mathbb{R}^2 - \{J, S\}) \times \mathbb{R}^2$ .

Como  $x = ue^u + iue^u = ve^u + iue^u = v + ix$ , chega-se facilmente a

$$H = \frac{1}{2} \{ |\dot{x}|^2 - F(x) \}$$

em que  $F(x) = |x|^2 + 2V$ .

Os pontos críticos do problema são os pontos da forma  $(x_1, x_2, 0, 0)$  tais que  $dF(x_1, x_2) = 0$ . Suas projeções no espaço das configurações são os cinco pontos  $L_i$  ( $i = 1, \dots, 5$ ) dispostos como na figura

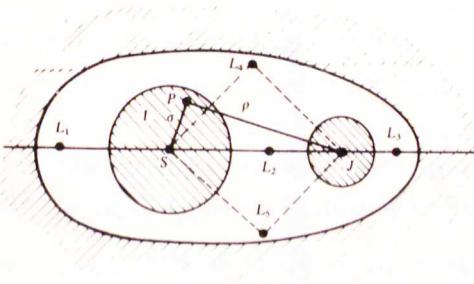


As posições de  $L_1$ ,  $L_2$  e  $L_3$  dependem de  $\mu$  enquanto que os triângulos  $L_4SJ$  e  $L_5SJ$  são equiláteros.

Para  $C$  suficientemente grande o conjunto dos movimentos possíveis que correspondem à relação

$$H(x, \dot{x}) = -\frac{C}{2} = \frac{1}{2}(|\dot{x}|^2 - F(x)),$$

isto é,  $F(x) = C + |\dot{x}|^2$ , estão dispostos no espaço das configurações no interior de duas ovais menores e no exterior de uma oval maior que envolve os cinco pontos críticos; as regiões hachuradas correspondem à relação



$F(x) \geq C$ .  $C$  é um valor regular de  $F(x)$  e a igualdade  $F(x) = C$  corresponde às três ovais. Quando  $C$  diminui as ovais menores aumentam enquanto que a maior diminui e a região I para um dado  $C$  chama-se *região de Hill*; é esta a região aonde verificaremos a existência de movimentos periódicos.

Introduzindo a transformação canônica

$$x + \mu = \frac{1}{2} \xi^2$$

$$y = \frac{\eta}{2}$$

a nova hamiltoniana  $K = H + \frac{C}{2}$  toma a forma

$$K = \frac{1}{2|\xi|^2} \left[ |\eta|^2 + \left( C_0 - \frac{2\mu}{\rho} \right) |\xi|^2 - 4(1-\mu) \right]$$

onde  $C_0 = C - 2D$ .

A única singularidade na expressão de  $K$  é a origem  $\xi = 0$  (na região de Hill a distância  $\rho$  é  $\neq 0$ ). O campo de vetores no aberto 4-dimensional  $(\xi, \eta)$  correspondente ao sistema diferencial obtido poderá ser reparametrizado pela mudança  $d\tau = |\xi|^2 d\tau$  e chega-se ao sistema hamiltoniano

$$\begin{aligned} \frac{d\xi_i}{d\tau} &= K_{\eta_i} \\ \frac{d\eta_i}{d\tau} &= K_{\xi_i} \end{aligned} \quad i = 1, 2$$

$$K = \frac{1}{2} \left\{ |\eta|^2 + \left( C_0 - \frac{2\mu}{\rho} \right) |\xi|^2 - 4(1-\mu) \right\}$$

e  $K = 0$  corresponde à variedade tridimensional  $H = -\frac{C}{2}$ .

**Teorema.** Para  $C > 0$  suficientemente grande, e para  $\mu < \mu_0(C)$ , o sistema hamiltoniano descrito acima tem um número infinito de soluções periódicas de nível de energia  $H = -\frac{C}{2}$ , na região de Hill.

*Observação.* Estas soluções são perturbações de órbitas encontradas no caso  $\mu = 0$  e são caminhos fechados em volta de  $S$ , mesmo em coordenadas moveis.

No caso de se ter  $\mu = 0$  obtém-se

$$K = \frac{1}{2} \{ |\eta|^2 + C_0 |\xi|^2 - 4\}$$

em que  $C_0 > 0$  para  $C$  suficientemente grande. A variedade  $K = 0$  é um elipsóide e poderá transformar-se em uma esfera  $S^3$  com a mudança de coordenadas

$$w = \eta + i \sqrt{C_0} \xi$$

$$z = \eta - i \sqrt{C_0} \xi.$$

De fato  $K = \frac{1}{4} \{ |w|^2 + |z|^2 - 8\}$  e  $K = 0$  corresponde a  $|w|^2 + |z|^2 = 8$ . O sistema será dado por

$$w' = \frac{dw}{dt} = iAw$$

$$z' = \frac{dz}{dt} = iBz$$

onde  $A$  e  $B$  são funções reais

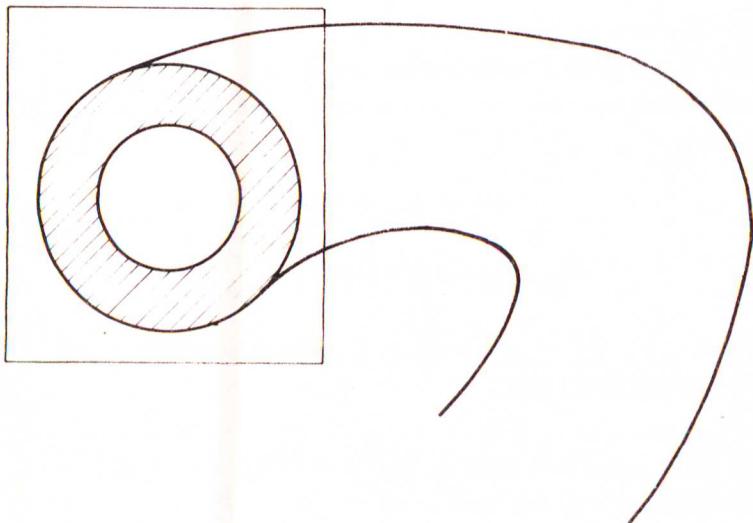
$$A = \frac{|w-z|^2}{8C_0} + \sqrt{C_0}$$

$$B = \frac{|w-z|^2}{8C_0} - \sqrt{C_0}.$$

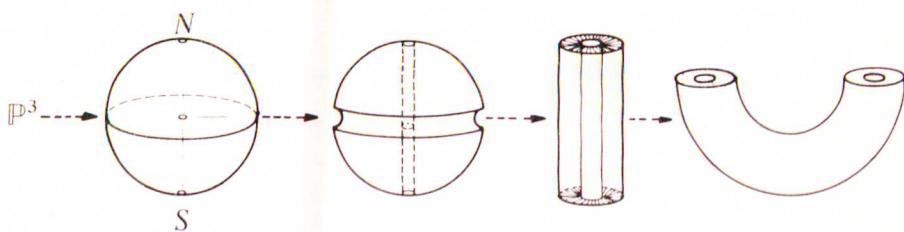
E facil constatar-se que  $w$  e  $z$  são integrais primeiras.

*Observações.* Pode-se notar que existe a correspondência  $\pm(w, z) \rightarrow (x, y)$ , isto é, os pontos de uma 3-esfera, identificando-se pontos diametralmente opostos, está em correspondência  $(1, 1)$  com  $H = -\frac{C}{2}$ , isto é, a variedade dos estados de movimento de nível  $H = -C/2$  é homeomorfa ao  $\mathbb{P}^3$ .

Se, de algum modo, um toro sólido invariante puder estar contido em  $\mathbb{P}^3$ , a secção desse toro por um plano definirá uma coroa como campo de definição de uma transformação de Poincaré.



E bem conhecido que o  $\mathbb{P}^3$  pode ser realizado no  $\mathbb{R}^3$  como uma bola fechada em que se identificam pontos da fronteira, diametralmente opostos.



Se retirarmos desse modelo o equador e o eixo  $N-S$  o remanescente pode ser deformado, inicialmente em um cilindro com parede espessa e este, por identificação, num toro sólido.

No modelo inicial, isso corresponde a serem extraídos dois círculos contidos, por exemplo, nos planos  $z = 0$  e  $w = 0$ . O remanescente cilindro espesso é o seguinte subconjunto do  $\mathbb{R}^4$ :

$$\{(w, z) \mid 0 < |w|^2 < 8, \quad w^2 + z^2 = 8\}.$$

Convém observar que esses dois círculos são órbitas de movimentos periódicos triviais no espaço de fase:

$$\begin{array}{ll} w = 0 & z = 0 \\ z = \sqrt{8} e^{ik\tau} & \text{e} \\ & w = \sqrt{8} e^{ih\tau} \end{array}$$

Assim  $w = 0$  satisfaz  $w' = iAw$  e  $z = \sqrt{8} e^{ik\tau}$  levada na equação  $z' = iBz$  fornece  $ik\sqrt{8} e^{ik\tau} = iB\sqrt{8} e^{ik\tau}$  ou  $k = B$  que para  $w = 0$  fornece

$$k = \frac{1}{C_0} - \sqrt{C_0};$$

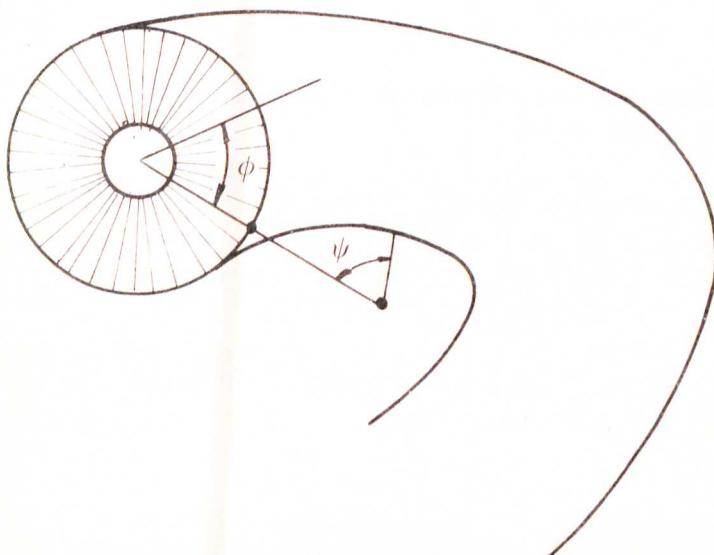
por outro lado o valor de  $C_0$  para  $\mu = 0$  é dado por

$$C_0 = C + \frac{1}{4\sqrt{C_0}} (|w|^2 - |z|^2)$$

que ao longo de tal curva resulta:  $C_0 = C + \frac{2}{\sqrt{C_0}}$ , que permite determinar a constante real  $k$ . De modo análogo determina-se a constante real  $h$ .

Como de  $\mathbb{P}^3$  foram retiradas duas órbitas, o remanescente ainda é invariante pelo fluxo dos movimentos. E claro que  $(|w|^2, \arg w, \arg z)$  podem constituir uma terna de coordenadas para o  $\mathbb{P}^3$  menos os dois círculos. Para levar em conta as necessárias identificações de pontos diametralmente opostos introduzem-se as coordenadas:  $|w|^2, \frac{\psi}{2} = \arg w, \psi = \arg w - \arg z$ . Deste

modo a identificação de  $(w, z)$  com  $(-w, -z)$  ou, equivalentemente, de  $\arg(w+k\pi)$ ,  $\arg(z+k\pi)$ ,  $k$  inteiro, pode ser substituída pela exigência de que  $\phi$  e  $\psi$  sejam variáveis angulares módulo  $2\pi$ . Consequentemente a variedade  $H = -\frac{C}{2}$ , após a retirada de um par de soluções triviais, é dada por  $0 < |w|^2 < 8$ ,  $\phi$  e  $\psi$  módulo  $2\pi$ . Este é o espaço produto, um toro sólido  $I \times S^1 \times S^1$ .



Como  $|w|$  é integral primeira do movimento, a transformação de Poincaré da coroa está definida, com as seguintes propriedades:

- 1.<sup>a</sup>) Os crescimentos de  $\phi$  nos contornos interno e externo da coroa são distintos.
- 2.<sup>a</sup>) A transformação de Poincaré preserva a área.

*Prova da 1.<sup>a</sup> propriedade.* Como

$$\frac{d\phi}{d\psi} = \frac{\phi'}{\psi'} = \frac{2A}{A-B},$$

temos:

$$\phi_{2\pi} = \phi_0 + \int_0^{2\pi} \frac{2A}{A-B} d\psi;$$

porém

$$\frac{2A}{A-B} = \frac{A}{\sqrt{C_0}} = 1 + \frac{|w-z|^2}{8C_0^{3/2}}$$

e como

$$w-z = |w| e^{i\frac{\phi}{2}} - |z| e^{i(\frac{\phi}{2}-\psi)} = e^{i\frac{\phi}{2}} (|w| - |z| e^{-i\psi})$$

temos

$$\begin{aligned} |w-z|^2 &= \left| |w| - |z| e^{-i\psi} \right|^2 = \left| |w| - |z| (\cos \psi - i \sin \psi) \right|^2 \\ &= (|w| - |z| \cos \psi)^2 + |z|^2 \sin^2 \psi = |w|^2 + |z|^2 - 2|z||w| \cos \psi \end{aligned}$$

logo

$$\int_0^{2\pi} \frac{2A}{A-B} d\psi = \int_0^{2\pi} \left( 1 + \frac{8}{8C_0^{3/2}} - \frac{2|w||z|}{8C_0^{3/2}} \cos \psi \right) d\psi$$

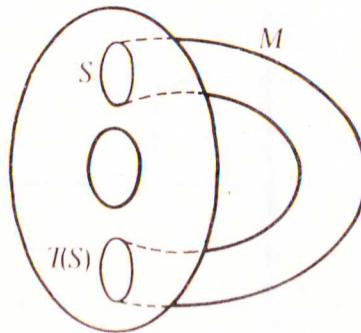
onde o valor de  $C_0^{3/2}$  só depende da integral  $|w|^2$ . Portanto,

$$\phi_{2\pi} - \phi_0 = 2\pi \left( 1 + \frac{1}{C_0^{3/2}} \right),$$

ou seja, a variação do ângulo  $\phi$  é função de  $|w|^2$ .

Mas é fácil mostrar que  $\sqrt{C_0}$  é função monotônica crescente de  $|w|^2$  donde se conclui que a variação angular é diferente nos contornos interno e externo da coroa.

*Prova da 2.<sup>a</sup> propriedade.* Seja  $T$  a transformação de Poincaré na coroa,  $S$  uma variedade com bordo contida na coroa e  $T(S)$  sua imagem.



A seguinte forma diferencial  $\Omega$  é um invariante integral ([5], p. 136):

$$\Omega = dy_1 \wedge dx_1 + dy_2 \wedge dx_2 - dH \wedge dt$$

que em  $H = -\frac{C}{2}$  reduz-se a  $\Omega = dy_1 \wedge dx_1 + dy_2 \wedge dx_2$  e posteriormente a  $\Omega = d\phi \wedge dD$ . Usando o teorema de Stokes e a relação  $d(d\omega) = 0$ , temos

$$0 = \int_M d(d\omega) = \int_M d\Omega = \int_{\partial M} \Omega = \int_S \Omega - \int_{I(S)} \Omega + \int_{\bar{M}} \Omega.$$

Pela definição de sistema hamiltoniano ([5], p. 107) tem-se  $\int_{\bar{M}} \Omega = 0$  pois

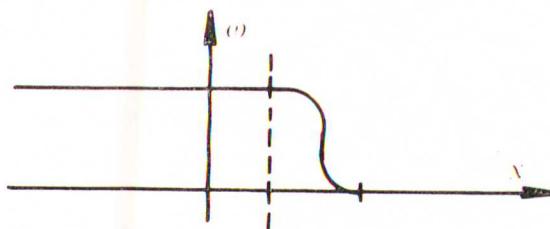
$\Omega(X_H, v) = X_H \lrcorner \Omega(v) = -dH(v)$  e  $v$  é tangente à variedade  $H = -\frac{C}{2}$

logo  $dH(v) = 0$ . Resulta então  $\int_S \Omega = \int_{I(S)} \Omega$ .

Na seqüência serão utilizados dois teoremas, um de ponto fixo para os homeomorfismo da coroa e um outro de preservação de órbitas periódicas por perturbação do parâmetro (ver [4]).

**Teorema 1.** *Seja  $T$  um homeomorfismo de uma coroa sobre si mesma que preserva uma forma de volume e que verifica, para todo  $\Phi$ , a condição (que é chamada “twist condition”):*

$$f(\Phi, 0) - \Phi \leq 2\pi C_1 < 2\pi C_2 \leq f(\Phi, 1) - \Phi.$$



Então, para todo racional  $\frac{p}{q}$  no intervalo  $(C_1, C_2)$  existe um ponto fixo  $P_0$  de algum iterado de  $T$  que tem  $\frac{p}{q}$  como seu número de rotação, isto é,

$$\frac{p}{q} = \lim_{n \rightarrow \infty} \frac{f_n(P_0)}{2\pi n}$$

onde  $f_n$  é a coordenada angular do  $n$ -ésimo iterado de  $T$ ,  $f = f_1$ .

**Teorema 2.** Seja  $x_H(\mu)$  um sistema hamiltoniano de hamiltoniana  $H(\mu)$  tal que para  $\mu = 0$  admite uma órbita periódica  $p(t)$  de período  $\tau_0$ . Seja  $T: \Sigma^{n-1} \rightarrow \Sigma^{n-1}$  uma transformação de Poincaré de  $p(t)$  no ponto  $p(0)$ . Se 1 que é sempre auto-valor de  $dT(p(0))$  for “simples”, então  $T$  tem um ponto fixo (para cada  $\mu$  próximo de zero) correspondente a uma solução periódica  $q(t, \mu)$  tendo mesmo nível de energia que  $p(t)$  e cujo período tende a  $\tau_0$  quando  $\mu \rightarrow 0$ .

*Conclusões finais.* Aplicando-se o Teorema 1 chega-se a existência de órbitas periódicas para o caso  $\mu = 0$ .

O caso geral  $\mu \neq 0$ . Voltando ao sistema já considerado:

$$\begin{aligned}\frac{d\xi_i}{d\tau} &= K_{\xi_i} \\ \frac{d\eta_i}{d\tau} &= -K_{\eta_i} \quad i = 1, 2 \\ K &= \frac{1}{2} \left\{ |\eta|^2 + \left( C_0 - \frac{2\mu}{\rho} \right) |\xi|^2 - 4(1-\mu) \right\}\end{aligned}$$

e  $K = 0$  representa a variedade  $H = -\frac{C}{2}$ .

Como antes faz-se

$$w = \eta + i\sqrt{C_0} \xi$$

$$z = \eta - i\sqrt{C_0} \xi$$

teremos:

$$\left. \begin{aligned} w' &= F(z, \bar{z}, w, \bar{w}, \mu) \rightarrow iAw \\ z' &= G(z, \bar{z}, w, \bar{w}, \mu) \rightarrow iBz \end{aligned} \right\} \text{quando } \mu \rightarrow 0$$

e  $K = 0$  resulta  $8 - (|w|^2 + |z|^2 + 0(\mu)) = 0$ , que para  $\mu$  pequeno mostra de modo análogo que  $H = -\frac{C}{2}$  é  $\mathbb{P}^3$  para  $C$  grande. Para escolher soluções periódicas a serem retiradas de  $\mathbb{P}^3$  usa-se o Teorema 2 que se aplica às órbitas

$$\begin{cases} w = \sqrt{8} e^{ik\tau} \\ z = 0 \end{cases} \quad \text{e} \quad \begin{cases} w = 0 \\ z = \sqrt{8} e^{ik\tau} \end{cases}$$

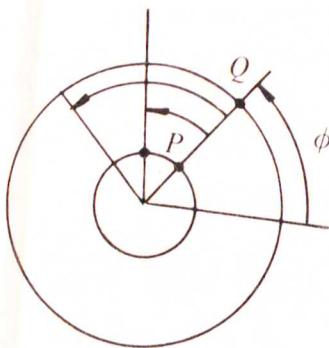
encontrando-se órbitas periódicas próximas, de mesmo nível de energia, que denotaremos:

$$\begin{cases} w_1 \rightarrow \sqrt{8} e^{ik\tau} \\ z_1 \rightarrow 0 \end{cases} \quad \text{e} \quad \begin{cases} w_2 \rightarrow 0 \\ z_2 \rightarrow \sqrt{8} e^{ik\tau} \end{cases}$$

Uma nova construção do anel se faz definindo

$$\begin{aligned} w &= W + w_2 \omega(|W|) \\ z &= Z + z_1 \omega(|Z|) \end{aligned}$$

onde  $\omega$  é  $C^\infty$  do tipo



Nas novas coordenadas  $W = 0$  e  $Z = 0$  fazem o papel de  $w = 0$  e  $z = 0$  no caso  $\mu = 0$  e o toro sólido é definido com  $\phi$  e  $\psi$  (mod.  $2\pi$ ) dados por

$$\begin{aligned} W &= |W| e^{i\frac{\phi}{2}} \\ Z &= |Z| e^{i(\frac{\phi}{2} - \psi)} \end{aligned}$$

isto é, o toro sólido é dado por  $0 < |W|^2 < 8 + 0(\mu)$ . A forma de volume preservada é  $(1 + 0(\mu))d\phi \wedge dD$  e outra vez pode ser utilizado o Teorema de Birkhoff. A “twist condition” é válida quando  $\mu = 0$  logo permanece válida para  $\mu \neq 0$  (pequeno). A existência de órbitas periódicas fica assim constatada.

#### BIBLIOGRAFIA

- [1] H. Poincaré, *Sur un théorème de Géométrie*, Rend. del Circolo Mat. di Palermo, t. XXXIII (1912), 375-407.
- [2] G. D. Birkhoff, *Démonstration du dernier Théorème de Géométrie de Poincaré*, Bull. de la Soc. Math. de France, vol. XLII (1914).
- [3] G. D. Birkhoff, *The Restricted Problem of Three Bodies*, Rend. del Circolo Mat. di Palermo, t. XXXIX (1.º sem. 1915).
- [4] J. Moser, *Lectures on Hamiltonian Systems*, N.Y.U. Lectures, 1964.
- [5] R. Abraham and J. E. Marsden, *Foundations of Mechanics*, W. A. Benjamin Inc., N. Y., 1967.

Instituto de Matemática e Estatística  
Universidade de S. Paulo  
S. Paulo — BRASIL