# 10 Sistemas não lineares

### Problema 1

Uma partícula com massa m, desloca-se ao longo do eixo dos x sob a ação de uma força resultante  $F_x$  que depende da posição x e da componente da velocidade  $v_x$ . Para cada um dos casos seguintes encontre os pontos de equilíbrio, diga que tipo de ponto equilíbrio é cada um (estável ou instável; centro, foco, nó ou ponto de sela) e desenhe o retrato de fase mostrando as órbitas mais importantes:

(a) 
$$F_x = -m x (1 + v_x)$$

(b) 
$$F_x = -m x (x^2 + v_x - 1)$$

As equações de evolução são:

$$\dot{x} = v_x \qquad \dot{v_x} = \frac{F_x}{m}$$

(a) Nos pontos de equilíbrio,  $v_x = 0$  e  $-x(1 + v_x) = 0$ , ou seja, existe um único ponto de equilíbrio em  $(x, v_x) = (0, 0)$ . A matriz jacobiana é:

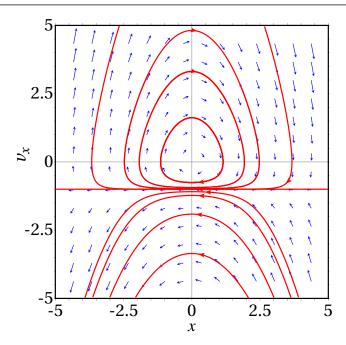
$$\mathbf{J}(x, \nu_x) = \begin{bmatrix} \frac{\partial \nu_x}{\partial x} & \frac{\partial \nu_x}{\partial \nu_x} \\ \frac{\partial (-x(1+\nu_x))}{\partial x} & \frac{\partial (-x(1+\nu_x))}{\partial \nu_x} \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 0 & 1 \\ -1-\nu_x & -x \end{bmatrix}$$

E a matriz da aproximação linear na vizinhança do ponto de equilíbrio é:

$$\mathbf{A} = \mathbf{J}(0,0) = \begin{bmatrix} 0 & 1 \\ -1 & 0 \end{bmatrix}$$

Que tem traço negativo e determinante (positivo) igual a 1. Como tal, o ponto de equilíbrio é um centro. O retrato de fase traça-se com o comando:

```
(%i1) plotdf ([vx,-x*(1+vx)], [x,vx], [x,-5,5], [vx,-5,5]);
```



(*b*) Nos pontos de equilíbrio,  $v_x = 0$  e  $-x(x^2 - 1) = 0$ , ou seja, existem três pontos de equilíbrio em  $(x, v_x) = (0, 0)$ , (-1, 0) e (1, 0). A matriz jacobiana é:

$$\mathbf{J}(x, \nu_x) = \begin{bmatrix} \frac{\partial \nu_x}{\partial x} & \frac{\partial \nu_x}{\partial \nu_x} \\ \frac{\partial \left(-x(x^2 + \nu_x - 1)\right)}{\partial x} & \frac{\partial \left(-x(x^2 + \nu_x - 1)\right)}{\partial \nu_x} \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 0 & 1 \\ -3x^2 - \nu_x + 1 & -x \end{bmatrix}$$

A matriz da aproximação linear na vizinhança do ponto de equilíbrio (0, 0) é:

$$\mathbf{A}_1 = \mathbf{J}(0,0) = \begin{bmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{bmatrix}$$

Com determinante negativo e, como tal, o ponto de equilíbrio é um ponto de sela.

No ponto de equilíbrio (1, 0) a matriz da aproximação linear é:

$$\mathbf{A}_2 = \mathbf{J}(1,0) = \begin{bmatrix} 0 & 1 \\ -2 & -1 \end{bmatrix}$$

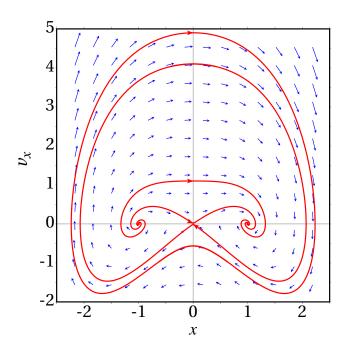
Com traço t=-1 e determinante d=2. Como d é maior que  $t^2/4$ , o ponto (1,0) é um foco atrativo.

No ponto de equilíbrio (-1, 0) a matriz da aproximação linear é:

$$\mathbf{A}_3 = \mathbf{J}(-1,0) = \begin{bmatrix} 0 & 1 \\ -2 & 1 \end{bmatrix}$$

Com traço t = 1 e determinante d = 2. Como d é maior que  $t^2/4$ , o ponto (-1, 0) é um foco repulsivo.

O retrato de fase traça-se com o comando:



#### Problema 4

A amplitude de oscilação de um pêndulo decresce, devido à força de resistência do ar e ao atrito no eixo. Admita um pêndulo de comprimento  $l=50~\rm cm$  e massa  $m=0.150~\rm kg$ , em que o atrito no eixo é desprezável mas a resistência do ar não. A equação de movimento é a equação 8.8.

$$\ddot{\theta} = -\frac{g}{l}\sin\theta - \frac{Cl}{m}|\dot{\theta}|\dot{\theta}$$

Se a massa m estiver concentrada numa esfera de raio R=2 cm, a expressão para a constante C é dada pela equação 4.14:  $C=\pi \rho R^2/4$ , onde  $\rho=1.2$  kg/m³ é a massa volúmica do ar. Trace os gráficos de  $\theta(t)$ ,  $\omega(t)$  e da curva de evolução no espaço de fase e explique o significado físico da solução, para os dois casos seguintes:

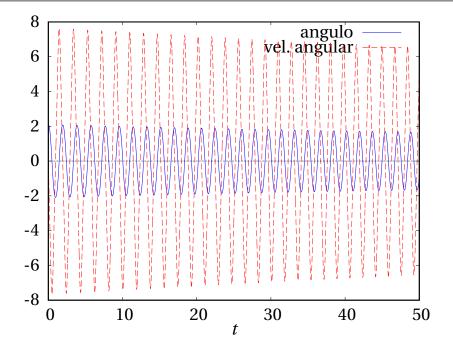
- (a) O pêndulo parte do repouso com um ângulo inicial  $\theta = 120^{\circ}$ .
- (b) O pêndulo é lançado desde  $\theta = 60^{\circ}$ , com velocidade angular inicial  $\omega = -7.8 \, \text{s}^{-1}$ .

(a) Usando o programa rk, com intervalos de tempo de 0.1, desde t = 0 até t = 50,

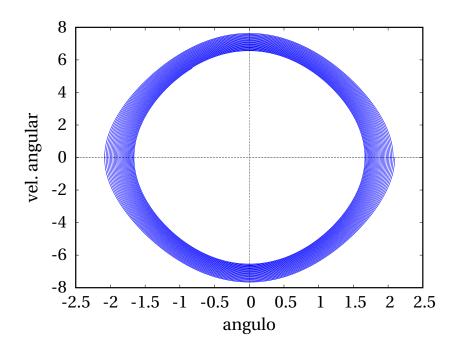
Executando novamente o programa rk com intervalos de tempo dez vezes menores,

Mostrando que é necessário reduzir ainda mais o valor dos intervalos de tempo, para obter uma solução convergente:

Que é um resultado convergente com 4 algarismos significativos. O gráfico do ângulo e da velocidade angular, em função do tempo, obtém-se com o comando:



E a curva de evolução no espaço de fase é o gráfico da velocidade angular em função do ângulo, obtido com o seguinte comando:

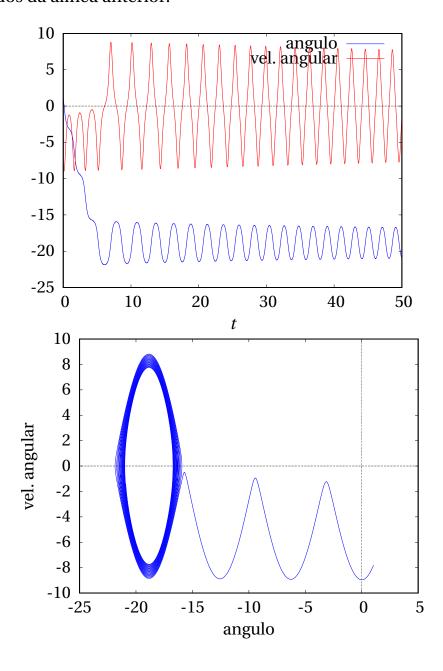


Os dois gráficos mostram que pêndulo oscila com amplitude que decresce lentamente.

(b) Usando o programa rk, com os mesmos intervalos de tempo usados para obter os gráficos na alínea anterior,

```
(%i13) s: rk ([w,-g*sin(q)/l-C*l*abs(w)*w/m], [q,w], [%pi/3,-7.8], [t,0,50,0.005])$
```

Os gráficos do ângulo e da velocidade angular, em função do tempo, e da curva de evolução no espaço de fase, obtêm-se repetindo os mesmos comandos da alínea anterior:



O pêndulo faz três voltas completas, rodando no sentido horário, e quando passa a quarta vez pela posição de equilíbrio estável, começa a oscilar com amplitude que decresce lentamente.

### Problema 7

Para analisar a equação diferencial não linear  $\ddot{x} + \dot{x}^2 + 4x^2 = 4$ ,

- (a) Escreva as equações de evolução do sistema dinâmico associado à equação.
- (b) Encontre os pontos de equilíbrio do sistema.
- (c) Determine a matriz jacobiana.
- (d) Caracterize cada um dos pontos de equilíbrio.
- (e) Se em t = 0 os valores da variável x e da sua derivada são  $x_0 = 1$  e  $\dot{x}_0 = 1$ , determine (numericamente) os valores da variável e da sua derivada em t = 2.
- (a) Define-se uma segunda variável de estado:

$$\nu = \dot{x}$$

e substitui-se na equação do sistema:

$$\dot{v} + v^2 + 4 x^2 = 4$$

Como tal, as duas equações de evolução —expressões das derivadas das duas variáveis de estado— são:

$$\dot{x} = v \qquad \qquad \dot{v} = 4 - v^2 - 4x^2$$

(*b*) Para resolver esta alínea não é necessário ter resolvido a alínea anterior. Basta observar que nos pontos de equilíbrio x permanece constante e, assim sendo,  $\dot{x} = \ddot{x} = 0$ . Substituindo na equação do sistema,

$$4x^2 = 4 \qquad \Rightarrow \qquad x = \pm 1$$

(c) Usando as equações obtidas na alínea (a),

$$\mathbf{J}(x,v) = \begin{bmatrix} \frac{\partial v}{\partial x} & \frac{\partial v}{\partial v} \\ \frac{\partial (4 - v^2 - 4x^2)}{\partial x} & \frac{\partial (4 - v^2 - 4x^2)}{\partial v} \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 0 & 1 \\ -8x & -2v \end{bmatrix}$$

(Também pode usar-se a função jacobian do Maxima, para determinar a matriz).

(*d*) Substituindo x = 1 e v = 0 na matriz jacobiana obtém-se:

$$\mathbf{J}(1,0) = \begin{bmatrix} 0 & 1 \\ -8 & 0 \end{bmatrix}$$

Como o traço dessa matriz é nulo e o determinante é 8, os valores próprios são números imaginários e o ponto  $x=1, \ \nu=0$  é um centro.

Substituindo x = -1 e v = 0 na matriz jacobiana obtém-se:

$$\mathbf{J}(-1,0) = \begin{bmatrix} 0 & 1 \\ 8 & 0 \end{bmatrix}$$

Como o traço dessa matriz é nulo e o determinante é -8, os valores próprios são reais, com sinais opostos. O ponto x = -1, v = 0 é então ponto de sela.

(e) Usa-se a função rk do Maxima várias vezes, com valores decrescentes dos intervalos de tempo, até se obterem valores convergentes do resultado:

```
(%i14) last(rk( [v,4-v^2-4*x^2], [x,v], [1,1], [t,0,2,0.1]));

(%o14) [ 2.0, 0.58688, 0.82753 ]

(%i15) last(rk( [v,4-v^2-4*x^2], [x,v], [1,1], [t,0,2,0.05]));

(%o15) [ 2.0, 0.58687, 0.82768 ]
```

Ou seja, os valores aproximados de x e  $\dot{x}$ , em t = 2, são: 0.5869 e 0.8277

#### Problema 8

O sistema dinâmico com equações de evolução:

$$\dot{x} = 2xy^3 - x^4$$
  $\dot{y} = y^4 - 2x^3y$ 

tem um único ponto de equilíbrio na origem. A matriz jacobiana nesse ponto é igual a zero e, portanto, os valores próprios (nulos) não podem ser usados para caraterizar o ponto de equilíbrio. Use o seguinte método para analisar o retrato de fase do sistema:

- (a) Determine o versor na direção da velocidade de fase em qualquer ponto do eixo dos x e em qualquer ponto do eixo dos y.
- (*b*) Determine o versor na direção da velocidade de fase em qualquer ponto das duas retas y = x e y = -x.

- (c) Faça a mão um gráfico mostrando os versores que encontrou nas alíneas a e b, em vários pontos nos 4 quadrantes do espaço de fase, e trace algumas curvas de evolução seguindo as direções da velocidade de fase. Com base nesse gráfico, que tipo de ponto de equilíbrio julga que é a origem?
- (d) Diga se existem ciclos, órbitas homoclínicas ou heteroclínicas e no caso afirmativo quantas.
- (a) No eixo dos x, y é igual a zero e a velocidade de fase é,

$$\vec{u} = -x^4 \hat{\imath} \implies \hat{u} = -\hat{\imath}$$

No eixo dos y, x é igual a zero e a velocidade de fase é,

$$\vec{u} = y^4 \hat{j} \implies \hat{u}_u = \hat{j}$$

(b) Na reta y = x, a velocidade de fase é,

$$\vec{u} = x^4 \,\hat{\imath} - x^4 \,\hat{\jmath}$$

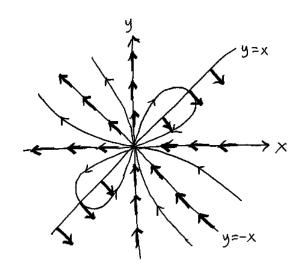
com módulo igual a  $\sqrt{2} x^4$  e versor:

$$\vec{e}_u = \frac{x^4 \,\hat{\imath} - x^4 \,\hat{\jmath}}{\sqrt{2} \,x^4} = \frac{1}{\sqrt{2}} (\hat{\imath} - \hat{\jmath})$$

Na reta y = -x,

$$\vec{u} = -3x^4 \hat{i} + 3x^4 \hat{j} \implies \vec{e}_u = \frac{1}{\sqrt{2}}(-\hat{i} + \hat{j})$$

(c) A figura seguinte mostra os versores encontrados nas duas alíneas anteriores e algumas curvas de evolução. Como há curvas que se aproximam da origem e curvas que se afastam dele, a origem é um ponto de sela.



(*d*) Não existem ciclos nem órbitas heteroclínicas. Existem um número infinito de órbitas homoclínicas: todas as curvas de evolução no primeiro e terceiro quadrantes são órbitas homoclínicas.

#### Problema 10

Qualquer corpo celeste (planeta, cometa, asteróide, sonda espacial, etc) de massa m no sistema solar tem uma energia potencial gravítica produzida pelo Sol, que é responsável pelas órbitas elípticas desses corpos. A expressão para a energia potencial é,

$$U = -\frac{GMm}{\sqrt{x^2 + y^2}}$$

onde G é a constante de gravitação universal, M é a massa do Sol, e as coordenadas x e y são medidas no plano da órbita do corpo celeste, com origem no Sol. Se as distâncias forem medidas em unidades astronómicas, UA, e os tempos em anos, o produto GM será igual a  $4\pi^2$ .

- (a) Encontre as equações de movimento do corpo celeste, em unidades de anos para o tempo e UA para as distâncias.
- (*b*) O cometa Halley chega até uma distância mínima do Sol igual a 0.587 UA. Nesse ponto, a sua velocidade é máxima, igual a 11.50 UA/ano, e perpendicular à sua distância até o Sol. Determine numericamente a órbita do cometa Halley, a partir da posição inicial 0.587  $\hat{\imath}$ , com velocidade inicial 11.50  $\hat{\jmath}$ , com intervalos de tempo  $\Delta t = 0.05$  anos. Trace a órbita desde t = 0 até t = 100 anos. Que pode concluir acerca do erro numérico?
- (c) Repita o procedimento da alínea anterior com  $\Delta t = 0.02$  anos e trace a órbita desde t = 0 até t = 150 anos. Que pode concluir acerca do erro numérico?
- (*d*) Diga qual é, aproximadamente, a distância máxima que o cometa Halley se afasta do Sol, e compare a órbita do cometa com as órbitas do planeta mais distante, Neptuno (órbita entre 29.77 UA e 30.44 UA) e do planeta mais próximo do Sol, Mercúrio (órbita entre 0.31 UA e 0.39 UA) (Plutão já não é considerado um planeta).
- (a) Há quatro variáveis de estado: x, y,  $\dot{x}$  e  $\dot{y}$ . As expressões das energias cinética e potencial são:

```
(%i16) Ec: m*(xp^2 + yp^2)/2$
(%i17) U: -4*%pi^2*m/sqrt(x^2 + y^2)$
```

Onde xp e yp representam as velocidades generalizadas  $\dot{x}$  e  $\dot{y}$ . Para aplicar as equações de Lagrange é necessário definir xp e yp como derivadas x e y em ordem ao tempo, e definir também xpp e ypp como derivadas de xp e yp:

```
(%i18) gradef (x,t,xp)$
(%i19) gradef (y,t,yp)$
(%i20) gradef (xp,t,xpp)$
(%i21) gradef (yp,t,ypp)$
```

As duas equações de Lagrange conduzem às duas equações de movimento:

```
(%i22) diff(diff(Ec,xp),t) - diff(Ec,x) + diff(U,x) = 0;

(%o22) \frac{4\pi^2 mx}{(y^2+x^2)^{3/2}} + mxpp = 0

(%i23) eq1: solve(%,xpp)[1];

(%o23) xpp = -\frac{4\pi^2 x}{(y^2+x^2)^{3/2}}

(%i24) diff(diff(Ec,yp),t) - diff(Ec,y) + diff(U,y) = 0;

(%o24) mypp + \frac{4\pi^2 my}{(y^2+x^2)^{3/2}} = 0

(%i25) eq1: solve(%,ypp)[1];

(%o25) ypp = -\frac{4\pi^2 y}{(y^2+x^2)^{3/2}}
```

As equações de movimento são:

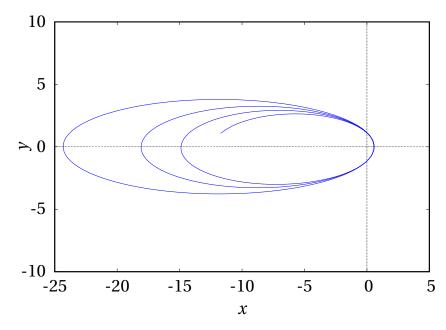
$$\ddot{x} = -\frac{4\pi^2 x}{(x^2 + y^2)^{3/2}} \qquad \ddot{y} = -\frac{4\pi^2 y}{(x^2 + y^2)^{3/2}}$$

(b) Usando as condições iniciais dadas e o intervalo de tempo desde 0 até 100, com incrementos de 0.05, a solução numérica do problema obtém-se com o programa rk:

```
(%i26) o: rk([xp,yp,rhs(eq1),rhs(eq2)],[x,y,xp,yp],[0.587,0,0,11.5],
[t,0,100,0.05])$
```

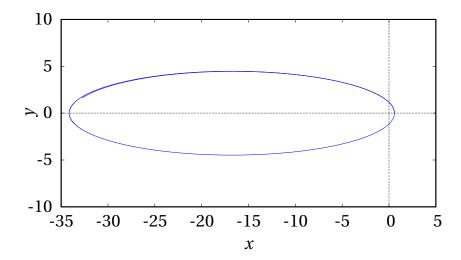
onde o é uma lista com várias listas de cinco elementos, com os valores de  $(t, x, y, \dot{x}, \dot{y})$  em diferentes instantes entre 0 e 100. Como tal, o gráfico de trajetória do cometa (y vs x) pode ser obtido com o seguinte comando:

Usou-se a opção same\_xy para que a escala nos dois eixos seja igual, mostrando a forma real da trajetória. O resultado é o gráfico seguinte:



O facto de que o satélite não repete a mesma trajetória, mas aproxima-se cada vez mais do Sol, indica que a sua energia mecânica diminui, em vez de permanecer constante, como era suposto acontecer. Conclui-se então que o intervalo  $\Delta t = 0.05$  não é suficientemente pequeno e os dados obtidos têm um erro numérico muito elevado.

(c) Reduzindo o valor dos incrementos de tempo:



O erro numérico é muito menor, mas o cometa continua a perder energia; seria necessário reduzir ainda mais o valor de  $\Delta t$  para diminuir o erro.

## (d) O comando

```
(%i30) plot2d ([discrete, makelist([p[1],p[2]],p,o)]);
```

Mostra que o cometa está mais afastado do Sol em t aproximadamente 36 anos. Como foram usados incrementos de t iguais a 0.02 = 1/50, 36 anos aparecerá na posição 1801 da lista. Observando a lista de valores de x nessa parte da lista:

```
(%i31) makelist (o[i][2], i, 1780, 1820);
```

Conclui-se que o valor mínimo de x (distância máxima ao Sol) é aproximadamente 34.14 UA. Essa distância máxima é maior do que a órbita de Neptuno e a distância mínima, 0.587 UA, está entre as órbitas de Mercúrio e Vénus.