

I Capacité numérique

- à l'aide d'un langage de programmation, résoudre numériquement une équation différentielle du deuxième ordre non linéaire et faire apparaître l'effet des termes non linéaires.

II Modules

Au lieu d'utiliser la fonction `odeint`, on préférera la fonction `solve_ivp` du même module offrant davantage de possibilités (documentation), en particulier celle de déterminer les instants où certains événements sont réalisés.

```
1 %matplotlib inline
```

La ligne précédente ne doit apparaître que dans les notebooks `Jupyter`, pas dans un fichier `python`.

```
1 import numpy as np
2 from scipy.integrate import solve_ivp
3 import matplotlib.pyplot as plt
```

III Période du pendule simple

III.1 Équation différentielle adimensionnée

On étudie l'exemple du pendule simple dont l'angle θ est solution de l'équation différentielle d'ordre 2 :

$$\frac{d\theta}{dt} + \omega_0^2 \sin(\theta) = 0,$$

avec $\omega_0^2 = g/\ell$. En introduisant la période des oscillations de faible amplitude $T_0 = 2\pi/\omega_0$, on définit la variable sans dimension $\tau = t/T_0$ pour réécrire l'équation sous la forme :

$$\frac{d^2\theta}{d\tau^2} + (2\pi)^2 \sin(\theta) = 0,$$

On utilisera alors $\theta' = \frac{d\theta}{d\tau}$ comme « vitesse adimensionnée ».

III.2 Utilisation de `solve_ivp`

Comme avec `odeint`, on définit le système différentiel : attention, ici le temps doit être le premier argument.

```
1 def systdiff(tau, y):
2     theta, thetaprime = y
3     # d theta/d t = thetaprime
4     # d thetaprime / dt = - sin(theta)
5     return [thetaprime, - (2*np.pi)**2*np.sin(theta)]
```

Les arguments nécessaires de `solve_ivp` sont :

- la fonction `systdiff` comme avec `odeint`
- l'intervalle de temps sur lequel intégrer (inutile ici de définir le tableau des instants utilisés)
- les conditions initiales comme avec `odeint`

On va de plus utiliser ici l'argument `events` qui permet, au cours de l'intégration, d'identifier certains événements (caractérisés par la nullité d'une fonction de l'instant t et de l'état y du système) et d'y arrêter ou non le calcul (avec l'option `terminal`).

L'appel à `solve_ivp` retournera :

t les instants utilisés (déterminés par l'algorithme)

y les valeurs de la solution à ces instants

t_events les approximations des instants de réalisations des événements recherchés

y_events les valeurs de la solution à ces instants

III.3 Période du pendule simple

On utilise les passages par $\theta = 0$ avec $\dot{\theta} > 0$ pour calculer la période des oscillations.

```
1 def passage_origine(tau, y):
2     theta, thetaprime=y
3     return theta
4 passage_origine.terminal = False #pour poursuivre l'intégration
5 passage_origine.direction = 1 #pour ne compter que les passages avec theta croissant
```

On précise les caractéristiques physiques du système.

```

1 longueur = .4 #m
2 g0 = 9.8 #m/s^2
3 omega0 = np.sqrt(g0/longueur) #rad/s
4 T0 = 2*np.pi/omega0
5
6 tau_min = 0
7 tau_max = 5 #périodes T0
8
9 theta0 = -np.pi/2 #angle initial (rad)
10 v0 = 0 #vitesse (m/s)
11 thetaprime0 = v0/(longueur*T0) # (rad)
12 CI = [theta0,thetaprime0]
13

```

On effectue la résolution numérique. On a forcé le pas d'intégration à ne pas être trop grand avec l'option `max_step` car le choix par défaut de l'algorithme crée des courbes qui paraissent discontinues. On aurait également pu utiliser l'option `dense_output` qui crée à partir de l'intégration une fonction continue en l'interpolant par morceaux.

```

1 pendule = solve_ivp(systdiff, [tau_min,tau_max], CI,max_step= T0/50,events=
↳ passage_origine)
2 angles = pendule.y[0] #en rad
3 anglesDeg = angles*180/np.pi #en deg
4 instantsAdim = pendule.t #en unités de T0
5 instants = instantsAdim*T0 #en s
6 vitessesAngAdim = pendule.y[1] #en unités de 1/T0
7 vitesses = vitessesAngAdim*longueur/T0 #en m/s

```

On vérifie que le mouvement est périodique, car la durée séparant deux évènements consécutifs est bien constante, mais que les oscillations sont anharmoniques car elle est supérieure, pour $\theta_0 = \pi/2$ à sa valeur pour $\theta \ll 1$.

```

1 f'période pour theta0 = {theta0*180/np.pi} deg:
↳ {np.mean(np.diff(pendule.t_events[0]*T0)):.2E} s' #np.diff calcule la différence des
↳ termes consécutifs de la liste

```

'période pour theta0 = -90.0 deg: 1.50E+00 s'

```

1 f'période des petits angle : {T0:.2E} s'

```

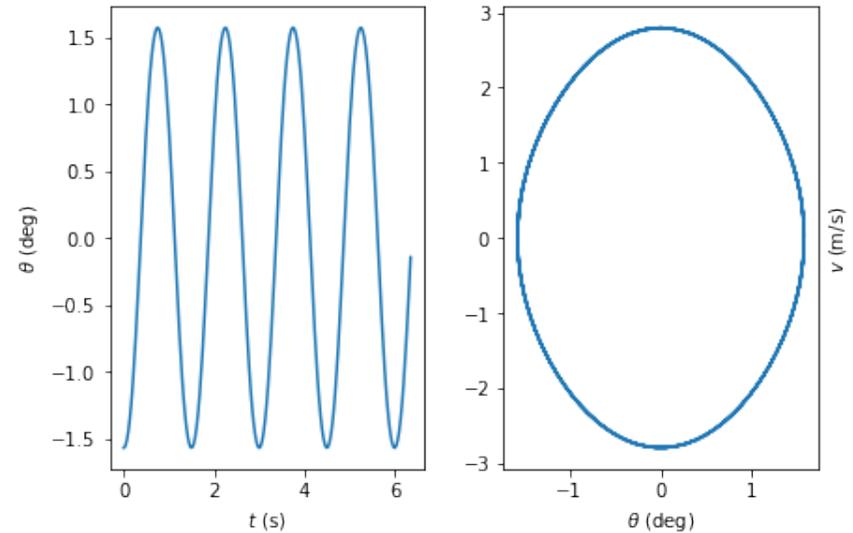
'période des petits angle : 1.27E+00 s'

On trace ensuite l'évolution temporelle et la trajectoire dans l'espace des phases.

```

1 fig, (axtemp,axphase) = plt.subplots(1,2)
2 fig.tight_layout()
3 axtemp.plot(instants, angles)
4 axphase.plot(angles, vitesses)
5 axtemp.set_xlabel(r"$t$ (s)")
6 axtemp.set_ylabel(r"$\theta$ (deg)")
7 axphase.set_xlabel(r"$\theta$ (deg)")
8 axphase.set_ylabel(r"$v$ (m/s)")
9 axphase.yaxis.set_label_position("right")
10 fig.show()

```



IV Questions du DM07

IV.1 3a

La dérivation de l'intégrale première du mouvement par rapport au temps permet d'établir l'équation différentielle du mouvement :

$$\ddot{\alpha} = -\frac{g}{R} \cos(\alpha) + \frac{k}{m} (\sin(\alpha) - \sin(\alpha/2)).$$

On définit la nouvelle équation différentielle.

```

1 def systdiffDM(tau, y, omega2g, omega2k):
2     alpha, alphaprime = y
3     # d alpha/d t = alphaprime
4     # d alphaprime / dt = - (g/R) cos(alpha) + (k/m) (sin(alpha) - sin(alpha/2))
5     return [alphaprime, - omega2g * np.cos(alpha) + omega2k * ( np.sin(alpha) -
6         np.sin(alpha/2))]
7
8 def passage_equilibre(tau, y, omega2g, omega2k):
9     alpha, alphaprime=y
10    return alpha-3*np.pi/4
11
12 passage_equilibre.terminal = False #pour poursuivre l'intégration
13 passage_equilibre.direction = 1 #pour ne compter que les passages avec theta
14 ↪ croissant

```

On définit les paramètres, les pulsations caractéristiques associées au pendule et au système masse-ressort et la période des petites oscillations. On n'adimensionne pas l'équation ici pour vérifier explicitement la valeur de la période des petites oscillations.

```

1 g = 9.8 #m/s^2
2 R = .1 #m
3 m = 5e-2 #kg
4 k = 15.6 #N/m
5 omegag = np.sqrt(g/R) # rad/s
6 omegak = np.sqrt(k/m) # rad/s
7 omega2g = omegag**2
8 omega2k = omegak**2
9
10 omegaDM = np.sqrt((omega2g - omega2k) * np.cos(3*np.pi/4) + (omega2k/2) *
11     ↪ np.cos(3*np.pi/8))
12 TDM = 2*np.pi/omegaDM

```

On définit les conditions initiales et on résout.

```

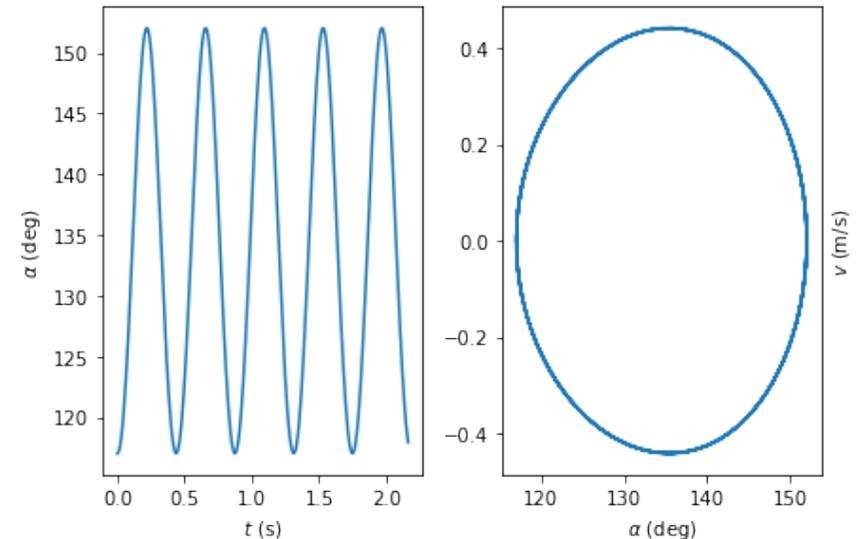
1 alpha03a = 3*np.pi/4 - np.pi/10
2 alphaprime03a = 0
3
4 tmin3a, tmax3a = 0, 5*TDM
5 CI3a = [alpha03a, alphaprime03a]
6
7 mouvement3a = solve_ivp(systdiffDM, [tmin3a, tmax3a], CI3a, max_step= TDM/50,
8     ↪ args=[omega2g, omega2k], events=passage_equilibre)
9 angles3a = mouvement3a.y[0] #en rad
10 anglesDeg3a = angles3a*180/np.pi #en deg
11 instants3a= mouvement3a.t #en s
12 vitesses3aAng = mouvement3a.y[1] #en rad/s
13 vitesses3a = vitesses3aAng*R #en m/s

```

```

1 fig3a, (ax3atemp, ax3aphase) = plt.subplots(1,2)
2 fig3a.tight_layout()
3 ax3atemp.plot(instants3a, anglesDeg3a)
4 ax3aphase.plot(anglesDeg3a, vitesses3a)
5 ax3atemp.set_xlabel(r"$t$ (s)")
6 ax3atemp.set_ylabel(r"$\alpha$ (deg)")
7 ax3aphase.set_xlabel(r"$\alpha$ (deg)")
8 ax3aphase.set_ylabel(r"$v$ (m/s)")
9 ax3aphase.yaxis.set_label_position("right")
10 fig3a.show()

```



On remarque que même pour cette faible amplitude, on peut observer que la trajectoire dans l'espace des phases est différente de celle d'un oscillateur harmonique : l'extension du mouvement est en particulier plus faible pour les $\alpha > \alpha_{eq}$ que pour les $\alpha < \alpha_{eq}$.

On vérifie néanmoins que la période de ces oscillations est bien proche de la période des petites oscillations déterminée précédemment.

```

1 f'période des petites oscillations: {TDM:.2E} s' #np.diff calcule la différence des
2 ↪ termes consécutifs de la liste

```

'période des petites oscillations: 4.33E-01 s'

```

1 f'période pour alpha0 = {alpha03a*180/np.pi} deg:
  ↳ {np.mean(np.diff(mouvement3a.t_events[0])):.2E} s' #np.diff calcule la différence
  ↳ des termes consécutifs de la liste

```

'période pour alpha0 = 117.0 deg: 4.37E-01 s'

IV.2 3b

On change simplement les conditions initiales en $\alpha_0 = \pi$.

```

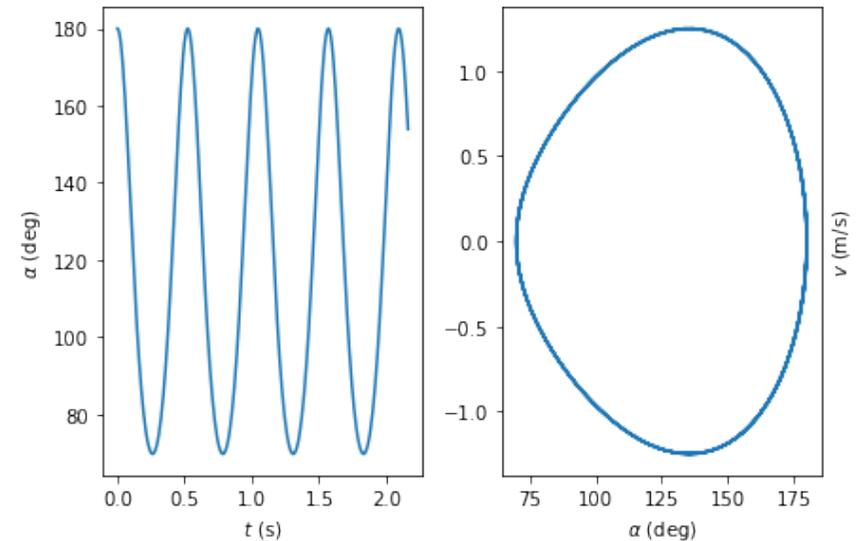
1 alpha03b = np.pi
2 alphaprime03b = 0
3
4 tmin3b,tmax3b = 0,5*TDM
5 CI3b = [alpha03b, alphaprime03b]
6
7 mouvement3b = solve_ivp(systdiffDM, [tmin3b,tmax3b],CI3b,max_step= TDM/50,
  ↳ args=[omega2g,omega2k],events=passage_equilibre)
8 angles3b = mouvement3b.y[0] #en rad
9 anglesDeg3b = angles3b*180/np.pi #en deg
10 instants3b= mouvement3b.t #en s
11 vitesses3bAng = mouvement3b.y[1] #en rad/s
12 vitesses3b = vitesses3bAng*R #en m/s

```

```

1 fig3b, (ax3btemp,ax3bphase) = plt.subplots(1,2)
2 fig3b.tight_layout()
3 ax3btemp.plot(instants3b,anglesDeg3b)
4 ax3bphase.plot(anglesDeg3b,vitesses3b)
5 ax3btemp.set_xlabel(r"$t$ (s)")
6 ax3btemp.set_ylabel(r"$\alpha$ (deg)")
7 ax3bphase.set_xlabel(r"$\alpha$ (deg)")
8 ax3bphase.set_ylabel(r"$v$ (m/s)")
9 ax3bphase.yaxis.set_label_position("right")
10 fig3b.show()

```



```

1 f'période pour alpha0 = {alpha03b*180/np.pi} deg:
  ↳ {np.mean(np.diff(mouvement3b.t_events[0])):.2E} s' #np.diff calcule la différence
  ↳ des termes consécutifs de la liste

```

'période pour alpha0 = 180.0 deg: 5.23E-01 s'

```

1 f'écart relatif de la période pour alpha0 = {alpha03b*180/np.pi} deg:
  ↳ {100*(np.mean(np.diff(mouvement3b.t_events[0]))/TDM -1):.2E} %'

```

'écart relatif de la période pour alpha0 = 180.0 deg: 2.10E+01 %'

Ici la trajectoire est très nettement différente de l'ellipse d'un oscillateur harmonique et la période est notablement supérieure à celle des petites oscillations.

IV.3 3c

On change les conditions initiales en $\alpha_0 = \pi/4$, on utilise l'option `terminal` de `events` pour interrompre le calcul dès qu'on atteint A .

```

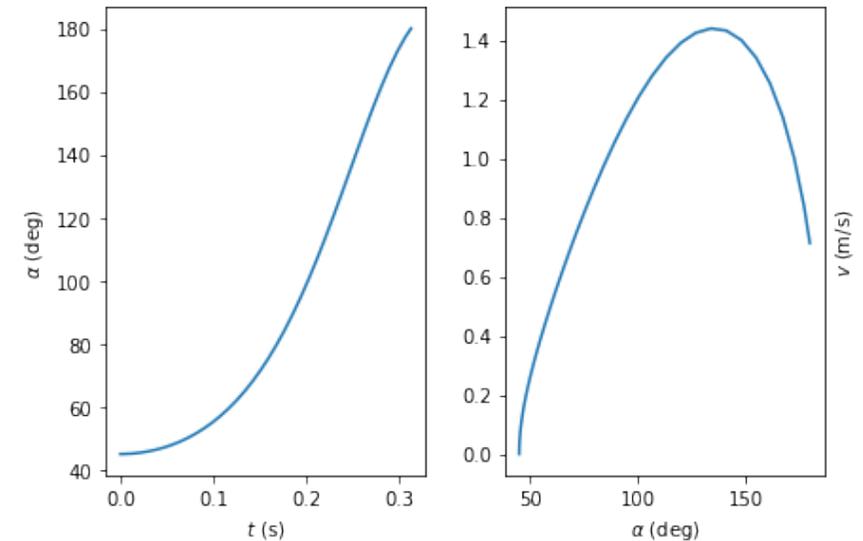
1 alpha03c = np.pi/4
2 alphaprime03c = 0
3
4 tmin3c,tmax3c = 0,5*TDM
5 CI3c = [alpha03c, alphaprime03c]
6
7 def passage_A(tau,y,omega2g,omega2k):
8     alpha,alphaprime=y
9     return alpha-np.pi
10 passage_A.terminal = True #pour poursuivre l'integration
11
12 mouvement3c = solve_ivp(systdiffDM, [tmin3c,tmax3c],CI3c,max_step= TDM/50,
13     ↪ args=[omega2g,omega2k],events=passage_A)
14 angles3c = mouvement3c.y[0] #en rad
15 anglesDeg3c = angles3c*180/np.pi #en deg
16 instants3c= mouvement3c.t #en s
17 vitesses3cAng = mouvement3c.y[1] #en rad/s
18 vitesses3c = vitesses3cAng*R #en m/s

```

```

1 fig3c,(ax3ctemp,ax3cphase) = plt.subplots(1,2)
2 fig3c.tight_layout()
3 ax3ctemp.plot(instants3c,anglesDeg3c)
4 ax3cphase.plot(anglesDeg3c,vitesses3c)
5 ax3ctemp.set_xlabel(r"$t$ (s)")
6 ax3ctemp.set_ylabel(r"$\alpha$ (deg)")
7 ax3cphase.set_xlabel(r"$\alpha$ (deg)")
8 ax3cphase.set_ylabel(r"$v$ (m/s)")
9 ax3cphase.yaxis.set_label_position("right")
10 fig3c.show()

```



```
1 f'Durée pour atteindre B: {mouvement3c.t_events[0][0]:.2E} s'
```

'Durée pour atteindre B: 3.12E-01 s'

La vitesse est non nulle quand il parvient en $\alpha = \pi$.

```
1 f'vitesse quand il parvient en B: {mouvement3c.y_events[0][0][0]:.2E} m/s'
```

'vitesse quand il parvient en B: 3.14E+00 m/s'

IV.4 3d

```

1 fig3d,ax3dphase = plt.subplots()
2 fig3d.tight_layout()
3 ax3dphase.plot(anglesDeg3a,vitesses3a)
4 ax3dphase.plot(anglesDeg3c,vitesses3c)
5 ax3dphase.plot(anglesDeg3b,vitesses3b)
6 ax3dphase.set_xlabel(r"$\alpha$ (deg)")
7 ax3dphase.set_ylabel(r"$v$ (m/s)")
8 ax3dphase.yaxis.set_label_position("right")
9 fig3d.show()

```

