# Méthodes symplectiques pour l'intégration de systèmes Hamiltoniens

#### Amar Ahmane & Tristan Roy

Lecture dirigée encadrée par Adrien Laurent

6 avril 2024





# Un problème "dur" de mécanique céleste

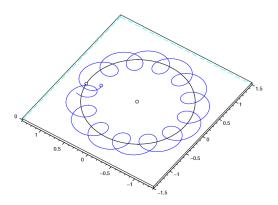


FIGURE 1 – Simulation du système Soleil-Terre-Lune (tirée de https://hal.science/hal-01560573v2)

# Méthode d'Euler explicite Mise au point par Leonhard Euler. Elle apparaît pour la première fois dans le premier volume de son Institutiones calculi integralis, publié à Saint Petersburg en 1768.

$$y_{n+1} = y_n + hf(y_n)$$



Une fonction localement lipschitzienne  $f:\Omega\to\mathbb{R}^n$ ,  $\Omega$  ouvert de  $\mathbb{R}^n$ ,  $y_0\in\Omega$  et le problème de Cauchy

$$\begin{cases} y' = f(y) \\ y(0) = y_0 \end{cases}$$

Une fonction localement lipschitzienne  $f:\Omega\to\mathbb{R}^n$ ,  $\Omega$  ouvert de  $\mathbb{R}^n$ ,  $y_0\in\Omega$  et le problème de Cauchy

$$\begin{cases} y' = f(y) \\ y(0) = y_0 \end{cases}$$

#### Definition (Méthode, flot numérique)

Une méthode numérique est une manière de calculer, à partir de  $y_0$ , des approximations  $y_n$  des y(nh), étant donné un pas h. Une méthode est déterminée par l'application  $\Phi_h: y_n \mapsto y_{n+1}$  que l'on appelle flot numérique.

Méthode (Euler Explicite)

$$y_{n+1} = y_n + hf(y_n)$$

Méthode (Euler Explicite)

$$y_{n+1} = y_n + hf(y_n)$$

Méthode (Euler Implicite)

$$y_{n+1} = y_n + hf(y_{n+1})$$

Méthode (Euler Explicite)

$$y_{n+1} = y_n + hf(y_n)$$

Méthode (Euler Implicite)

$$y_{n+1} = y_n + hf(y_{n+1})$$

Méthode (Point Milieu)

$$y_{n+1} = y_n + hf\left(\frac{y_n + y_{n+1}}{2}\right)$$



Classe importante d'EDO autonomes.

Classe importante d'EDO autonomes.

Système physique vivant dans  $\mathbb{R}^d$ :

- y = (q, p) où  $q \in \mathbb{R}^d$ ,  $p \in \mathbb{R}^d$  (q désigne la position et p le moment)
- $f: \Omega \to \mathbb{R}^d \times \mathbb{R}^d$ ;
- y<sub>0</sub>: conditions initiales;
- Un Hamiltonien H est une quantité dépendant de manière  $\mathcal{C}^2$  de p et q.

Classe importante d'EDO autonomes.

Système physique vivant dans  $\mathbb{R}^d$ :

- y = (q, p) où  $q \in \mathbb{R}^d$ ,  $p \in \mathbb{R}^d$  (q désigne la position et p le moment)
- $f: \Omega \to \mathbb{R}^d \times \mathbb{R}^d$ ;
- y<sub>0</sub>: conditions initiales;
- Un Hamiltonien H est une quantité dépendant de manière  $\mathcal{C}^2$  de p et q.

#### Definition (Système hamiltonien)

On se place dans le cas où  $f:\Omega\to\mathbb{R}^{2d}$  et  $y={q\choose p}$ . Lorsqu'il existe  $H\in\mathcal{C}^2(\Omega,\mathbb{R})$  tel que

$$f(y) = \begin{pmatrix} \nabla_p H(y) \\ -\nabla_q H(y) \end{pmatrix},$$

le système est dit hamiltonien. La fonction  ${\it H}$  est un hamiltonien du système.

Classe importante d'EDO autonomes.

#### Definition (Système hamiltonien)

On se place dans le cas où  $f:\Omega\to\mathbb{R}^{2d}$  et  $y={q\choose p}$ . Lorsqu'il existe  $H\in\mathcal{C}^2(\Omega,\mathbb{R})$  tel que

$$f(y) = \begin{pmatrix} \nabla_p H(y) \\ -\nabla_q H(y) \end{pmatrix},$$

le système est dit hamiltonien. La fonction H est un hamiltonien du système.

Remarque : dans la définition précédente, on a

$$\nabla_{q} H = \begin{pmatrix} \frac{\partial H}{\partial q_{1}} \\ \vdots \\ \frac{\partial H}{\partial q_{n}} \end{pmatrix} \quad \text{et} \quad \nabla_{p} H = \begin{pmatrix} \frac{\partial H}{\partial p_{1}} \\ \vdots \\ \frac{\partial H}{\partial p_{n}} \end{pmatrix}$$

#### Definition

Une fonction de classe  $\mathcal{C}^1$   $I:\Omega\to\mathbb{R}$  est appelée intégrale première du système différentiel autonome y'=f(y) si, pour toute solution y du système, on a  $I\circ y$  constante sur  $\mathbb{R}$ .

#### Definition

Une fonction de classe  $\mathcal{C}^1$   $I:\Omega\to\mathbb{R}$  est appelée intégrale première du système différentiel autonome y'=f(y) si, pour toute solution y du système, on a  $I\circ y$  constante sur  $\mathbb{R}$ .

#### Proposition

Dans le cas d'un système hamiltonien, un hamiltonien du système est une intégrale première.

Un exemple classique qui nous vient de la physique : le pendule simple. (Pour simplifier, on prend  $m=g=\ell=1$ ).

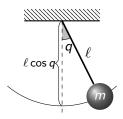


FIGURE 2 – Pendule simple

Un exemple classique qui nous vient de la physique : le pendule simple. (Pour simplifier, on prend  $m=g=\ell=1$ ).

Le système peut être décrit par l'hamiltonien (qui n'est rien d'autre que l'énergie du système) :

$$H(q,p) = \frac{1}{2}p^2 - \cos q$$

de sorte que les équations du mouvement soient

$$p'(t) = -\sin(q(t))$$
  $q'(t) = p(t)$ 

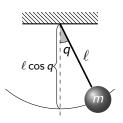


FIGURE 2 – Pendule simple

#### Rappel:

#### Definition

Une fonction de classe  $\mathcal{C}^1$   $I:\Omega\to\mathbb{R}$  est appelée intégrale première du système différentiel autonome y'=f(y) si, pour toute solution y du système, on a  $I\circ y$  constante sur  $\mathbb{R}$ .

#### Proposition

Dans le cas d'un système hamiltonien, un hamiltonien du système est une intégrale première.

Le système en question : l'hamiltonien est

$$H: \mathbb{R}^d \times \mathbb{R}^d \to \mathbb{R}, (q, p) \mapsto \frac{1}{2} \left( \|p\|^2 + \|q\|^2 \right)$$
 où  $\|\cdot\|$  est la norme euclidienne usuelle sur  $\mathbb{R}^d$ .

On a alors  $\nabla_p H(q,p) = p$  et  $\nabla_q H(q,p) = q$  et le système est :

$$\left\{ \begin{array}{lcl} \dot{q} & = & p \\ \dot{p} & = & -q \end{array} \right.$$

#### Méthode d'Euler Explicite Elle est donnée ici par :

$$\begin{cases} q_{n+1} = q_n + hp_n \\ p_{n+1} = p_n - hq_n \end{cases}$$

Méthode d'Euler Explicite Elle est donnée ici par :

$$\begin{cases} q_{n+1} = q_n + hp_n \\ p_{n+1} = p_n - hq_n \end{cases}$$

On a alors:

$$\begin{split} H(q_{n+1},p_{n+1}) &= \frac{1}{2} \left( \|p_{n+1}\|^2 + \|q_{n+1}\|^2 \right) \\ &= \frac{1}{2} \left( \|p_n - hq_n\|^2 + \|q_n + hp_n\|^2 \right) \\ &= \frac{1}{2} \left( (1+h^2) \|p_n\|^2 + (1+h^2) \|q_n\|^2 \right) \\ &= (1+h^2) H(q_n,p_n) \quad \leftarrow \quad \text{Pas conservé} \, ! \end{split}$$

#### Méthode d'Euler Implicite On a maintenant

$$\begin{cases}
q_{n+1} = q_n + hp_{n+1} \\
p_{n+1} = p_n - hq_{n+1}
\end{cases}$$

#### Méthode d'Euler Implicite Mais en fait

$$\begin{cases} q_{n+1} = \frac{q_n + hp_n}{1 + h^2} \\ p_{n+1} = \frac{p_n - hq_n}{1 + h^2} \end{cases}$$

Méthode d'Euler Implicite Mais en fait

$$\begin{cases} q_{n+1} = \frac{q_n + hp_n}{1 + h^2} \\ p_{n+1} = \frac{p_n - hq_n}{1 + h^2} \end{cases}$$

Ainsi,

$$\begin{split} H(q_{n+1},p_{n+1}) &= \frac{1}{2} \left( \|p_{n+1}\|^2 + \|q_{n+1}\|^2 \right) \\ &= \frac{1}{2(1+h^2)^2} \left( \|q_n + hp_n\|^2 + \|p_n - hq_n\|^2 \right) \\ &= \frac{1}{1+h^2} H(q_n,p_n) \quad \leftarrow \quad \text{Toujours pas conservé!} \end{split}$$

**Méthode du point milieu** On teste maintenant la méthode du point milieu, donnée ici par :

$$\begin{cases} q_{n+1} = q_n + h \frac{p_n + p_{n+1}}{2} \\ p_{n+1} = p_n - h \frac{q_n + q_{n+1}}{2} \end{cases}$$

Méthode du point milieu Mais en fait

$$\left\{egin{array}{l} q_{n+1}=rac{1}{1+rac{h^2}{4}}\left(hp_n+\left(1-rac{h^2}{4}
ight)q_n
ight) \ p_{n+1}=rac{1}{1+rac{h^2}{4}}\left(-hq_n+\left(1-rac{h^2}{4}
ight)p_n
ight) \end{array}
ight.$$

Méthode du point milieu Mais en fait

$$\left\{egin{array}{l} q_{n+1}=rac{1}{1+rac{h^2}{4}}\left(hp_n+\left(1-rac{h^2}{4}
ight)q_n
ight) \ p_{n+1}=rac{1}{1+rac{h^2}{4}}\left(-hq_n+\left(1-rac{h^2}{4}
ight)p_n
ight) \end{array}
ight.$$

Cette fois-ci, cette méthode, contrairement aux deux autres, conserve l'hamiltonien H (les calculs sont trops gros pour cette slide).

Dans le cas d = 1, on peut tracer la courbe (q(t), p(t)).

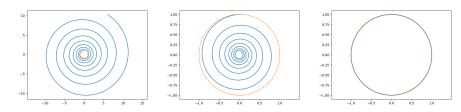


FIGURE 3 – Tracé, dans le cas de l'oscillateur harmonique, de la courbe (q,p) dont les points ont été calculés avec la méthode d'Euler explicite (à gauche), la méthode d'Euler implicite (au milieu) et la méthode du point milieu (à droite). La solution exacte est tracée en pointillés oranges.

**Notation** : lorsque V est un  $\mathbb{R}$ -espace vectoriel et  $\omega:V\times V\to\mathbb{R}$  une forme bilinéaire antisymétrique, on note  $\varphi_\omega$  l'application

$$\varphi_{\omega}: V \to V^*, \ x \mapsto (y \in V \mapsto \omega(x,y))$$

#### Definition

Soit V un  $\mathbb{R}$ -espace vectoriel de dimension finie n. Une forme symplectique sur V est une forme bilinéaire antisymétrique  $\omega$  telle que ker  $\varphi_{\omega} = (0)$ .

#### Definition

Soit V un  $\mathbb{R}$ -espace vectoriel de dimension finie n. Une forme symplectique sur V est une forme bilinéaire antisymétrique  $\omega$  telle que  $\ker \varphi_{\omega} = (0)$ .

#### Exemple

On considère  $V = \mathbb{R}^{2d}$ . On pose

$$J_d = \left(\begin{array}{cc} 0 & I_d \\ -I_d & 0 \end{array}\right)$$

Alors  $\omega : (X, Y) \in V \times V \mapsto X^T J_d Y$  est une forme symplectique sur V.

#### Definition

Une matrice  $A \in \mathcal{M}_{2d}(\mathbb{R})$  est dite symplectique si on a

$$A^T J_d A = J_d$$

ou de manière équivalente, si pour tous  $X,Y \in \mathbb{R}^{2d}$ ,  $\omega(AX,AY) = \omega(X,Y)$ .

Interprétation géométrique de la symplecticité d'une application linéaire. Dans le cas d=1, on peut visualiser :

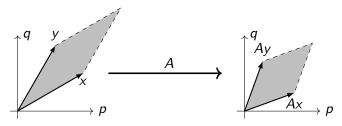


FIGURE 4 – Conservation des aires après transformation par A.

# Symplecticité et systèmes Hamiltoniens

#### Definition

Soient  $U\subseteq R^{2d}$  un ouvert,  $g:U\to\mathbb{R}^{2d}$  une application différentiable. Alors g est dite symplectique si pour tout  $x\in\mathbb{R}^{2d}$ , la matrice de  $\mathrm{d}g(x)$  dans la base canonique est symplectique.

# Symplecticité et systèmes Hamiltoniens

#### Definition

Soient  $U \subseteq R^{2d}$  un ouvert,  $g: U \to \mathbb{R}^{2d}$  une application différentiable. Alors g est dite symplectique si pour tout  $x \in \mathbb{R}^{2d}$ , la matrice de  $\mathrm{d}g(x)$  dans la base canonique est symplectique.

#### Théorème (de Poincaré)

Soit U un ouvert de  $\mathbb{R}^{2d}$  et  $f:U\to\mathbb{R}^{2d}$  une application continue. On suppose que le système d'équations différentielles y'=f(y) est hamiltonien, avec  $f=J_d^{-1}\nabla H$  et H de classe  $\mathcal{C}^3$ . On désigne par  $\varphi$  le flot de ce système. Alors, à t fixé, l'application  $y_0\mapsto \varphi(t,y_0)$  est symplectique partout où elle est définie.

### Symplecticité et systèmes Hamiltoniens

#### Definition

Soit  $f: U \to \mathbb{R}^{2d}$  une application continue. Le système d'équations différentielles y' = f(y) est dit localement Hamiltonien si pour tout  $y_0 \in U$ , il existe  $V \subseteq U$  un voisinage de  $y_0$  et  $H \in \mathcal{C}^2(V, \mathbb{R})$  tels que

$$\forall y \in V, \ f(y) = J_d^{-1} \nabla H(y)$$

### Symplecticité et systèmes Hamiltoniens

#### Definition

Soit  $f:U\to\mathbb{R}^{2d}$  une application continue. Le système d'équations différentielles y'=f(y) est dit localement Hamiltonien si pour tout  $y_0\in U$ , il existe  $V\subseteq U$  un voisinage de  $y_0$  et  $H\in\mathcal{C}^2(V,\mathbb{R})$  tels que

$$\forall y \in V, \ f(y) = J_d^{-1} \nabla H(y)$$

#### Théorème

Soit  $f: U \to \mathbb{R}^{2d}$  une application  $\mathcal{C}^1$ . On désigne par  $\varphi$  le flot de l'équation différentielle y' = f(y). Alors  $y \mapsto \varphi(t, y)$  est symplectique pour t assez petit si et seulement y' = f(y) est localement Hamiltonien.

#### Méthode

On désigne par "méthode d'Euler Symplectique" les méthodes dont le flot numérique vérifie

$$\Phi_h(y) = y + hJ_n^{-1} \nabla H(p \circ \Phi_h(y) + q(y))$$
  
ou  $\Phi_h(y) = y + hJ_n^{-1} \nabla H(q \circ \Phi_h(y) + p(y))$ 

où  $p: \mathbb{R}^{2n} \to \{0\}^n \times \mathbb{R}^n$  et  $q: \mathbb{R}^{2n} \to \mathbb{R}^n \times \{0\}^n$  sont des projections et H un hamiltonien lorsque h et y se trouvent dans un domaine à préciser.

**Vocabulaire** : On dit qu'un hamiltonien H est séparé si on a  $H(q,p)=\mathcal{T}(p)+\mathcal{U}(q)$  où  $\mathcal{T},\mathcal{U}$  sont  $\mathcal{C}^2$  (en physique, on a souvent  $\mathcal{T}(p)=\frac{||p||^2}{2}$ ).

**Vocabulaire** : On dit qu'un hamiltonien H est séparé si on a  $H(q,p)=\mathcal{T}(p)+\mathcal{U}(q)$  où  $\mathcal{T},\mathcal{U}$  sont  $\mathcal{C}^2$  (en physique, on a souvent  $\mathcal{T}(p)=\frac{||p||^2}{2}$ ).

#### Proposition

Les méthodes d'Euler dites symplectique sont des méthodes symplectiques lorsque  ${\cal H}$  est séparé.

**Vocabulaire** : On dit qu'un hamiltonien H est séparé si on a  $H(q,p)=\mathcal{T}(p)+\mathcal{U}(q)$  où  $\mathcal{T},\mathcal{U}$  sont  $\mathcal{C}^2$  (en physique, on a souvent  $\mathcal{T}(p)=\frac{||p||^2}{2}$ ).

#### Proposition

Les méthodes d'Euler dites symplectique sont des méthodes symplectiques lorsque  ${\cal H}$  est séparé.

#### Proposition

La méthode du point milieu est une méthode symplectique.

Conservation de l'énergie sur des temps longs.

Conservation de l'énergie sur des temps longs. On s'intéresse toujours au problème de Cauchy

$$\begin{cases} y' = f(y) \\ y(0) = y_0 \end{cases}$$

avec, ici, f infiniment différentiable.

Conservation de l'énergie sur des temps longs. On s'intéresse toujours au problème de Cauchy

$$\begin{cases} y' = f(y) \\ y(0) = y_0 \end{cases}$$

avec, ici, f infiniment différentiable. Considérons une méthode numérique  $\Phi_h$  appliquée au problème en question.

Conservation de l'énergie sur des temps longs. On s'intéresse toujours au problème de Cauchy

$$\begin{cases} y' = f(y) \\ y(0) = y_0 \end{cases}$$

avec, ici, f infiniment différentiable. Considérons une méthode numérique  $\Phi_h$  appliquée au problème en question.

But : étudier l'erreur  $y_n - y(nh)$ .

Idée : chercher une équation différentielle modifiée  $\tilde{y}' = f_h(\tilde{y})$  de sorte que  $y_n = \tilde{y}(nh)$ .

#### Théorème

Si  $\Phi_h$  est symplectique, l'équation modifiée définit encore un système hamiltonien.

#### Théorème

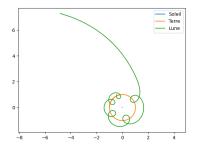
Si  $\Phi_h$  est symplectique, l'équation modifiée définit encore un système hamiltonien.

Ainsi, bien qu'en général les méthodes symplectiques ne préservent pas l'hamiltonien, elles préservent un hamiltonien modifié, ce qui leur donne un bon comportement en temps long.

#### Valeurs choisies:

Grandeur	Valeur choisie
G	$2.95912208286 \cdot 10^{-4}$
ms	1
$m_T$	$3.00348959632 \cdot 10^{-6}$
$m_I$	$1.23000383 \cdot 10^{-2} m_T$

FIGURE 5 – Tableau récapitulatif des constantes utilisées pour simuler le système Soleil-Terre-Lune. Les masses sont en masse solaire  $M_{\odot}$  et G en ua $^3$ .j $^{-2}$ . $M_{\odot}^{-1}$  (1 ua = 150 millions de kilomètres, 1j = 1 jour terrestre).



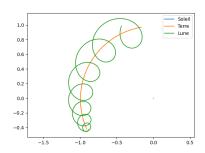
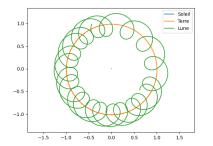


FIGURE 6 – Trajectoires de la Lune et de la Terre autour du Soleil obtenues avec les méthodes d'Euler explicite (à gauche) et implicite (à droite)



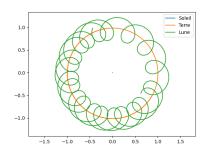
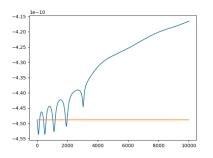


FIGURE 7 – Trajectoires des astres obtenues avec la méthode d'Euler symplectique (à gauche) et la méthode du point milieu (à droite)



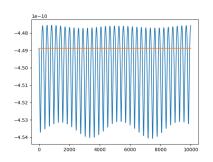


FIGURE 8 – Tracé de l'hamiltonien du système Soleil-Terre-Lune, déterminé à l'aide des méthodes d'Euler explicite (à gauche) et Euler symplectique (à droite). L'hamiltonien théorique est tracé en orange.