
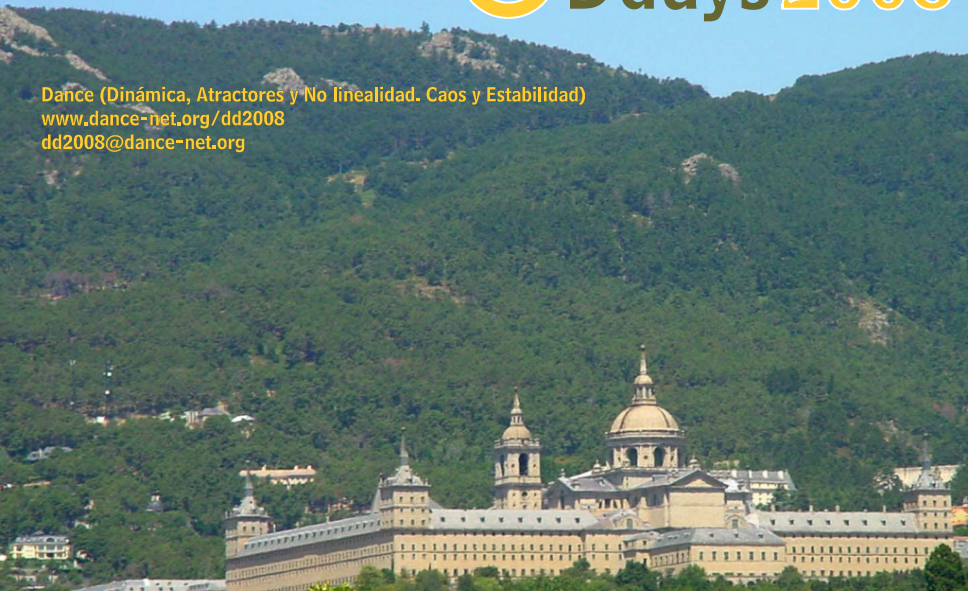


22, 23 y 24 de Octubre de 2008. El Escorial (Madrid)

Cuarta reunión de la red temática Dance

 Ddays 2008

Dance (Dinámica, Atractores y No linealidad. Caos y Estabilidad)
www.dance-net.org/dd2008
dd2008@dance-net.org



**Comportamiento de algunos integradores
numéricos
en largos intervalos de tiempo**

Ddays – El Escorial 2008

**M. Calvo, P. Laburta,
J.I. Montijano and L. Rández**

IUMA – Zaragoza (Spain)

- Estudio de sistemas dinámicos → métodos numéricos.

- Estudio de sistemas dinámicos → métodos numéricos.
- Métodos numéricos → Min. error + Min coste computacional.

- Estudio de sistemas dinámicos → métodos numéricos.
- Métodos numéricos → Min. error + Min coste computacional.
- El estudio en largos intervalos de tiempo requiere además que el método numérico reproduzca las propiedades del flujo.
 - Simplecticidad (systemas Hamiltonianos),
 - Reversibilidad,
 - Invariantes,
 - Isospectralidad,
 - Ortogonalidad,
 - ...

- Estudio de sistemas dinámicos \rightarrow métodos numéricos.
- Métodos numéricos \rightarrow Min. error + Min coste computacional.
- El estudio en largos intervalos de tiempo requiere además que el método numérico reproduzca las propiedades del flujo.
 - Simplecticidad (systemas Hamiltonianos),
 - Reversibilidad,
 - Invariantes,
 - Isospectralidad,
 - Ortogonalidad,
 - ...

Integración geométrica

■ ODE $\begin{cases} \mathbf{y}' = \mathbf{f}(\mathbf{y}), \\ \mathbf{y}(0) = \mathbf{y}_0 \in \mathbb{R}^m \end{cases}$ Solución: $\varphi(t; \mathbf{y}_0)$
Flujo exacto: $\varphi_t(\mathbf{u}) = \varphi(t; \mathbf{u})$

■ ODE $\begin{cases} \mathbf{y}' = \mathbf{f}(\mathbf{y}), \\ \mathbf{y}(0) = \mathbf{y}_0 \in \mathbb{R}^m \end{cases}$ Solución: $\varphi(t; \mathbf{y}_0)$
Flujo exacto: $\varphi_t(\mathbf{u}) = \varphi(t; \mathbf{u})$

■ Método de un paso

$$\psi_h(\mathbf{y}) \simeq \varphi_h(\mathbf{y}), \quad \mathbf{y}_n = \psi_{h_n}(\mathbf{y}_{n-1}) \simeq \varphi_{t_n}(\mathbf{y}_0)$$

- ODE $\begin{cases} \mathbf{y}' = \mathbf{f}(\mathbf{y}), \\ \mathbf{y}(0) = \mathbf{y}_0 \in \mathbb{R}^m \end{cases}$ Solución: $\varphi(t; \mathbf{y}_0)$
Flujo exacto: $\varphi_t(\mathbf{u}) = \varphi(t; \mathbf{u})$
- Método de un paso
 $\psi_h(\mathbf{y}) \simeq \varphi_h(\mathbf{y}), \quad \mathbf{y}_n = \psi_{h_n}(\mathbf{y}_{n-1}) \simeq \varphi_{t_n}(\mathbf{y}_0)$
- Error global $ge(t_n) = \mathbf{y}_n - \mathbf{y}(t_n) = \mathbf{y}_n - \varphi(t_n; \mathbf{y}_0)$

■ ODE $\begin{cases} \mathbf{y}' = \mathbf{f}(\mathbf{y}), \\ \mathbf{y}(0) = \mathbf{y}_0 \in \mathbb{R}^m \end{cases}$ Solución: $\varphi(t; \mathbf{y}_0)$
Flujo exacto: $\varphi_t(\mathbf{u}) = \varphi(t; \mathbf{u})$

■ Método de un paso
 $\psi_h(\mathbf{y}) \simeq \varphi_h(\mathbf{y}), \quad \mathbf{y}_n = \psi_{h_n}(\mathbf{y}_{n-1}) \simeq \varphi_{t_n}(\mathbf{y}_0)$

■ Error global $ge(t_n) = \mathbf{y}_n - \mathbf{y}(t_n) = \mathbf{y}_n - \varphi(t_n; \mathbf{y}_0)$

■ Orden r , paso de integración h :

$$\psi_h(\mathbf{y}) - \varphi_h(\mathbf{y}) = \mathcal{O}(h^{r+1})$$

$$ge(t_n) = \mathcal{O}(h^r)$$

■ Métodos simplécticos. Sanz–Serna, ...

- Conservan la forma simpléctica.
- Error $H(y_n) - H(y_0) = \mathcal{O}(h^r)$ acotado (sólo con paso fijo).
- Existen explícitos para hamiltonianos separables.
- Han de ser implícitos para hamiltonianos generales.
 - Conservan integrales primeras cuadráticas $y_n^T Q y_n = y_0^T Q y_0$

■ Métodos simplécticos. Sanz–Serna, ...

- Conservan la forma simpléctica.
- Error $H(y_n) - H(y_0) = \mathcal{O}(h^r)$ acotado (sólo con paso fijo).
- Existen explícitos para hamiltonianos separables.
- Han de ser implícitos para hamiltonianos generales.
 - Conservan integrales primeras cuadráticas $y_n^T Q y_n = y_0^T Q y_0$

■ Métodos pseudo-simplécticos. Aubry–Chartier, Calvo et al.

- Explícitos.
- Conservan la forma simpléctica hasta orden $s \gtrsim 2r$.
- Conservan integrales primeras cuadráticas hasta orden $s \gtrsim 2r$.

■ Métodos simplécticos. Sanz–Serna, ...

- Conservan la forma simpléctica.
- Error $H(\mathbf{y}_n) - H(\mathbf{y}_0) = \mathcal{O}(h^r)$ acotado (sólo con paso fijo).
- Existen explícitos para hamiltonianos separables.
- Han de ser implícitos para hamiltonianos generales.
 - Conservan integrales primeras cuadráticas $\mathbf{y}_n^T \mathbf{Q} \mathbf{y}_n = \mathbf{y}_0^T \mathbf{Q} \mathbf{y}_0$

■ Métodos pseudo-simplécticos. Aubry–Chartier, Calvo et al.

- Explícitos.
- Conservan la forma simpléctica hasta orden $s \gtrsim 2r$.
- Conservan integrales primeras cuadráticas hasta orden $s \gtrsim 2r$.

■ Métodos *Ad hoc*.

- Métodos en grupos de Lie, Métodos que conservan la energía, ...
- Métodos de proyección $\bar{\mathbf{y}}_{n+1} = \mathbf{y}_{n+1} + \mathbf{w}_n \lambda_n$
 - Conservan invariantes $G(\bar{\mathbf{y}}_{n+1}) = G(\mathbf{y}_0)$

■ Métodos simplécticos. Sanz–Serna, ...

- Conservan la forma simpléctica.
- Error $H(y_n) - H(y_0) = \mathcal{O}(h^r)$ acotado (sólo con paso fijo).
- Existen explícitos para hamiltonianos separables.
- Han de ser implícitos para hamiltonianos generales.
 - Conservan integrales primeras cuadráticas $y_n^T Q y_n = y_0^T Q y_0$

■ Métodos pseudo-simplécticos. Aubry–Chartier, Calvo et al.

- Explícitos.
- Conservan la forma simpléctica hasta orden $s \gtrsim 2r$.
- Conservan integrales primeras cuadráticas hasta orden $s \gtrsim 2r$.

■ Métodos *Ad hoc*.

- Métodos en grupos de Lie, Métodos que conservan la energía, ...
- Métodos de proyección $\bar{y}_{n+1} = y_{n+1} + w_n \lambda_n$
 - Conservan invariantes $G(\bar{y}_{n+1}) = G(y_0)$

■ Métodos explícitos

- Método simpléctico: Gauss de orden 4
 - Implícito.
 - Simpléctico.
 - Simétrico.
- Métodos pseudo-simpléctico: Gauss, $s = 8$, $r = 4$.
 - Conserva la forma simpléctica hasta orden 8.
 - Conserva integrales primeras cuadráticas hasta orden 8.
- Método explícito: DOPRI 5(4).
- Métodos de proyección: DOPRI 5(4) $\bar{y}_{n+1} = y_{n+1} + v_n \lambda_n$

¿Errores globales en largos intervalos de tiempo?

¿Errores en invariantes en largos intervalos de tiempo?

Problema de Kepler plano

$$p'_i = -\frac{q_i}{(q_1^2 + q_2^2)^{3/2}}, \quad q'_i = p_i, \quad i = 1, 2$$

$$p_1 = 0, \quad p_2 = \sqrt{\frac{1+e}{1-e}}, \quad q_1 = 1 - e, \quad q_2 = 0, \quad e = 0.3$$

Hamiltoniano

$$H = \frac{1}{2}(p_1^2 + p_2^2) - \frac{1}{\sqrt{q_1^2 + q_2^2}}$$

Dos integrales primeras

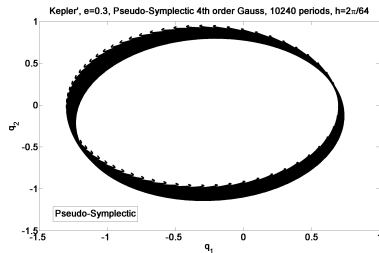
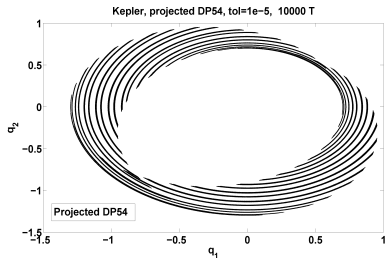
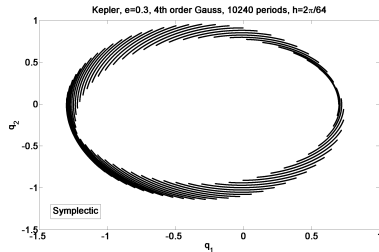
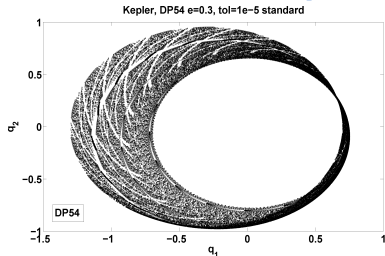
• Energía: H

• Momento angular: $M = q_1 p_2 - q_2 p_1$.

Soluciones periódicas

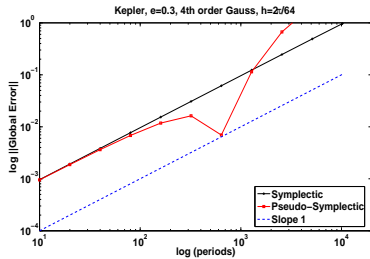
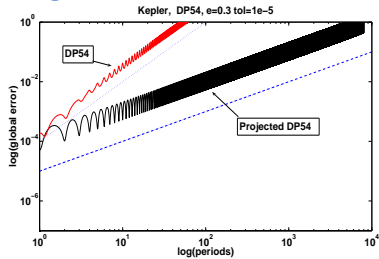
Problema de Kepler

Órbitas numéricas, $t \in [0, 2\pi \times 10^4]$



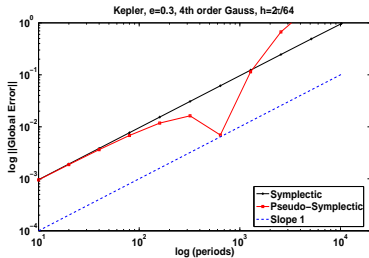
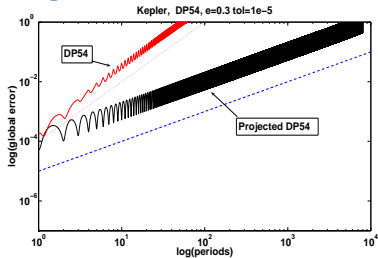
Problema de Kepler

Error global

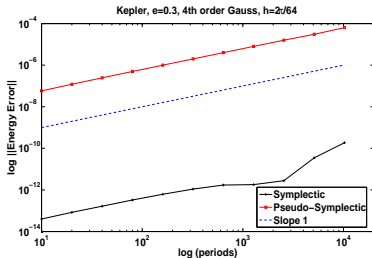
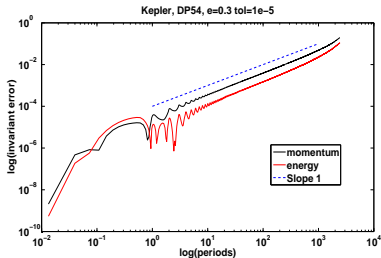


Problema de Kepler

Error global

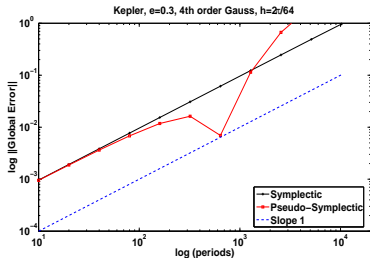


Error en los invariantes

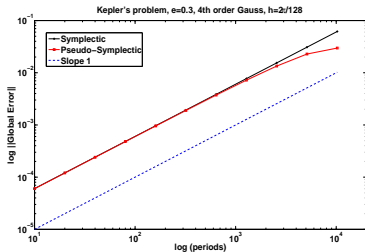


Problema de Kepler

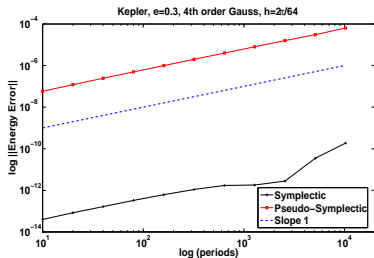
Error global, $h = T/64$



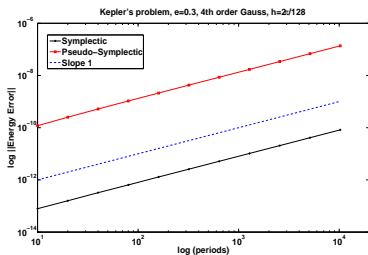
$h = T/128$



Error en los invariantes, $h = T/64$



$h = T/128$



Justificación del crecimiento lineal (J.M. Sanz–Serna, M.P. Calvo):

Sistema hamiltoniano + Método simpléctico, paso fijo

$$\blacksquare H(y_n) - H(y_0) = \mathcal{O}(h^r) \quad \text{indep. de } t$$

Justificación del crecimiento lineal (J.M. Sanz–Serna, M.P. Calvo):

Sistema hamiltoniano + Método simpléctico, paso fijo

$$\blacksquare H(y_n) - H(y_0) = \mathcal{O}(h^r) \quad \text{indep. de } t$$

Soluciones periódicas

$$\blacksquare H(y_\nu) - H(y_0) = \mathcal{O}(h^{2r}) \quad y_\nu \simeq y(t_0 + T)$$

Justificación del crecimiento lineal (J.M. Sanz–Serna, M.P. Calvo):

Sistema hamiltoniano + Método simpléctico, paso fijo

$$\bullet H(y_n) - H(y_0) = \mathcal{O}(h^r) \quad \text{indep. de } t$$

Soluciones periódicas

$$\bullet H(y_\nu) - H(y_0) = \mathcal{O}(h^{2r}) \quad y_\nu \simeq y(t_0 + T)$$

Problema de Kepler

$$\bullet T = T(H(y_0))$$

Justificación del crecimiento lineal (J.M. Sanz–Serna, M.P. Calvo):

Sistema hamiltoniano + Método simpléctico, paso fijo

$$\blacksquare H(y_n) - H(y_0) = \mathcal{O}(h^r) \quad \text{indep. de } t$$

Soluciones periódicas

$$\blacksquare H(y_\nu) - H(y_0) = \mathcal{O}(h^{2r}) \quad y_\nu \simeq y(t_0 + T)$$

Problema de Kepler

$$\blacksquare T = T(H(y_0))$$

$$ge(NT) = Nge(T) + \mathcal{O}(h^{2r})$$

Justificación del crecimiento lineal (J.M. Sanz–Serna, B. Cano):

- Método de un paso “estándar” con flujo ψ_h
 - ψ_h bien definido $\forall h \leq h_0$
 - ψ_h regular con respecto a y y h .
 - ψ_h consistente de orden r .
 - $\psi'_h(y) - \varphi'_h(y) = \mathcal{O}(h^r)$
 - Con paso variable $h_n = h s(y_n, h)$, $s_{\min} \leq s(y, h) \leq s_{\max}$.
- Problema con soluciones periódicas

Justificación del crecimiento lineal (J.M. Sanz–Serna, B. Cano):

- Método de un paso “estándar” con flujo ψ_h
 - ψ_h bien definido $\forall h \leq h_0$
 - ψ_h regular con respecto a y y h .
 - ψ_h consistente de orden r .
 - $\psi'_h(y) - \varphi'_h(y) = \mathcal{O}(h^r)$
 - Con paso variable $h_n = h s(y_n, h)$, $s_{\min} \leq s(y, h) \leq s_{\max}$.
- Problema con soluciones periódicas

$$ge(t) = h^r e_r(t) + h^{r+1} e_{r+1}(t) + \dots + \text{resto}$$

$$e_k(NT) = \sum_{j=0}^{N-1} M(T, 0)^j e_k(T), \quad e_k(t) \in \mathbb{R}^m$$

Justificación del crecimiento lineal (J.M. Sanz–Serna, B. Cano):

- Método de un paso “estándar” con flujo ψ_h
 - ψ_h bien definido $\forall h \leq h_0$
 - ψ_h regular con respecto a y y h .
 - ψ_h consistente de orden r .
 - $\psi'_h(y) - \varphi'_h(y) = \mathcal{O}(h^r)$
 - Con paso variable $h_n = h s(y_n, h)$, $s_{\min} \leq s(y, h) \leq s_{\max}$.
- Problema con soluciones periódicas

$$ge(t) = h^r e_r(t) + h^{r+1} e_{r+1}(t) + \dots + \text{resto}$$

$$e_k(NT) = \sum_{j=0}^{N-1} M(T, 0)^j e_k(T), \quad e_k(t) \in \mathbb{R}^m$$

Problema de Kepler

Justificación del crecimiento lineal (J.M. Sanz–Serna, B. Cano):

- Método de un paso “estándar” con flujo ψ_h
 - ψ_h bien definido $\forall h \leq h_0$
 - ψ_h regular con respecto a y y h .
 - ψ_h consistente de orden r .
 - $\psi'_h(y) - \varphi'_h(y) = \mathcal{O}(h^r)$
 - Con paso variable $h_n = h s(y_n, h)$, $s_{\min} \leq s(y, h) \leq s_{\max}$.
- Problema con soluciones periódicas

$$ge(t) = h^r e_r(t) + h^{r+1} e_{r+1}(t) + \dots + \text{resto}$$

$$e_k(NT) = \sum_{j=0}^{N-1} M(T, 0)^j e_k(T), \quad e_k(t) \in \mathbb{R}^m$$

Problema de Kepler

- Casi conservación del Hamiltoniano $\Rightarrow ge(NT) \simeq Nge(T)$

Lotka–Volterra

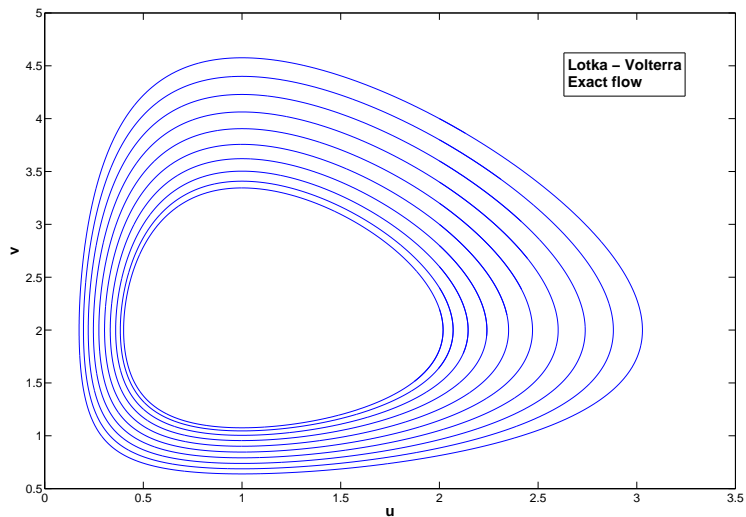
$$\begin{pmatrix} \dot{u} \\ \dot{v} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 & uv \\ -uv & 0 \end{pmatrix} \nabla H(u, v) = \begin{pmatrix} u(v - 2) \\ v(1 - u) \end{pmatrix}$$
$$u = 1, \quad v = 1$$

- ❑ No Hamiltoniano, Poisson
- ❑ Integral primera:

$$G(u, v) = H(u, v) = -\log u + u - 2 \log v + v$$

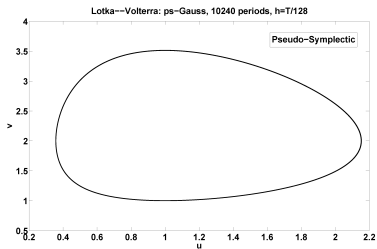
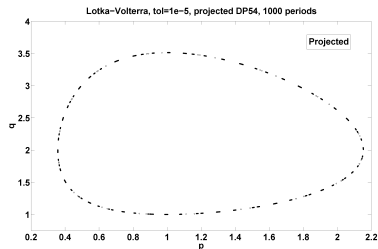
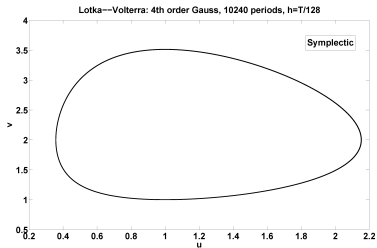
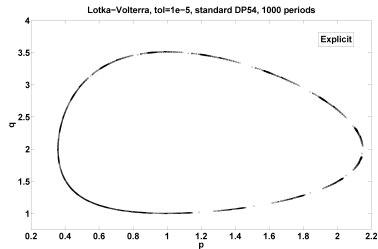
- ❑ Soluciones periódicas

Modelo de Lotka–Volterra



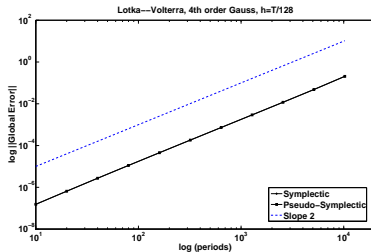
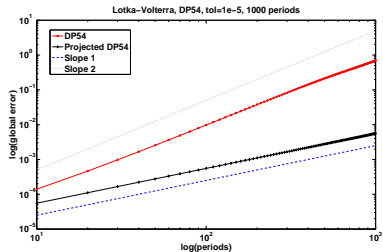
Modelo de Lotka–Volterra

Órbitas numéricas



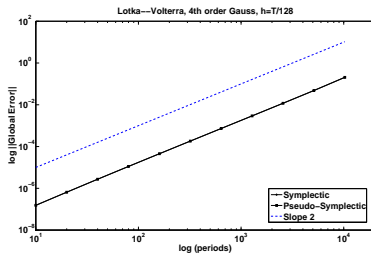
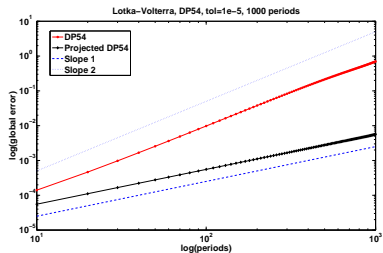
Modelo de Lotka–Volterra

Error global

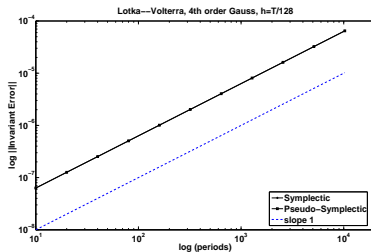
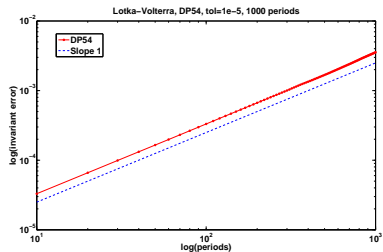


Modelo de Lotka–Volterra

Error global

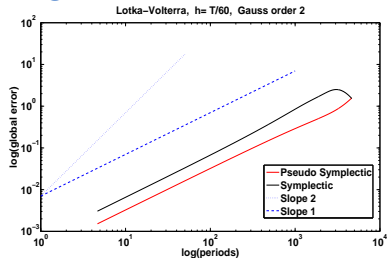


Error en el invariante

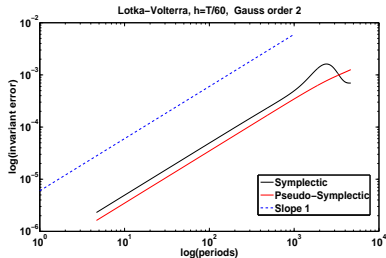


Modelo de Lotka–Volterra, orden 2

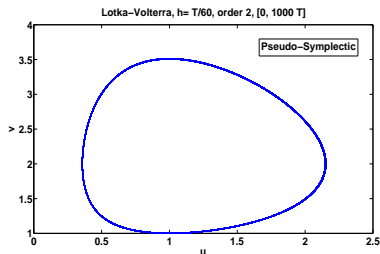
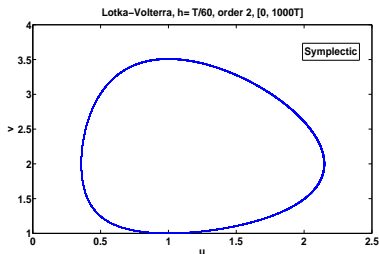
Error global



Error en invariante



Orbitas



Lotka–Volterra modificado

$$\begin{pmatrix} \dot{u} \\ \dot{v} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 & uv \\ -uv & 0 \end{pmatrix} \nabla H(u, v) = \begin{pmatrix} -uv(e^v - 50)/50 \\ v(u/10 - 1) \end{pmatrix}$$

■ No Hamiltoniano, Poisson

■ Integral primera:

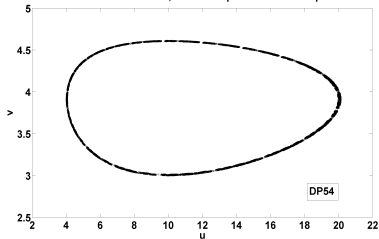
$$G(u, v) = H(u, v) = -u/10 + \log u + v - e^v/50$$

■ Soluciones periódicas

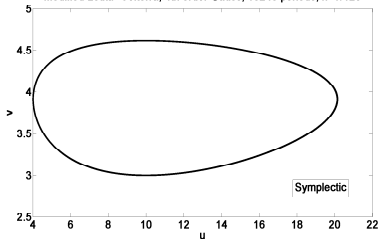
Lotka–Volterra modificado

Órbitas numéricas

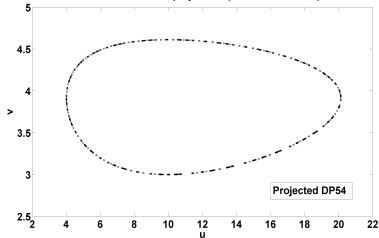
Modified Lotka–Volterra, standard Dp54 tol=1e-5 1000 periods



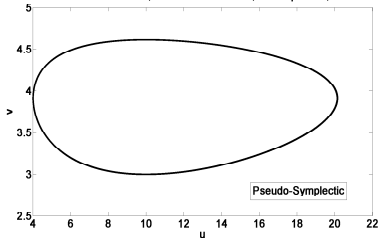
Modified Lotka–Volterra, 4th order Gauss, 10240 periods, $h=T/128$



Modified Lotka–Volterra, projected Dp54 tol=1e-5 1000 periods

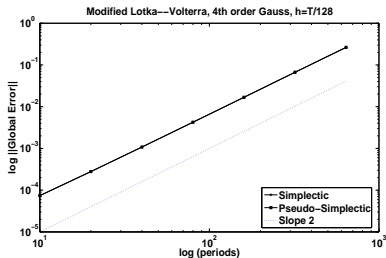
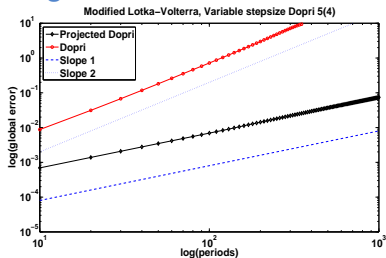


Modified Lotka–Volterra, P-S 4th order Gauss, 10240 periods, $h=T/128$

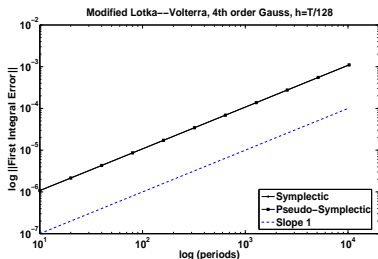
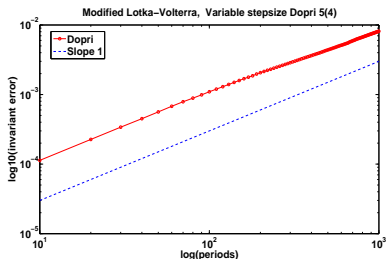


Lotka–Volterra modificado

Error global



Error en el invariante



- **Crecimiento lineal del error de los invariantes en todos los casos.**

Recopilando resultados

- **Crecimiento lineal del error de los invariantes en todos los casos.**
- **Crecimiento del error global según la tabla:**

Recopilando resultados

- Crecimiento lineal del error de los invariantes en todos los casos.
- Crecimiento del error global según la tabla:

	DP54				G. $r = 4$		$r = 2$	
	DP54	Proy. en H	Proy. en L	Proy. en H, L	Gauss-4	Gauss-PS	Gauss-2	PSymp-2
Kepler	No	Si	No	Si	Si	Si	Si	Si
L-V	No	Si	-	-	No	No	Si	Si
L-V Mod	No	Si	-	-	No	No	No	No

Recopilando resultados

- Crecimiento lineal del error de los invariantes en todos los casos.
- Crecimiento del error global según la tabla:

	DP54				G. $r = 4$		$r = 2$	
	DP54	Proy. en H	Proy. en L	Proy. en H, L	Gauss-4	Gauss-PS	Gauss-2	PSymp-2
Kepler	No	Si	No	Si	Si	Si	Si	Si
L-V	No	Si	-	-	No	No	Si	Si
L-V Mod	No	Si	-	-	No	No	No	No

Crecimiento del error global

■ Error global $ge(t_n) = y_n - y(t_n) = y_n - \varphi(t_n; y_0)$

Crecimiento del error global

■ Error global $ge(t_n) = y_n - y(t_n) = y_n - \varphi(t_n; y_0)$

Resultado:

■ Problemas generales (no necesariamente Hamiltonianos) tales que la solución $\varphi_t(u)$ es periódica con periodo $T = T(u)$, regular, para todo u en un entorno de y_0 .

Crecimiento del error global

■ Error global $ge(t_n) = y_n - y(t_n) = y_n - \varphi(t_n; y_0)$

Resultado:

■ Problemas generales (no necesariamente Hamiltonianos) tales que la solución $\varphi_t(u)$ es periódica con periodo $T = T(u)$, regular, para todo u en un entorno de y_0 .

$$ge(NT_0) = N ge(T_0) - \frac{N(N-1)}{2} f(y_0) \nabla T(y_0)^T ge(T_0) + \mathcal{O}(N^2 h^{2r-1} R(T_0, h)) + h^{2r-1} R(NT_0, h)$$

Crecimiento del error global

■ Error global $ge(t_n) = y_n - y(t_n) = y_n - \varphi(t_n; y_0)$

Resultado:

■ Problemas generales (no necesariamente Hamiltonianos) tales que la solución $\varphi_t(u)$ es periódica con periodo $T = T(u)$, regular, para todo u en un entorno de y_0 .

$$ge(NT_0) = N ge(T_0) - \frac{N(N-1)}{2} f(y_0) \nabla T(y_0)^T ge(T_0) + \mathcal{O}(N^2 h^{2r-1} R(T_0, h)) + h^{2r-1} R(NT_0, h)$$

Crecimiento del error global

■ Error global $ge(t_n) = y_n - y(t_n) = y_n - \varphi(t_n; y_0)$

Resultado:

■ Problemas generales (no necesariamente Hamiltonianos) tales que la solución $\varphi_t(u)$ es periódica con periodo $T = T(u)$, regular, para todo u en un entorno de y_0 .

$$ge(NT_0) = N ge(T_0) - \frac{N(N-1)}{2} f(y_0) \nabla T(y_0)^T ge(T_0) + \mathcal{O}(N^2 h^{2r-1} R(T_0, h)) + h^{2r-1} R(NT_0, h)$$

Crecimiento del error global

$$\text{ge}(NT_0) = N \text{ge}(T_0) - \frac{N(N-1)}{2} f(y_0) \nabla T(y_0)^T \text{ge}(T_0) + \mathcal{O}(N^2 h^{2r-1} R(T_0, h)) + h^{2r-1} R(NT_0, h)$$

Crecimiento del error global

$$ge(NT_0) = N ge(T_0) - \frac{N(N-1)}{2} f(y_0) \nabla T(y_0)^T ge(T_0) + \mathcal{O}(N^2 h^{2r-1} R(T_0, h)) + h^{2r-1} R(NT_0, h)$$

Aplicación:

Si $T = T(G_1(u), G_2(u), \dots)$, G_i integrales primeras

- Si el método conserva las integrales $G_i(y_n) = G_i(y_0)$
ó
- Si el método es tal que $\nabla G_i(y_0)^T ge(T_0) = \mathcal{O}(h^{2r})$

Crecimiento del error global lineal.

Error en los invariantes

Suponemos una integral primera

$$G(y(t)) = \text{cte} \Rightarrow \nabla G(y(t))^T f(y(t)) = 0 \quad \forall y_0$$

Error en los invariantes

Suponemos una integral primera

$$G(y(t)) = \text{cte} \Rightarrow \nabla G(y(t))^T f(y(t)) = 0 \quad \forall y_0$$

Resultado:

Error en el invariante tras N periodos

$$\Delta^{(N)} G = G(y_{N\nu}) - G(y_0), \quad N = 1, 2, \dots$$

$$\begin{aligned} \Delta^{(N)} G &= N \nabla G(y_0)^T g e(T_0) + h^{2r-1} N \nabla G(y_0)^T R(T_0, h) \\ &\quad + h^{2r-1} \nabla G(y_0)^T R(NT_0, h) + \mathcal{O}(\|g e(NT_0)\|^2) \end{aligned}$$

Error en los invariantes

Suponemos una integral primera

$$G(y(t)) = \text{cte} \Rightarrow \nabla G(y(t))^T f(y(t)) = 0 \quad \forall y_0$$

Resultado:

Error en el invariante tras N periodos

$$\Delta^{(N)}G = G(y_{N\nu}) - G(y_0), \quad N = 1, 2, \dots$$

$$\begin{aligned} \Delta^{(N)}G = & N \nabla G(y_0)^T g e(T_0) + h^{2r-1} N \nabla G(y_0)^T R(T_0, h) \\ & + h^{2r-1} \nabla G(y_0)^T R(NT_0, h) + \mathcal{O}(\|g e(NT_0)\|^2) \end{aligned}$$

Error en los invariantes

Suponemos una integral primera

$$G(y(t)) = \text{cte} \Rightarrow \nabla G(y(t))^T f(y(t)) = 0 \quad \forall y_0$$

Resultado:

Error en el invariante tras N periodos

$$\Delta^{(N)}G = G(y_{N\nu}) - G(y_0), \quad N = 1, 2, \dots$$

$$\Delta^{(N)}G = N \nabla G(y_0)^T g_e(T_0) + h^{2r-1} N \nabla G(y_0)^T R(T_0, h) + h^{2r-1} \nabla G(y_0)^T R(NT_0, h) + \mathcal{O}(\|g_e(NT_0)\|^2)$$

Crecimiento lineal del error en el invariante **SIEMPRE**, mientras $g_e(NT_0)$ sea pequeño.

Los ejemplos anteriores

Kepler $T = T(H(p, q))$ (no depende de L)

L-V y L-V modificado $T = T(H(u, v))$

Si $\|f(y_0)\nabla T(y_0)^T ge(T_0)\| = \mathcal{O}(h^{2r}) \ll \|ge(T_0)\| = \mathcal{O}(h^r) \Rightarrow$
crecimiento lineal.

Los ejemplos anteriores

Kepler $T = T(H(p, q))$ (no depende de L)

L-V y L-V modificado $T = T(H(u, v))$

Si $\|f(y_0)\nabla T(y_0)^T ge(T_0)\| = \mathcal{O}(h^{2r}) \ll \|ge(T_0)\| = \mathcal{O}(h^r) \Rightarrow$
crecimiento lineal.

DP54 proyección sobre $H \Rightarrow$ Crec. lineal.

Los ejemplos anteriores

Kepler $T = T(H(p, q))$ (no depende de L)

L-V y L-V modificado $T = T(H(u, v))$

Si $\|f(y_0)\nabla T(y_0)^T ge(T_0)\| = \mathcal{O}(h^{2r}) \ll \|ge(T_0)\| = \mathcal{O}(h^r) \Rightarrow$
crecimiento lineal.

DP54 proyección sobre $H \Rightarrow$ Crec. lineal.

Gauss + Kepler $\Rightarrow H(y_\nu) - H(y_0) = \mathcal{O}(h^{2r}) \Rightarrow$ Crec. lineal.

Los ejemplos anteriores

Kepler $T = T(H(p, q))$ (no depende de L)

L-V y L-V modificado $T = T(H(u, v))$

Si $\|f(y_0)\nabla T(y_0)^T ge(T_0)\| = \mathcal{O}(h^{2r}) \ll \|ge(T_0)\| = \mathcal{O}(h^r) \Rightarrow$
crecimiento lineal.

DP54 proyección sobre $H \Rightarrow$ Crec. lineal.

Gauss + Kepler $\Rightarrow H(y_\nu) - H(y_0) = \mathcal{O}(h^{2r}) \Rightarrow$ Crec. lineal.

P-S + Kepler $\Rightarrow H(y_\nu) - H(y_0) = \mathcal{O}(h^{2r}) \Rightarrow$ Crec. lineal.

Los ejemplos anteriores

Kepler $T = T(H(p, q))$ (no depende de L)

L-V y L-V modificado $T = T(H(u, v))$

Si $\|f(y_0)\nabla T(y_0)^T ge(T_0)\| = \mathcal{O}(h^{2r}) \ll \|ge(T_0)\| = \mathcal{O}(h^r) \Rightarrow$
crecimiento lineal.

DP54 proyección sobre $H \Rightarrow$ Crec. lineal.

Gauss + Kepler $\Rightarrow H(y_\nu) - H(y_0) = \mathcal{O}(h^{2r}) \Rightarrow$ Crec. lineal.

P-S + Kepler $\Rightarrow H(y_\nu) - H(y_0) = \mathcal{O}(h^{2r}) \Rightarrow$ Crec. lineal.

Gauss, P-S ($r = 2$) + L-V $\Rightarrow \nabla H(y_0)^T ge(T_0) = \mathcal{O}(h^{2r}) \Rightarrow$
Crec. lineal.

Los ejemplos anteriores

Kepler $T = T(H(p, q))$ (no depende de L)

L-V y L-V modificado $T = T(H(u, v))$

Si $\|f(y_0)\nabla T(y_0)^T ge(T_0)\| = \mathcal{O}(h^{2r}) \ll \|ge(T_0)\| = \mathcal{O}(h^r) \Rightarrow$
crecimiento lineal.

DP54 proyección sobre $H \Rightarrow$ Crec. lineal.

Gauss + Kepler $\Rightarrow H(y_\nu) - H(y_0) = \mathcal{O}(h^{2r}) \Rightarrow$ Crec. lineal.

P-S + Kepler $\Rightarrow H(y_\nu) - H(y_0) = \mathcal{O}(h^{2r}) \Rightarrow$ Crec. lineal.

Gauss, P-S ($r = 2$) + L-V $\Rightarrow \nabla H(y_0)^T ge(T_0) = \mathcal{O}(h^{2r}) \Rightarrow$
Crec. lineal.

Ecuaciones de Euler

$$\frac{d}{dt} \begin{pmatrix} y_1 \\ y_2 \\ y_3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 & c_3 y_3 & -c_2 y_2 \\ -c_3 y_3 & 0 & c_1 y_1 \\ c_2 y_2 & -c_1 y_1 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} y_1 \\ y_2 \\ y_3 \end{pmatrix}$$

■ No Hamiltoniano, Poisson

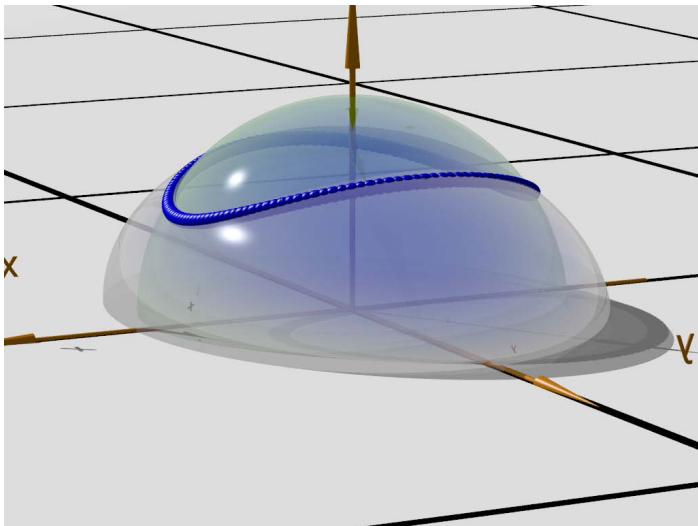
■ Invariantes:

$$E = (c_1 y_1^2 + c_2 y_2^2 + c_3 y_3^2)/2 \quad (\text{Energía cinética})$$

$$L^2 = y_1^2 + y_2^2 + y_3^2 \quad (L \text{ Módulo del momento angular})$$

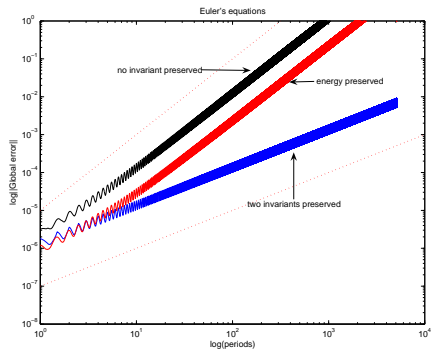
$$T = T(E, L^2)$$

Órbitas



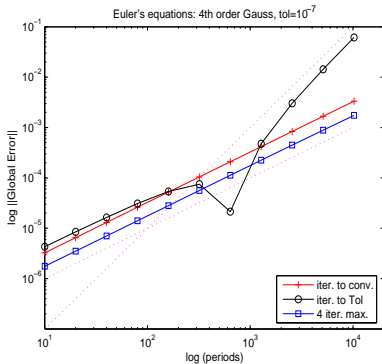
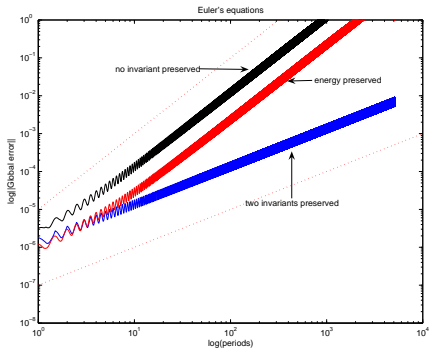
Ecuaciones de Euler

Error global



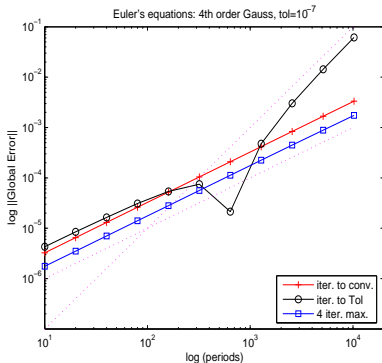
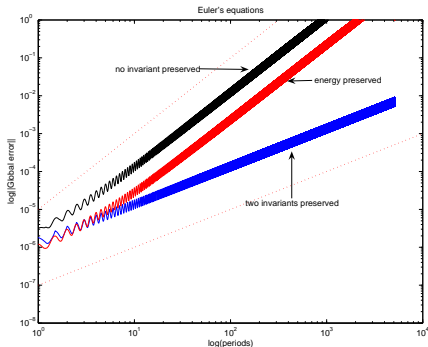
Ecuaciones de Euler

Error global



Ecuaciones de Euler

Error global



$$ge(NT_0) = N ge(T_0) - \frac{N(N-1)}{2} f(y_0) \nabla T(y_0)^T ge(T_0) + \dots$$