

Numerické výpočty metodami konečných diferencí

Podzimní astronomický kurs, 10.-14. září 2012, Vyškov

Petr Kurfürst

Ústav teoretické fyziky and astrofyziky
Masarykova Univerzita, Brno

September 12, 2012

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Popis kinematiky a dynamiky tekutin v souvislosti s působením vnějších i vnitřních sil:

- ▶ Rovnice kontinuity (zákon zachování hmotnosti)

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot \rho \vec{v} = 0$$

- ▶ Pohybová rovnice (zákon zachování hybnosti, momentu hybnosti)

$$\frac{\partial \rho \vec{v}}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot \rho \vec{v} \vec{v} = -\vec{\nabla} p + \rho \vec{f} \quad (+\vec{f}_{visc} \dots)$$

- ▶ Rovnice energie

$$\frac{\partial \rho \epsilon}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot \rho \epsilon \vec{v} = -p \vec{\nabla} \cdot \vec{v} \dots$$

- ▶ Stavové rovnice

$$p = \rho a^2, \text{ atd.}$$

Principy konečných diferencí

- ▶ Jednoduchý příklad - 1-D transportní rovnice:

$$\frac{\partial f}{\partial t} + u \frac{\partial f}{\partial x} = 0$$

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

**Principy konečných
diferencí**

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Principy konečných diferencí

- ▶ Jednoduchý příklad - 1-D transportní rovnice:

$$\frac{\partial f}{\partial t} + u \frac{\partial f}{\partial x} = 0$$

- ▶ Numerická reprezentace f na diskrétní síti:

$$x_0, x_1, \dots, x_N \quad (x_0 < x_1 < x_2 < \dots < x_N)$$

$$t_1 = t_0 + \Delta t, t_2 = t_1 + \Delta t = t_0 + 2\Delta t, \dots, t_n = t_0 + n\Delta t$$

Principy konečných diferencí

- ▶ Jednoduchý příklad - 1-D transportní rovnice:

$$\frac{\partial f}{\partial t} + u \frac{\partial f}{\partial x} = 0$$

- ▶ Numerická reprezentace f na diskrétní síti:

$$x_0, x_1, \dots, x_N \quad (x_0 < x_1 < x_2 < \dots < x_N)$$

$$t_1 = t_0 + \Delta t, t_2 = t_1 + \Delta t = t_0 + 2\Delta t, \dots, t_n = t_0 + n\Delta t$$

- ▶ Numerické řešení veličiny f ($x = x_j, t = t_n$) označíme f_j^n .

Principy konečných diferencí

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
roku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

- ▶ Jednoduchý příklad - 1-D transportní rovnice:

$$\frac{\partial f}{\partial t} + u \frac{\partial f}{\partial x} = 0$$

- ▶ Numerická reprezentace f na diskrétní síti:

$$x_0, x_1, \dots, x_N \quad (x_0 < x_1 < x_2 < \dots < x_N)$$

$$t_1 = t_0 + \Delta t, t_2 = t_1 + \Delta t = t_0 + 2\Delta t, \dots, t_n = t_0 + n\Delta t$$

- ▶ Numerické řešení veličiny $f(x = x_j, t = t_n)$ označíme f_j^n .

- ▶ Taylorův rozvoj f :

$$f(x + h, t) = f(x, t) + h \frac{\partial f(x, t)}{\partial x} + \frac{h^2}{2!} \frac{\partial^2 f(x, t)}{\partial x^2} + \mathcal{O}(h^3) + \dots$$

$$f(x - h, t) = f(x, t) - h \frac{\partial f(x, t)}{\partial x} + \frac{h^2}{2!} \frac{\partial^2 f(x, t)}{\partial x^2} - \mathcal{O}(h^3) + \dots$$

- Typy diferencí pro aproximace derivací 1. řádu:

$$\left. \frac{\partial f}{\partial x} \right|_j^n \cong (f_{j+1}^n - f_j^n) / \Delta x \quad \text{dopředné diference}$$
$$\left. \frac{\partial f}{\partial x} \right|_j^n \cong (f_j^n - f_{j-1}^n) / \Delta x \quad \text{zpětné diference}$$
$$\left. \frac{\partial f}{\partial x} \right|_j^n \cong (f_{j+1}^n - f_{j-1}^n) / 2\Delta x \quad \text{centrální diference}$$

- Typy diferencí pro aproximace derivací 1. řádu:

$$\left. \frac{\partial f}{\partial x} \right|_j^n \cong (f_{j+1}^n - f_j^n) / \Delta x \quad \text{dopředné diference}$$
$$\left. \frac{\partial f}{\partial x} \right|_j^n \cong (f_j^n - f_{j-1}^n) / \Delta x \quad \text{zpětné diference}$$
$$\left. \frac{\partial f}{\partial x} \right|_j^n \cong (f_{j+1}^n - f_{j-1}^n) / 2\Delta x \quad \text{centrální diference}$$

- Příklad diferenčního schématu pro aproximace derivací 2. řádu:

$$\left. \frac{\partial^2 f}{\partial x^2} \right|_j^n \cong (f_{j+1}^n - 2f_j^n + f_{j-1}^n) / (\Delta x)^2$$

- ▶ Diferenční schema uvedené transportní (advekční) rovnice:

$$\frac{(f_j^{n+1} - f_j^n)}{\Delta t} = -u \frac{(f_{j+1}^n - f_{j-1}^n)}{2\Delta x}$$

- ▶ časový člen - dopředná diference, advekční člen - centrální diference

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

- ▶ Diferenční schema uvedené transportní (advekční) rovnice:

$$\frac{(f_j^{n+1} - f_j^n)}{\Delta t} = -u \frac{(f_{j+1}^n - f_{j-1}^n)}{2\Delta x}$$

- ▶ časový člen - dopředná diference, advekční člen - centrální diference
- ▶ Po jednoduché úpravě dostáváme diferenční rovnici:

$$f_j^{n+1} = f_j^n - \frac{u\Delta t}{2\Delta x} (f_{j+1}^n - f_{j-1}^n)$$

- ▶ Diferenční schema uvedené transportní (advekční) rovnice:

$$\frac{(f_j^{n+1} - f_j^n)}{\Delta t} = -u \frac{(f_{j+1}^n - f_{j-1}^n)}{2\Delta x}$$

- ▶ časový člen - dopředná diference, advekční člen - centrální diference
- ▶ Po jednoduché úpravě dostáváme diferenční rovnici:

$$f_j^{n+1} = f_j^n - \frac{u\Delta t}{2\Delta x} (f_{j+1}^n - f_{j-1}^n)$$

- ▶ Jak můžeme výpočet této rovnice naprogramovat?

Principy konečných diferencí

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

program explicit

integer i, ni, t, dt

parameter (ni = 100)

double precision x(ni), u(ni), f(ni)

parameter (dt = 1.d0, u = 1.2d0)

do i = 1,ni

x(i) = dfloat(i)

if (i.le.ni/2) **then**

f(i) = 1.d0

else

f(i) = 0.1d0

endif

end do

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Principy konečných diferencí

t = 0.d0

do

t = t+dt

do i = 2,ni-1

f(i) = f(i) - u(i) * dt * (f(i+1) - f(i-1)) / (x(i+1) - x(i-1))

end do

f(1) = f(1)

f(ni) = f(ni-1)

do i = 1,ni

write (100,*) x(i), f(i)

end do

write (100,*)

write (100,*)

if (t.gt.200) **exit**

end do

end program explicit

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Principy konečných diferencí

Ale: toto jednoduché a přehledné (tzv. explicitní) schema je bohužel **vždy** numericky nestabilní:

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

**Principy konečných
diferencí**

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

von Neumannova analýza stability

- ▶ Předpokládejme poruchy stability (periodické perturbace, vibrace) vlnového charakteru ve tvaru

$$\xi^n e^{ikj\Delta x},$$

kde $\xi(k)$ je amplituda vlny, k je vlnové číslo libovolné hodnoty.

von Neumannova analýza stability

- ▶ Předpokládejme poruchy stability (periodické perturbace, vibrace) vlnového charakteru ve tvaru

$$\xi^n e^{ikj\Delta x},$$

kde $\xi(k)$ je amplituda vlny, k je vlnové číslo libovolné hodnoty.

- ▶ Pokud $|\xi| > 1$, pro $n \rightarrow \infty$ bude $|\xi|^n \rightarrow \infty$, schema je nestabilní.
- ▶ Pokud $|\xi| < 1$, schema je stabilní.

von Neumannova analýza stability

- ▶ Předpokládejme poruchy stability (periodické perturbace, vibrace) vlnového charakteru ve tvaru

$$\xi^n e^{ikj\Delta x},$$

kde $\xi(k)$ je amplituda vlny, k je vlnové číslo libovolné hodnoty.

- ▶ Pokud $|\xi| > 1$, pro $n \rightarrow \infty$ bude $|\xi|^n \rightarrow \infty$, schema je nestabilní.
- ▶ Pokud $|\xi| < 1$, schema je stabilní.
- ▶ Po dosazení poruchové vlnové funkce do explicitního řešení dostáváme

$$(\xi^{n+1} - \xi^n) e^{ikj\Delta x} = -\frac{u\Delta t}{2\Delta x} \xi^n (e^{ik(j+1)\Delta x} - e^{ik(j-1)\Delta x}),$$

von Neumannova analýza stability

- ▶ Předpokládejme poruchy stability (periodické perturbace, vibrace) vlnového charakteru ve tvaru

$$\xi^n e^{ikj\Delta x},$$

kde $\xi(k)$ je amplituda vlny, k je vlnové číslo libovolné hodnoty.

- ▶ Pokud $|\xi| > 1$, pro $n \rightarrow \infty$ bude $|\xi|^n \rightarrow \infty$, schema je nestabilní.
- ▶ Pokud $|\xi| < 1$, schema je stabilní.
- ▶ Po dosazení poruchové vlnové funkce do explicitního řešení dostáváme

$$(\xi^{n+1} - \xi^n) e^{ikj\Delta x} = -\frac{u\Delta t}{2\Delta x} \xi^n (e^{ik(j+1)\Delta x} - e^{ik(j-1)\Delta x}),$$

- ▶ po vydělení $\xi^n e^{ikj\Delta x}$:

$$\xi = 1 - \frac{u\Delta t}{2\Delta x} (e^{ik\Delta x} - e^{-ik\Delta x}),$$

von Neumannova analýza stability

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

► tedy

$$\xi = 1 - i \frac{u \Delta t}{\Delta x} \sin k \Delta x.$$

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

**von Neumannova
analýza stability**

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

von Neumannova analýza stability

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

- ▶ tedy

$$\xi = 1 - i \frac{u\Delta t}{\Delta x} \sin k\Delta x.$$

- ▶ Protože $|a + ib| = \sqrt{a^2 + b^2}$, bude

$$|\xi|^2 = 1 + \left(\frac{u\Delta t}{\Delta x} \right)^2 \sin^2 k\Delta x.$$

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

- ▶ tedy

$$\xi = 1 - i \frac{u\Delta t}{\Delta x} \sin k\Delta x.$$

- ▶ Protože $|a + ib| = \sqrt{a^2 + b^2}$, bude

$$|\xi|^2 = 1 + \left(\frac{u\Delta t}{\Delta x}\right)^2 \sin^2 k\Delta x.$$

- ▶ Je zřejmé, že v případě explicitního schematu musí vždy platit

$$|\xi| \geq 1,$$

toto schema je tedy vždy nestabilní.

- ▶ Člen f_j^n v explicitním řešení lze nahradit aritmetickým průměrem sousedních hodnot:

$$f_j^{n+1} = \frac{1}{2}(f_{j+1}^n + f_{j-1}^n) - \frac{u\Delta t}{2\Delta x}(f_{j+1}^n - f_{j-1}^n)$$

- ▶ von Neumannova analýza stability v tomto případě dává:

$$\xi = \cos k\Delta x - i \frac{u\Delta t}{\Delta x} \sin k\Delta x,$$

$$|\xi|^2 = \cos^2 k\Delta x + \left(\frac{u\Delta t}{\Delta x}\right)^2 \sin^2 k\Delta x.$$

- ▶ Člen f_j^n v explicitním řešení lze nahradit aritmetickým průměrem sousedních hodnot:

$$f_j^{n+1} = \frac{1}{2}(f_{j+1}^n + f_{j-1}^n) - \frac{u\Delta t}{2\Delta x}(f_{j+1}^n - f_{j-1}^n)$$

- ▶ von Neumannova analýza stability v tomto případě dává:

$$\xi = \cos k\Delta x - i \frac{u\Delta t}{\Delta x} \sin k\Delta x,$$

$$|\xi|^2 = \cos^2 k\Delta x + \left(\frac{u\Delta t}{\Delta x}\right)^2 \sin^2 k\Delta x.$$

- ▶ Schema je zjevně stabilní, pokud Courantovo číslo (Courant-Friedrichs-Levyho číslo - cfl)

$$\frac{u\Delta t}{\Delta x} \leq 1 \quad (\text{Courantův teorém stability}).$$

Laxova metoda

- ▶ Stejná rovnice, modelovaná Laxovou metodou:

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Laxova metoda

- ▶ Ještě jednou porovnání explicitních řešení s různými hodnotami Courantova čísla ($cfl=0.5$):

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Laxova metoda

- ▶ Ještě jednou porovnání explicitních řešení s různými hodnotami Courantova čísla ($cfl=1.8$):

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Laxova metoda

- ▶ Ještě jednou porovnání explicitních řešení s různými hodnotami Courantova čísla ($\text{cfl}=0.5$),
- ▶ stabilizace 2. derivací $b(f_{j+1}^n - 2f_j^n + f_{j-1}^n)$, $b = 0.25$ (totožné s Laxovou metodou):

Laxova metoda

- ▶ Ještě jednou porovnání explicitních řešení s různými hodnotami Courantova čísla ($cfl=1.2$),
- ▶ stabilizace 2. derivací $b(f_{j+1}^n - 2f_j^n + f_{j-1}^n)$, $b = 0.6$ (totožné s Laxovou metodou):

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Metoda zpětného kroku (upwind method)

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

- ▶ V advekčním členu použijeme zpětnou diferenci:

$$f_j^{n+1} = f_j^n - \frac{u\Delta t}{\Delta x}(f_j^n - f_{j-1}^n)$$

- ▶ von Neumannova analýza stability v tomto případě dává ($\text{cfl}=\alpha$):

$$\xi = 1 - \alpha + \alpha \cos k\Delta x - i\alpha \sin k\Delta x,$$
$$|\xi|^2 = (1 - \alpha + \alpha \cos k\Delta x)^2 + \alpha^2 \sin^2 k\Delta x,$$

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Metoda zpětného kroku (upwind method)

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

- ▶ V advekčním členu použijeme zpětnou diferenci:

$$f_j^{n+1} = f_j^n - \frac{u\Delta t}{\Delta x}(f_j^n - f_{j-1}^n)$$

- ▶ von Neumannova analýza stability v tomto případě dává ($\text{cfl}=\alpha$):

$$\xi = 1 - \alpha + \alpha \cos k\Delta x - i\alpha \sin k\Delta x,$$
$$|\xi|^2 = (1 - \alpha + \alpha \cos k\Delta x)^2 + \alpha^2 \sin^2 k\Delta x,$$

- ▶ Z požadavku $|\xi|^2 < 1$ vyplývá

$$2\alpha(1 - \alpha)(1 - \cos k\Delta x) > 0.$$

- ▶ Protože $\alpha > 0$, $\cos k\Delta x < 1$, schema bude stabilní, pokud opět Courantovo číslo $\alpha < 1$.

Metoda zpětného kroku (upwind method)

- ▶ Stejná rovnice, modelovaná metodou zpětného kroku:

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

**Metoda zpětného
kroku**

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Lax-Wendroffova metoda

- ▶ Dvoukroková metoda, kombinace Laxova a explicitního schematu.

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

**Lax-Wendroffova
metoda**

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Lax-Wendroffova metoda

- ▶ Dvoukroková metoda, kombinace Laxova a explicitního schematu.
- ▶ 1. krok (Laxův):

$$f_{j+\frac{1}{2}}^{n+\frac{1}{2}} = \frac{1}{2}(f_{j+1}^n + f_j^n) - \frac{1}{2} \frac{u \Delta t}{\Delta x} (f_{j+1}^n - f_j^n)$$

Lax-Wendroffova metoda

- ▶ Dvoukroková metoda, kombinace Laxova a explicitního schematu.
- ▶ 1. krok (Laxův):

$$f_{j+\frac{1}{2}}^{n+\frac{1}{2}} = \frac{1}{2}(f_{j+1}^n + f_j^n) - \frac{1}{2} \frac{u\Delta t}{\Delta x} (f_{j+1}^n - f_j^n)$$

- ▶ 2. krok (explicitní):

$$f_j^{n+1} = f_j^n - \frac{u\Delta t}{\Delta x} (f_{j+\frac{1}{2}}^{n+\frac{1}{2}} - f_{j-\frac{1}{2}}^{n+\frac{1}{2}})$$

Lax-Wendroffova metoda

- ▶ Dvoukroková metoda, kombinace Laxova a explicitního schematu.
- ▶ 1. krok (Laxův):

$$f_{j+\frac{1}{2}}^{n+\frac{1}{2}} = \frac{1}{2}(f_{j+1}^n + f_j^n) - \frac{1}{2} \frac{u\Delta t}{\Delta x} (f_{j+1}^n - f_j^n)$$

- ▶ 2. krok (explicitní):

$$f_j^{n+1} = f_j^n - \frac{u\Delta t}{\Delta x} (f_{j+\frac{1}{2}}^{n+\frac{1}{2}} - f_{j-\frac{1}{2}}^{n+\frac{1}{2}})$$

- ▶ von Neumannova analýza stability v tomto případě dává (cfl= α):

$$\xi = 1 - 2\alpha \sin \frac{1}{2} k\Delta x (\alpha \sin \frac{1}{2} k\Delta x + i \cos \frac{1}{2} k\Delta x),$$

$$|\xi|^2 = 1 - 4\alpha^2 \sin^2 \frac{1}{2} k\Delta x (1 - \alpha^2 \sin^2 \frac{1}{2} k\Delta x - \cos^2 \frac{1}{2} k\Delta x).$$

- ▶ Dvoukroková metoda, kombinace Laxova a explicitního schematu.
- ▶ 1. krok (Laxův):

$$f_{j+\frac{1}{2}}^{n+\frac{1}{2}} = \frac{1}{2}(f_{j+1}^n + f_j^n) - \frac{1}{2} \frac{u\Delta t}{\Delta x} (f_{j+1}^n - f_j^n)$$

- ▶ 2. krok (explicitní):

$$f_j^{n+1} = f_j^n - \frac{u\Delta t}{\Delta x} (f_{j+\frac{1}{2}}^{n+\frac{1}{2}} - f_{j-\frac{1}{2}}^{n+\frac{1}{2}})$$

- ▶ von Neumannova analýza stability v tomto případě dává (cfl= α):

$$\xi = 1 - 2\alpha \sin \frac{1}{2} k\Delta x (\alpha \sin \frac{1}{2} k\Delta x + i \cos \frac{1}{2} k\Delta x),$$

$$|\xi|^2 = 1 - 4\alpha^2 \sin^2 \frac{1}{2} k\Delta x (1 - \alpha^2 \sin^2 \frac{1}{2} k\Delta x - \cos^2 \frac{1}{2} k\Delta x).$$

- ▶ Z požadavku $|\xi|^2 < 1$ opět vyplývá $\alpha < 1$.

Lax-Wendroffova metoda

- ▶ Stejná rovnice, modelovaná Lax-Wendroffovou metodou:

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

**Lax-Wendroffova
metoda**

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Implicitní schema

- ▶ Hodnoty veličiny f na pravé straně rovnice jsou počítány v čase t^{n+1} :

$$f_j^{n+1} = f_j^n - \frac{u\Delta t}{2\Delta x} (f_{j+1}^{n+1} - f_{j-1}^{n+1})$$

- ▶ Hodnoty veličiny f na pravé straně rovnice jsou počítány v čase t^{n+1} :

$$f_j^{n+1} = f_j^n - \frac{u\Delta t}{2\Delta x} (f_{j+1}^{n+1} - f_{j-1}^{n+1})$$

- ▶ von Neumannova analýza stability v tomto případě dává ($cfl=\alpha$):

$$\xi = \frac{1}{1 + i\alpha \sin k\Delta x} = \frac{1 - i\alpha \sin k\Delta x}{1 + \alpha^2 \sin^2 k\Delta x},$$

$$|\xi|^2 = \frac{1}{1 + \alpha^2 \sin^2 k\Delta x}.$$

- ▶ Hodnoty veličiny f na pravé straně rovnice jsou počítány v čase t^{n+1} :

$$f_j^{n+1} = f_j^n - \frac{u\Delta t}{2\Delta x} (f_{j+1}^{n+1} - f_{j-1}^{n+1})$$

- ▶ von Neumannova analýza stability v tomto případě dává ($cfl=\alpha$):

$$\xi = \frac{1}{1 + i\alpha \sin k\Delta x} = \frac{1 - i\alpha \sin k\Delta x}{1 + \alpha^2 \sin^2 k\Delta x},$$

$$|\xi|^2 = \frac{1}{1 + \alpha^2 \sin^2 k\Delta x}.$$

- ▶ Je zřejmé, že implicitní schema vždy splňuje: $|\xi| \leq 1$,
- ▶ Je tedy **vždy** numericky stabilní.

- ▶ Ovšem - značnou nevýhodou komplikovanost výpočtu f_j^{n+1} .
- ▶ V každém časovém kroku nutnost řešení **tridiagonální** matice

$$\frac{\alpha}{2} f_{j-1}^{n+1} - f_j^{n+1} - \frac{\alpha}{2} f_{j+1}^{n+1} = -f_j^n.$$

numerickými metodami lineární algebry.

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

- ▶ Ovšem - značnou nevýhodou komplikovanost výpočtu f_j^{n+1} .
- ▶ V každém časovém kroku nutnost řešení **tridiagonální** matice

$$\frac{\alpha}{2} f_{j-1}^{n+1} - f_j^{n+1} - \frac{\alpha}{2} f_{j+1}^{n+1} = -f_j^n.$$

numerickými metodami lineární algebry.

- ▶ V případě složitých problémů může být neschůdné.

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Implicitní schema

- ▶ Stejná rovnice, modelovaná implicitní metodou:

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Komplexnější schemata

- ▶ Vytvořena celá řada modernějších a přesnějších metod:

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

**Komplexnější
schemata**

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Komplexnější schemata

- ▶ Vytvořena celá řada modernějších a přesnějších metod:
- ▶ Použití tzv. prostřídané sítě (staggered mesh), umožňující oddělení toků veličin (flux splitting).

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

**Komplexnější
schemata**

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

- ▶ Vytvořena celá řada modernějších a přesnějších metod:
- ▶ Použití tzv. prostřídané sítě (staggered mesh), umožňující oddělení toků veličin (flux splitting).
- ▶ Postupné přidávání jednotlivých členů pravé strany hd rovnic (operator splitting):

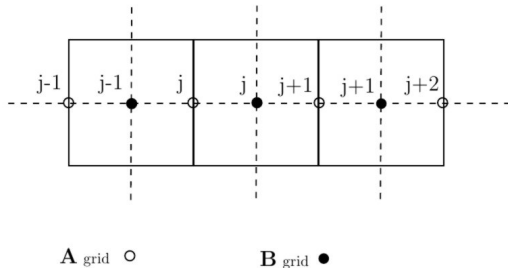
$$\begin{aligned}f^{n+1/m} &= U_1(f^n, \Delta t/m) \\f^{n+2/m} &= U_2(f^{n+1/m}, \Delta t/m) \\&\dots \\f^{n+1} &= U_m(f^{n+(m-1)/m}, \Delta t/m),\end{aligned}$$

kde m značí počet členů na pravé straně příslušné hd rovnice.

Komplexnější schemata

Petr Kurfürst

- ▶ Princip prostřídané sítě (staggered mesh):



- ▶ A-sítě - vektorové veličiny
- ▶ B-sítě - skalární veličiny

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Komplexnější schemata

- Příklad současně používaného schematu - dvoukroková metoda s oddělenými toky, van Leerova derivace:

$$\Delta_- = \frac{\rho_{i-1} - \rho_{i-2}}{r_{b(i-1)} - r_{b(i-2)}}$$
$$\Delta_+ = \frac{\rho_i - \rho_{i-1}}{r_{b(i)} - r_{b(i-1)}}$$

van Leerova derivace:

$$dvl = \begin{cases} \frac{2\Delta_- \Delta_+}{\Delta_- + \Delta_+} & \Delta_- \Delta_+ > 0 \\ 0 & \Delta_- \Delta_+ < 0 \end{cases}$$

interr = interpolant hydrodynamické veličiny na opačném rozhraní:

$$interr_i = \rho_{i-1} + dvl(r_{a(i)} - r_{b(i-1)} - u_{a(i)} dt/2)$$

advekcční schema:

$$\rho_i = \rho_i - \frac{dt}{\Delta V_{b(i)}} (interr_{i+1} u_{a(i+1)} \Sigma_{a(i+1)} - interr_i u_{a(i)} \Sigma_{a(i)})$$

Komplexnější schemata

- ▶ Opět stejná advekční rovnice, modelovaná výše uvedenou metodou, $cfI = 0.5$:

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

**Komplexnější
schemata**

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Komplexnější schemata

- ▶ Opět stejná advekční rovnice, modelovaná výše uvedenou metodou, $cfI = 0.9$:

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

**Komplexnější
schemata**

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Komplexnější schemata

- ▶ Opět stejná advekční rovnice, modelovaná výše uvedenou metodou, $cfI = 1.2$:

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

**Komplexnější
schemata**

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

- ▶ Riemannova rázová trubice (neviskózní případ):

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

**Modelování fyzikálních
procesů**

Závěr

- ▶ Riemannova rázová trubice (viskózní případ):

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

**Modelování fyzikálních
procesů**

Závěr

- ▶ Sluneční koronální vítr (Parkerova rovnice):

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

**Modelování fyzikálních
procesů**

Závěr

Modelování fyzikálních procesů

- ▶ Další možná úskalí - příklad hvězdného disku
- ▶ nesprávně nastavené Courantovo číslo:

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

**Modelování fyzikálních
procesů**

Závěr

Modelování fyzikálních procesů

- ▶ Další možná úskalí - příklad hvězdného disku
- ▶ špatně zadaná okrajová podmínka pro v_ϕ :

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

**Modelování fyzikálních
procesů**

Závěr

Modelování fyzikálních procesů

- ▶ Další možná úskalí - příklad hvězdného disku
- ▶ špatně zadaná okrajová podmínka pro v_r :

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

**Modelování fyzikálních
procesů**

Závěr

Modelování fyzikálních procesů

- ▶ Další možná úskalí - příklad hvězdného disku
- ▶ reálné parametry - příliš velké (cca 16 řádů) rozdíly v hodnotách:

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

**Modelování fyzikálních
procesů**

Závěr

Modelování fyzikálních procesů

- ▶ Další možná úskalí - příklad hvězdného disku
- ▶ vhodně provedené normování veličin:

Numerické výpočty
metodami konečných
diferencí
Podzimní
astronomický kurs,
10.-14. září 2012,
Vyškov

Petr Kurfürst

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

**Modelování fyzikálních
procesů**

Závěr

- ▶ Numerické výpočty metodami konečných diferencí - vhodné pro deterministické procesy
- ▶ Celá řada dalších metod a schemat
- ▶ Modelování principiálně náhodných jevů (záření) na zcela jiném principu (např. *Monte Carlo*)
- ▶ Dostupné hotové programy (kódy) (např. *ZEUS*, *Pencil* pro hd, *TLUSTY*, *CMFGEN* pro modelování hvězdných atmosfér, atd.)
- ▶ Uspokojivý výsledek pouze při splnění mnoha podmínek

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Literatura:

- Michael J. Thompson, *An Introduction to Astrophysical Fluid Dynamics*
- Michael I. Norman Karl-Heinz A. Winkler, *2-D Eulerian Hydrodynamics with Fluid Interfaces, Self-Gravity and Rotation*
- Randall J. Leveque, *Finite-Volume Methods for Hyperbolic Problems*

Hydrodynamika -
podstatná část
astrofyziky

Principy konečných
diferencí

von Neumannova
analýza stability

Laxova metoda

Metoda zpětného
kroku

Lax-Wendroffova
metoda

Implicitní schema

Komplexnější
schemata

Modelování fyzikálních
procesů

Závěr

Děkuji za pozornost