

---

# 連続と離散

## — 微分方程式の視点から —

齊藤 宣一 (東京大学大学院数理科学研究科)

21 世紀 COE プログラム：科学技術への数学新展開拠点

数学公開講座「現象と数理」

2007 年 12 月 16 日 東京大学大学院数理科学研究科

▷ はじめに

数理モデル

今日の予定

惑星運動の方程式

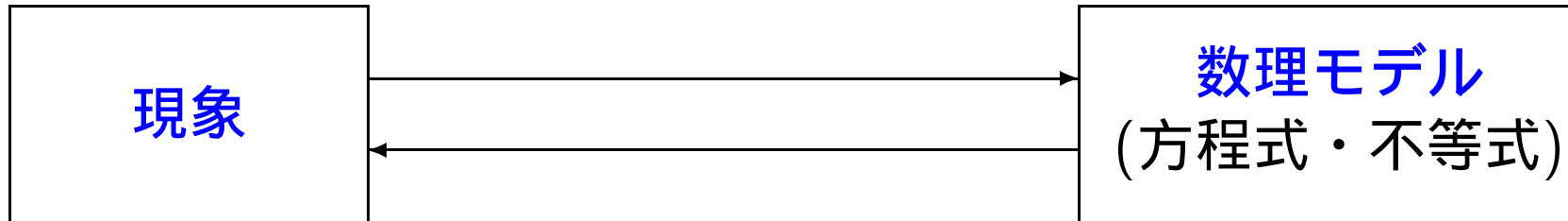
単振動

ロジスティック方程式

まとめ

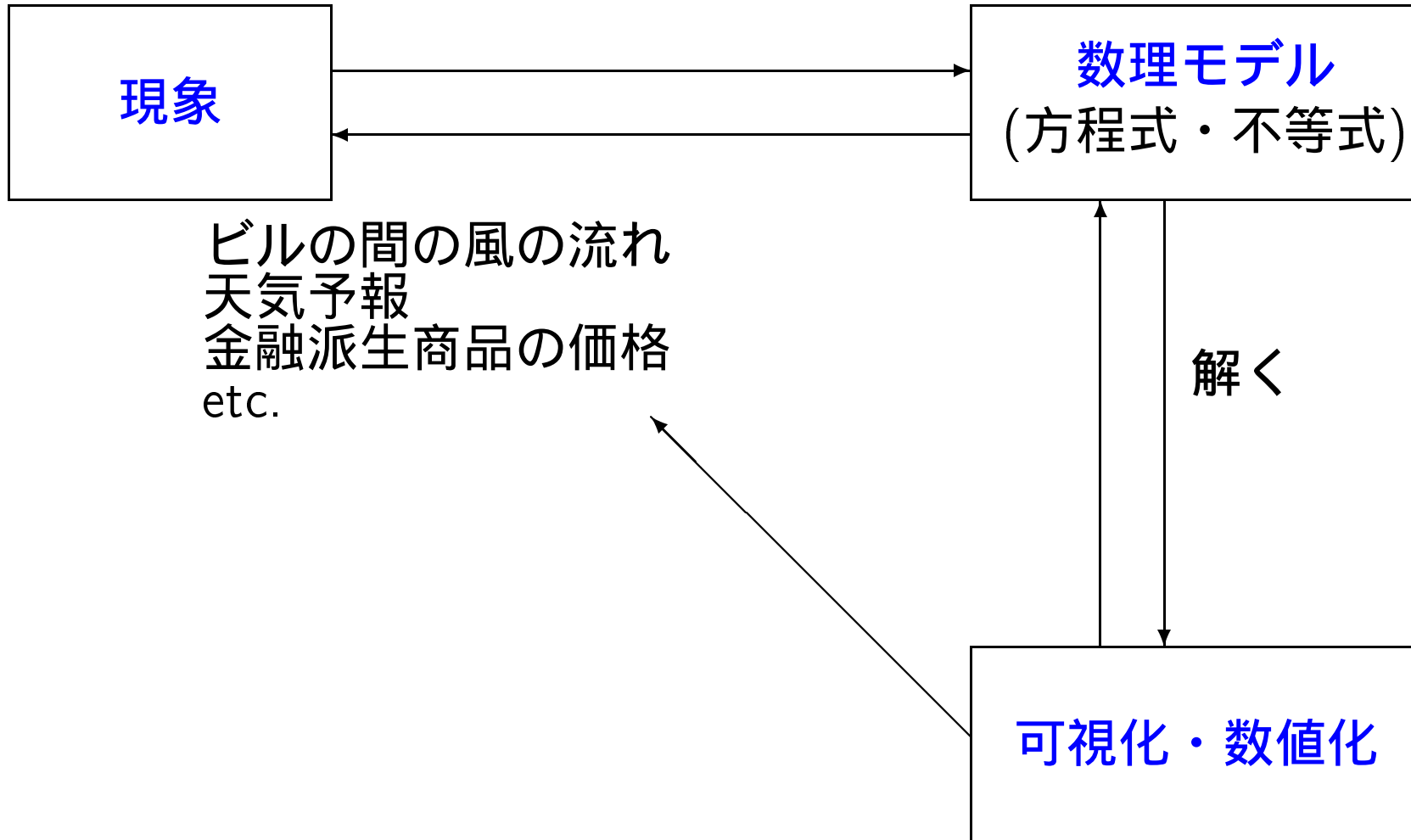
# はじめに

# 数理モデル

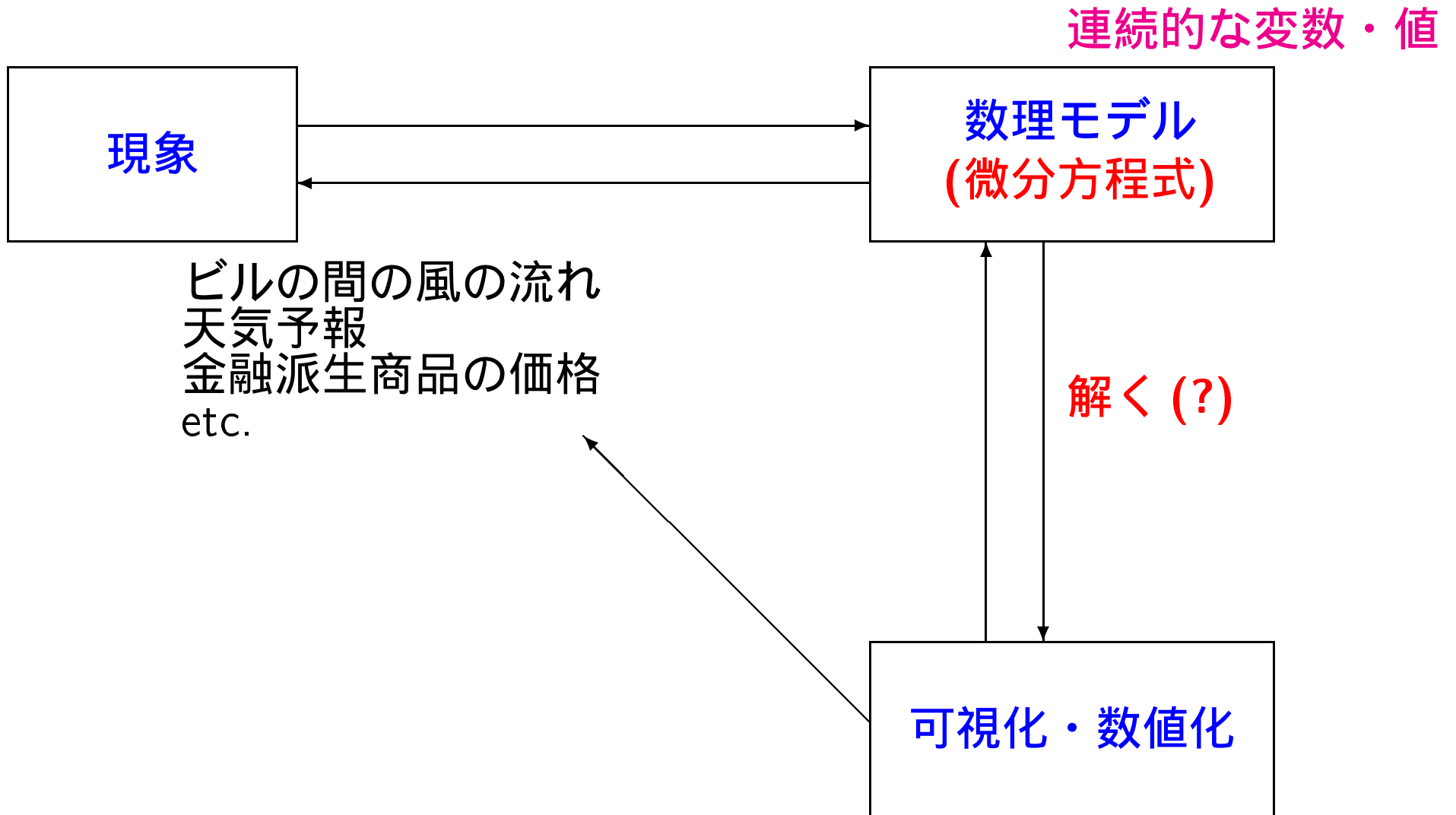


ビルの中の風の流れ  
天気予報  
金融派生商品の価格  
etc.

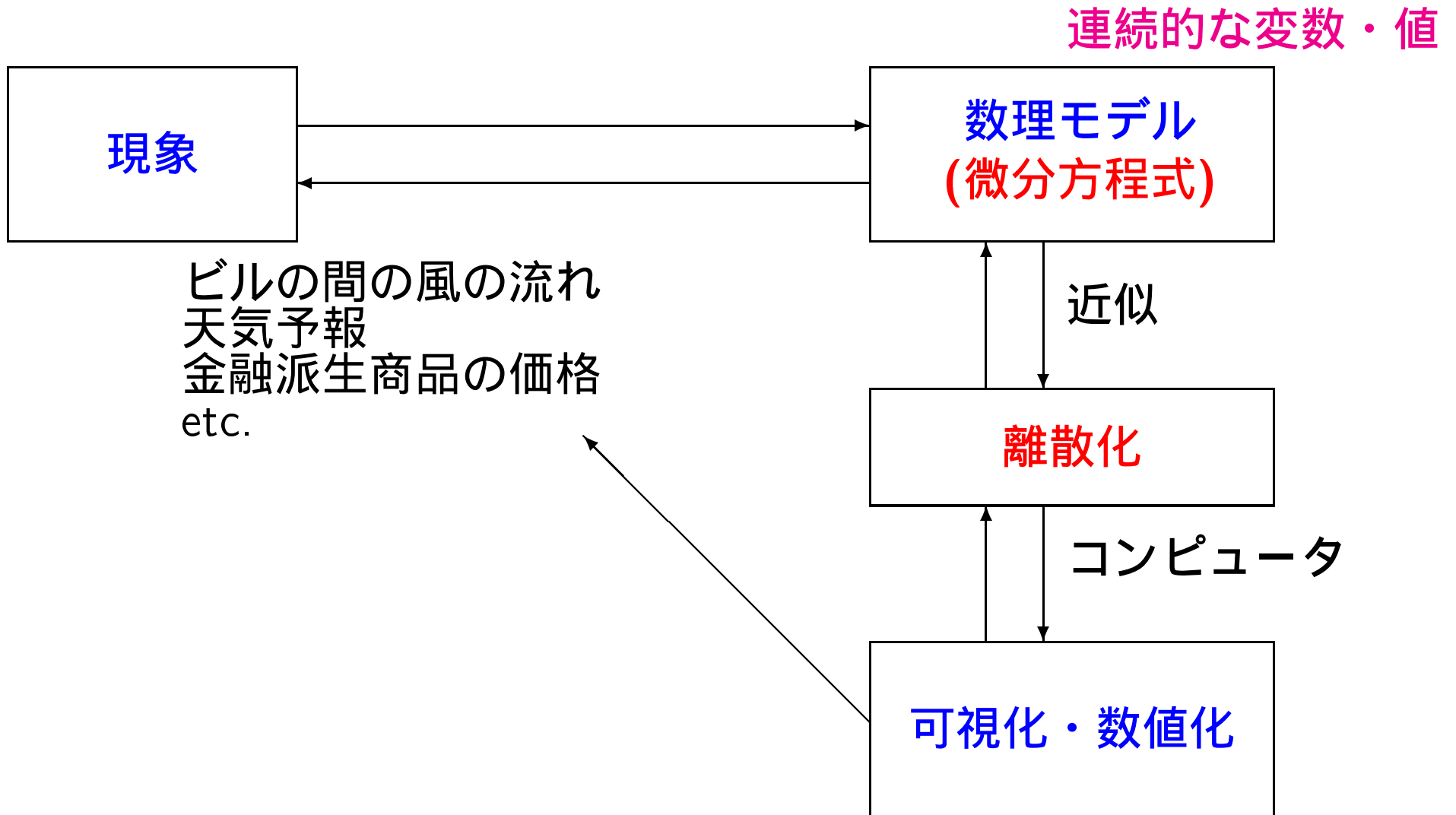
# 数理モデル



# 数理モデル



# 数理モデル



# 今日の予定

---

- 微分方程式の離散化に現れる問題 (issue) を 3 つ紹介したい：
  1. 惑星運動の方程式
  2. 単振動
  3. ロジスティック方程式
  
- 「無限と連続」という古くて現代的な問題の一側面

はじめに

---

▷ 惑星運動の方程式

ケプラーの法則

惑星運動の方程式

惑星運動の方程式

数値解法の導入

Euler 法の導出

計算例 (Euler 法)

Euler 法の考察

1 次 vs. 高次

Euler 法の一般化 (高精度化)

Heun 法の導出 (スカラー値の場合)

Euler 法の一般化 (高精度化)

数値計算結果

単振動

---

ロジスティック方程式

まとめ

---

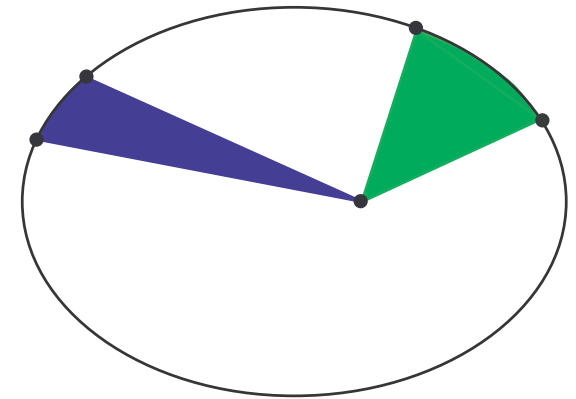
# 惑星運動の方程式



# ケプラーの法則

1. 惑星は太陽を焦点の1つとする楕円軌道上を運動する (1609)
2. 太陽と惑星を結ぶ線分が単位時間に掃く面積は一定である (1609)
3. 惑星の公転周期の自乗は、楕円軌道の長半径の三乗に比例する (1619)

- ヨハネス・ケプラー  
(Johannes Kepler, 1571–1630)
- ティコ・ブラーエ  
(Tycho Brahe, 1546–1601)



# 惑星運動の方程式

- $M$ : 太陽の質量,  $m$ : 惑星の質量 . ( $m/M \ll 1$  と仮定)
- 太陽の位置を位置ベクトルの基準 (原点)
- $(x(t), y(t))$ : 時刻  $t$  における惑星の位置ベクトル
- $G$ : 万有引力定数
- $r(t) = \sqrt{x(t)^2 + y(t)^2}$ : 太陽と惑星の距離

$$m \frac{d^2}{dt^2} x(t) = -\frac{GMm}{r(t)^2} \cdot \frac{x(t)}{r(t)}, \quad m \frac{d^2}{dt^2} y(t) = -\frac{GMm}{r(t)^2} \cdot \frac{y(t)}{r(t)} \quad (1)$$

- アイザック・ニュートン (Isaac Newton, 1642–1727)  
自然哲学の数学的諸原理 (プリンキピア) 1687 年

# 惑星運動の方程式

$$\frac{d^2}{dt^2}x(t) = -\frac{GM}{r(t)^3}x(t), \quad \frac{d^2}{dt^2}y(t) = -\frac{GM}{r(t)^3}y(t) \quad (1)$$

(適当な初期条件  $x(0) = a_1, y(0) = a_2, x'(0) = a_3, y'(0) = a_4$ )

- (1) を満たす  $(x(t), y(t))$  を見つければ惑星の運動がわかったことになる (微分方程式を解くということ)
- 初等的な求積法

$$\frac{d^2}{dt^2}x(t) = 2, \quad x(0) = 1, \quad x'(0) = 1 \quad \Leftrightarrow \quad x(t) = t^2 + t + 1$$

# 惑星運動の方程式

$$\frac{d^2}{dt^2}x(t) = -\frac{GM}{r(t)^3}x(t), \quad \frac{d^2}{dt^2}y(t) = -\frac{GM}{r(t)^3}y(t) \quad (1)$$

(適当な初期条件  $x(0) = a_1, y(0) = a_2, x'(0) = a_3, y'(0) = a_4$ )

- 初等的な求積法は適用できない。
- 解を初等的な関数を用いて表現できない。(解析的には解けない)
- しかし、(ニュートンがやったように) 間接的な方法で、ケプラーの法則を証明することはできる。
  - ▷ ある時刻  $t$  で、 $x(t) = ?$ 、 $y(t) = ?$
  - ▷ そこで、 $x(t_n) \approx X^n$ 、 $y(t_n) \approx Y^n$  を求める (数値解法)

# 数値解法の導入

$$(1) \Leftrightarrow \frac{d}{dt} \mathbf{u}(t) = \mathbf{f}(\mathbf{u}(t)), \quad \mathbf{u}(0) = \mathbf{a} \quad (2)$$

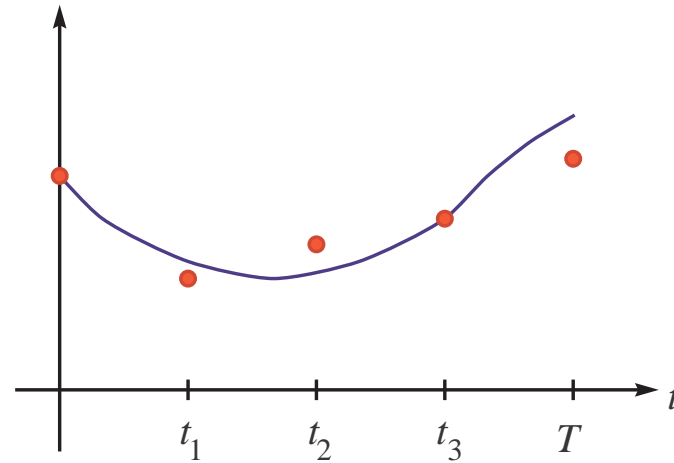
$$\mathbf{u} = \begin{pmatrix} u_1 \\ u_2 \\ u_3 \\ u_4 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x \\ y \\ x' \\ y' \end{pmatrix}, \quad \mathbf{a} = \begin{pmatrix} a_1 \\ a_2 \\ a_3 \\ a_4 \end{pmatrix},$$

$$\mathbf{f}(\mathbf{u}) = \begin{pmatrix} f_1(\mathbf{u}) \\ f_2(\mathbf{u}) \\ f_3(\mathbf{u}) \\ f_4(\mathbf{u}) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} u_3 \\ u_4 \\ -GMu_1/r^3 \\ -GMu_2/r^3 \end{pmatrix}$$

# 数値解法の導入

$$(1) \Leftrightarrow \frac{d}{dt} \mathbf{u}(t) = \mathbf{f}(\mathbf{u}(t)), \quad \mathbf{u}(0) = \mathbf{a} \quad (2)$$

- $0 \leq t \leq T$
- $h > 0; T = hN$  ( $N$ : 自然数)
- $t_n = nh$  ( $n = 0, 1, \dots, N$ )
- $\mathbf{U}^n \approx \mathbf{u}(t_n)$

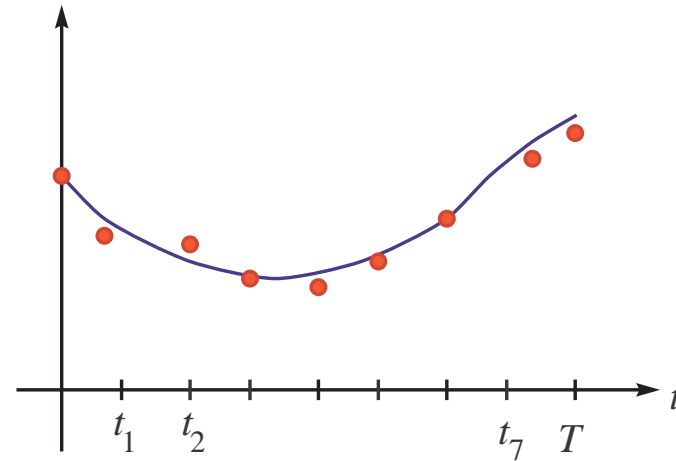


$$\mathbf{U}^{n+1} = \mathbf{U}^n + h\mathbf{f}(\mathbf{U}^n), \quad \mathbf{U}^0 = \mathbf{a} \quad (3)$$

# 数値解法の導入

$$(1) \Leftrightarrow \frac{d}{dt} \mathbf{u}(t) = \mathbf{f}(\mathbf{u}(t)), \quad \mathbf{u}(0) = \mathbf{a} \quad (2)$$

- $0 \leq t \leq T$
- $h > 0; T = hN$  ( $N$ : 自然数)
- $t_n = nh$  ( $n = 0, 1, \dots, N$ )
- $\mathbf{U}^n \approx \mathbf{u}(t_n)$



$$\mathbf{U}^{n+1} = \mathbf{U}^n + h\mathbf{f}(\mathbf{U}^n), \quad \mathbf{U}^0 = \mathbf{a} \quad (3)$$

# Euler 法の導出

スカラー値関数  $u(t)$

$$\frac{d}{dt}u(t) = f(u(t)) \quad (4)$$

$$\frac{du(t)}{dt} = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{u(t + \Delta t) - u(t)}{\Delta t} \approx \frac{u(t + h) - u(t)}{h} \quad (h > 0: \text{十分小})$$

$$\frac{u(t_n + h) - u(t_n)}{h} \approx f(u(t_n))$$



# Euler 法の導出

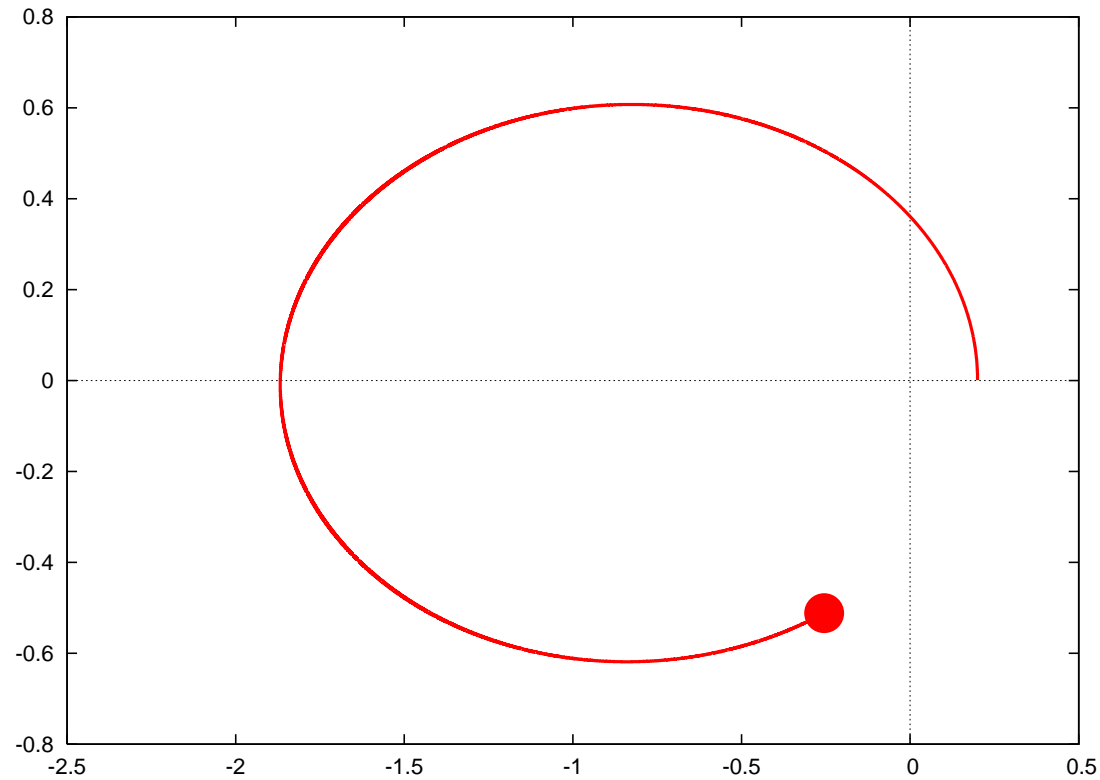
スカラー値関数  $u(t)$

$$\frac{d}{dt}u(t) = f(u(t)) \quad (4)$$

$$\frac{du(t)}{dt} = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{u(t + \Delta t) - u(t)}{\Delta t} \approx \frac{u(t + h) - u(t)}{h} \quad (h > 0: \text{十分小})$$

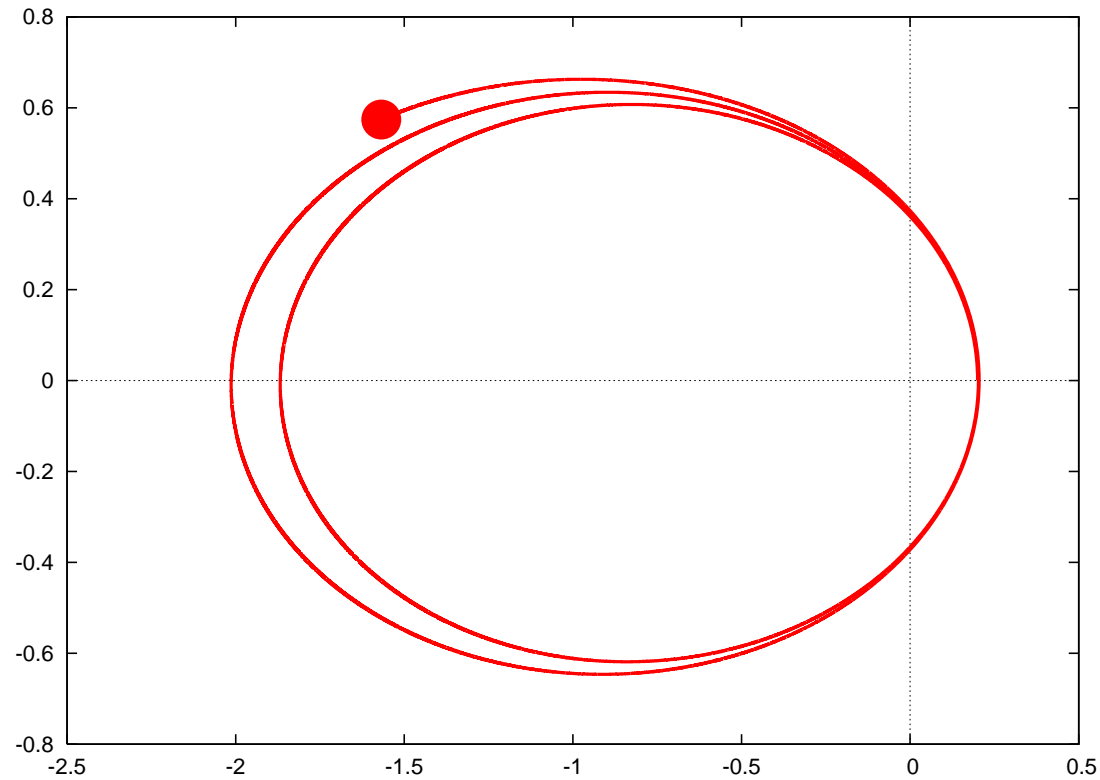
$$u(t_n) \approx U^n : \quad \frac{U^{n+1} - U^n}{h} = f(U^n)$$

# 計算例 (Euler 法)



Euler 法 ( $0 \leq t \leq 2$ ;  $h = 0.0001$ )

# 計算例 (Euler 法)



Euler 法 ( $0 \leq t \leq 5$ ;  $h = 0.0001$ )

# Euler 法の考察

定理 (Euler 法の誤差) :

$$\max_{0 \leq t_n \leq T} \|\mathbf{u}(t_n) - \mathbf{U}^n\| \leq C_E h$$

$$\square \quad \|\mathbf{v}\| = \max\{|v_1|, |v_2|, |v_3|, |v_4|\}, \quad \mathbf{v} = \begin{pmatrix} v_1 \\ v_2 \\ v_3 \\ v_4 \end{pmatrix}$$

$$\square \quad C_E = \frac{e^{LT} - 1}{2L} K$$

$$K = \max_{0 \leq t \leq T} \|\mathbf{u}''(t)\|, \quad J = \max_{0 \leq t \leq T} \|\mathbf{u}(t)\|, \quad L = \max_{1 \leq i, j \leq 4} \max_{\mathbf{x} \in [-J, J]^4} \left| \frac{\partial f_i}{\partial u_j}(\mathbf{x}) \right|$$

# Euler 法の考察

定理 (Euler 法の誤差) :

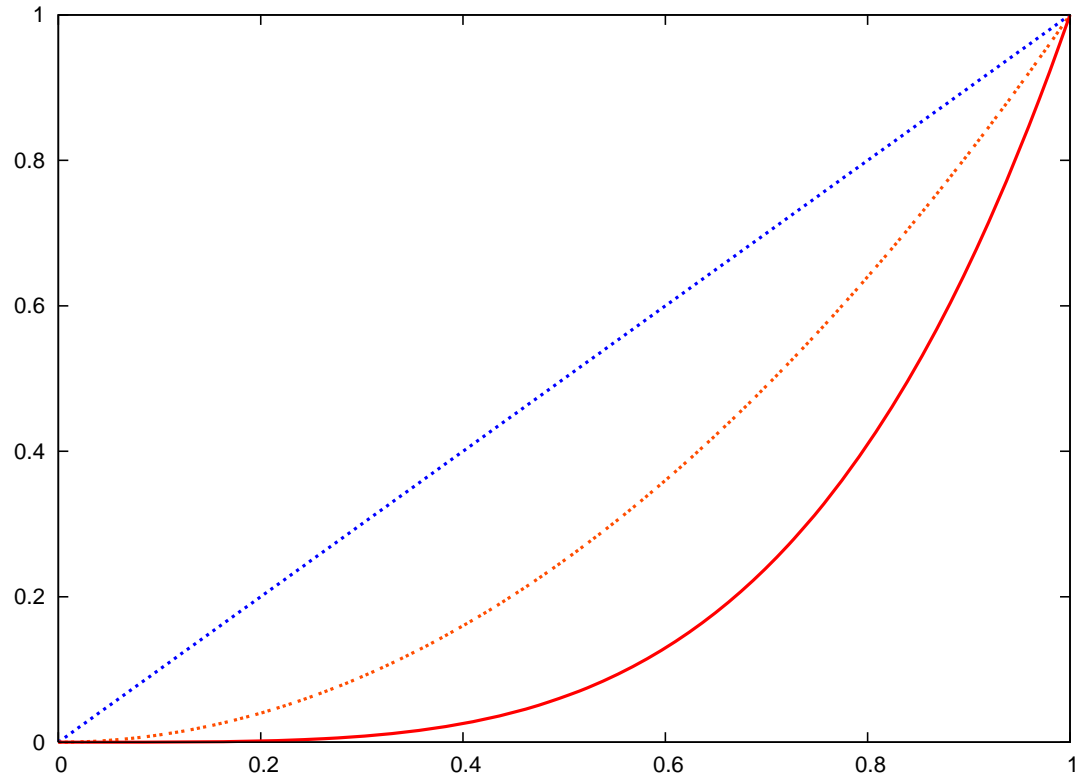
$$\max_{0 \leq t_n \leq T} \|\mathbf{u}(t_n) - \mathbf{U}^n\| \leq C_E h$$

- この事実は, 次に基づく :

$$\left\| \frac{\mathbf{u}(t_{n+1}) - \mathbf{u}(t_n)}{h} - \mathbf{f}(\mathbf{u}(t_n)) \right\| \leq (\text{定数}) \times h$$

- (誤差)  $\leq$  (定数)  $\times h^\alpha$  の形  $\Leftrightarrow$   $\alpha$  次精度の解法
- Euler 法は 1 次精度の解法  $\rightarrow$  もっと高精度の解法?

# 1次 vs. 高次



(上)  $h$ ; (中)  $h^2$ ; (下)  $h^4$

# Euler 法の一般化 (高精度化)

一般化

$$U^{n+1} = U^n + hF(U^n)$$

Euler 法 (1 次精度)

$$F(U^n) = f(U^n),$$

$$\max_{0 \leq t_n \leq T} \|\mathbf{u}(t_n) - U^n\| \leq C_E h$$

# Euler 法の一般化 (高精度化)

一般化

$$U^{n+1} = U^n + hF(U^n)$$

Heun 法 (2 次精度)

$$F(U^n) = \frac{k_1^n + k_2^n}{2},$$

$$k_1^n = f(U^n), \quad k_2^n = f(U^n + hk_1^n),$$

$$\max_{0 \leq t_n \leq T} \|\mathbf{u}(t_n) - U^n\| \leq C_H h^2$$



# Heun 法の導出 (スカラー値の場合)

次のようにおいて,  $\alpha$  と  $\beta$  を求める:

$$F(U_n) = \alpha k_1 + \beta k_2, \quad k_1 = f(U_n), \quad k_2 = f(U_n + hk_1).$$

$u_n = u(t_n)$ ,  $f_n = f(u_n)$  と書くことにすると,

$$\tau_n \equiv \frac{u(t_{n+1}) - u(t_n)}{h} - F(u(t_n)) = \frac{u(t_{n+1}) - u(t_n)}{h} - [\alpha f_n + \beta f(u_n + hf_n)].$$

$f(u_n + hf_n)$  と  $u(t_n + h)$  を, それぞれ  $u_n, t_n$  を中心に Taylor 展開して代入:

$$\tau_n = [1 - (\alpha + \beta)] f_n + hf_n f'(u_n) \left( \frac{1}{2} - \beta \right) + h^2 \left[ \frac{u^{(3)}(t_\zeta)}{3!} - \frac{f_n^2 f''(u_\theta)}{2} \beta \right]$$

$(t_\zeta = (1 - \zeta)t_n + \zeta t_{n+1}, u_\theta = (1 - \theta)u_n + \theta u_{n+1}; \zeta, \theta \in (0, 1))$

を得る. これより,  $\alpha = \beta = 1/2$  と選ぶと,  $|\tau_n| \leq (\text{定数}) \times h^2$ .

# Euler 法の一般化 (高精度化)

一般化

$$U^{n+1} = U^n + hF(U^n)$$

Heun 法 (2 次精度)

$$F(U^n) = \frac{k_1^n + k_2^n}{2},$$

$$k_1^n = f(U^n), \quad k_2^n = f(U^n + hk_1^n),$$

$$\max_{0 \leq t_n \leq T} \|\mathbf{u}(t_n) - U^n\| \leq C_H h^2$$

# Euler 法の一般化 (高精度化)

一般化

$$U^{n+1} = U^n + hF(U^n)$$

もっと高精度を！

$$F(U^n) = \alpha k_1^n + \beta k_2^n + \gamma k_3^n + \delta k_4^n,$$

$$k_1^n = f(U^n), k_2^n = f(U^n + hsk_1^n), k_3^n = f(U^n + hvk_2^n), k_4^n = f(U^n + hwk_3^n),$$

とにおいて,

$$\left\| \frac{\mathbf{u}(t_{n+1}) - \mathbf{u}(t_n)}{h} - \mathbf{F}(\mathbf{u}(t_n)) \right\| \leq (\text{定数}) \times h^4$$

となるように,  $\alpha, \beta, \gamma, \delta, s, v, w$  を求める.

# Euler 法の一般化 (高精度化)

一般化

$$U^{n+1} = U^n + hF(U^n)$$

## Runge-Kutta 法 (4 次精度)

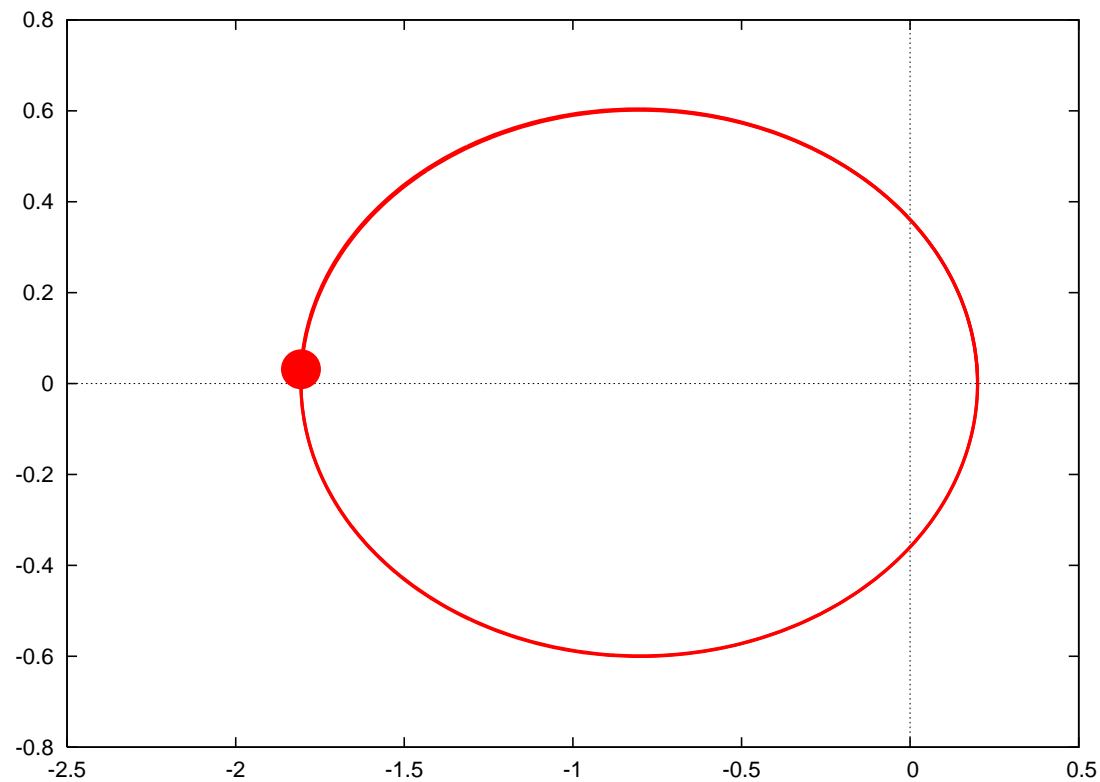
$$F(U^n) = \frac{k_1^n + 2k_2^n + 2k_3^n + k_4^n}{6},$$

$$k_1^n = f(U^n), \quad k_2^n = f\left(U^n + \frac{h}{2}k_1^n\right),$$

$$k_3^n = f\left(U^n + \frac{h}{2}k_2^n\right), \quad k_4^n = f\left(U^n + hk_3^n\right),$$

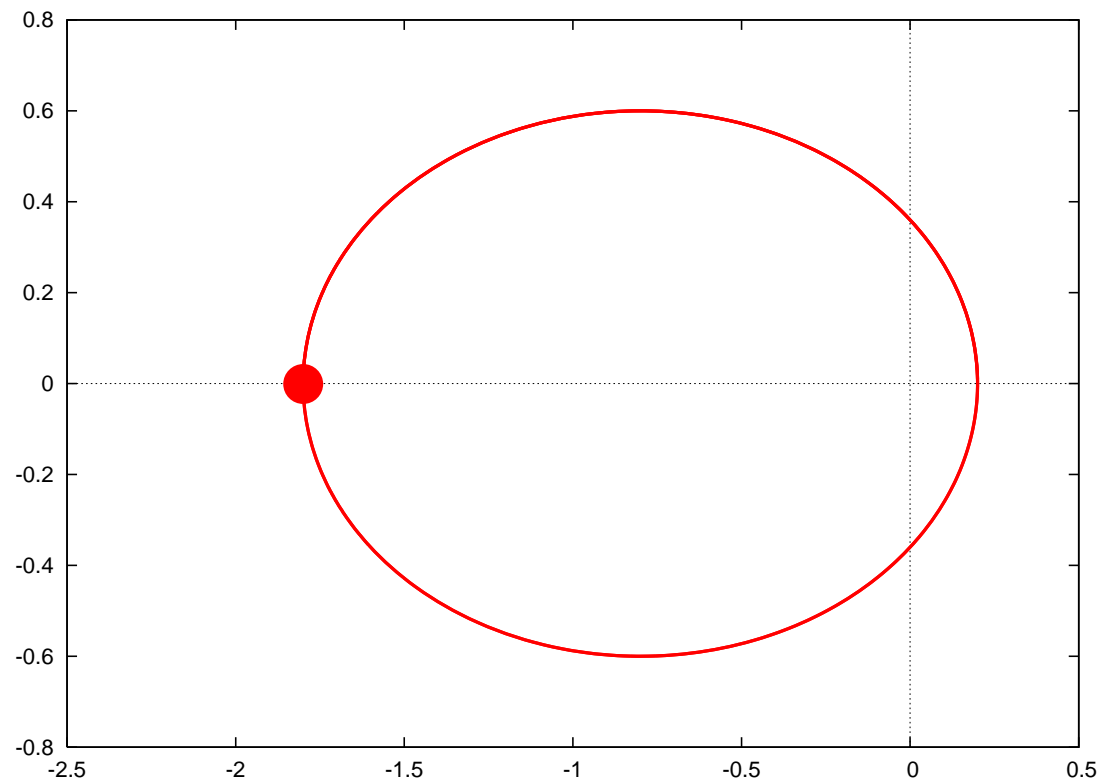
$$\max_{0 \leq t_n \leq T} \|\mathbf{u}(t_n) - U^n\| \leq C_{RK} h^4$$

# 数値計算結果



Heun 法 ( $0 \leq t \leq 5; h = 0.001$ )

# 数値計算結果



Runge-Kutta 法 ( $0 \leq t \leq 5; h = 0.001$ )

はじめに

惑星運動の方程式

▷ 単振動

単振動

数値解法

数値計算結果

エネルギーの保存

ロジスティック方程式

まとめ

# 単振動

# 単振動

$$-\frac{d^2}{dt^2}x(t) = x(t) \quad (6)$$

一般解は、

$$x(t) = A \cos t + B \sin t \quad (A, B: \text{定数})$$

数値計算

初期値  $x(0) = 1$  ,  $x'(0) = B \approx -0.023127$  とする .



$$(6) \Leftrightarrow \frac{d}{dt} \mathbf{u}(t) = \mathbf{f}(\mathbf{u}(t))$$

$$\mathbf{u} = \begin{pmatrix} u_1 \\ u_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x \\ x' \end{pmatrix}, \quad \mathbf{f}(\mathbf{u}) = \begin{pmatrix} f_1(\mathbf{u}) \\ f_2(\mathbf{u}) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} u_2 \\ -u_1 \end{pmatrix}$$

$$(6) \Leftrightarrow \frac{d}{dt} \mathbf{u}(t) = \mathbf{f}(\mathbf{u}(t))$$

## Euler 法

$$\begin{aligned} \mathbf{U}^{n+1} &= \mathbf{U}^n + h \mathbf{f}(\mathbf{U}^n) \\ \Leftrightarrow \begin{pmatrix} X^{n+1} \\ Y^{n+1} \end{pmatrix} &= \begin{pmatrix} X^n \\ Y^n \end{pmatrix} + h \begin{pmatrix} Y^n \\ -X^n \end{pmatrix} \end{aligned}$$

## 修正 Euler 法

$$\begin{pmatrix} X^{n+1} \\ Y^{n+1} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} X^{n-1} \\ Y^n \end{pmatrix} + h \begin{pmatrix} Y^n \\ -X^n \end{pmatrix} \quad (n \geq 1)$$

$$(6) \Leftrightarrow \frac{d}{dt} \mathbf{u}(t) = \mathbf{f}(\mathbf{u}(t))$$

## 修正 Euler 法

$$\begin{pmatrix} X^n \\ Y^{n+1} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} X^{n-1} \\ Y^n \end{pmatrix} + h \begin{pmatrix} Y^n \\ -X^n \end{pmatrix} \quad (n \geq 1),$$

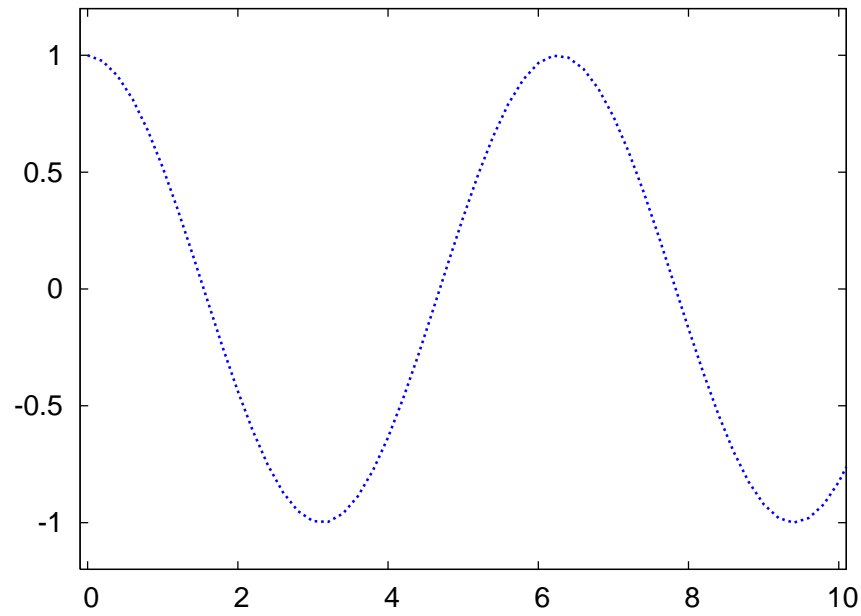
$$\max_{0 \leq t_n \leq T} \|\mathbf{u}(t_n) - \mathbf{U}^n\| \leq C_{ME} h$$

## Runge-Kutta 法

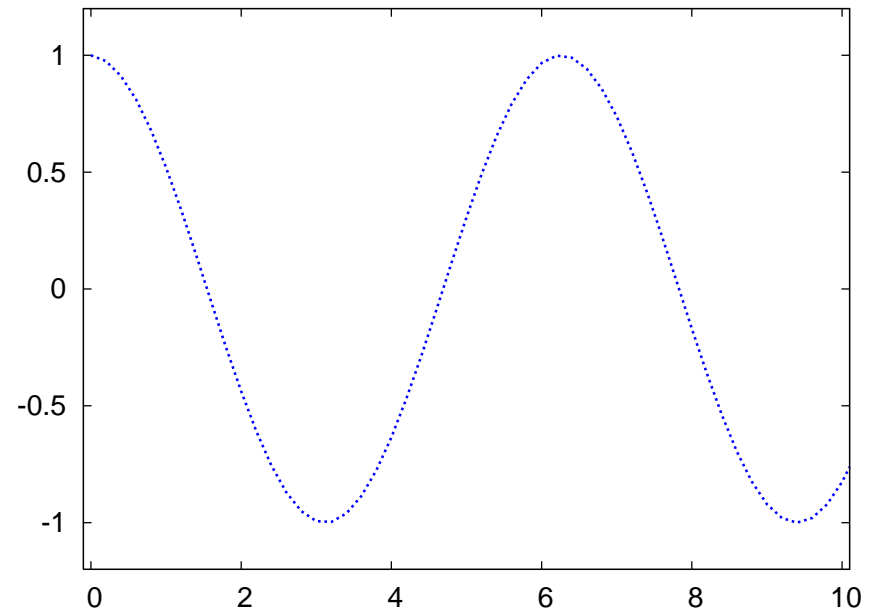
.....

$$\max_{0 \leq t_n \leq T} \|\mathbf{u}(t_n) - \mathbf{U}^n\| \leq C_{RK} h^4$$

# 数値計算結果



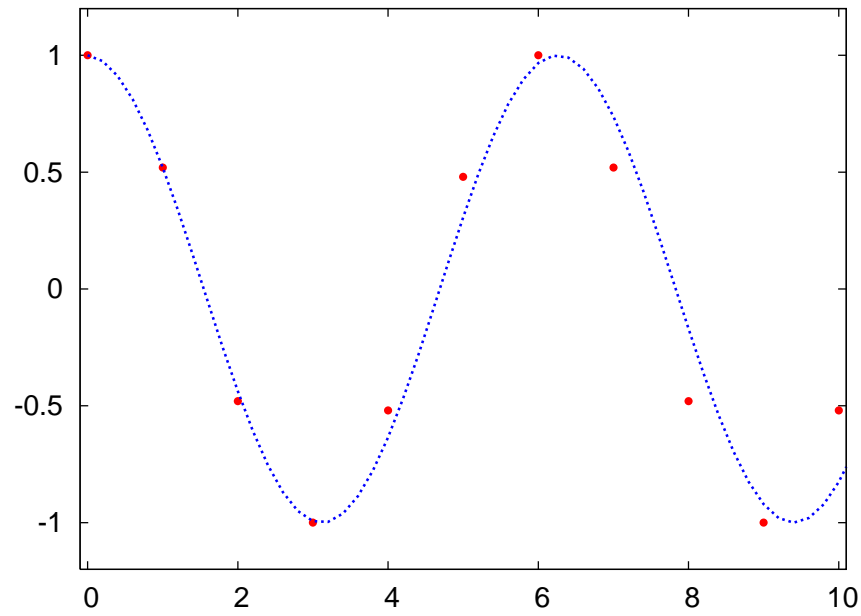
$$x(t) = \cos t + B \sin t$$



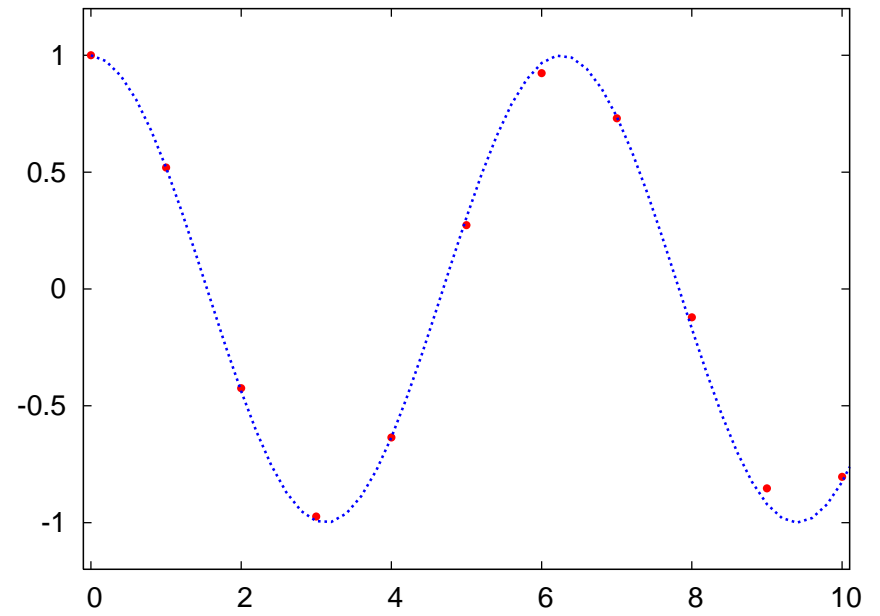
$$x(t) = \cos t + B \sin t$$

(いずれも,  $h = 1$ )

# 数値計算結果



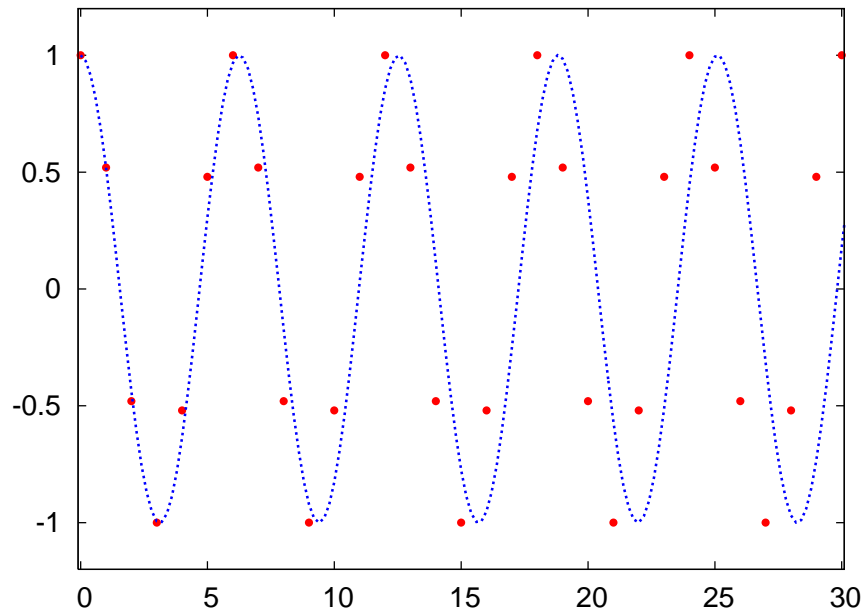
Euler 法 ( $0 \leq t \leq 10$ )



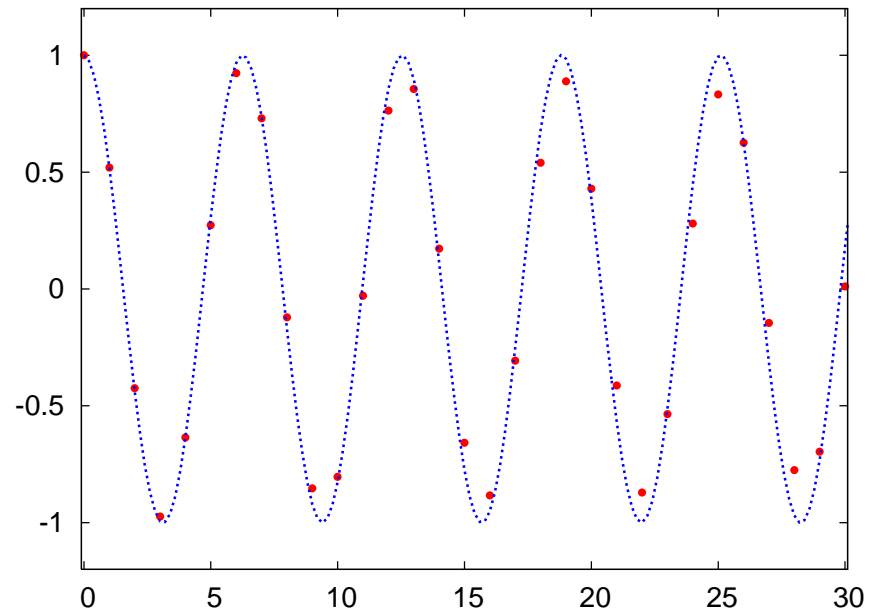
Runge-Kutta 法 ( $0 \leq t \leq 10$ )

(いずれも,  $h = 1$ )

# 数値計算結果



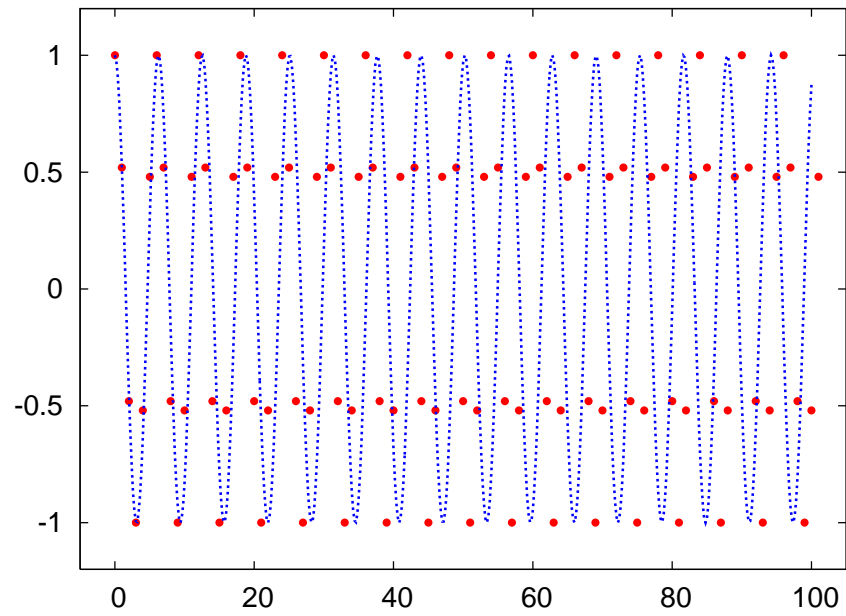
Euler 法 ( $0 \leq t \leq 30$ )



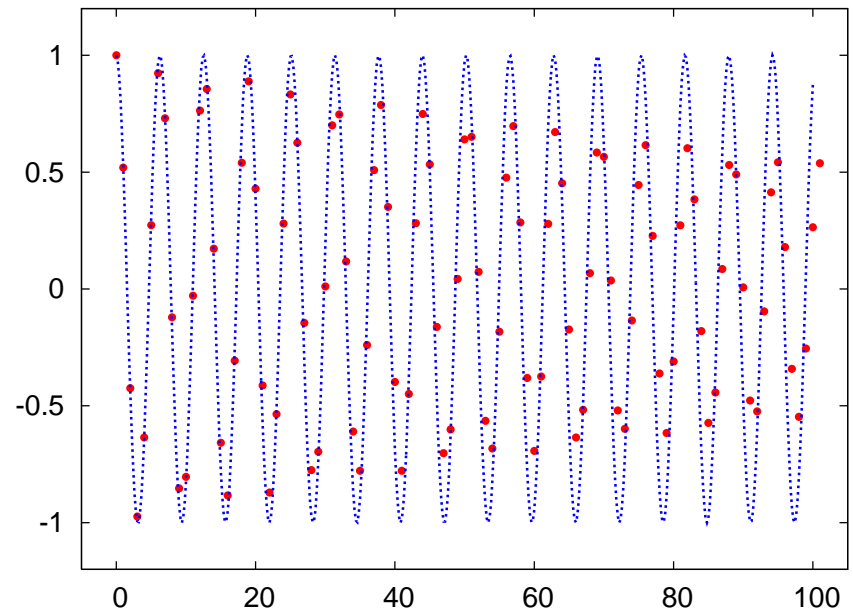
Runge-Kutta 法 ( $0 \leq t \leq 30$ )

(いずれも,  $h = 1$ )

# 数値計算結果



Euler 法 ( $0 \leq t \leq 100$ )



Runge-Kutta 法 ( $0 \leq t \leq 100$ )

(いずれも,  $h = 1$ )

# エネルギーの保存

---

- 単振動の方程式 (6) の解  $x = x(t)$

$$E = \left( \frac{dx}{dt} \right)^2 + x^2 = (t \text{ に依存しない定数}) \quad (7)$$

- 修正 Euler 法の解  $X^n$

$$\left( \frac{X^{n+1} - X^n}{h} \right)^2 + X^{n+1} X^n = (n \text{ に依存しない定数})$$

- Runge-Kutta 法の解  $X^n$

.....?



はじめに

惑星運動の方程式

単振動

ロジスティック方  
▷ 程式

マルサスの法則

ロジスティック方程式

Euler 法の計算例

修正 Euler 法

正值性の保存

森下の差分方程式

森下の差分方程式へ  
の注意

拡散増殖モデル

まとめ

# ロジスティック方程式

# マルサスの法則

- ある地域に住む生物の個体群の数 (密度) :  $v = v(t)$
- 出生率:  $n$  , 死亡率:  $m$
- 個体数の時間変化 (マルサスの法則)

$$\frac{d}{dt}v(t) = av(t) \quad (a = n - m : \text{マルサス係数})$$

- 簡単に解ける :  $v(t) = v(0)e^{at}$
- $a > 0$  のとき ,  $t \rightarrow \infty$  で  $v(t) \rightarrow \infty$  (発散)
- $a < 0$  のとき ,  $t \rightarrow \infty$  で  $v(t) \rightarrow 0$  (絶滅)
- T. R. Malthus (1766–1834 , 英) 経済学者

# ロジスティック方程式

- 個体数が増加 → 増加率は減少:  $a = \varepsilon - \lambda v(t)$
- 個体数の時間変化 (ロジスティック方程式)

$$\frac{d}{dt}v(t) = \{\varepsilon - \lambda v(t)\}v(t)$$

- 佐藤總夫:「自然の数理と社会の数理—微分方程式で解析する—1」(日本評論社, 1984年)では, ピアノの生産台数やエアコンの生産台数の伸展, NHK テレビ受信契約数の推移を表現したモデルとして登場(昭和20年代後半~昭和40年代のデータを使用).
- 「1838年にベルハルストが考案した。彼は、人口増加を説明するモデルとして、この式を考案した(彼が兵站学(ロジスティクス)教官であったためロジスティックと命名したといわれる)」[出典: フリー百科事典・ウィキペディア \(Wikipedia\)](#)、『ロジスティック式』より

# ロジスティック方程式

- 個体数が増加 → 増加率は減少:  $a = \varepsilon - \lambda v(t)$
- 個体数の時間変化 (ロジスティック方程式)

$$\frac{d}{dt}v(t) = \{\varepsilon - \lambda v(t)\}v(t)$$

**非線形**だが、変数分離法で簡単に解ける：

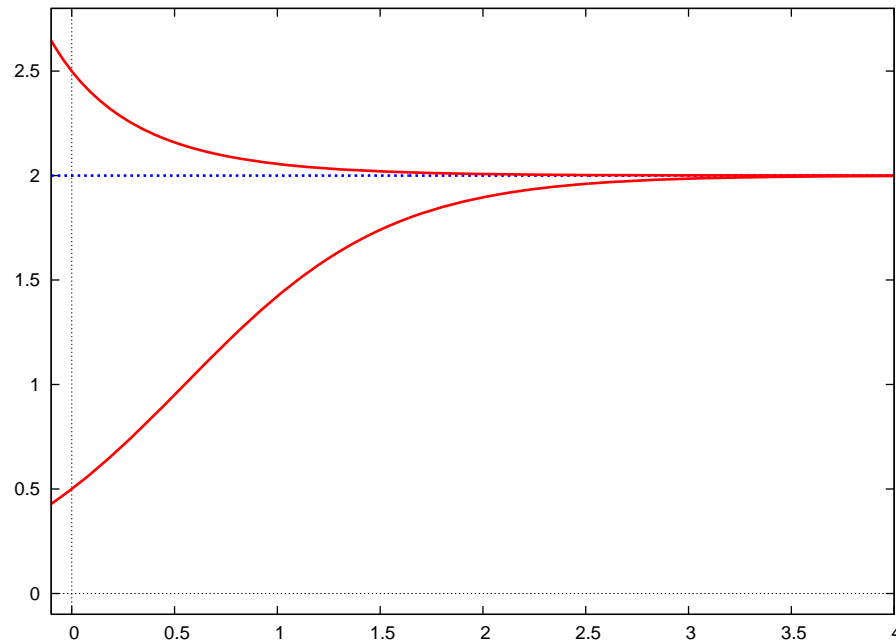
$$v(t) = \frac{\varepsilon C e^{\varepsilon t}}{1 + \lambda C e^{\varepsilon t}} \quad \left( C = \frac{v_0}{\varepsilon - \lambda v_0} \right)$$

(初期時刻： $t = 0$ ，初期値： $v(0) = v_0$  とした)

# ロジスティック方程式

- 個体数が増加 → 増加率は減少:  $a = \varepsilon - \lambda v(t)$
- 個体数の時間変化 (ロジスティック方程式)

$$\frac{d}{dt}v(t) = \{\varepsilon - \lambda v(t)\}v(t)$$



$$v(t) = \frac{\varepsilon C e^{\varepsilon t}}{1 + \lambda C e^{\varepsilon t}}$$

$$\lim_{t \rightarrow \infty} v(t) = \frac{\varepsilon}{\lambda}$$

$$\text{(上)} \ v_0 > \frac{\varepsilon}{\lambda} \quad \text{(下)} \ v_0 < \frac{\varepsilon}{\lambda}$$

# ロジスティック方程式

- 個体数が増加 → 増加率は減少:  $a = \varepsilon - \lambda v(t)$
- 個体数の時間変化 (ロジスティック方程式)

$$\frac{d}{dt}v(t) = \{\varepsilon - \lambda v(t)\}v(t)$$

## 数値解法

$$h > 0, t = nh \ (n = 0, 1, \dots), V^n \approx v(t_n)$$

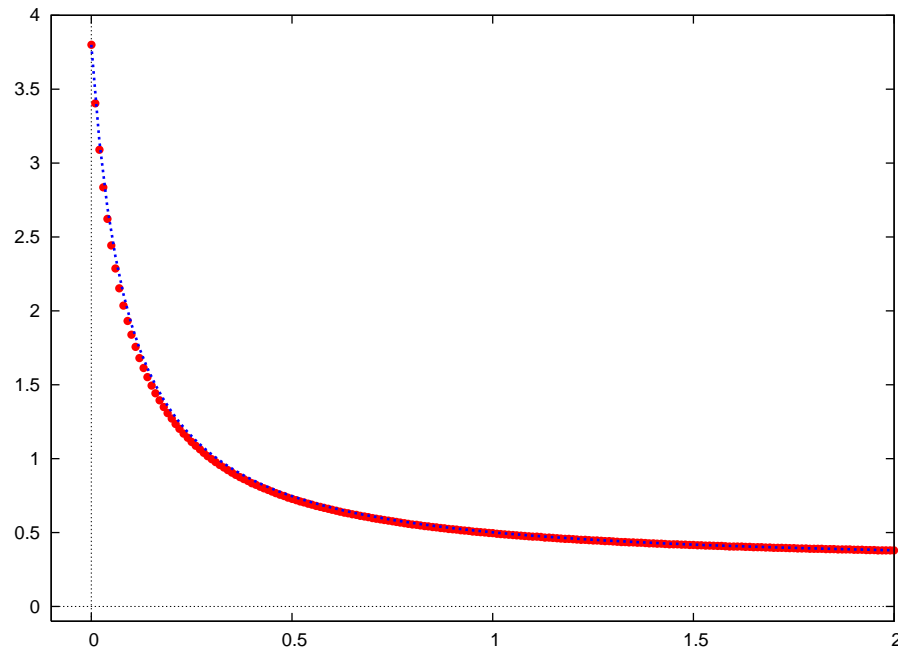
### Euler 法

$$\frac{V^{n+1} - V^n}{h} = (\varepsilon - \lambda V^n)V^n, \quad V^0 = v_0 \quad (i)$$

# Euler 法の計算例

## Euler 法

$$\frac{V^{n+1} - V^n}{h} = (\varepsilon - \lambda V^n) V^n, \quad V^0 = v_0 \quad (i)$$



$$v_0 = 3.0, \quad \varepsilon = 1, \quad \lambda = 3$$

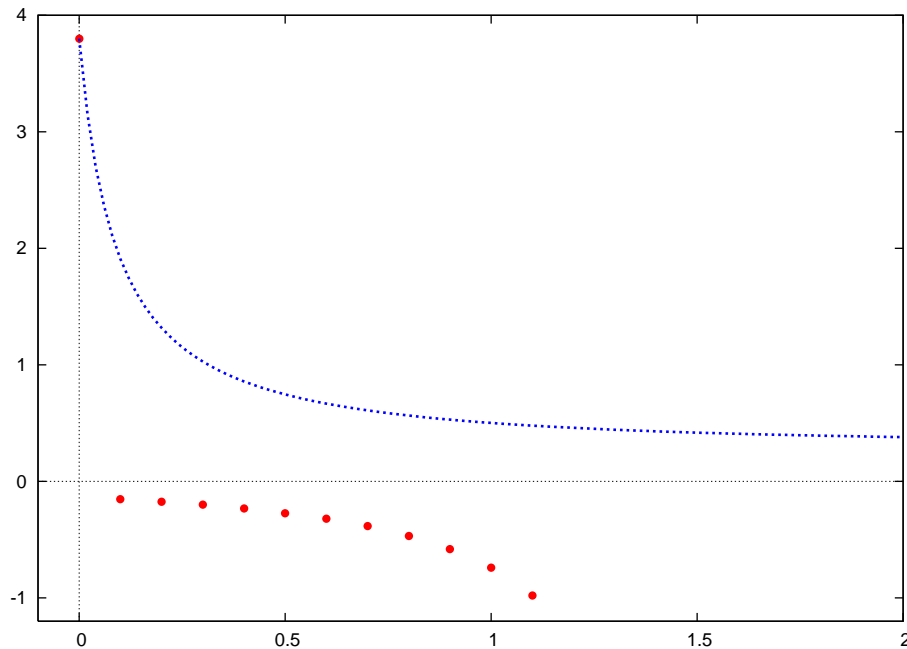
$$h = 0.01$$

良さそうである

# Euler 法の計算例

## Euler 法

$$\frac{V^{n+1} - V^n}{h} = (\varepsilon - \lambda V^n) V^n, \quad V^0 = v_0 \quad (i)$$



しかし, 同じ条件で  $h = 0.1$  とすると....



# Euler 法の計算例

## Euler 法

$$\frac{V^{n+1} - V^n}{h} = (\varepsilon - \lambda V^n) V^n, \quad V^0 = v_0 \quad (i)$$

- 一般論から

$$\max_{0 \leq t \leq T} |v(t_n) - V^n| \leq Ch$$

は保障されている。

- ????
- 高精度の解法を適用，それとも.....

# 修正 Euler 法

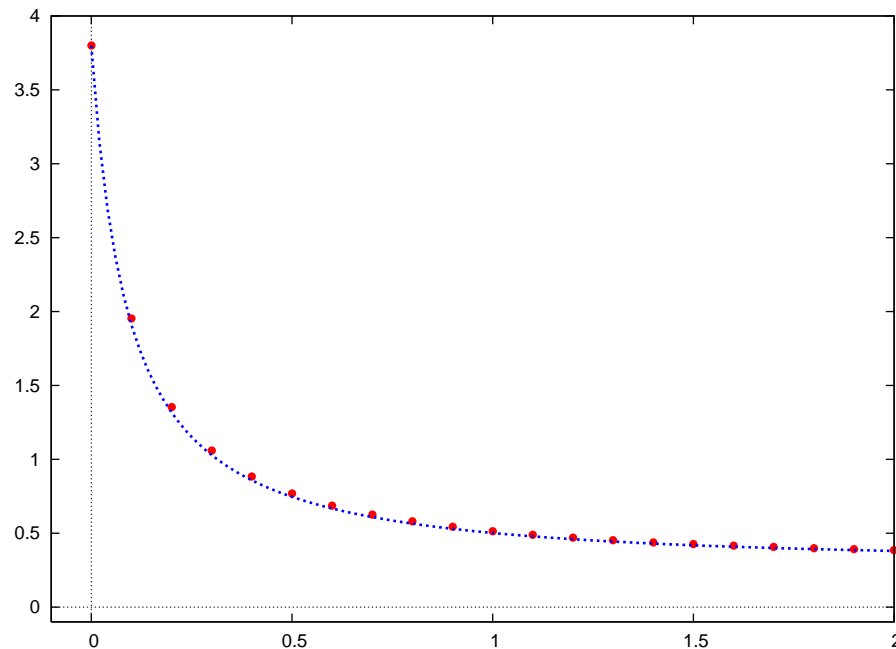
## 修正 Euler 法

$$\frac{V^{n+1} - V^n}{h} = (\varepsilon - \lambda V^{n+1})V^n, \quad V^0 = v_0 \quad (\text{ii})$$

# 修正 Euler 法

## 修正 Euler 法

$$\frac{V^{n+1} - V^n}{h} = (\varepsilon - \lambda V^{n+1})V^n, \quad V^0 = v_0 \quad (\text{ii})$$



前と同じ条件

$$h = 0.1$$

どのように  $h$  を取ってもうまくいく。(近似としての意味は薄れても)

# 正值性の保存

問題

$$V^n > 0 \Rightarrow V^{n+1} > 0 ?$$

# 正值性の保存

問題

$$V^n > 0 \Rightarrow V^{n+1} > 0 ?$$

- (ii) については, (ii)  $\Leftrightarrow V^{n+1} = \frac{(1 + \varepsilon h)V^n}{1 + \lambda h V^n}$  なので, 常に **YES**

# 正值性の保存

## 問題

$$V^n > 0 \Rightarrow V^{n+1} > 0 \quad ?$$

□ (ii) については, (ii)  $\Leftrightarrow V^{n+1} = \frac{(1 + \varepsilon h)V^n}{1 + \lambda h V^n}$  なので, 常に **YES**

□ (i) については, (i)  $\Leftrightarrow V^{n+1} = (1 + h\varepsilon - h\lambda V^n)V^n$  なので,

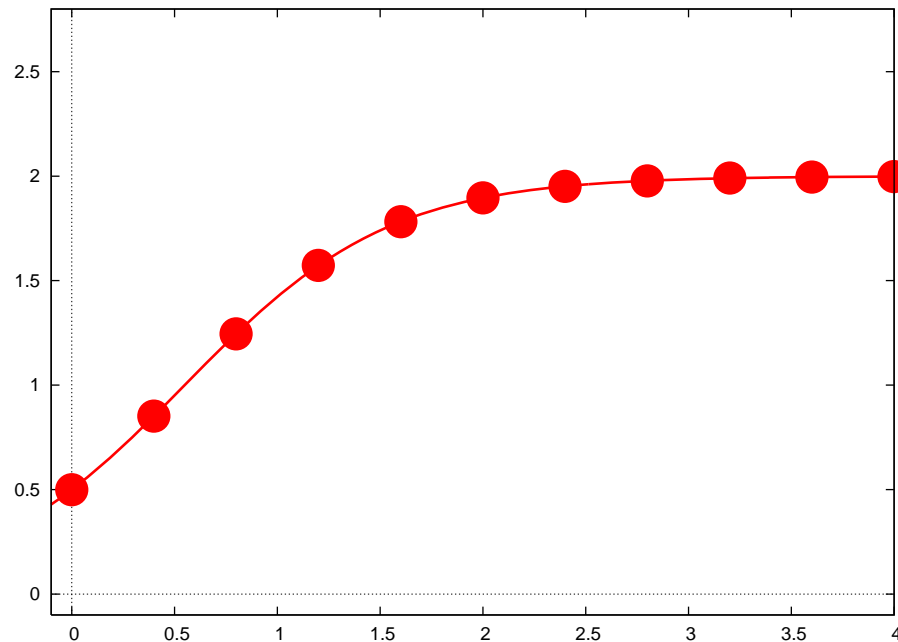
$$h < \frac{1}{\lambda V^n - \varepsilon} \text{ ならば } \mathbf{YES}$$

そうでなければ, **NO**  $\rightarrow V^n > 0$  でも  $V^{n+1} \leq 0$  となる

# 森下の差分方程式

M. Morisita (1965)

$$V^{n+1} = \frac{(1 + \varepsilon B)V^n}{1 + \lambda B V^n} \quad \left( B = \frac{e^{h\varepsilon} - 1}{\varepsilon} \right) \quad (\text{iii})$$



- 各  $V^n$  は、**厳密に**、ロジスティック曲線上にある。

$$V^n = v(t_n) \quad (n = 0, 1, \dots)$$

- (導出には、ロジスティック方程式の厳密解を使う。)

# 森下の差分方程式

M. Morisita (1965)

$$V^{n+1} = \frac{(1 + \varepsilon B)V^n}{1 + \lambda B V^n} \quad \left( B = \frac{e^{h\varepsilon} - 1}{\varepsilon} \right) \quad (\text{iii})$$

$$\square \quad (\text{iii}) \Leftrightarrow \frac{V^{n+1} - V^n}{B} = (\varepsilon - \lambda V^{n+1})V^n$$

$$\square \quad h \ll 1 \Rightarrow e^{h\varepsilon} - 1 \approx h\varepsilon \Rightarrow B \approx h$$

$$(\text{iii}) \Leftrightarrow \frac{V^{n+1} - V^n}{h} = (\varepsilon - \lambda V^{n+1})V^n.$$

□ (i) , (ii) はどちらが良い数値解法か？



## 森下の差分方程式への注意

---

$$\frac{d}{dt}v(t) = \{\varepsilon - \lambda v(t)\}v(t) \quad \Leftrightarrow \quad \frac{d}{dt}v(t) \cdot \frac{1}{v(t)} = \varepsilon - \lambda v(t)$$

これより,

$$\frac{v_{n+1} - v_n}{v_n} = C - Dv_n \quad (?)$$

と予想される.

# 森下の差分方程式への注意

---

$$\frac{d}{dt}v(t) = \{\varepsilon - \lambda v(t)\}v(t) \quad \Leftrightarrow \quad \frac{d}{dt}v(t) \cdot \frac{1}{v(t)} = \varepsilon - \lambda v(t)$$

これより，

$$\frac{v_{n+1} - v_n}{v_n} = C - Dv_n \quad (?)$$

と予想される．しかし実は，

$$\frac{v_{n+1} - v_n}{v_n} = C - Dv_{n+1}$$

# 拡散増殖モデル

ロジスティック方程式において，空間的な拡がりを考慮に入れる：

$I$ : 区間

$u = u(x, t)$  ( $x \in I, t > 0$ ): 個体群密度

$$\frac{\partial u}{\partial t} = D \frac{\partial^2 u}{\partial x^2} + (\varepsilon - \lambda u)u, \quad (x \in I, t > 0)$$

(+ 境界条件，初期条件)

# 拡散増殖モデル

ロジスティック方程式において，空間的な拡がりを考慮に入れる：

$\Omega$ : 平面内の領域

$u = u(x, y, t)$  ( $(x, y) \in \Omega, t > 0$ ): 個体群密度

$$\frac{\partial u}{\partial t} = D \frac{\partial^2 u}{\partial x^2} + D \frac{\partial^2 u}{\partial y^2} + (\varepsilon - \lambda u)u, \quad ((x, y) \in \Omega, t > 0)$$

(+ 境界条件，初期条件)

# 拡散増殖モデル

ロジスティック方程式において，空間的な拡がりを考慮に入れる：

$\Omega$ : 平面内の領域

$u = u(x, y, t)$  ( $(x, y) \in \Omega, t > 0$ ): 個体群密度

$$\frac{\partial u}{\partial t} = D \frac{\partial^2 u}{\partial x^2} + D \frac{\partial^2 u}{\partial y^2} + (\varepsilon - \lambda u)u, \quad ((x, y) \in \Omega, t > 0)$$

(+ 境界条件，初期条件)

- ロジスティック方程式への考察が生かされる
- 山口 昌哉 (編)：数値解析と非線型現象，日本評論社，1996年 (オリジナルは1981年)

はじめに

惑星運動の方程式

単振動

ロジスティック方程式

▷ まとめ

まとめ

# まとめ

# まとめ

---

- 微分方程式の離散化に現れる問題 (issue) を 3 つ紹介：
  1. 惑星運動の方程式
  2. 単振動
  3. ロジスティック方程式
  
- 「無限と連続」という古くて現代的な問題の一側面

# まとめ

---

- 微分方程式の離散化に現れる問題 (issue) を 3 つ紹介：
  1. 惑星運動の方程式 → 高精度化
  2. 単振動 → 構造 (エネルギー保存) の保存
  3. ロジスティック方程式 → 構造 (正值性) の保存 , (非線形性)
  
- 「無限と連続」という古くて現代的な問題の一側面

謝辞．単振動の方程式に対する修正 Euler 法は，高橋大輔先生 (早稲田大学基幹理工学部) から教えて頂きました．ありがとうございます．