

ソフトウェア2 第3回 (2012/12/20)

鶴岡 慶雅

連絡用ページ

- URL

<http://www.logos.t.u-tokyo.ac.jp/~tsuruoka/lecture/software2/>

ユーザ名: soft2

パスワード: ee2012

- 資料

- 講義スライド (ppt, pdf)
- サンプルプログラム

今日の内容

- C言語入門
 - 構造体
 - 宣言、メンバ
 - 構造体を指すポインタ
 - 初期化
 - コマンドライン引数
- 物理シミュレーション
 - 多体問題

構造体

- 複数のデータ型をまとめ、あらたなデータ型を定義

例

学生	
学生証番号	整数
名前	文字列
年齢	整数
身長	浮動小数点数
体重	浮動小数点数

```
struct student  
{
```

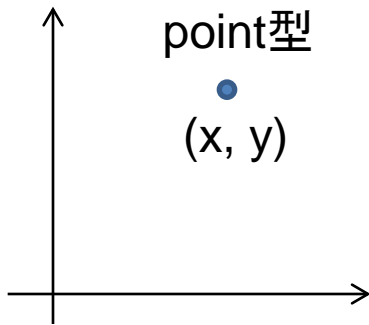
```
    int id;  
    char *name;  
    int age;  
    double height;  
    double weight;  
};
```

メンバ

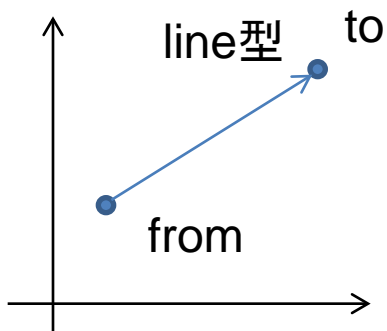


構造体

- 構造体をメンバに持つ構造体



```
struct point
{
    int x;
    int y;
};
```



```
struct line
{
    struct point from;
    struct point to;
}
```

構造体

- 構造体の宣言、メンバへのアクセス

```
struct point
{
    int x;
    int y;
};

int main()
{
    struct point p1;

    p1.x = 10;
    p1.y = 20;
}
```

構造体

- 構造体の初期化・代入

```
struct point
{
    int x;
    int y;
};
```

```
int main( )
{
    struct point a = { 10, 20 };
    struct point b;

    b = a;
}
```

構造体

- 構造体を指すポインタ

```
struct point
{
    int x;
    int y;
};
```

```
int main()
{
    struct point *pp1 = malloc(sizeof(struct point));

    (*pp1).x = 10;
    pp1->x = 10;
}
```

どちらでも同じ



構造体

- 構造体へのポインタのよくある使い方

```
void increment_age(struct student* ps)
{
    ps->age += 1;
}
```

```
void somefunc()
{
    struct student a = { 1, "Mike", 21, 175, 72 };

    increment_age(&a);
}
```

– 関数に渡すのはポインタだけなので高速

- 値渡しにすると構造体のメンバをすべてコピー

コマンドライン引数

- プログラムの実行時にパラメータやオプションを指定できる

`./a.out 0.1`

コレ

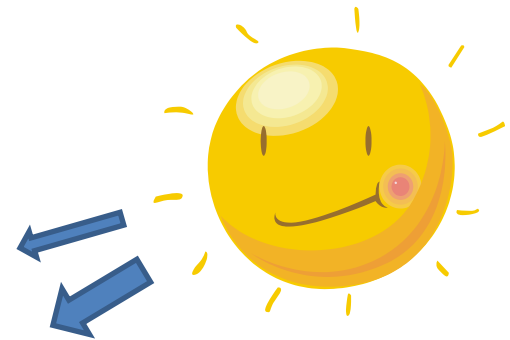
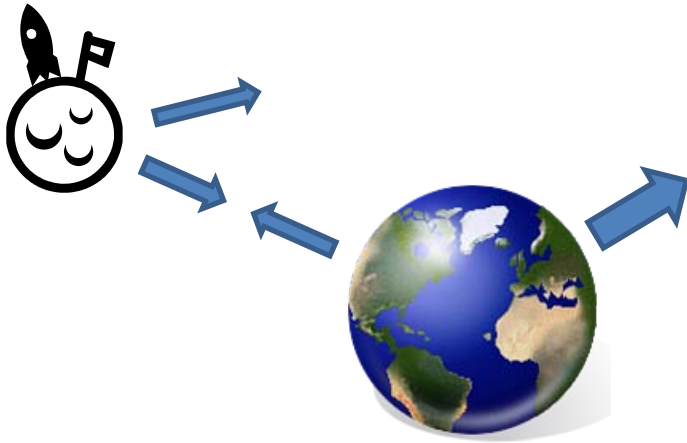


- 文字列へのポインタの配列として得られる
- 数値に変換したいときは `atoi`, `atof` 等を利用

```
int main(int argc, char *argv[])
{
    int i;
    for (i = 0; i < argc; i++) {
        printf("%d %s\n", i, argv[i]);
    }
}
```

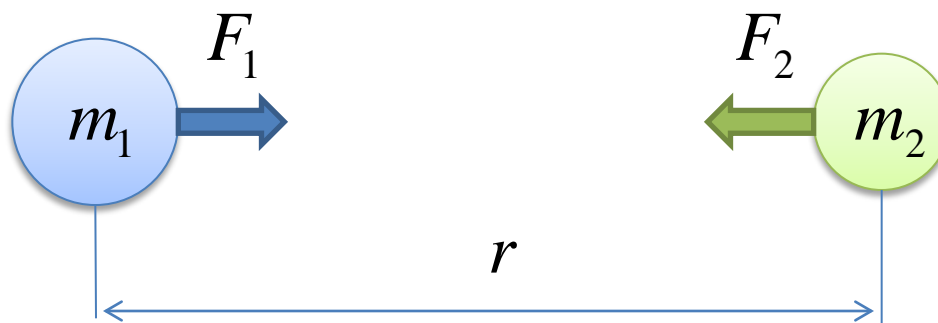
物理シミュレーション

- 多体問題 (n -body problem)
 - 万有引力による星の運動



万有引力

- 質量を有する2つの物体に働く引力



$$F_1 = F_2 = G \frac{m_1 m_2}{r^2}$$

重力定数 $G \approx 6.674 \times 10^{-11} [\text{m}^3 \text{s}^{-2} \text{kg}^{-1}]$

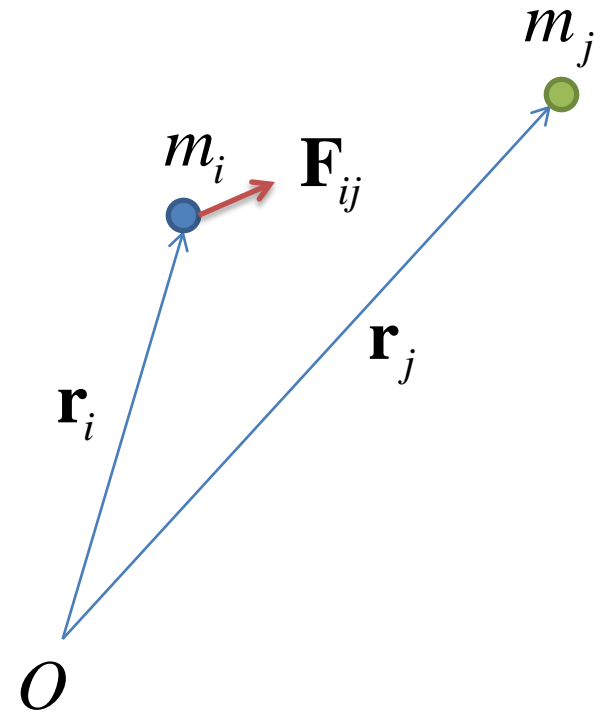
重力多体系

- 粒子 i が粒子 j から受ける重力(ベクトル)

$$\begin{aligned}\mathbf{F}_{ij} &= G \frac{m_i m_j}{|\mathbf{r}_j - \mathbf{r}_i|^2} \frac{\mathbf{r}_j - \mathbf{r}_i}{|\mathbf{r}_j - \mathbf{r}_i|} \\ &= G \frac{m_i m_j}{|\mathbf{r}_j - \mathbf{r}_i|^3} (\mathbf{r}_j - \mathbf{r}_i)\end{aligned}$$

- 多数の粒子から受ける重力

$$\mathbf{F}_i = \sum_{j \neq i} \mathbf{F}_{ij}$$



運動方程式

- 物体の運動を記述する微分方程式

位置

$$\frac{d\mathbf{r}_i}{dt} = \mathbf{v}_i$$

速度

$$m_i \frac{d\mathbf{v}_i}{dt} = \mathbf{F}_i$$

$$= Gm_i \sum_{j \neq i} \frac{m_j}{|\mathbf{r}_j - \mathbf{r}_i|^3} (\mathbf{r}_j - \mathbf{r}_i)$$



$$\frac{d\mathbf{v}_i}{dt} = G \sum_{j \neq i} \frac{m_j}{|\mathbf{r}_j - \mathbf{r}_i|^3} (\mathbf{r}_j - \mathbf{r}_i)$$

オイラー法 (Euler's method)

- 1階常微分方程式の数値解法

関数 $x(t)$ に関して以下が成り立つ

$$x'(t) = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{x(t + \Delta t) - x(t)}{\Delta t}$$

$$x(t + \Delta t) \approx x(t) + x'(t)\Delta t$$



$$\left\{ \begin{aligned} \mathbf{a}_i^{(n)} &= G \sum_{j \neq i} \frac{m_j}{|\mathbf{r}_j^{(n)} - \mathbf{r}_i^{(n)}|} (\mathbf{r}_j^{(n)} - \mathbf{r}_i^{(n)}) \\ \mathbf{v}_i^{(n+1)} &= \mathbf{v}_i^{(n)} + \mathbf{a}_i^{(n)} \cdot \Delta t \\ \mathbf{r}_i^{(n+1)} &= \mathbf{r}_i^{(n)} + \mathbf{v}_i^{(n+1)} \cdot \Delta t \end{aligned} \right.$$

サンプルプログラム gravity.c

- コンパイル & 実行

```
% gcc -O2 gravity.c
```

```
% ./a.out
```

最適化オプション(プログラムの実行速度が速くなる)

- ターミナルをもうひとつ開く(表示用)

```
% tail -f space.txt
```

ターミナルのサイズをマウスで調整して ----- が左上にくるように

課題(締め切り12/26)

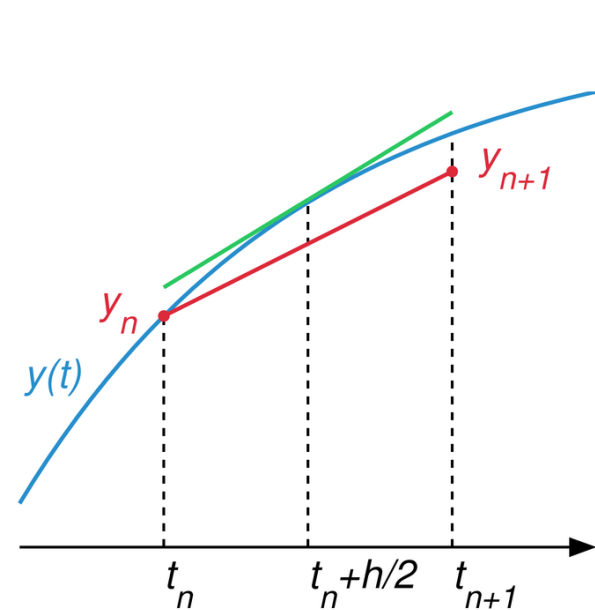
1. 時間の刻み幅 Δt をコマンドライン引数で指定できるように拡張せよ
 - プログラムを添付すること(ファイル名は “gravity1.c”)
2. 2次元空間を扱えるように拡張せよ
 - 星の数を増やして動作を確認すること
 - プログラムを添付すること(ファイル名は “gravity2.c”)
3. 星と星との衝突(融合)現象を実装せよ
 - 星同士の距離がある値以内になったら融合(運動量保存)
 - プログラムを添付すること(ファイル名は “gravity3.c”)
4. [発展課題] ルンゲ・クッタ法などを利用してシミュレーション精度を向上させよ
 - プログラムを添付すること(ファイル名は “gravity4.c”)
 - 手法の簡単な説明と、精度が向上したこと(理論値とのずれが小さくなった、 Δt を小さくするのと同じ効果が得られた、など)がわかる実例も記述すること

課題の提出方法

- 宛先
 - software2@logos.t.u-tokyo.ac.jp
- Subject
 - 形式: SOFT-MM-DD-NNNNNNNX
 - MM: 月
 - DD: 日 (授業が行われた日)
 - NNNNNNX: 学籍番号
- 本文
 - 冒頭に学籍番号、氏名を明記

中点法 (Midpoint method)

- 2次のルンゲ・クッタ法 (Runge-Kutta method)



http://en.wikipedia.org/wiki/Midpoint_method

$$\mathbf{r}_i^{(n+\frac{1}{2})} = \mathbf{r}_i^{(n)} + \mathbf{v}_i^{(n)} \cdot \frac{\Delta t}{2}$$

$$\mathbf{a}_i^{(n+\frac{1}{2})} = G \sum_{j \neq i} \frac{m_j}{\left| \mathbf{r}_j^{(n+\frac{1}{2})} - \mathbf{r}_i^{(n+\frac{1}{2})} \right|^3} \left(\mathbf{r}_j^{(n+\frac{1}{2})} - \mathbf{r}_i^{(n+\frac{1}{2})} \right)$$

$$\mathbf{v}_i^{(n+1)} = \mathbf{v}_i^{(n)} + \mathbf{a}_i^{(n+\frac{1}{2})} \cdot \Delta t$$

$$\mathbf{r}_i^{(n+1)} = \mathbf{r}_i^{(n)} + \frac{(\mathbf{v}_i^{(n+1)} + \mathbf{v}_i^{(n)})}{2} \cdot \Delta t$$