2年 情報実習⑦,⑧

～物理演算と位置ベクトル～

**Ｓ２　　　　　　番**

**名前：**

**提出期限**

**平成　　　年　　　月　　　日**

1. 理論

前回までの実習では，*x*軸上での運動を*xy*平面での運動に拡張するために，*x*軸と*y*軸それぞれ別々に計算を行う方法を使った。これをさらに3次元空間での運動に拡張することを考えたとき，*z*軸を加えた*xyz*空間となるが，*x*座標*y*座標*z*座標を別々に計算するとプログラムの長さが*x*座標だけのものと比べて単純に3倍になってしまい，可読性（プログラムの読みやすさ）が著しく低下する。これを防ぐためにベクトル演算を利用する。

1. ベクトルとは

ベクトルは，高校物理では「向きと大きさをもつ量」として考えるが，計算上は*n*次元ベクトルであれば*n*個の実数の集まりとして扱う。例えば，2次元ベクトルは2つの実数の集まりとして表され，2つの実数を*x*，*y*とすると(*x*, *y*)と表すことができる。これが3次元ベクトルとなれば*xyz*を使って(*x*, *y*, *z*)と表せる。

1. ベクトルの和

2次元ベクトルの場合，ベクトルの和（合成ベクトル）は，幾何学的（図として考える）には平行四辺形の対角線と考えることができる。しかし，計算上はベクトルの各要素の和をそれぞれ求めたに過ぎないため，3次元ベクトルでは次のような式で表せる。

1. ベクトルの差

ベクトルにマイナスが付いた（－1をかけた）場合，大きさは同じで原点対称なベクトルとなる。この性質を使って下図のようにベクトルの差をベクトルの和を使って求めることができる。



図で表すとやや複雑にみえるベクトルの差の求め方であるが，計算上は各要素の差を求めたに過ぎないため，3次元ベクトルでは次のような式で表せる。

（問1）　3次元ベクトル，について，次の各問いの答えをコンピュータを使用して求めよ。なお，Unity C#において3次元ベクトルはVector3型として扱うことができる。

(1) 　　(2) 　　(3)

1. ベクトルの大きさ

ベクトルの大きさは絶対値の記号を使って表し，次の図のように（　三平方　）の定理を使って求めることができる。



また，3次元ベクトルでは次のような式で求めることができる。

大きさ1のベクトルは特別に「（　単位　）ベクトル」と呼び，向きだけを表したい等の場合に使われる。ベクトルを大きさで割ることでも求まるが，プログラムではVector3型の値に対して「（.normalized）」

（問2）　3次元ベクトル，について，次の各問いの答えをコンピュータを使用して求めよ。なお，「ベクトルの大きさ」は英語で「magnitude of a vector」となり，Unity C#ではVector3クラスのmagnitudeパラメータでベクトルの大きさを取得できる。

(1) 　　　　　　(2) 　　　　　　(3)

1. ベクトルの積

2つのベクトルの積（掛け算）をベクトルの和と同様に各要素の積として求めた場合，結果は何の意味も持たないベクトルとなってしまう。これは，ベクトルに積の演算が存在しないことを意味する。そこで，ベクトル演算で積の代わりに利用される実数倍，内積，外積の３種類の演算手法を紹介する。

* 1. ベクトルの実数倍

ベクトルに対して，ベクトルではないただの実数（スカラーという）を掛けた場合，掛けた実数の分だけ大きさのみが変化し，向きは変わらない（右図）。

計算上はベクトルの各要素に実数をそれぞれ掛けたに過ぎないため，3次元ベクトルでは次のような式で表せる。

※実数倍は別名「スカラー倍」とも呼ばれる。後述の内積の別名である「スカラー積」と混同しやすいので注意すること。

* 1. 内積

内積はベクトルの各要素の積をすべて合計する計算方法のことである。演算記号として「・」が使用され，計算結果はスカラーとなるため，別名「（　ドット　）積」，「スカラー積」と呼ばれる。3次元ベクトルでは次のような式で表せる。

|  |  |
| --- | --- |
|  | ・・・・・・・・① |

また，内積は2つのベクトルのなす角をθとすると，次のような式でも表すことができる。

|  |  |
| --- | --- |
|  | ・・・・・・・・② |

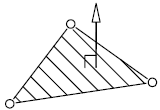
①，②式を使うと，2つのベクトルの相対的な角度を簡単に求めることができるため，あらゆる工業分野において内積の演算は多用される。

より，

※とはの逆関数であるを表している。と書くこともある。

* 1. 外積

外積は内積と同様にベクトルの演算手法のひとつとしてよく使われる。2つのベクトルに対して垂直なベクトルを求めることができるため，面に対する法線ベクトルや，ねじれた位置に生じる力などを求める際によく使われる。なお，演算記号として「×」が使用され，計算結果はベクトルとなるため，別名「（　クロス　）積」，「ベクトル積」と呼ばれる。



法線ベクトル

また，次の式が成り立つ。

内積と合わせることで，180°を超える角度でも正しく求めることができる。

（問3）　次の各問いの答えをコンピュータを使用して求めよ。なお，Unity C#で内積はVector3.Dotメソッド，外積はVector3.Crossメソッドで求めることができる。

(1) ，のとき，

(2) ，のとき，とのなす角

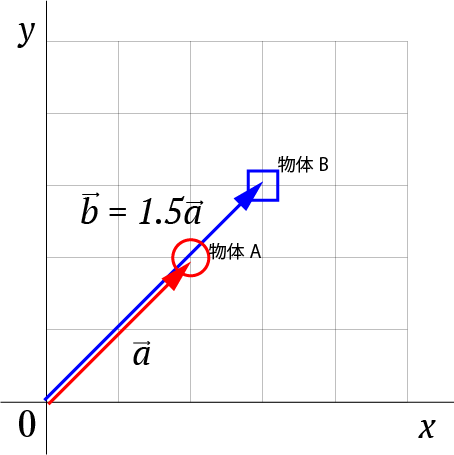
　 ※弧度法→度数法の変換はMathf.Rad2Degを掛ける。（度数法→弧度法はMathf.Deg2Rad）

(3) ，のとき，

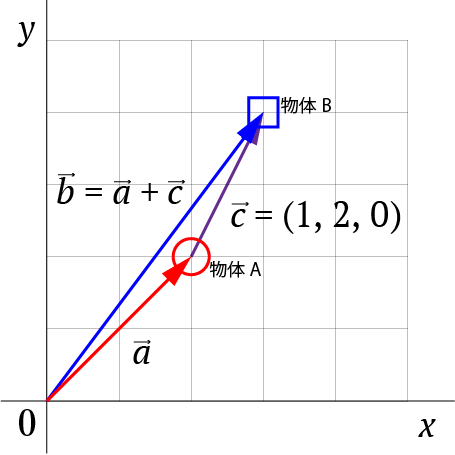
1. Unityにおけるベクトル

Unityでは物体の「位置」は3次元ベクトル型であるVector3型として扱われている。これは，物体の位置を原点からのベクトル（これを「（　位置ベクトル　）」と呼ぶ）であると考えて，直接ベクトル演算で利用できることを意味する。

（例1）原点から物体Aに対しての距離の1.5倍となる位置に物体Bを配置するスクリプト（MoveObject1）を作る。



（例2）物体Aから(*x*, *y*, *z*) = (1, 2, 0)離れた位置に物体Bを配置するスクリプト（MoveObject2）を作る。



1. ベクトルを使った物理シミュレーション

* 自由落下運動のシミュレーション（例3）

自由落下運動のシミュレーションは，「加速度は1秒あたりの速度の変化量」，「速度は1秒あたりの距離（変位）の変化量」であると考えプログラムを作成した（実習⑤参照）。このとき，加速度，速度，変位はすべてfloat型（実数型）として扱った。

加速度，速度，変位を3次元ベクトル（Vector3型）と考え，*xyz*座標をまとめて処理するには次のようにプログラムすればよい。

|  |
| --- |
| v = v + g \* Time.deltaTime  s = s + v \* Time.deltaTime |

v : 速度[m/s]（Vector3型），g : 重力加速度[m/s2]（Vector3型），s : 変位[m]（Vector3型），  
Time.deltaTime : 最後のフレームを完了するのに要した時間[秒]

* ばね振り子のシミュレーション

前回学んだ通り，ばね振り子の加速度はフックの法則から導くことができる。3次元ベクトルに対応させるには次のようにプログラムすればよい。

|  |
| --- |
| a = -k \* x / m |

a : 加速度[m/s2] （Vector3型），k : ばね定数，x : 変位[m] （Vector3型），m : 質量[kg]

注意すべきなのはVector3型の変位xの扱いである。xは重りの自然長からの変位であるが，Vector3型とすることであらゆる方向に伸ばした（縮めた）場合でも動作させることができる。原点を基準として往復運動させる場合，xは重りの位置ベクトルとして考えれば良い。

加速度aが決まれば，速度vと変位sはベクトルを使った自由落下シミュレーションの時と同様の方法で算出することができる。

* 衝突を考慮した自由落下のシミュレーション（例4）

物体の衝突後の速度は次のプログラムで求まる。（実習⑥参照）

|  |
| --- |
| v1dash = ((m1-e\*m2)\*v1+(m2+e\*m2)\*v2)/(m1+m2);  v2dash = ((m1+e\*m1)\*v1+(m2-e\*m1)\*v2)/(m1+m2); |

v1dash, v2dash : 衝突後の速度[m/s]（Vector3型），v1, v2 : 衝突前の速度[m/s]（Vector3型），  
m1, m2 : 質量[kg]（float型），e : 反発係数（float型）

v1，v2，m1，m2は自由落下運動スクリプトの値を利用する。

* 万有引力のシミュレーション（例5）

万有引力のシミュレーションとして，月の地球に対する公転運動のシミュレーションを行う。

前回学んだ通り，万有引力の法則は物体の質量を*M*および*m* [kg]，互いの距離を*r* [m]，  
万有引力定数を*G*としたとき，次の式で表される。

これを使って，地球と月の間に生じる万有引力を求める。

地球の質量を*M*[kg]，月の質量を*m*[kg]とした場合，月の地球に対する加速度*a*[m/s2]は*ma* = *F*より，となり，*a*について解くと次の式となる。

ちなみに，この式は「ある物体に生じる重力加速度がその物体の質量に依らない」ことを意味している。また，加速度には向きがあるが，この式には表されていない。このシミュレーションの場合，月に働く加速度は月から地球に向かうベクトルであり，大きさはである。

そこで，向きを表す単位ベクトルをだけ実数倍することを考える。次のプログラムになる。

|  |
| --- |
| a = G \* M / (r \* r) \* (target.transform.position - this.transform.position).normalized |

a : 加速度（Vector3型），G : 万有引力定数，M : 重力発生源の質量，r : 距離，target : 重力発生源の物体

加速度aが決まれば，速度vと変位sはベクトルを使った自由落下シミュレーションの時と同様の方法で算出することができる。

次に，無次元化の基準となる単位を決める必要がある（実習③参照）。今回のシミュレーションで必要となる定数は次の通りである。

|  |  |  |
| --- | --- | --- |
| 物理量 | 定数値 | 単位 |
| 万有引力定数 |  |  |
| 地球の質量 |  |  |
| 月の質量 |  |  |
| 地球と月の平均距離 |  |  |
| 月の公転速度 |  |  |

この中で，シミュレーションする上で問題となる値として，地球と月の平均距離が挙げられる。Unityでは各座標の値がを超えると位置の計算に著しい問題が生じる（精度が低下する）。これを回避するために，距離の基準単位を1mから（Mm：メガメートル）へ変更する。

また，月の公転周期は地球の公転を考えない場合およそ27日であり，一秒あたりに進む角度は0.00015度である。これでは公転運動を確認することが非常に困難である（時間がかかる）。これを改善するために，時間の基準単位を1秒（s）から1日（day）へ変更する。こうすることで，およそ27秒で公転1周分がシミュレートできる。

（単位変換の例）

これらの基準単位の設定を踏まえて，プログラムでは次の定数を使用する。

|  |  |  |
| --- | --- | --- |
| 物理量 | 定数値 | 単位 |
| 万有引力定数 |  |  |
| 地球の質量 |  |  |
| 月の質量 |  |  |
| 地球と月の平均距離 |  |  |
| 月の公転速度 |  |  |

なお，Unity上で10のべき乗を入力する場合は指数表記の記号「e」を使用する。例えば，  
は4.982e-19と入力する。

1. 実験環境

|  |  |  |  |
| --- | --- | --- | --- |
| 名称/Name | 種別/category | 会社名/Vendor | ﾊﾞｰｼﾞｮﾝ/Ver. |
| macOS | オペレーティングシステム | Apple | 10.12 (Sierra) |
| Unity | ゲームエンジン | Unity Technologies | 2017.1 |

1. 課題

課題1

O(0, 0, 0)，A(1, 0, 0)，B(0, 1, 0)の3点を各頂点とする三角形がある。辺ABの長さをConsole画面に表示するスクリプト（Measure）を作れ。ただし，スクリプトは物体Oのコンポーネントとすること。

Hint : AからBへのベクトル（BからAでも可）の大きさを求めればよい。

課題2

物体Aと原点との中点に物体Bを配置するためのスクリプト（Centering1）を作れ。ただし，スクリプトは物体Bのコンポーネントとすること。

Hint : 物体Aに対しての距離の半分の位置に物体Bを配置すると考える。

課題3

物体Aと物体Bとの中点に物体Cを配置するためのスクリプト（Centering2）を作れ。ただし，スクリプトは物体Cのコンポーネントとすること。

課題4

正四面体の各頂点をA(0, 0, -2)，B(2, 2, -2)，C(0, 2, 0) ，D(2, 0, 0)とする。この正四面体の重心の位置に物体Gを移動するスクリプト(CenterOfGravity)を作れ。ただし，スクリプトは物体Gのコンポーネントとすること。ベクトルを使った重心の求め方はインターネットを利用して調べよ。

課題5

空間上の4点（A, B, C, D）が同一平面上にある場合「OK」，ない場合「NG」とConsole画面に表示するプログラム（Conplanar）を作れ。ただし，スクリプトは物体Aのコンポーネントとすること。

Hint : 4点から任意の3点を選び，その3点の内1点から他の点に向かう2つのベクトルの外積を求める。また，別の選び方で3点を選び同様に外積を求める。外積で求まった2つのベクトルのなす角を調べ，非常に小さい場合（0.0000001radなど適当に決める）同一平面上にあると考えてよい。

課題6

空間に定点A，Bと*z*軸上を自由に移動する動点Pがある。APBの大きさをConsole画面に表示するスクリプト（Shinshu）を作成し，の最大値と，そのときのの値を近似値で求めよ。（信州大 改題）

課題7

原点を中心にあらゆる向きに往復運動ができるばね振り子のシミュレータを作れ。

課題8

月が急に公転運動を停止した場合，およそ何日後に地球と衝突するか調べよ。

課題9

月を地球に衝突させたい場合，月の公転速度をどれくらいまで低下させる必要があるか調べよ。また，可能であればその際に最低限必要となるエネルギー量[J]を求めよ。

Hint：必要となるエネルギー量は運動エネルギーの差を求めればよい。

運動エネルギー

課題10

月を地球の重力圏から離脱させたい場合，月の速度をどれくらいまで加速すればよいか調べよ。

Hint :宇宙速度。

課題11

太陽系のすべての惑星の公転運動をシミュレートせよ。各惑星の情報はインターネットを活用して調べよ。なお，各惑星の3DモデルはProject画面のPrefabsフォルダ内のものを使え。

考察

全8回の科学工学科2年情報実習を通して，身についた能力や技能（スキル）を説明せよ。