

# Projeto 2 de Física Computacional

Pedro Bicudo e Nuno Cardoso , IST,

27 de Outubro de 2017

## Resumo das instruções

Este projeto deve ser submetido como um único ficheiro comprimido, na página pessoal de aluno no fénix:

- no menu superior devem selecionar estudante
- no menu lateral devem selecionar submeter, projetos;
- deve surgir o grupo desta disciplina de FC, e lá podem submeter projetos e visualizar os projetos submetidos.

Este ficheiro comprimido, por exemplo .zip, deve incluir os vários ficheiros criados,

- usando as extensões .cpp e .h para os códigos de g++,
- .nb para os códigos de **mathematica** (a enviar sem figuras),
- resultados na forma de gráficos em formato .pdf com labels,
- a memória descritiva em formato .txt (ver parágrafo seguinte).

para diminuir o número de ficheiros, não é necessário enviar os ficheiros de dados produzidos (ou de texto) .txt. Não devem ser incluídos os ficheiros executáveis.

É importante que enviem uma pequena memória descritiva, em texto simples, chamado `readme_g#p#.txt`, que inclua apenas

- o número e nome dos alunos do grupo
- o número do grupo
- qualquer comentário, observação ou análise pedidos no enunciado,
- a lista de ficheiros submetidos, e para cada ficheiro algumas palavras (no máximo meia dúzia) a descreve-lo, indicando condições iniciais quando necessário,
- e finalmente, apenas caso hajam vários ficheiros a linkar em conjunto (por exemplo várias funções e um header), a linha de comandos para os linkar, por exemplo algo do tipo `g++ -o g09p2c1.o g09p2c1.cpp g09p2c2.cpp g09p2c3.cpp g09p1c1.h`

Para sua própria organização os alunos/grupos devem designar os códigos que forem construindo por `g#p2c#.cpp` devendo substituir os `#` por números, sendo o primeiro `#` o número do seu grupo, o 2 refere-se ao projeto 2 e o segundo `#` o número do código (ex: `g09p2c2.cpp` será o segundo código que o grupo 09 realiza para este projeto. Deve usar uma designação semelhante para os outros ficheiros com outras extensões. O próprio ficheiro zip deve ser denominado `g#p2.zip` .

Serão avaliados,

- o valor dos resultados (os plots .pdf e os comentários no `readme_g#p#.txt`),
- a clareza dos resultados (de novo na forma de plots e comentários),
- a ausência de erros e de fugas de memória nos executáveis,
- se o código compila,
- a simplicidade e economia de recursos computacionais do código,
- a indentação e os comentários que ajudem ao entendimento e uso do código.

# 1 Resolver uma EDO de 2a ordem: lei de Newton uni-dimensional

## 1.a Oscilador

(4pt) Use como código inicial `g#p2c0.cpp` (onde # é o seu numero de grupo) o seu código já escrito e testado nas aulas que aplique o Runge-Kutta para um equação diferencial ordinária (EDO) de 2a ordem. Note que uma EDO de 2a ordem equivale a duas EDOs de 1a ordem acopladas.

Adapte então o seu código para um novo código `g#p2c1.cpp` que resolva a 2a Lei de Newton num caso particular: oscilador harmónico uni-dimensional amortecido e forçado, que estudou na disciplina de Mecânica e Ondas, sendo a força dada por,

$$F = -kx - \lambda v + F_0 \sin(w_f t)$$

onde obviamente se aplica a 2a Lei de Newton.

Considere o caso particular dos parâmetros

$m=1$  Kg,

$k= 1$  N /m,

$\lambda= .5$  N s /m,

$F_0 =.5$  N.

Considere condições iniciais  $x[0]$  e  $v[0]$  à sua escolha (por exemplo de 1 m e de 1 m/s) bem como um número de passos `n_max` correspondente a alguns ciclos do sistema. Verifique que o passo `h` da iteração no tempo é suficientemente pequeno para os plots serem estáveis se mudarmos o passo para valores ainda menores. Aplique para três frequências angulares forçadas diferentes

$w_f = w_0/3$ ,

$w_f = w_0$ ,

$w_f = 3 w_0$ ,

calculadas a partir da frequência do oscilador amortecido não forçado  $w_0 = \sqrt{\frac{k}{m} - \left(\frac{\lambda}{2m}\right)^2}$ .

Deve colocar todos os parâmetros e dados iniciais em ficheiros de leitura. São demasiados parâmetros para os inserir à mão do teclado sempre que vai testar o programa.

Num ficheiro de escrita, para depois analisar, coloque todos os dados relevantes em colunas: o índice de iteração `n` o tempo `t` a posição `x`, a velocidade `v`.

Com o `mathematica` desenhe 3 plots para cada caso: de  $x(t)$ ,  $v(t)$  e  $v(x)$  (este dando o espaço das fases). Não se esqueça, como sempre em todos os projetos e alíneas, de apresentar o código para os plots (.nb para `mathematica` ou outro, mas sem gráficos), e (**importante**) o output dos gráficos em .pdf. Deve também ter labels com variáveis (e com as suas unidades físicas) nos eixos.

**Observação:** para retirar colunas de um array em `mathematica` afim de fazer os plots, pode usar o seguinte comando: se os dados estiverem num array chamado por exemplo `data`, com por exemplo 6 colunas, para ficar com apenas, por exemplo a 1a e a 3a colunas basta escrever `data[[All,{1,3}]]`.

Comente brevemente numa breve frase apenas da memória descritiva, comparando os resultados nos três casos particulares a frequência inicial e final com a respetiva frequência forçada  $w_f$ , e com a frequência do oscilador amortecido não forçado  $w_0$ .

## 1.b Genérico

(4pt) Pretendemos agora criar um código mais geral para resolver a 2a Lei de Newton uni-dimensional com qualquer força, dividindo o código em funções. Pode inspirar-se no ficheiro `functionofucntionwithpointers.zip` presente nos códigos da página da disciplina. Pretendemos também usar namespaces. Rescreva então o código anterior, na forma de novos códigos com as seguintes especificações.

Crie uma função `RuKuNew1` que implemente o passo do método de Runge-Kutta para EDOs de 2a ordem para a 2a Lei de Newton, no caso uni-dimensional. Os seus argumentos devem ser:

- a função em memória dinâmica `Fovm` que contém a expressão da segunda derivada  $a = F/m$  em função dos argumentos ( variável tempo, variável posição, variável velocidade - derivada da posição),
- a variável passo `h` da diferença finita ,
- a variável tempo (matematicamente é uma variável) inicial `t0`,
- a variável posição inicial (matematicamente é a função) `x0`,
- a variável velocidade inicial (matematicamente é a derivada da função) `v0`,

**Observação:** a função deveria retornar o tempo após um passo `t1`, a posição após um passo `x1` e a velocidade após um passo `v1`. No entanto as funções em C++ apenas retornam um valor, neste caso retorne `t1`. Para poder retornar mais valores crie um `namespace` por exemplo de nome `forRK`, onde define as variáveis `x1` e `v1`. A função `RuKuNew1` deve então usar esse `namespace`. Para além das aulas, pode ver exemplos no ficheiro `namespace.cpp` na página de FC.

Crie em seguida a função `Fovm` que nos dá a expressão de  $F/m$  vinda da Lei de Newton, em função dos argumentos ( variável tempo, variável posição, variável velocidade - derivada da posição).

**Observação:** a função ainda necessita de conhecer parâmetros, que não queremos usar como argumentos afim de ficar geral. Aplicando ao caso particular em estudo, os parâmetros são vários,  $m, k, \lambda, F_0, w_f$ . Para tal vamos usar um novo `namespace` de nome `forF`, onde define estes parâmetros. A função `Fovm` deve então usar esse `namespace`.

A função `main` deve correr um ciclo `for` que resolve a EDO, e faça output para ficheiros dos resultados. Obviamente deve usar ambos os dois namespaces definidos para auxiliar as duas funções. Os dados iniciais e valores de eventuais parâmetros devem ser lidos dum outro ficheiro. Os valores do índice `i`, do tempo `t[i]`, da posição `x[i]` e da velocidade `v[i]` devem ficar guardados numa matriz em memória dinâmica enquanto o código corre. Deve fazer o output para um ficheiro.

Para ficar mais geral e robusto, guarde este código em quatro ficheiros independentes, tal como no ficheiro `functionofucntionwithpointers.zip` : um header `.h`, um `.cpp` para o Runge-Kutta, um `.cpp` para a força, e outro `.cpp` para a `main`.

Finalmente deve testar o código, reproduzindo os resultados de 1.a) no último caso particular que considerou (por exemplo  $w_f = 3 w_0$ ). Obviamente, deve produzir os gráficos respetivos.

## 2 EDOs acopladas : lei de Newton tri-dimensional

### 2.a Arrays

(4pt) Vamos agora estender a alínea 1.b) para o caso real de uma partícula no espaço-tempo tri-dimensional. Note então que:

- passamos a ter 3 EDOs de 2a ordem acopladas, uma para  $x(t)$ , outra para  $y(t)$  e outra para  $z(t)$ , que dependem respetivamente de  $F_x/m$ , de  $F_y/m$  e de  $F_z/m$ ;
- ou seja os argumentos e os valores que queremos retornar das funções incluem não uma componente mas sim as três componentes da posição  $\mathbf{r}(t)$  e da velocidade  $\mathbf{v}(t)$ ;
- bem como passamos também a ter três funções dinâmicas para a força, que contêm a expressão das componentes da segunda derivada  $\mathbf{a}$  dada pela 2a Lei de Newton.

As funções que agora usamos denominam-se `RuKuNew3` e `Fovm3`.

**Observação:** uma forma de simplificar este problema é trabalharmos com arrays para a posição, a velocidade e a força. É trivial estender os namespaces de 1.b) para trabalharmos com arrays. Quanto à função `Fovm3` vamos também estende-la e ela passa a retornar um array (o que já era possível com a linguagem C). Um array não pode ser retornado diretamente, então retornamos um ponteiro para um array. A sintaxe pode ser,

```
double * Fovm3(double r[3], double v[3], double t) { // include the arguments
    static double f[3]; // needs to be static
    ... // here we compute the three components f[0], f[1], f[3]
    ...
    return f;
}
```

(onde também temos arrays `double r[3]`, `double v[3]` como argumentos) e agora quando definimos a segunda função que usa esta função devemos usar um ponteiro, por exemplo

```
...
double RuKuNew3( double* (* Fovm3)( double[3], double[3], double), double h, ...
...
```

note bem que quando o argumento é um array isso deve ser explícito, escrevendo `double[3]` na definição do tipo. Quando usamos a primeira função, usamos de novo um ponteiro,

```
...
double *p;
p = Fovm3( ... ); // include the arguments
...
...=p[0]; // to use the first array element, etc
...
```

e finalmente, quando usa a primeira função, por exemplo na `main`, deve usar a sintaxe correcta para uma função criada com um ponteiro,

```
...
double t1= RuKuNew3( &Fovm3,h
...
```

Implemente então esta sintaxe no seu novo código, bem como a extensão das equações para incluírem três componentes.

Para aplicar a um caso particular, nesta alínea mantenha a força de 1.b), mas atuando no eixo dos  $xOx$  apenas, deixando as componentes  $F_y$  e  $F_z$  nulas. Basta considerar o 1o caso particular para  $w_f$ . De novo escreva o output num ficheiro e com ele produza os gráficos em .pdf que mostrem que o código corre correctamente.

## 2.b Satélite

(4pt) Aplique ao caso dum satélite em órbita baixa, sujeito a duas forças, a atração universal de Newton

$$\mathbf{F}_{\text{gravitica}} = -G_{\text{newton}} \frac{m_{\text{satelite}} m_{\text{terra}}}{|\mathbf{r}|^3} \mathbf{r} ,$$

e a força de atrito sólido-ar

$$\mathbf{F}_{\text{atrito}} = -1/2 \rho (z - R_{\text{terra}}) A_{\text{satelite}} |\mathbf{v}| \mathbf{v} ,$$

onde a densidade atmosférica é exponencial.  $\rho(z - R_{\text{terra}}) = \rho_0 \exp\left(-\frac{z - R_{\text{terra}}}{\bar{a}}\right)$ .

Considere os seguintes parâmetros,

$G_{\text{newton}} = 6.674 \times 10^{-11} \text{ N (m/kg)}^2$ , constante gravitacional,

$m_{\text{terra}} = 5.972 \times 10^{24} \text{ kg}$ , massa da terra,

$R_{\text{terra}} = 6.371 \times 10^6 \text{ m}$ , raio médio da terra,

$m_{\text{satelite}} = 10^4 \text{ Kg}$ , massa do satélite,

$A_{\text{satelite}} = 10 \text{ m}^2$ , seção eficaz do satélite,

$\rho_0 = 1.225 \text{ kg/m}^3$ , densidade do ar,

$\bar{a} \simeq m_{\text{molecula}} g / (kT) \simeq 8000 \text{ m}$ , espessura média da atmosfera.

Deve ainda usar como parâmetros do código, o número máximo de iteradas **n\_max**, o passo de iteração **h** e um número **n\_jump** que define ao fim de quantos passos imprime valores no ficheiro de output. Note que vai ter de correr um número muito grande de iterações, pois **h** deve ser pequeno devido à elevada velocidade, e a órbita é grande, pelo que não vai conseguir fazer um gráfico se guardar o resultado de todas as iterações.

Considere as condições iniciais de uma órbita baixa, com altitude de 80 km apenas, por exemplo com coordenadas iniciais  $\mathbf{r}_0 = (R_{\text{terra}} + 80 \text{ km}, 0, 0)$ . Considere o caso de três velocidades iniciais diferentes  $\mathbf{v}_0 = (0, v_{0y}, 0)$ ,

$v_{0y} = 11.2 \text{ km/s}$  (velocidade de escape),

$v_{0y} = 9.7 \text{ km/s}$ ,

$v_{0y} = 8.2 \text{ km/s}$  (um pouco acima de 7.9 km/s, a velocidade da órbita circular).

Obviamente, deve ter atenção às unidades.

Deve colocar todos os parâmetros e dados iniciais em ficheiros de leitura. São demasiados parâmetros para os inserir à mão do teclado sempre que vai testar o programa.

Num ficheiro de escrita, para depois analisar, coloque todos os dados relevantes em colunas: o índice de iteração **n** o tempo **t** as 3 componentes do vetor posição **r**, a altitude  $|\mathbf{r}| - R_{\text{terra}}$ , as 3 componentes do vetor velocidade **v** e o seu módulo  $|\mathbf{v}|$ .

Corra em cada caso algumas (poucas) órbitas e use o **mathematica** para representar 3 plots por caso:

um plot da altitude em função do tempo,

um plot do módulo da velocidade em função do tempo

um plot da trajetória no plano  $xOy$ , representando também no plot a Terra com um disco (comando **Disk** do **mathematica**), e a mesma escala nos dois eixos.

Comente se o satélite chega a orbitar a terra ou não, e se quando o faz cai na terra ao fim de poucas órbitas ou não, para cada condição inicial.

## 2.c Estrutura

(4pt) Optamos agora por criar uma estrutura o mais simples possível para trabalharmos com vetores tri-dimensionais.

**Observação:** reveja a estrutura `Point` definida no início da aula 7 (página3) ,

```
struct Point {
    int x, y;
    Point() { //construtor por defeito
        x = y = 0; // inicializa as variaveis
    }
    Point(int _x, int _y) { //construtor standard,
        x = _x;
        // conveniente para dar valores a parâmetros
        y = _y;
    }
};
```

que se pode estender para trabalhar com `double` e para ter três componentes `x` , `y` e `z`. Entretanto já criámos um código, `3Dvector.cpp` que está disponível na página da disciplina, onde encontra uma estrutura que já faz essa extensão, e ainda permite trabalhar com a notação `[i]` para os elementos de matriz (tem a vantagem de permitir o uso de ciclos).

Adapte o código de 2.b) para trabalhar com esta estrutura, em vez de trabalhar diretamente com arrays. Note que vai ter de fazer muitas substituições semelhantes, o que pode fazer depressa usando (com cuidado) o **Find and Replace** do seu editor de texto.

Aplique ao último caso particular de 2.b), produzindo de novo os ficheiros .pdf com o seu ficheiro de resultados calculados.

Comente numa breve frase se o código de 2.c) é mais simples de escrever, ou não, que o de 2.b). Dê ainda uma breve sugestão, como poderia simplifica-lo bastante mais usando outra funcionalidade das classes.