# Projecto Física Computacional (2014/15)

Fernando Barao (Dep. Física, IST) versão: 20 Dez 2014, 19H00

## Instruções

A realização do projecto deve:

• ser realizado na zona de trabalho *svn* de cada grupo, criando para tal o directório FC/2014/<groupname>/Projecto

```
cd FC/2014/<groupname>
svn mkdir Projecto
svn ci -m "directorio Projecto criado"
```

• ser acompanhado de um relatório em formato pdf

```
ficheiro tex: groupA01Proj.tex, groupA02Proj.tex, ....
ficheiro pdf: groupA01Proj.pdf, groupA02Proj.pdf, ....
```

- o código implementado deve conter os comentários necessários e suficientes à sua compreensão
- no directório FC/LIBs existe a classe cFCGraphics que pode ser usada para se obterem os gráficos do trabalho. Os métodos implementados na classe podem ser consultados no cFCgraphics.h.
   Atenção: o código desta classe poder ter evolução durante o trabalho, daí ser importante usar sempre a versão que está neste directório (e não copiar a classe para um directório pessoal).

Este trabalho deve ser entregue, isto é, svn commited, até às 20H00 do dia 2 de Janeiro de 2015.

# [ Enunciado do Projecto ]

O projecto possui duas partes: uma primeira parte em que se pretende estudar um detector de partículas electricamente carregadas e uma segunda parte onde se estuda a trajectória das partículas carregadas num campo magnético do tipo dipolar. Considere na resolução do problema a partícula carregada como sendo protão (z=+1), porque estas são as partículas mais abundantes no Universo. Este facto não tem qualquer implicação na resolução da parte 1 do problema, mas terá implicação na resolução da equação do movimento a desenvolver na parte 2 do enunciado.

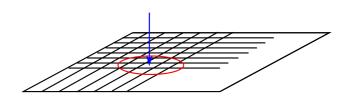
#### 1 Parte 1

Um acontecimento físico consiste no conjunto de sinais que se observam no detector aquando da passagem de uma partícula. O estudo de um detector, prévio à sua construção, implica duas coisas:

- por um lado, simular o comportamento do detector em consequência da passagem de partículas
- por outro lado, estudar a partir do acontecimento físico simulado, a capacidade de reconstruir a observável física a que o detector é sensível (neste caso será a velocidade da partícula)

#### 1.1 Resposta do detector à passagem de uma partícula

Um detector de luz de Cerenkov (fotões com comprimentos de onda essencialmente na zona do ultravioleta) é constituído por uma matriz quadrada  $80 \times 80$  de píxeis quadrados de dimensão 5 mm. Cada pixel funciona de forma binária, isto é, ou está activo ou inactivo. Os píxeis possuem ruído intrínseco descorrelado cuja probabilidade é de 0.5%. Este detector é utilizado na detecção de partículas com carga eléctrica gerando estas,



aquando da passagem no detector, dois tipos de sinais:

- um sinal de luz na região vizinha ao atravessamento da partícula: uma partícula que passe num ponto (x, y) gera um sinal aleatório de 5 píxeis activos nos  $3 \times 3$  píxeis que rodeiam o pixel atravessado.
- um sinal de luz distribuído uniformemente de forma aleatória numa circunferência de raio

O número de píxeis activos  $(\mathbf{N}_0)$  na circunferência de raio R e o raio da circunferência de luz  $\mathbf{R}$ dependem da velocidade  $\beta={
m v/c}$  da partícula (onde c é a velocidade da luz no vazio), sendo dados pelas seguintes expressões:

$$N_0 = int \left(20. \left(1 - \frac{1}{(1.30 \ eta)^2}\right)\right) \qquad (N_0 > 0)$$
  $R = H\sqrt{(1.30 \ eta)^2 - 1} \qquad \text{com } H = 4cm \quad (R > 0)$ 

Nota: Um píxel é considerado activável caso tenha um troço de circunferência cujo comprimento seja superior a 1.5mm.

Na resolução do problema, deve associar um sistema de eixos x, y ao detector cuja origem esteja coincidente com o vértice inferior esquerdo da matriz de píxeis. A numeração dos pixeis (corresponde ao identificador único de cada pixel) deve começar em zero e evoluir de forma crescente ao longo de  $oldsymbol{x}$  primeiro e de  $oldsymbol{y}$ depois.

# 1.2 Resolução: linhas de orientação

O objectivo desta parte do trabalho consiste na produção de algoritmos que façam:

- a simulação dos acontecimentos
- a reconstrução do ponto de impacto e da velocidade da partícula
- e por fim caracterizar a qualidade do trabalho de simulação e reconstrução realizado.

### Para isso:

- deve estruturar as classes em C++ que entender uteis à resolução do problema
- deve proceder à simulação de acontecimentos físicos que consiste em obter um dado número de pixeis activados provenientes do ruído intrínseco e do sinal da partícula
  - os pixeis de sinal activados pela partícula dependerá do ponto (x,y) onde esta atravessa o detector (espessura infinitesimal)
  - devem ser realizados métodos que permitam visualizar um acontecimento, distinguindo por côr os pixeis de origem ruidosa dos de sinal e obter as características sumárias do acontecimento (número e identificação dos pixeis activados, causa da activação do píxel)
- deve realizar a reconstrução do acontecimento físico
  - deve elaborar métodos que permitam:
    - reconstruir a observável velocidade da partícula (em unidades da velocidade da luz, c) e do ponto de passagem no detector
    - \* avaliar o tempo gasto na reconstrução do acontecimento
- realize um programa main DetSim.C e o respectivo Makefile

```
make DetSim //deve compilar, linkar e correr o executável
```

onde faça a simulação de 10 000 acontecimentos com as seguintes características:

- velocidade  $\beta$  distribuída uniformemente entre 0.7 e 1.0
- posição de atravessamento da partícula no detector aleatória e compreendida entre  $x \in [10cm, 30cm]$  e  $y \in [10cm, 30cm]$

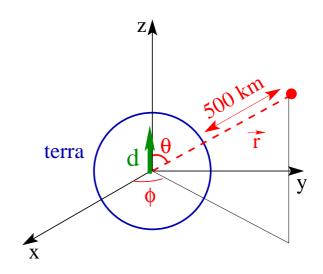
Obtenha pelo menos as seguintes distribuições (histogramas): pdf:

- $-\Delta r$ : distância entre o ponto reconstruído e o ponto de passagem da partícula
- $-\Delta R$ : diferença entre o raio reconstruído e o raio simulado
- $-\Delta \beta$ : diferença entre a velocidade  $\beta$  reconstruída e a velocidade simulada
- da ocupação dos pixeis de origem ruidosa (1600 canais) e o mesmo histograma re-binned para 100 canais; obtenha o valor médio da distribuição
- comprimentos dos troços de circunferência em cada píxel activo da circunferência
- ângulo azimutal  $(\varphi)$  das posições dos pixeis activos da circunferência, medido em relação ao ponto de passagem da partícula; obtenha o valor médio do ângulo azimutal
- distribuição do tempo gasto na reconstrução de cada acontecimento em milissegundos

#### 2 Parte 2

Vamos admitir que o detector estudado acima se encontra a uma altitude de 500 Km em relação à superfície da Terra, em posições angulares dadas pelo ângulos polar  $(\theta)$  e azimutal  $(\phi)$ . A posição do detector em relação ao referencial geocêntrico da figura ao lado, é dado pelo vector  $\vec{r}$ . Os protões incidentes no detector, provenientes de um ponto qualquer do Universo, são determinados com uma direcção de incidência e momento linear dado pelo vector  $\vec{p}$  (GeV/c ou Kg.m.s<sup>-1</sup>). A trajectória do protão, desprezando o efeito gravítico, é simplesmente determinado pelo campo magnético produzido pela Terra e que de uma forma aproximada se pode considerar puramente dipolar e dado pela expressão:

$$ec{B} = B_0 \left(rac{R_E}{r}
ight)^3 \left[3 \left(rac{ec{d}}{d} \cdot rac{ec{r}}{r}
ight) rac{ec{r}}{r} - rac{ec{d}}{d}
ight]$$



com:

$$B_0 = 3.070 \times 10^{-5} \, [T]$$

$$ec{d} = 7.94 imes 10^{22} \ ec{e}_z \ [ ext{A.m}^2] \quad ext{(momento dipolar magnético da Terra)}$$

A força de natureza magnética que actua no protão é dada por:

$$\vec{F} = a \, \vec{v} imes \vec{B}$$

onde:

carga eléctrica do protão  $\boldsymbol{q}$ ,

 $ec{v}$ , velocidade do electrão

campo magnético

Note ainda que o trabalho realizado pela força  $ec{F}$  sobre o protão é nulo ( $W=\int ec{F} \cdot dec{\ell} = 0$ , uma vez que  $\vec{F} \perp \vec{v}$ ) e que a energia dos protões em estudo exigem a utilização de expressões relativistas,

$$ec{p} = \gamma m ec{v}$$
 , com  $\left[ \gamma = rac{1}{\sqrt{1-\left(rac{v}{c}
ight)^2}} 
ight]$ 

onde:

p, momento linear

v, velocidade da partícula

m, massa da partícula

- a) Desenhe as linhas (algumas) do campo magnético usando a distância em unidades de  $R_E$ .
- b) Obtenha a equação do movimento e o sistema de equações diferenciais de primeira ordem a resolver pelo método Runge-Kutta
- c) Implemente em código C++ a resolução numérica do sistema e obtenha um objecto C++ com a trajectória da partícula (e que permita o seu desenho)

d) Considere agora que o detector se encontra na posição  $\theta=45^\circ$  e  $\phi=0^\circ$ . Implemente código C++ de forma a obter e traçar as trajectórias das seguintes partículas, partindo da posição onde se encontra o detector:

$$ec{p_1} = 0.1 \quad (-ec{e_r}) \qquad \text{GeV/c} \ ec{p_2} = 10 \quad (-ec{e_r} + ec{e_{ heta}}) \qquad \text{GeV/c}$$

e) Obtenha e trace as trajectórias que estas partículas terão seguido no sistema Solar até à sua detecção no detector. Considere distâncias entre  $\frac{r}{R_E} \in [1, 25]$ .

Realize um programa main GeomagRK.C onde implemente as questões acima e o respectivo Makefile que compile o programa e as classes auxiliares que tenha desenvolvido.

make GeomagRK //deve compilar, linkar e correr o executável

Fernando Barao Dep. Fisica IST 20 de Dezembro de 2014