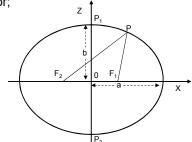
### 1. Elipse geradora

- Na Geodesia é o elipsóide de revolução (2ª aproximação) que serve como referência no posicionamento geodésico;
- Na maior parte dos cálculos da Geodesia Geométrica é usada a geometria do Elipsóide de Revolução;
- O Elipsóide é formado pela revolução de um arco de elipse em torno do seu semi-eixo menor;

$$F_1P + F_2P = 2a$$

$$\frac{X^2}{a^2} + \frac{Z^2}{b^2} = 1$$



Geodesia Física - Aula 3

FCUL-EG

## PROPRIEDADES DO ELIPSÓIDE

### 1. Elipse geradora

- Parâmetros fundamentais da elipse:
  - Achatamento polar (f)

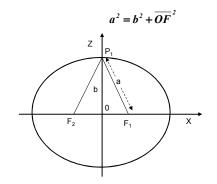
$$f = \frac{a - b}{a}$$

- 1ª excentricidade (e)

$$e = \frac{\overline{OF}}{a} = \frac{\sqrt{a^2 - b^2}}{a}$$

- 2ª excentricidade (e')

$$e' = \frac{\overline{OF}}{b} = \frac{\sqrt{a^2 - b^2}}{b}$$



Geodesia Física – Aula 3

### 1. Elipse geradora

- · Outros parâmetros da elipse:
  - Excentricidade angular (α)

$$\cos \alpha = \frac{b}{a} = 1 - f$$

$$\sin \alpha = \frac{\overline{OF}}{a} = e$$



- Excentricidade linear (E)

$$E = ae = \overline{OF}$$

Geodesia Física - Aula 3

FCUL-EG

 $a^2 = b^2 + \overline{OF}^2$ 

# PROPRIEDADES DO ELIPSÓIDE

### 2. Elipsóide GRS80

• O Elipsóide actualmente recomendado pela IAG é o Geodetic Reference System 1980 (Moritz, 1980) :

Semi-eixo maior: a = 6378137 m

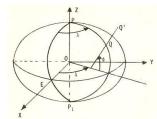
Semi-eixo menor:b = 6356752.3141 mExcentricidade linear:E = 521854.0097 m $1^a$  excentricidade: $e^2$  = 0.00669438002290 $2^a$  excentricidade: $e'^2$  = 0.00673949677548Achatamento:f = 0.00335281068118

Inverso do achatam.: 1/f = 298.257222101

Geodesia Física – Aula 3 FCUL-EG

### 2.1 Coordenadas Geodésicas

- φ <u>Latitude Geodésica</u> de um ponto Q situado à superfície do elipsóide é definida pelo ângulo entre a normal ao elipsóide no ponto Q e o plano do equador;
- λ <u>Longitude Geodésica</u> de um ponto à superfície do elipsóide é definida pelo rectilíneo do diedro formado pelos planos do meridianos geodésicos do ponto e o de referência, convencionada positiva para Este;
- h Altitude geodésica é a distância (QQ') medida ao longo da normal, entre a superfície do elipsóide e a superfície topográfica;



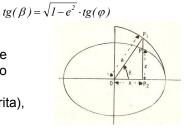
FCUL-EG

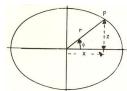
Geodesia Física – Aula 3

### PROPRIEDADES DO ELIPSÓIDE

### 2.2 Outras Latitudes

- β <u>Latitude Reduzida</u> (ou paramétrica) de um ponto P situado à superfície do elipsóide é definida pelo ângulo ao centro de uma esfera tangente ao elipsóide no equador (circunscrita), de raio r = a;
- ψ <u>Latitude Geocêntrica</u> de um ponto à superfície do elipsóide P é o ângulo ao centro do elipsóide, medido entre o plano do equador e a direcção radial do ponto;





$$tg(\Psi) = (1-e^2) \cdot tg(\varphi)$$

Geodesia Física – Aula 3 FCUL-EG

#### 2.3 Raios de curvatura

- O raio de curvatura de uma secção normal ao elipsóide dependerá do azimute dessa secção normal;
- Em cada ponto existem duas secções normais mutuamente perpendiculares entre si, cujas curvaturas tomam o valor máximo e mínimo;
- As secções normais que verificam o valor máximo e mínimo de curvatura dizem-se secções normais principais;
- Sobre o elipsóide de revolução as secções normais principais são:
  - $\underline{\text{A}}$  secção do meridiano (de raio  $\rho$  ou M), gerada pelo plano normal de um ponto que passa pelos dois pólos;
  - A secção do primeiro vertical (de raio N), gerada pelo plano normal de um ponto, perpendicular ao plano do meridiano, cujo raio é designado por grande normal.

Geodesia Física – Aula 3 FCUL-EG

## PROPRIEDADES DO ELIPSÓIDE

#### 2.3.1 Raio de curvatura do Meridiano

 Para uma qualquer curva sobre o plano, z = F(x), o raio de curvatura num dado ponto da curva é dado por:

$$\rho = \frac{\left(1 + \left(\frac{dz}{dx}\right)^2\right)^{3/2}}{\frac{d^2z}{dx^2}}$$

 Da aplicação desta fórmula ao arco de meridiano chega-se à expressão do raio de curvatura do meridiano:

$$M = \frac{a(1-e^2)}{(1-e^2\sin^2\varphi)^{3/2}} = \frac{a(1-e^2)}{W^3} = \frac{c}{V^3}$$

$$c = \frac{a^2}{b}; \ V = \frac{a}{b}\sqrt{1-e^2\sin^2\varphi}$$

Geodesia Física – Aula 3

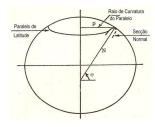
#### 2.3.2 Raio de curvatura do 1º Vertical

 Da Figura extrai-se a relação entre o raio de curvatura do 1º Vertical e o raio do paralelo:

$$P = N \sin(90^{\circ} - \varphi) = N \cos \varphi$$

· Substituindo na expressão do raio do paralelo, o valor de x

$$x = P = \frac{a\cos\varphi}{\sqrt{1 - e^2\sin^2\varphi}}$$



vem

$$N = \frac{a}{\sqrt{1 - e^2 \sin^2 \varphi}} = \frac{a}{W} = \frac{c}{V} \qquad \text{com} \qquad c = \frac{a^2}{b}; \quad V = \frac{a}{b} \sqrt{1 - e^2 \sin^2 \varphi}$$

$$c = \frac{a^2}{h}$$
;  $V = \frac{a}{h}\sqrt{1 - e^2\sin^2\varphi}$ 

Geodesia Física - Aula 3

FCUL-EG

## PROPRIEDADES DO ELIPSÓIDE

#### **2.3.3** Raio de curvatura de secção $\alpha$

• A Fórmula de Euler dá-nos a curvatura de uma qualquer secção normal em função das curvaturas das secções principais:

 $\frac{1}{\rho} = \frac{\cos^2 \theta}{\rho_1} + \frac{\sin^2 \theta}{\rho_2}$ 

onde  $\rho$  é o raio de curvatura arbitrário,  $\rho$ 1 e  $\rho$ 2, os raios de curvatura principais, respectivamente, máximo e mínimo, e  $\theta$  é o ângulo medido a partir da secção principal de maior raio de curvatura:

- Como N é maior que M,  $\alpha$ =90°- $\theta$ , e
- Resultado o raio de curvatura da secção normal de azimute  $\alpha$

$$R_{\alpha} = \frac{MN}{N\cos^2\alpha + M\sin^2\alpha}$$

Geodesia Física - Aula 3 FCUL-EG

#### 2.3.4 Outros raios de curvatura

 <u>Raio médio Gaussiano</u> é definido pelo valor médio integral de R ao longo da variação de azimute de 0° a 360°:

$$R = \frac{1}{2\pi} \int_{0}^{2\pi} R_{\alpha} d\alpha = \frac{1}{2\pi} \int_{0}^{2\pi} \frac{MN}{N\cos^{2}\alpha + M\sin^{2}\alpha} d\alpha$$

$$R = \sqrt{MN} = \frac{a\sqrt{1 - e^2}}{1 - e^2 \sin^2 \varphi}$$

• Raio da esfera com a média dos 3 raios do elipsóide:

$$R = \frac{a+a+b}{3} = a \left[ \frac{2}{3} + \frac{\sqrt{1-e^2}}{3} \right]$$

Geodesia Física – Aula 3

FCUL-EG

## PROPRIEDADES DO ELIPSÓIDE

#### 2.3.4 Outros raios de curvatura

· Raio da esfera com a mesma área do elipsóide:

$$4\pi R_A^2 = \Sigma$$

$$R_A = a \left( 1 - \frac{e^2}{6} - \frac{17}{360} e^4 - \frac{67}{3024} e^6 - \dots \right)$$

· Raio da esfera com o mesmo volume do elipsóide:

$$V_E = \frac{4}{3}\pi a^2 b \qquad V_S = \frac{4}{3}\pi R_V^3$$

$$R_V = \sqrt[3]{a^2b} = a(1-e^2)^{1/6}$$

Geodesia Física – Aula 3

#### 2.3.4 Outros raios de curvatura

• Para os parâmetros do sistema geodésico GRS80, obtêm-se os seguintes valores dos diferentes raios:

$$R_m = 6371008.7714 \, m$$

$$R_A = 6371007.1810 m$$

$$R_V = 6371000.7900 \, m$$

• Dada a pequena diferença entres os diferentes valores, usa-se simplesmente o valor:

$$R = 6371 \, km$$

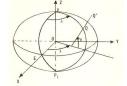
Geodesia Física – Aula 3

FCUL-EG

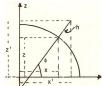
## PROPRIEDADES DO ELIPSÓIDE

### 3. Coordenadas Rectangulares espaciais

- Ao elipsóide está associado um sistema de eixos tri-ortogonais, em relação ao qual se estabelece o terno de coordenadas (X,Y,Z);
- Dada uma posição acima do elipsóide, definida em coordenadas geodésicas  $(\phi,\lambda,h)$ , é possível definir a relação entre os dois tipos de coordenadas;



$$\begin{cases} X = x' \cos \lambda \\ Y = x' \sin \lambda \\ Z = z' \end{cases}$$



$$\begin{cases} X = (N+h)\cos\phi\cos\lambda \\ Y = (N+h)\cos\phi\sin\lambda \\ Z = \left(N(1-e^2) + h\right)\sin\phi \end{cases}$$

Geodesia Física – Aula 3

3.1 Conversão de coordenadas geodésicas (sentido inverso)

$$\begin{split} \lambda_p &= arctg \left( \frac{y_p}{x_p} \right) \\ \varphi_p &= arctg \left( \frac{z_p + e^2 N \operatorname{sen} \varphi}{\sqrt{x_p^2 + y_p^2}} \right) \\ h_p &= \frac{\sqrt{x_p^2 + y_p^2}}{\cos \varphi} - N \end{split}$$

- A determinação de  $\phi$  é feita por um processo iterativo, pois  $\phi_p$  =  $\phi(\phi_p)$  é uma função recursiva

Geodesia Fisica – Aula 3 FCUL-EG