# **IONOSPHERE & GPS**

ROLLAND.FLEURY@IMT-ATLANTIQUE.FR

# **SOMMAIRE**

- 1. L'IONOSPHÈRE
- 2. LA PROPAGATION SPATIALE
- 3. VTEC
- 4. SCINTILLATION

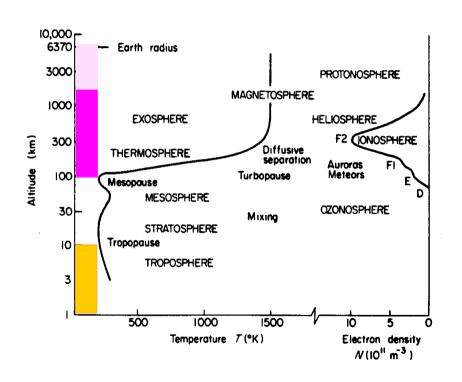
Le GNSS

Question : Pourquoi le GNSS conçu comme un système de Navigation, Positionnement, Temps (PNT) est également un système d'observation de l'ionosphère ?

### Réponse :

- Morphologie de l'ionosphère
- Propagation des ondes radioélectriques dans l'espace
- Mesures GNSS: les formats RINEX (v-2 -3 -4)
- Paramètres déduits : vTEC & Scintillation

#### L'atmosphère terrestre



#### L'atmosphère terrestre

> 600 km EXOSPHERE Collisions peu fréquentes Particules en orbites balistiques

80-600 km THERMOSPHERE Ionisation par le rayonnement solaire X-EUV <u>IONOSPHERE</u>

30-80 km MESOSPHERE Absorption des rayons solaires UV par l'ozone

11-30 km STRATOSPHERE Turbulence

0-11 km TROPOSPHERE Phénomènes météorologiques

#### La densité électronique

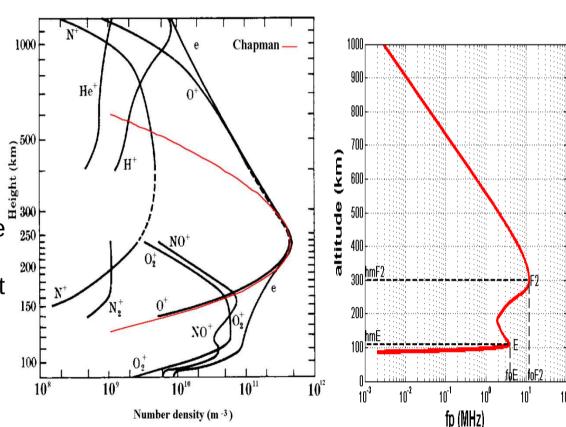
- Ionosphère = plasma électriquement neutre
- particules neutres (N<sub>2</sub>,O<sub>2</sub>,O) et H (exosphère)
- particules chargées (ions +, électrons e-)
- Densité électronique N<sub>e</sub> = nb d'électrons par unité de volume
- Équation de continuité N<sub>e</sub>: traduit l'équilibre entre la production, la recombinaison, les mouvements verticaux et horizontaux
- Production par le rayonnement UV et RX émis par le Soleil, exemple

$$O_2 + h\nu \rightarrow O_2^+ + e^-$$

 Profil de densité électronique sous forme de régions stratifiées verticalement entre 80 et 1000 km (couches ionosphériques) : D, E, F

#### Le profil vertical d'ionisation

- Composants atmosphériques différents selon l'altitude
- Large spectre de rayonnement solaire ionisant
- Larges mouvements verticaux et horizontaux de l'ionisation
- Variabilité dans le temps et l'espace



La fréquence plasma

Lame de plasma formée par la séparation électrons/ions + déplacement des bords de x champ crée (rouge)

Équilibre force de sens opposé (bleu)  $E = \frac{\sigma}{\varepsilon_0} = -\frac{N_e e x}{\varepsilon_0}$  Équation du mouvement d'1 el

$$\ddot{x} = \frac{e}{m} E = -\frac{N_e e^2}{m \epsilon_0} x$$

Résolution (oscillations)

$$\omega_p^2 = \frac{N_e e^2}{\varepsilon_0 m}$$

Fréquence plasma

$$f_p(Hz) \approx 9\sqrt{N_e(m^{-3})}$$

$$\sigma = -N_e ex \quad \text{densit\'e de charges}$$

$$- - - - - - \uparrow x$$

$$eE \qquad \qquad E = -\frac{N_e ex}{\varepsilon_0}$$

$$+ + + + + + + +$$

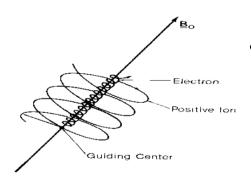
$$\sigma = N_e ex$$

$$N_e = 10^{12} el.m^{-3}$$
  $f_p = 9 MHz$ 

La gyrofréquence

Mouvement d'une particule chargée dans le champ magnétique terrestre  $B_0$ Force centrifuge = force de Lorentz

$$ev_{\perp}B_0 = e\omega_H r_H B_0 = m\omega_H^2 r_H$$



$$\omega_H = \frac{|e|}{m} B_0$$
 gyrofréquence électrons :  $f_H(MHz) = 2.8B_0$  (G)

	Rayon de Larmor $r_{_H}$	Gyrofréquence $f_{\scriptscriptstyle H}$
Électrons	2 cm	1,2 MHz
Ions O+	4 m	50 Hz

#### L'indice de réfraction

- Régime permanent, 1 fréquence Temporel fréquentiel

$$\frac{\partial}{\partial t} = j\omega$$

Mouvement d'un électron

$$\ddot{x} = -\frac{e}{m}E = j\omega \,\dot{x} \qquad \qquad \dot{x} = -(j\omega)\frac{e}{m\omega^2}E$$

$$\dot{c} = -(j\omega) \frac{e}{m\omega^2} E$$

Courant de conduction J.

$$J_c = N_e e \ v = -(j\omega) \frac{N_e e^2}{m \omega^2} E$$

Courant de déplacement J<sub>a</sub>

$$J_d = \frac{\partial D}{\partial t} = j \omega \varepsilon_o E$$

Courant total

$$J_d + J_c = j\omega\varepsilon_0 \left( 1 - \frac{N_e e^2}{\varepsilon_0 m\omega^2} \right) E = j\omega\varepsilon_0 \left( 1 - \frac{\omega_p^2}{\omega^2} \right) E$$

#### L'indice de réfraction

Identification à un milieu diélectrique de permittivité

$$J_c + J_d = j\omega\varepsilon_0 \left( 1 - \frac{N_e e^2}{\varepsilon_0 m\omega^2} \right) E = j\omega\varepsilon_0 \left( 1 - \frac{\omega_p^2}{\omega^2} \right) E = j\omega\varepsilon E$$

ďoù

$$\varepsilon = \varepsilon_0 \left( 1 - \frac{\omega_p^2}{\omega^2} \right) - \frac{1}{2} = \varepsilon_0 \left( 1 - \frac{\omega_p^2}{\omega^2} \right)$$

définition de l'indice de réfraction :

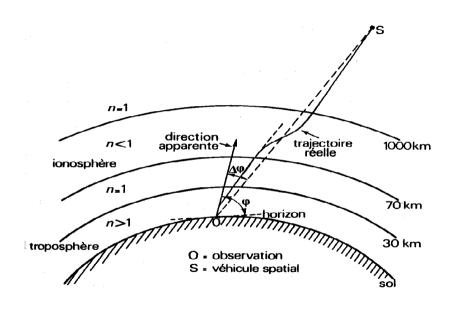
$$n = \sqrt{\frac{\varepsilon}{\varepsilon_0}}$$

$$n = \sqrt{1 - \frac{\omega_p^2}{\omega^2}}$$

- Conclusion 1: n=n(f), l'ionosphère est un milieu dispersif en fréquence
- Conclusion 2:  $n \le 1$   $v\phi \ge c$  n=

#### LA PROPAGATION

#### Le rayon radioélectrique



### **Courbure des rayons**

- Pour 
$$h < h_m$$
:  $\frac{dn}{dh} < 0$ 

Les rayons s'écartent de la normale

- Pour 
$$h > h_m$$
:  $\frac{dn}{dh} > 0$ 

Les rayons se rapprochent de la normale

Application : satellites radar par mesure d'angles d'arrivée pour localiser un émetteur

Le chemin de phase

Déphasage d'une onde d $\varphi$  sur une distance ds :  $d\varphi = kds$  k = vecteur d'onde

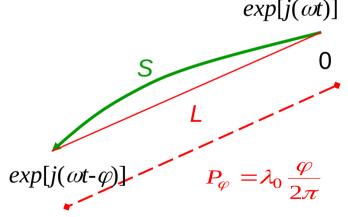
$$k = \frac{\omega}{v_{\varphi}} = \frac{\omega}{c/n} = \frac{\omega}{c}n = \frac{2\pi f}{c}n = \frac{2\pi}{cT}n = \frac{2\pi}{\lambda_{O}}n$$

$$\varphi = \frac{2\pi}{\lambda_o} \int nds = \frac{2\pi}{\lambda_o} P_{\varphi}$$

P = longueur du chemin de phase

= longueur à parcourir par une onde dans le vide pour avoir une déphasage  $\varphi$ 

L= trajet géométrique S = rayon électromagnétique



f=1575.42 MHz, la phase fait 1 tour ou 360° tous les 19.04 cm ( $\lambda_0$ )!

#### Le chemin de phase

Mode o ou approximation QL

$$P_{\varphi} = \int_{S} n \, ds \approx \int_{S} ds - \frac{1}{f^2} \int_{S} f_p^2 \, ds$$

Signe - : raccourcissement /géométrique avance de phase

$$\Delta P = P - L = \int_{S} (n - 1) ds$$
  $\Delta P = -\frac{a}{f^2} \int_{S} N_e ds$  a=40.3m<sup>3</sup>Hz<sup>2</sup>

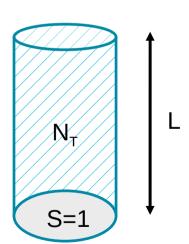
$$\Delta P = -\frac{a}{f^2} \int_{S} N_e ds$$

Contenu total électronique (TEC en anglais)

$$\int_{S} N_e ds \approx \int_{L} N_e dl = N_T$$

$$\Delta P_{\varphi} = -a \frac{N_T}{f^2}$$

Valeurs typiques de  $N_{\tau}$ :  $10^{16}$  el/m<sup>2</sup> (1 tecu) –  $10^{19}$  el/m<sup>2</sup> (1000 tecu)



Le chemin de groupe

#### Indice de groupe

$$n_g = \frac{c}{v_g} = c \frac{\partial k}{\partial \omega} = \frac{\partial}{\partial \omega} (\omega n) \sim \frac{\partial}{\partial \omega} [(\omega^2 - \omega_p^2)^{1/2}] = \frac{1}{n}$$
 Inverse de l'indice de phase

Pour f < 100 MHz, ordre 1

$$n_g \approx 1 + a \frac{N_e}{f^2}$$

Chemin de groupe 
$$P_g = \int_S n_g ds \approx L + \frac{1}{f} \int_S f_p^2 ds$$

Signe + : retard de groupe

$$\Delta P_g = -\Delta P_{\varphi} \approx a \frac{N_T}{f^2}$$

Retard du temps de groupe:

- Proportionnel au TEC
- Inversement proportionnel au carré de la fréquence

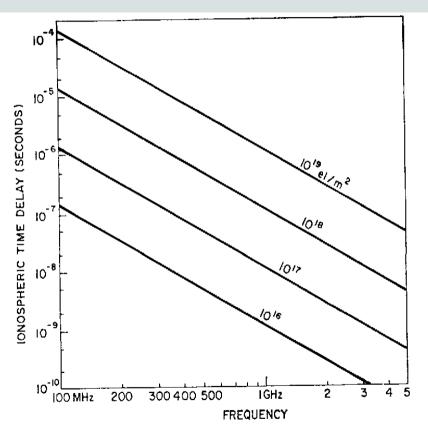
Le chemin de groupe

Ex: estimer le retard de propagation et celui lié à l'ionosphère pour un satellite GPS à 24000 km, f=1.6GHz et  $N_{\tau}=50$  tecu?

$$\Delta t_g = \frac{1}{c} (P_g - L) = \frac{a}{cf^2} N_T$$

$$^{>}T_{geom} = 24000/3*10^{5} = 80 \text{ ms}$$

$$^{\flat}T_{iono} = aN_{T}/c/f^{2} = 26 \text{ ns } (7.8 \text{ m})$$



#### LA PROPAGATION

Les équations d'observation

### Rappels sur les équations

Vitesse de groupe variable, inconnue : hypothèse de la vitesse de la lumière c d'où l'utilisation du mot pseudo. Mesure de pseudo-distance (m)

$$P_{u}^{s}(f) = \rho_{u}^{s} + c \left[ b_{u}(f) - b^{s}(f) \right] + T_{u}^{s} + \frac{a}{f^{2}} N_{s} + \alpha_{u}^{s}(f) \qquad \text{N}_{s} = \text{STEC entre s et } u \\ a = 40,3$$

$$P_{u}^{s}(f_{1}) - P_{u}^{s}(f_{2}) = c \left[ b_{u}(f_{1}) - b_{u}(f_{2}) \right] - c \left[ b^{s}(f_{1}) - b^{s}(f_{2}) \right] + a \left[ \frac{1}{f_{1}^{2}} - \frac{1}{f_{2}^{2}} \right] N_{s} + \alpha_{u}^{s}(f_{1}) - \alpha_{u}^{s}(f_{2})$$

$$P1 - P2 \qquad \Delta b_{u} \qquad \Delta b^{s} \qquad C_{I} \qquad \text{supposé}$$

P1 - P2 = P4 = 
$$C_i$$
 \* STEC +  $\Delta b_{rec} - \Delta b_{sat}$  négligeable

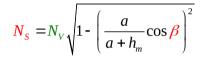
STEC relatif: Differentiel Code Bias (DCB)  $\Delta b_{rec} = \Delta b_{sat} = 0$ 

utilisation du GNSS pour le suivi de l'état de 10 onosphère

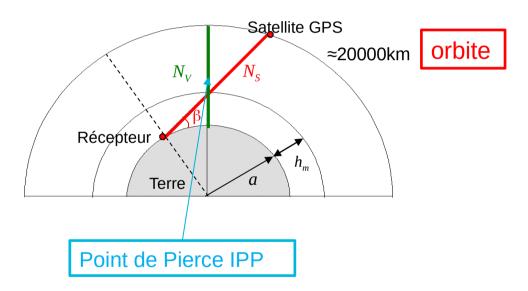
#### CALCUL DU VTEC

Du STEC au VTEC

#### Loi de la sécante : 'Mapping function'



$$h_m = 450 km$$

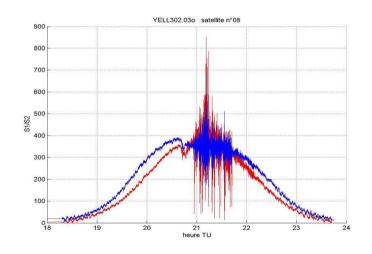


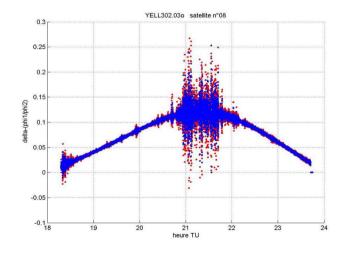
définition

#### Fluctuations rapides du signal dues aux inhomogénéités du milieu

Scintillation d'amplitude

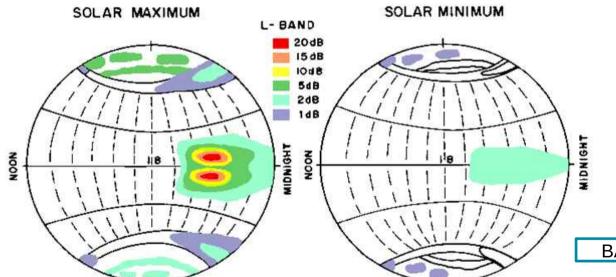
Scintillation de phase





Occurrence de la scintillation

#### Phénomène équatorial nocturne et auroral



BASU et al., JATP, 2002

Indices

**Indices de scintillation** (typiquement toutes les mn)

Constructeurs: Novatel, Septentrio, ...

Indice d'amplitude (rapport de l'écart-type de la puissance sur la puissance moyenne)

$$S_4 = \frac{\sqrt{\overline{P^2} - \overline{P}^2}}{\overline{P}} = \frac{\sqrt{\sum (P - \overline{P})^2}}{\overline{P}}$$

Indice de phase (écart-type de la phase en rad)

$$\sigma_{\Phi} = \sqrt{\langle \Phi^2 
angle - \langle \Phi 
angle^2}$$

Indice ROTI

P = puissance du signal = moyenne temporelle de P 0 <  $s_4$  < 0.3 faible scintillation

 $S_4 > 1$  régime de saturation

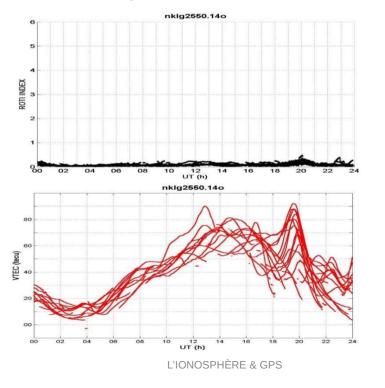
Indice ROTI

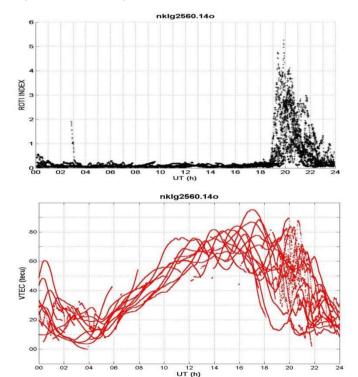
Définition (Pi et al., 1997)
Calcul de ROT 'Rate Of TEC' en tecu/mn
Gradient du STEC à partir des mesures de phase sur les fichiers rinex 30s

Indice ROTI = RMS de ROT, intervalle de 10 mn (20 pts) pour une élévation au dessus d'un seuil (20°) pour éviter l'influence des multi trajets (version IMT)

Indice ROTI

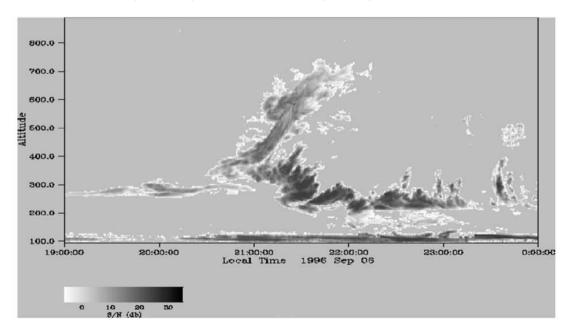
#### ROTI & VTEC/phase: Phénomène nocturne (19-24 TL) aux basses latitudes





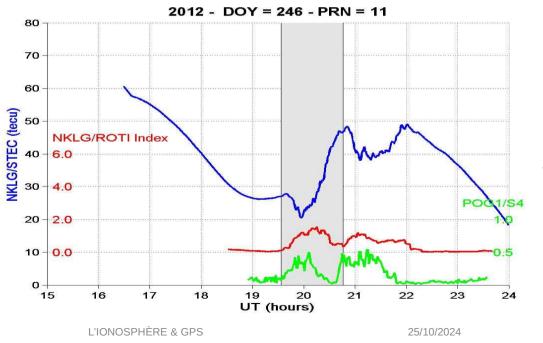
EPB

EPB: 'Equatorial Plasma Bubble' = structures sous-ionisées après le coucher du Soleil Mesures SNR par le radar cohérent (50 MHz) Julia, Jicamarca (Pérou)



EPB

#### bulles EPB 'Equatorial Plasma Bubble'



- STEC phase (bleu)
- indice ROTI (rouge)
- amplitude S4 (vert) (avec le scintillateur POG1)

en fonction de l'heure

TU

#### LES MESURES

Format RINEX

Receiver INdependent Exchange Format (RINEX)

Hatanaka compressé

RINEX-2

nklg3000.09d.gz

**RINEX-3/-4** 

NKLG00GAB\_R\_20221830000\_01D\_30S\_MO.crx.gz

Les 2 formats ne sont pas compatibles Translation de RINEX 3 en RINEX 2

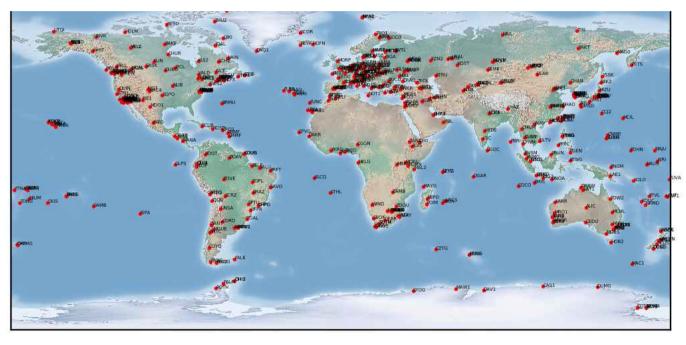
Application gfzrnx

Site: https://gnss.gfz-potsdam.de/services/gfzrnx

#### **LES MESURES**

Le réseau IGS

# https://igs.org/ : 519 stations le 8/09/2024



#### **BIBLIOGRAPHIE**

#### Livres et qq thèses

Davies, K., Ionospheric radio, Peter Peregrinus Ltd., ISBN 0-86341-186-X, 1990 Leick A., GPS satellite surveying, John Wiley & Sons, Inc., ISBN 0-471-30626-1, 1995

Bidaine, B., Modelling the mid-latitude ionosphere, assessment of the NeQuick model using GPS TEC and ionosonde data, Master Thesis of university of Liege, 91p., 2007

El-Gizawy, M.L., development of an ionosphere monitoring technique using GPS measurements for high latitude GPS users, Thesis of university of Galgary,174p., 2003

Komjathy, A., Global ionospheric total electron content mapping using the global positioning system, Thesis of university of New Brunswick, 265p.,1997

Memarzadeh, Y., Ionospheric modeling for precise GNSS applications, Thesis of university of Delft, 234p., 2009

Nohutcu, M., Development of a Matlab based software package for ionospheric modeling, Thesis of the middle east technical university,131p., 2009

Sammuneh, M.A., Contribution au positionnement en temps réel par GPS, prediction de la correction ionosphérique, Thèse de l'Observatoire de Paris,147p., 2003

Schaer, S., Mapping and predicting the earth's ionosphere using the global positioning system, Thesis of university of Bern, 228p, 1999

Van Der Merwe, S.J., Characterisation of the ionosphere over the south atlantic anomaly by using a ship-based dual-frequency GPS receiver, Thesis of university of Prétoria, 155p., 2011