

TD : Harmoniques sphériques et champ magnétique terrestre

Le champ magnétique à la surface de la Terre peut être vu comme la somme de deux contributions : l'une d'origine externe (en majeure partie liée au Soleil), et l'autre d'origine interne à la Terre. Le champ magnétique \vec{B} vérifie ainsi les équations suivantes :

$$\begin{cases} \vec{B} = -\vec{\nabla}V \\ \text{div} \vec{B} = 0 \end{cases} \quad (1)$$

où V est le potentiel qui vérifie donc l'équation de Laplace $\Delta V = 0$. Le potentiel V qui est une fonction réelle, peut donc s'écrire :

$$V = a \sum_{n=1}^{\infty} \left(\frac{a}{r}\right)^{n+1} \sum_{m=0}^n (g_n^m \cos m\phi + h_n^m \sin m\phi) p_n^m(\cos \theta) \quad (2)$$

avec une dépendance en $1/r$ pour la partie radiale; a est le rayon de la sphère; les $p_n^m(\cos \theta) \cos(m\phi)$ et $p_n^m(\cos \theta) \sin(m\phi)$ représentent des Harmoniques Sphériques Surfacciques, qui sont ici orthonormées en ayant utilisé la formule de quasi-normalisation de Schmidt :

$$\begin{cases} p_n^m(\cos \theta) = P_n^m(\cos \theta) \sqrt{\frac{2(n-m)!}{(n+m)!}} \text{ pour } m \neq 0 \\ p_n^0(\cos \theta) = P_n^0(\cos \theta) \text{ pour } m = 0 \end{cases} \quad (3)$$

Les coefficients réels g_n^m et h_n^m décrivent la partie du champ magnétique interne à la sphère de rayon a . On peut déduire les coefficients g_n^m et h_n^m à la surface de la Terre ($r = a$) à partir des données magnétiques enregistrées à la surface de la Terre.

Les composantes du vecteur \vec{B} sont notées $(\mathcal{X}, \mathcal{Y}, \mathcal{Z})$ dans le repère local; ses composantes sphériques sont notées (B_r, B_θ, B_ϕ) .

1. Calcul des composantes du champ magnétique

- (a) Ecrire le gradient de V en sphériques.
- (b) En déduire les composantes (B_r, B_θ, B_ϕ) .
- (c) Quelles sont les relations entre \vec{e}_x et \vec{e}_θ , \vec{e}_y et \vec{e}_ϕ , \vec{e}_z et \vec{e}_r . Faire un schéma.
- (d) En déduire que, à la surface de la Terre, et pour un couple (m, n) donné, les composantes locales de \vec{B} sont :

$$\begin{cases} \mathcal{X}_n^m = -(g_n^m \cos m\phi + h_n^m \sin m\phi) \sin \theta \frac{dp_n^m}{d\cos \theta} \\ \mathcal{Y}_n^m = m(g_n^m \sin m\phi - h_n^m \cos m\phi) \frac{1}{\sin \theta} p_n^m \\ \mathcal{Z}_n^m = -(n+1)(g_n^m \cos m\phi + h_n^m \sin m\phi) p_n^m \end{cases} \quad (4)$$

2. Variations zonales

On considère le cas $n = 3$ et $m = 0$. Etudier explicitement en fonction de θ et ϕ la variation des composantes $(\mathcal{X}_n^m, \mathcal{Y}_n^m, \mathcal{Z}_n^m)$ à la surface de la Terre. Faire un schéma, et montrer que les variations obtenues sont de type "zonales".

Remarque : on appelle harmoniques zonaux le cas $m = 0$, harmoniques tesséraux la cas $0 < m < n$, et harmoniques sectoriels la cas $m = n$ (cf. figure 1).

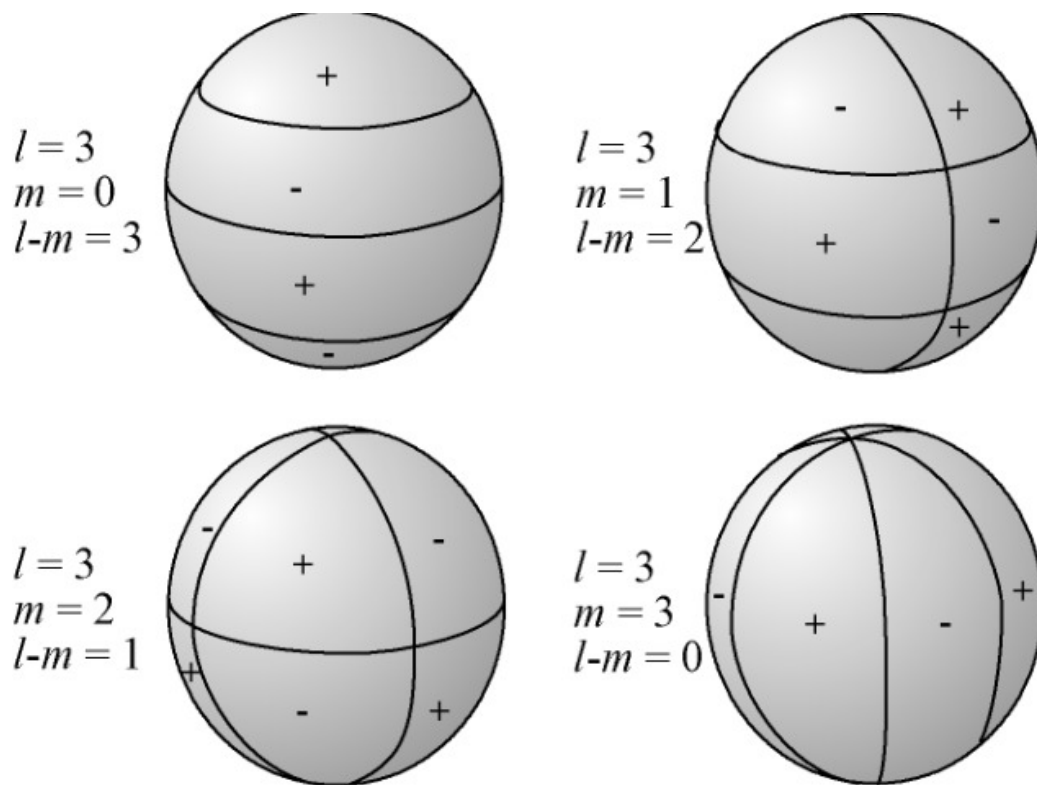


FIGURE 1 – Harmoniques sphériques à la surface terrestre (zones positives/négatives). Sur la figure, l est le degré, m est l'ordre. [d'après Wikipedia]