

## Вычисление компонент вектора магнитного поля Земли.

Из экспериментальных свидетельств известно, что в некотором приближении магнитное поле Земли можно представить как поле точечного диполя  $\vec{M}$ , помещенного вблизи центра Земли и направленного к южному полюсу. Ось этого диполя смещена на несколько сотен километров к Сибири, поэтому магнитные и географические полюса Земли не совпадают. Кроме того, не нужно забывать, что северный магнитный полюс находится вблизи южного географического и наоборот.

Из магнитостатики известно, что поле диполя в точке с радиус-вектором  $\vec{r}$  записывается как

$$\vec{B} = \frac{3(\vec{M}\vec{r})\vec{r} - \vec{M}r^2}{r^5}$$

С учетом того, что  $(\vec{M}\vec{r}) = -Mz = -Mr \cos \theta$ , проекции вектора поля на декартовы оси координат равны

$$B_x = -\frac{3Mrx \cos \theta}{r^5} = -\frac{3M \sin \theta \cos \theta \cos \varphi}{r^3}$$

$$B_y = -\frac{3Mry \cos \theta}{r^5} = -\frac{3M \sin \theta \cos \theta \sin \varphi}{r^3}$$

$$B_z = -\frac{3Mrz \cos \theta}{r^5} + \frac{Mr^2}{r^5} = -\frac{M(1 - 3\cos^2 \theta)}{r^3}$$

Подставляя их в выражение для сферических проекций, полученных выше, получим

$$B_r = \left( -3M \sin \theta \cos \theta \cos \varphi \sin \theta \cos \varphi - 3M \sin \theta \cos \theta \sin \varphi \sin \theta \sin \varphi + (1 - 3\cos^2 \theta) \cos \theta \right) / r^3 = -2M \cos \theta / r^3$$

$$B_\theta = \left( -3M \sin \theta \cos \theta \cos \varphi \cos \theta \cos \varphi - 3M \sin \theta \cos \theta \sin \varphi \cos \theta \sin \varphi - M(1 - 3\cos^2 \theta) \sin \theta \right) / r^3 = -M \sin \theta / r^3$$

$$B_\varphi = (3M \sin \theta \cos \theta \cos \varphi \sin \varphi - 3M \sin \theta \cos \theta \cos \varphi \sin \varphi) / r^3 = 0$$

В космофизике вместо зенитного угла  $\theta$  часто используют широтный угол  $\lambda = \frac{\pi}{2} - \theta$ ,

тогда угол  $\lambda$  возрастает от экватора и вектор  $\vec{n}_\lambda = -\vec{n}_\theta$ .

Итого:

$$\begin{cases} B_r = -\frac{2M \cos \theta}{r^3} = -\frac{2M \sin \lambda}{r^3} \\ B_\theta = -\frac{M \sin \theta}{r^3} = -\frac{M \cos \lambda}{r^3} \\ B_\varphi = 0 \end{cases}$$