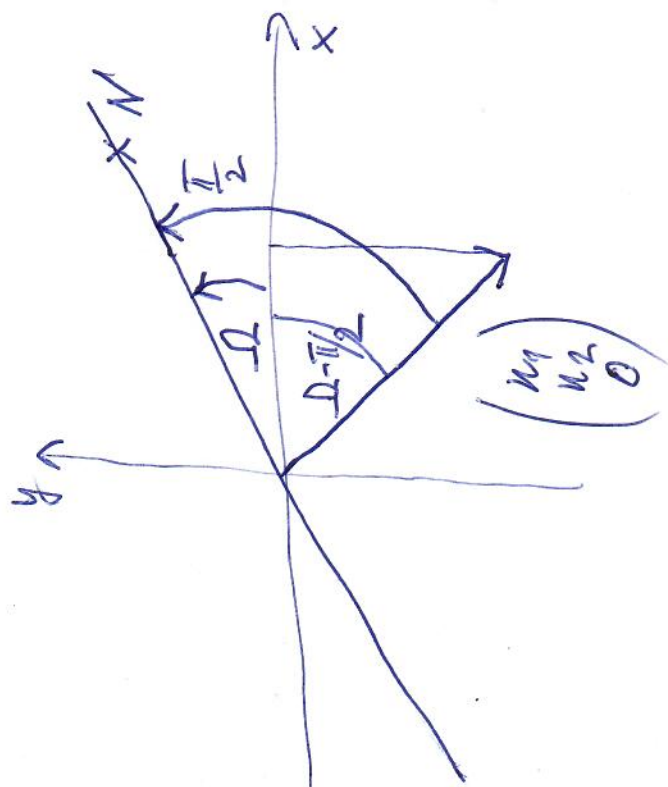


13d) Budeme teď předpokládat, že pohyb planety kolem slunce je proh směru hodnotových ruznic a normalový vektor $\vec{n} = \begin{pmatrix} n_1 \\ n_2 \\ n_3 \end{pmatrix}$ k rovině oběhu splňuje $\vec{n} \cdot \vec{e}_3 > 0$. Pak orientovaný úhel od projekce $\begin{pmatrix} n_1 \\ n_2 \\ 0 \end{pmatrix}$ vektoru \vec{n} do roviny ekliptiky ke spojnici slunce a výskumného bodu N je $\frac{\pi}{2}$



de-že: $n_1 > 0$, platí

$$\operatorname{tg}(\Omega - \frac{\pi}{2}) = \frac{n_2}{n_1}$$

a $\Omega = \operatorname{arctg} \frac{n_2}{n_1} + \frac{\pi}{2}$

Příklad $n_1 < 0$ vede na

$$\text{rovnost } \Omega = \operatorname{arctg} \frac{n_2}{n_1} + \frac{3\pi}{2}$$