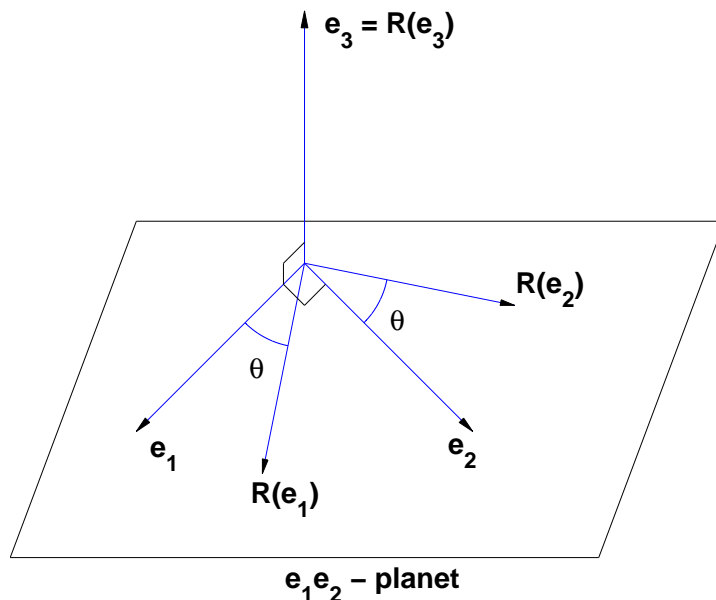


16.5. Rotation i rummet

Exempel 16.28. Rotationen R i Exempel 16.23 i e_1e_2 -planet kan betraktas som en rotation i rummet sett från e_3 's spets. Detta betyder att vi kan se rotationen R som en rotation kring en axel parallell med vektorn e_3 .

Figur 16.29.



Vektorn e_3 kallas då för rotationsaxeln och den vrids på sig själv. Vidare gäller att

$$\begin{cases} R(e_1) = \cos \theta e_1 + \sin \theta e_2 + 0 \cdot e_3 \\ R(e_2) = -\sin \theta e_1 + \cos \theta e_2 + 0 \cdot e_3 \\ R(e_3) = 0 \cdot e_1 + 0 \cdot e_2 + 1 \cdot e_3 \end{cases} \quad (16.10)$$

Avbildningsmatrisen för rotationen R kring e_3 moturs en vinkel θ ges alltså av

$$A = \begin{pmatrix} \cos \theta & -\sin \theta & 0 \\ \sin \theta & \cos \theta & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}.$$

Vridningen sker alltså i e_1e_2 -planet och vektorn e_3 avbildas på sig själv.

På motsvarande sätt kan man visa att matrisen för en rotation moturs vinkeln θ kring rotationsaxeln e_1 ges av

$$A = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos \theta & -\sin \theta \\ 0 & \sin \theta & \cos \theta \end{pmatrix}.$$

Här är vridningen förstas i e_2e_3 -planet. □

Anmärkning 16.30. Avbildningsmatris till en rotation A i planet eller i rummet är ortogonal. □

Exempel 16.31. Rotationen R i rummet moturs vinkeln θ kring en axel parallell med e_3 har avbildningsmatrisen

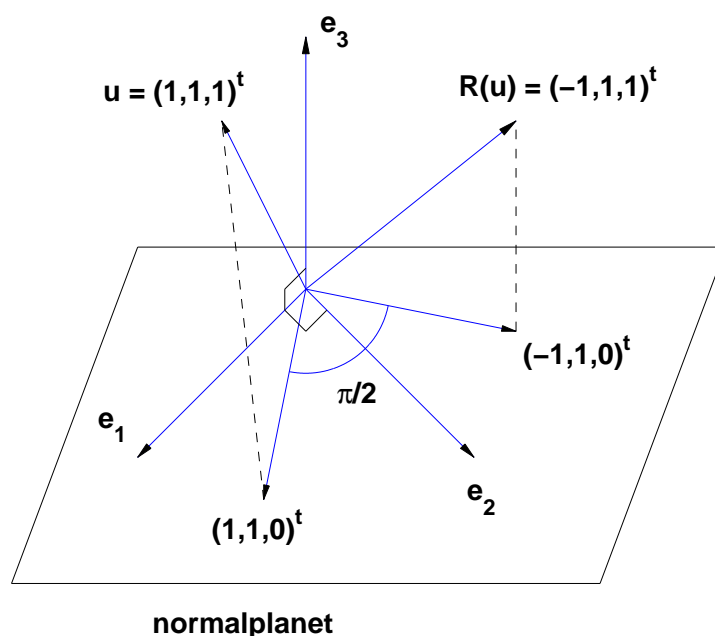
$$A = \begin{pmatrix} \cos \theta & -\sin \theta & 0 \\ \sin \theta & \cos \theta & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}.$$

Antag att vi vill vrida vektorn $u = \underline{e}(1, 1, 1)^t$ vinkeln $\theta = \frac{\pi}{2}$. Då får vi bilden

$$R(\underline{e}(1, 1, 1)^t) = \underline{e} \begin{pmatrix} 0 & -1 & 0 \\ 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 \\ 1 \\ 1 \end{pmatrix} = \underline{e} \begin{pmatrix} -1 \\ 1 \\ 1 \end{pmatrix}.$$

Jämför vi med Exempel 16.26 ser vi att en vridning vinkeln θ kring e_3 är en vridning i **normalplanet** e_1e_2 till e_3 vinkeln θ .

Figur 16.32.



Följande resultat är en följd av ortogonala matriser.

Sats 16.33. Om A är ortogonal, så är $\det A = \pm 1$.

Bevis: Eftersom $A^t A = E$, så följer att

$$1 = \det(E) = \det(A^t A) = \det A^t \cdot \det A = \det A \cdot \det A = (\det A)^2,$$

vilket ger att $\det A = \pm 1$. □

Vi har i Exempel 16.28 roterat rummets vektorer kring en axel parallell med en av basvektorerna, i det här fallet har det varit e_3 . Vridningen har därmed skett i e_1e_2 -planet, dvs normalplanet till e_3 och vi har därför kunnat bestämma bilden av basvektorerna $F(e_1)$ och $F(e_2)$ ganska enkelt, se sambandet i (16.10). Situationen då vridningen är kring en axel parallell med en godtycklig vektor får vänta med till avsnitt 16.11 om basbyte, ty vi behöver då hitta en lämplig bas för problemet som överför det på fallet i Exempel 16.28.