

Lösningar till tentamen TEN1 i linjär algebra TNIU 75

för BI, SL, FTL

2012-08-17 kl. 08.00—13.00

1. Eftersom $\det A = 2 \neq 0$ så är A inverterbar. Vi kan då multiplicera ekvationen med A^{-1} vänsterifrån och får

$$X + A = A^{-1}$$

och vi ser genast att ekvationen har entydig lösning

$$X = A^{-1} - A$$

Eftersom

$$A^{-1} = \frac{1}{2} \begin{pmatrix} 0 & -2 \\ 1 & 1 \end{pmatrix}$$

får vi då att

$$X = A^{-1} - A = \frac{1}{2} \begin{pmatrix} 0 & -2 \\ 1 & 1 \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} 1 & 2 \\ -1 & 0 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} -1 & -3 \\ \frac{3}{2} & \frac{1}{2} \end{pmatrix}$$

Resultatet kan kontrolleras genom att sätta X i den ursprungliga ekvationen.

Det går också bra att helt enkelt ansätta att

$$X = \begin{pmatrix} x_1 & x_2 \\ x_3 & x_4 \end{pmatrix}$$

(den sökta matrisen X måste vara en 2×2 matris annars passar den inte i ekvationen), sätta in denna ansats i vårt matrissamband, få ett linjärt ekvationssystem för obekanta x_1, \dots, x_4 och lösa det. Resultatet blir förstås samma som ovan.

2. Eftersom

$$\vec{f}_1 = \vec{e}_2, \quad \vec{f}_2 = \vec{e}_3, \quad \vec{f}_3 = \vec{e}_1 + \vec{e}_3 \quad (1)$$

så är basbytematrisen från basen e till basen f lika med

$$T = \begin{pmatrix} 0 & 0 & 1 \\ 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 1 \end{pmatrix}$$

och således ges \vec{u} 's koordinater i basen f av sambandet "nya = T^{-1} · gamla" eller

$$Y = T^{-1}X = \begin{pmatrix} 0 & 1 & 0 \\ -1 & 0 & 1 \\ 1 & 0 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 \\ -1 \\ 2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} -1 \\ 1 \\ 1 \end{pmatrix}$$

så att

$$\vec{u} = -\vec{f}_1 + \vec{f}_2 + \vec{f}_3$$

vilket betyder att $\vec{u} = (-1, 1, 1)$ i basen f . Detta kan verifieras genom att ersätta in \vec{f}_i med de gamla basvektorererna \vec{e}_i enligt formeln (1) ovan:

$$-\vec{f}_1 + \vec{f}_2 + \vec{f}_3 = -\vec{e}_2 + \vec{e}_3 + (\vec{e}_1 + \vec{e}_3) = \vec{e}_1 - \vec{e}_2 + 2\vec{e}_3 = \vec{u}$$

3. Uppgiften kan i början uppfattas lite svårare för att vi ombeds arbeta med allmänna värden på konstanterna x_0, \dots, D men som förklaringen nedan visar inte skiljer sig speciellt från "vanliga" uträkningar med explicit angivna koefficienter. För att beräkna avståndet mellan punkten $P = (x_0, y_0, z_0)$ och planet $\Pi : Ax + By + Cz + D = 0$ tar vi en linje l som går genom P och som är ortogonal mot Π . Linjen l har alltså parameterform

$$(x, y, z) = (x_0, y_0, z_0) + t(A, B, C) = (x_0 + tA, y_0 + tB, z_0 + tC)$$

ty $\vec{n} = (A, B, C)$ är en vektor som är normal mot planet Π . Vi söker nu när skär l och Π varandra dvs. när den löpande punkten på linjen passerar Π . Detta görs genom att sätta linjens ekvation i planets ekvation:

$$A(x_0 + tA) + B(y_0 + tB) + C(z_0 + tC) + D = 0$$

vilket ger

$$t(A^2 + B^2 + C^2) = -D - Ax_0 - By_0 - Cz_0$$

varför tiden t där "flugan" slår mot planet (eller, rättare sagt, när den löpande punkten på l passerar Π) blir

$$t = \frac{-D - Ax_0 - By_0 - Cz_0}{A^2 + B^2 + C^2}$$

Det sökta avståndet blir nu ("sträckan = hastighet gånger tid")

$$d = |t| |\vec{n}| = \frac{|Ax_0 + By_0 + Cz_0 + D|}{\sqrt{A^2 + B^2 + C^2}}$$

där absolutbelopp behövs för att undvika negativa avstånd som inte förekommer i euklidisk geometri.

4. För att få den sökta projektionen (låt oss kalla den för l_p) behöver vi dels veta dennes riktningsvektor \vec{v}_p ("hastighetsvektor") och dels någon punkt på l_p . En punkt som säkert ligger på l_p är skärningspunkten S mellan linjen och planet. Denna punkt får vi genom att först sätta linjens ekvation i planets ekvation; vi får då

$$2(1 + 2t) - 2(2 - t) + 2t = 0$$

vilket ger $t = \frac{1}{4}$. Det betyder att $S = (1 + \frac{2}{4}, 2 - \frac{1}{4}, \frac{2}{4}) = (\frac{3}{2}, \frac{7}{4}, \frac{1}{2})$ (Det är lätt att kontrollera att $S \in l \cap \pi$ dvs att S tillhör både l och Π). Det återstår att ta fram \vec{v}_p som kan fås via en modifikation av projektionsformeln:

$$\vec{v}_p = \vec{v} - \frac{\vec{v} \cdot \vec{n}}{\vec{n} \cdot \vec{n}} \vec{n} = (2, -1, 2) - \frac{8}{9}(2, -2, 1) = \frac{1}{9}(2, 7, 10)$$

där $\vec{v} = (2, -1, 2)$ är l 's hastighetsvektor och där $\vec{n} = (2, -2, 1)$ är en vektor normal till planet. Det betyder att den sökta linjen l_p ges av (vi kan bortse från faktorn $\frac{1}{9}$ vid \vec{v}_p):

$$(x, y, z) = S + t\vec{v}_p = (\frac{3}{2}, \frac{7}{4}, \frac{1}{2}) + t(2, 7, 10)$$

och man kan lätt kontrollera (genom att sätta l_p i Π 's ekvation) att $l_p \subset \Pi$ dvs att linjen l_p ligger helt och hållet i planet Π .

5. a) Vi visar först att F är isometri genom att visa att $AA^t = E$. Enligt Eulers sats om isometriska avbildningar (se boken, Sats 7.10 sid. 225) är då F antingen en rotation eller en spegling i ett plan följt av en rotation. Vidare, vi har att $\det(A) = -1$ så F måste vara

en spegling + en rotation. Vi kollar nu vilka vektorer som uppfyller $F(\vec{u}) = -\vec{u}$ (dessa speglas på minus sig själva och är alltså normala till spegelplanet). Vi löser alltså ekvationen $AX = -X$ eller, i koordinaterna:

$$\frac{1}{9} \begin{pmatrix} 1 & 4 & -8 \\ 4 & 7 & 4 \\ -8 & 4 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} = - \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix}$$

eller (efter enkla algebraiska omskrivningar)

$$\frac{1}{9} \left[\begin{pmatrix} 1 & 4 & -8 \\ 4 & 7 & 4 \\ -8 & 4 & 1 \end{pmatrix} + 9 \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \right] \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} = 0$$

Vi löser alltså ekvationssystem (den oväsentliga faktorn $1/9$ kan vi bortse ifrån)

$$\begin{pmatrix} 10 & 4 & -8 \\ 4 & 16 & 4 \\ -8 & 4 & 10 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} = 0$$

vars lösning är $(x, y, z) = t(2, -1, 2)$. Spegelplanet normal \vec{n} är alltså lika med $\vec{n} = (2, -1, 2)$ och spegelplanet har ekvationen

$$2x - y + 2z = 0$$

Vidare, vi måste visa att det inte blir någon rotation. Vi tar då en vektor i spegelplanet, t.ex. $(1, 0, -1)$ och verkar på den med matrisen A :

$$\frac{1}{9} \begin{pmatrix} 1 & 4 & -8 \\ 4 & 7 & 4 \\ -8 & 4 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ -1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ -1 \end{pmatrix}$$

vilket visar att vektorn $(1, 0, -1)$ inte rör sig under avbildningen. Det betyder att spegelplanet inte roterar under F 's verkan och således rotationsvinkeln är 0 dvs F är en ren spegling.

6. a) Se boken, Sats 7.7, sid. 218.

b) Vi behöver inte beräkna avbildningsmatrisen i detta fall utan vi inser direkt att avbildningens nollrum $N(F)$ (alltså alla vektorer som avbildas på nollvektorn) ges exakt av planet $x - y + 2z = 0$ medan värderummet består av linjen på vilken projektion sker dvs $t(1, 2, 4)$.

7. a) Se boken, Sats 8.2, sid. 239.

b) Matrisen är symmetrisk så enligt spektralsatsen den har säkert en ON bas bestående av dess egenvektorer. Vi börjar med den karakteristiska ekvationen $\det(A - \lambda E) = 0$ som blir

$$\lambda^3 - 2\lambda^2 - \lambda + 2 = 0$$

vilket ger oss tre olika reella egenvärden: $\lambda_1 = 2$, $\lambda_2 = 1$, $\lambda_3 = -1$. Motsvarande egenrum E_{λ_i} får vi genom att lösa ekvationer $(A - \lambda_i E)X = 0$ för $i = 1, 2, 3$ och vi får

$$E_{\lambda_1} = t(1, 1, -1), \quad E_{\lambda_2} = t(1, 0, 1), \quad E_{\lambda_3} = t(1, -2, -1),$$

Så, för att få en ON-bas bestående av avbildningens egenvektorer vi plockar en vektor ur varje egenrum E_{λ_i} och normerar den. Vi får då

$$\vec{f}_1 = \frac{1}{\sqrt{3}}(1, 1, -1), \quad \vec{f}_2 = \frac{1}{\sqrt{2}}(1, 0, 1), \quad \vec{f}_3 = \frac{1}{\sqrt{6}}(1, -2, -1)$$

Denna bas är inte unik utan vi kan ta \pm av varje \vec{f}_i . Man kan lätt kontrollera att det är en ON-bas och även att den består av egenvektorer till vår avbildning. Notera även att det räcker att ta fram t.ex. \vec{f}_1 och \vec{f}_2 ty $\vec{f}_3 = \vec{f}_1 \times \vec{f}_2$ (se Sats 8.1, sid. 237, för förklaring).