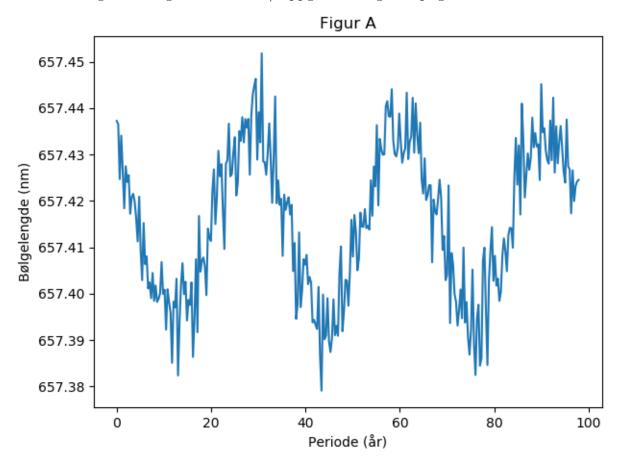
Samlefil for alle data til prøveeksamen

Filen 1A.txt

Perioden P er 215.9 millioner år

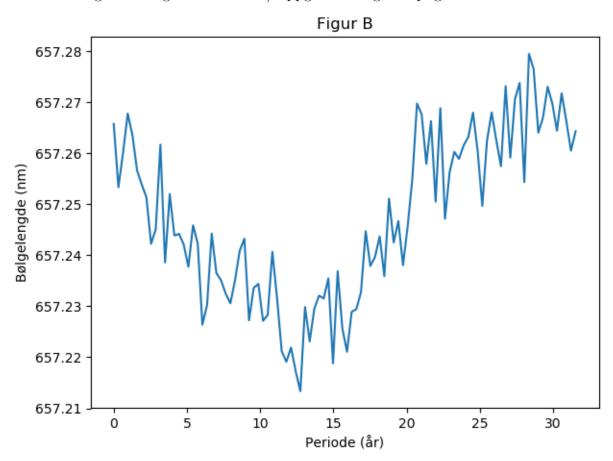
Filen 1B/Oppgave1B_Figur_A.png

Figure 1: Figur fra filen 1B/Oppgave1B_Figur_A.png



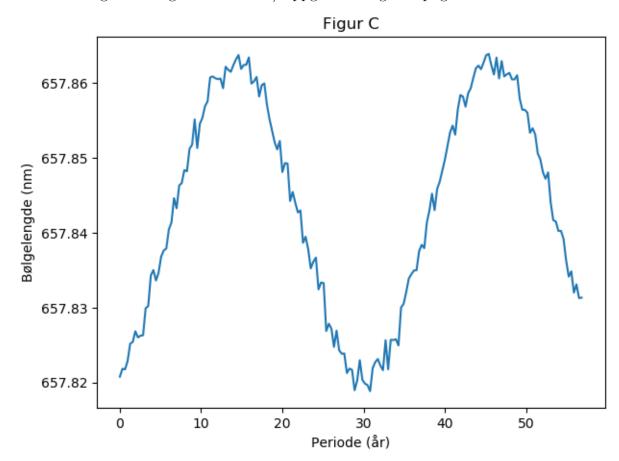
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_B.png$

Figure 2: Figur fra filen 1B/Oppgave1B_Figur_B.png



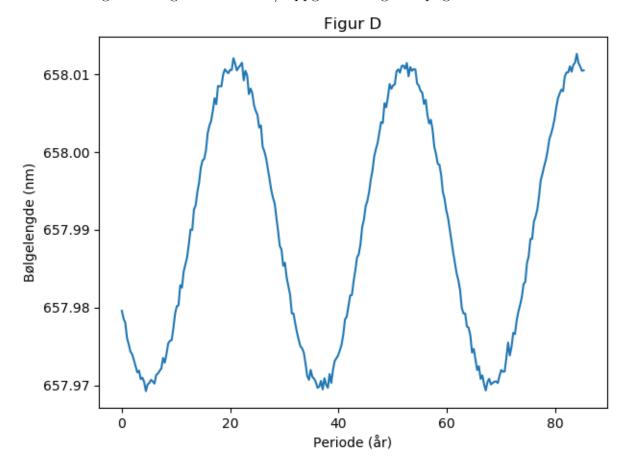
$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_C.png$

Figure 3: Figur fra filen 1B/Oppgave1B_Figur_C.png



$Filen~1B/Oppgave1B_Figur_D.png$

Figure 4: Figur fra filen 1B/Oppgave1B_Figur_D.png



Filen 1B/Oppgave1B_Figur_E.png

Figur E

656.84 - (E) 90 656.80 - (656.74 - (6

Figure 5: Figur fra filen 1B/Oppgave1B_Figur_E.png

Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
-V = 10.90, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B=13.80$

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
_V = 10.90, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 12.80$

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}=5.74,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m_B = 7.64

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m
_V = 5.74, tilsynelatende blå størrelseklass $m_B = 8.64$

Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.47 og store halvakse a=96.71 AU.

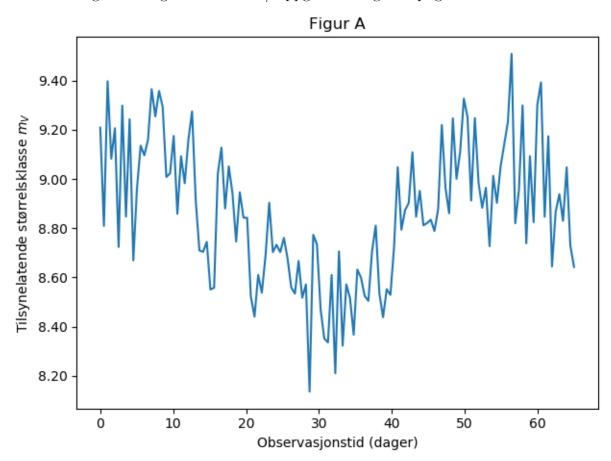
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.47 og store halvakse a=76.73 AU.

Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 693.40 nm finner du størst fluks

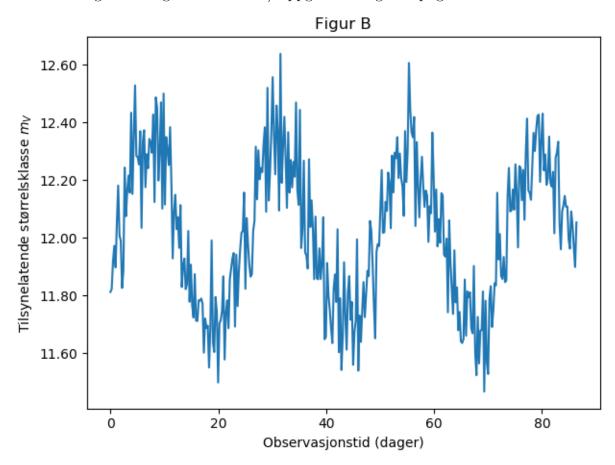
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_A.png$

Figure 6: Figur fra filen 1G/Oppgave1G_Figur_A.png



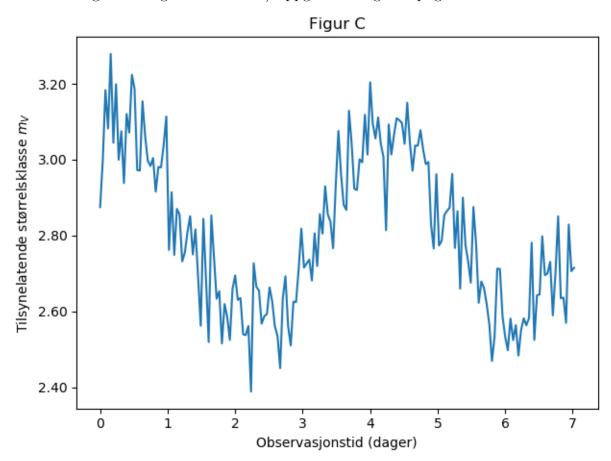
$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_B.png$

Figure 7: Figur fra filen 1G/Oppgave1G_Figur_B.png



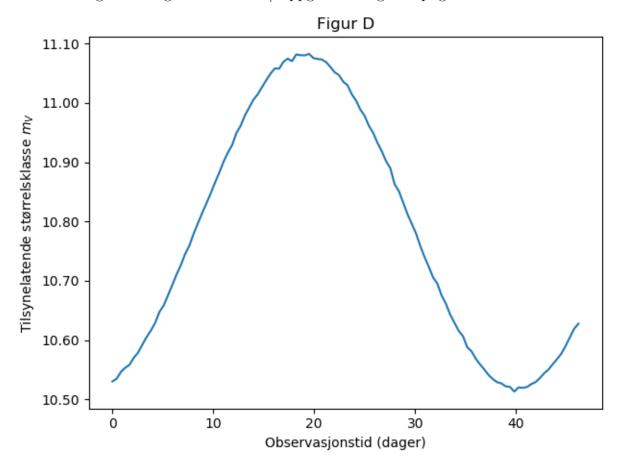
$Filen \ 1G/Oppgave1G_Figur_C.png$

Figure 8: Figur fra filen 1G/Oppgave1G_Figur_C.png



$Filen~1G/Oppgave1G_Figur_D.png$

Figure 9: Figur fra filen 1G/Oppgave1G_Figur_D.png



Filen 1G/Oppgave1G_Figur_E.png

Figur E 10.20 10.00 Tilsynelatende størrelsklasse mv 9.80 9.60 9.40 9.20 10 5 20 25 35 Ó 15 30 Observasjonstid (dager)

Figure 10: Figur fra filen 1G/Oppgave1G_Figur_E.png

Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 15.20 solmasser, temperatur på 39.60 Kelvin og tetthet 5.30e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 15.00 solmasser, temperatur på 64.10 Kelvin og tetthet 3.16e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 12.80 solmasser, temperatur på 81.60 Kelvin og

tetthet 1.50e-22 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 36.40 solmasser, temperatur på 13.30 Kelvin og tetthet 1.03e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 11.80 solmasser, temperatur på 21.40 Kelvin og tetthet 8.11e-22 kg per kubikkmeter

Filen 1J.txt

STJERNE A) stjerna har et degenerert heliumskall

STJERNE B) stjernas energi kommer fra vibrerende molekyler og ikke fra fusjon

STJERNE C) stjernas energi kommer fra Planck-stråling alene

STJERNE D) stjernas energi kommer fra frigjort gravitasjonsenergi

STJERNE E) stjerna har en degenerert heliumkjerne

Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse M1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 3.42

Stjerne B har spektralklasse F2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 4.34

Stjerne C har spektralklasse K2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 9.15

Stjerne D har spektralklasse K7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 1.42

Stjerne E har spektralklasse M4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m_V = 7.31

Filen 1P.txt

90

$Filen~2A/Oppgave 2A_Figur 1.png$

1 -

i

ź

3

Figur 1

10

9

8

7

4

3

2

5

x-posisjon (buesekunder)

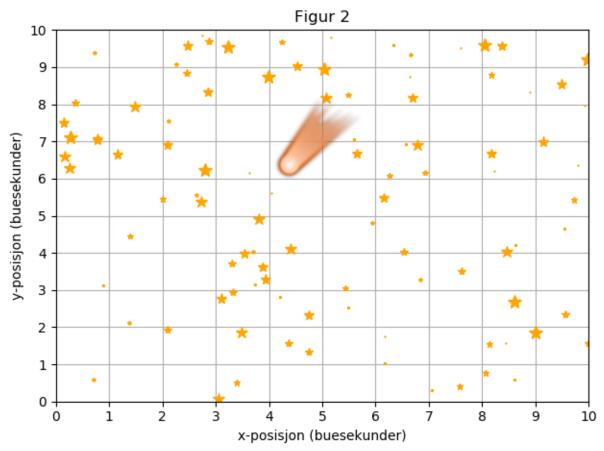
9

10

Figure 11: Figur fra filen 2A/Oppgave2A_Figur1.png

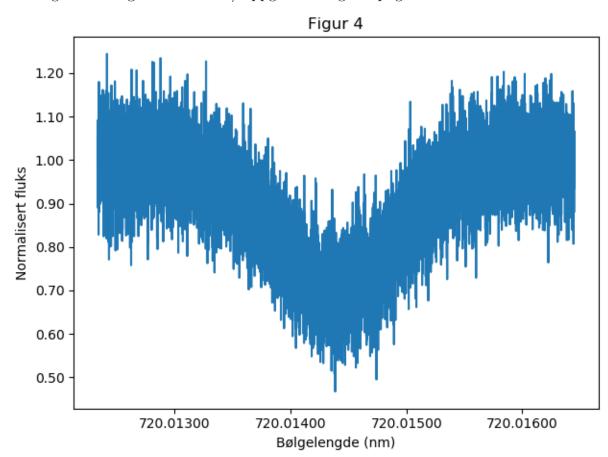
$Filen~2A/Oppgave 2A_Figur 2.png$

Figure 12: Figur fra filen $2A/Oppgave2A_Figur2.png$



$Filen\ 2B/Oppgave 2B_Figur\ 4.png$

Figure 13: Figur fra filen 2B/Oppgave2B_Figur 4.png



4.png

Filen 2B/Oppgave2B_Figur3.png

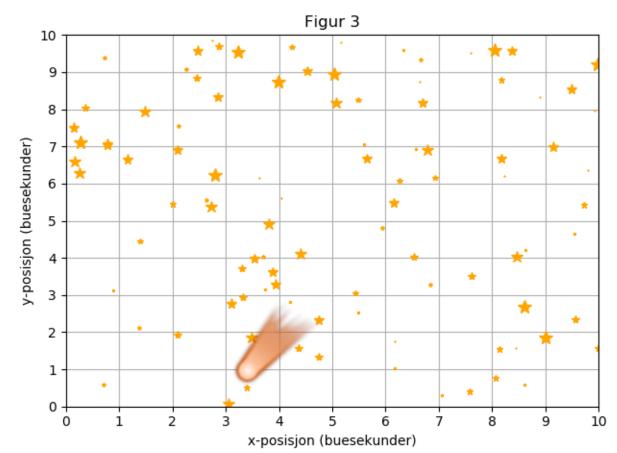


Figure 14: Figur fra filen 2B/Oppgave2B_Figur3.png

Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.351999999999999795719 AU.

Tangensiell hastighet er 69188.794744393540895544 m/s.

Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=3.712 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=8.555 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=18.615.

Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9428 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00084 sekunder målt i bakkesystemet.

Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=790.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9890 ganger lyshastigheten.

Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 719.10 nm.

Filen 4A.txt

Stjernas masse er 1.80 solmasser.

Stjernas radius er 0.48 solradier.

Filen 4C.png

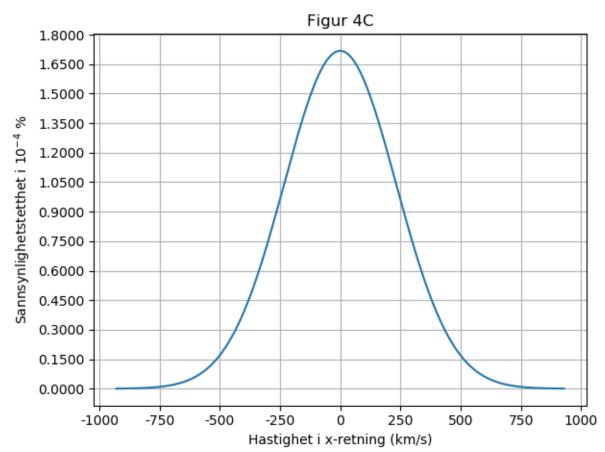


Figure 15: Figur fra filen 4C.png

Filen 4D.txt

Kun hvis du ikke fikk til forrige oppgave, skal du bruke denne temperaturen her: $14.50~\mathrm{millioner}~\mathrm{K}$

Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 4.57 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er
r $=14.09~\mathrm{km}.$

r-koordinaten til det innerste romskipet er r $=23.60~\mathrm{km}.$