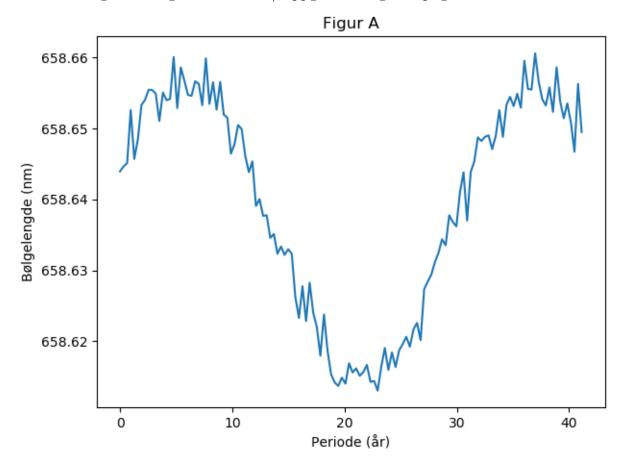
# Samlefil for alle data til prøveeksamen

### Filen 1A.txt

Perioden P er 166.2 millioner år

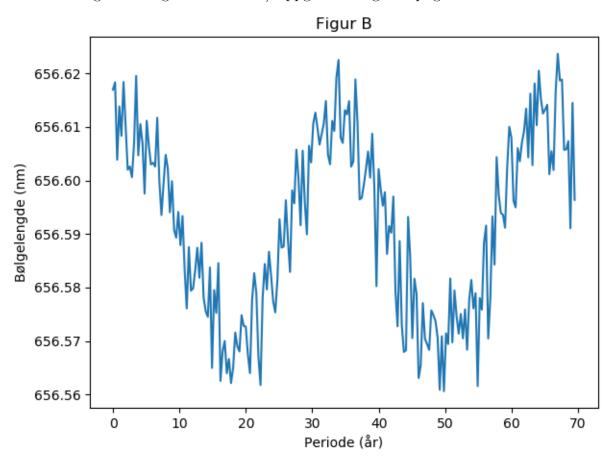
## Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_A.png

Figure 1: Figur fra filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_A.png



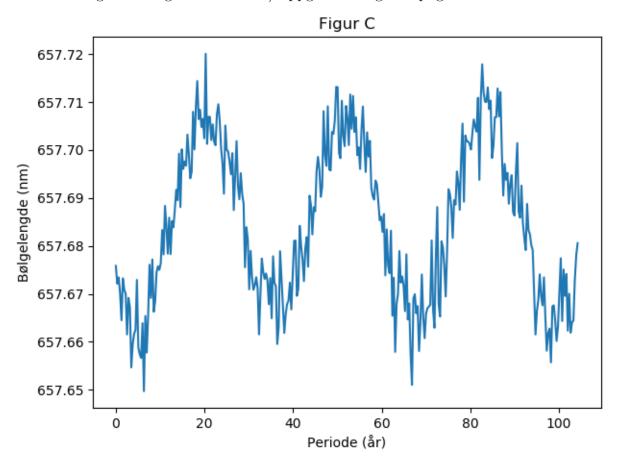
# $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_B.png$

Figure 2: Figur fra filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_B.png



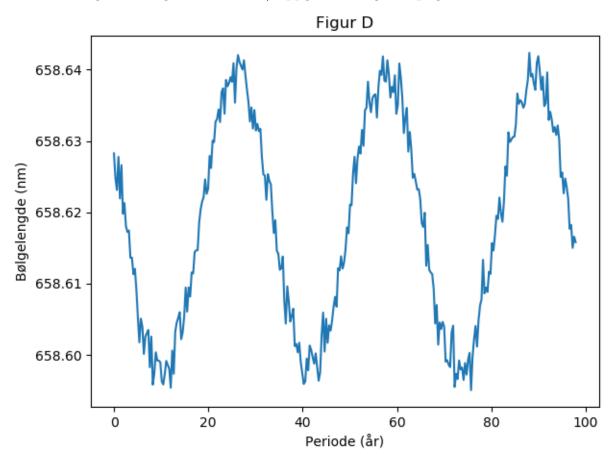
# $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_C.png$

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 658.22 658.20 Bølgelengde (nm) 658.18 658.16 658.14 658.12 5 10 25 0 15 20 30 Periode (år)

Figure 5: Figur fra filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_E.png

### Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>-V = 13.02, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B=14.38$ 

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>\_V = 13.02, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B = 15.38$ 

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse  $m_{-}V = 6.70$ , tilsynelatende

blå størrelseklass m\_B = 8.06

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>\_V = 6.70, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B = 9.06$ 

### Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.95 og store halvakse a=6.26 AU.

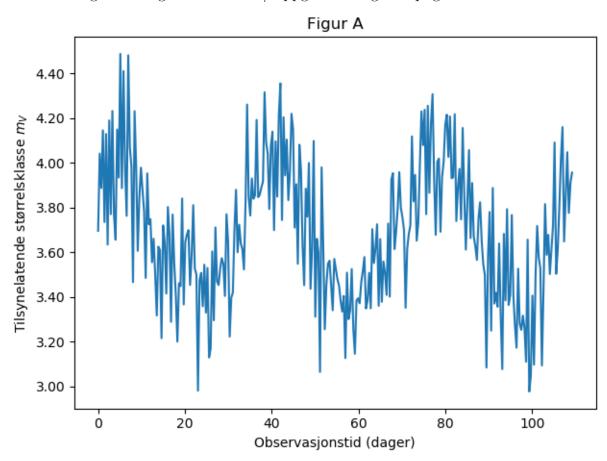
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.95 og store halvakse a=74.88 AU.

### Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 720.44 nm finner du størst fluks

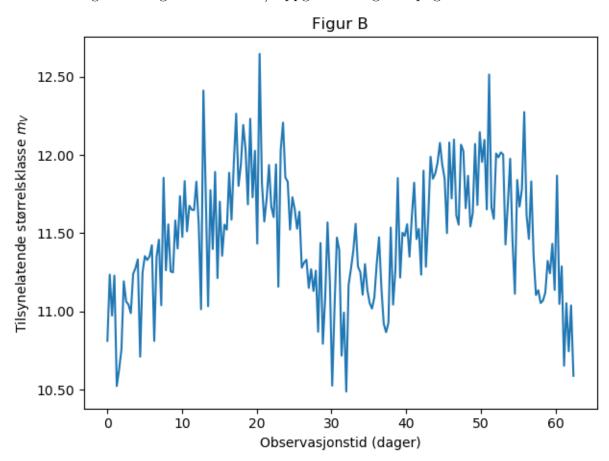
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_A.png$

Figure 6: Figur fra filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_A.png



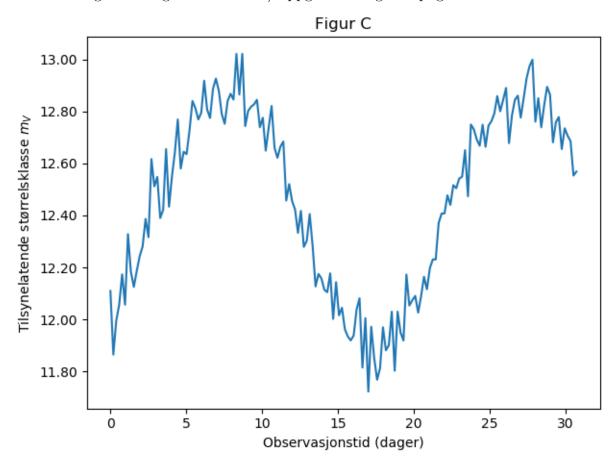
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_B.png$

Figure 7: Figur fra filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_B.png



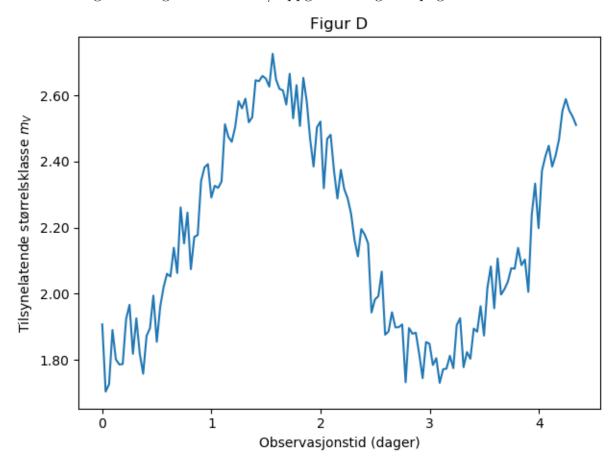
# $Filen \ 1G/Oppgave1G\_Figur\_C.png$

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 4.70 4.60 Tilsynelatende størrelsklasse  $m_V$ 4.50 4.40 4.30 4.20 4.10 5 10 25 15 20 Ó 30 Observasjonstid (dager)

Figure 10: Figur fra filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_E.png

### Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 13.90 solmasser, temperatur på 12.10 Kelvin og tetthet 1.04e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 7.80 solmasser, temperatur på 26.30 Kelvin og tetthet 9.00e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 19.60 solmasser, temperatur på 41.00 Kelvin og

tetthet 1.55e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 8.80 solmasser, temperatur på 67.60 Kelvin og tetthet 9.38e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 18.20 solmasser, temperatur på 45.20 Kelvin og tetthet 1.58e-21 kg per kubikkmeter

#### Filen 1J.txt

STJERNE A) stjerna har en degenerert heliumkjerne

STJERNE B) stjernas energi kommer fra Planck-stråling alene

STJERNE C) stjernas energi kommer hovedsaklig fra fusjon av magnesium i sentrum

STJERNE D) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i skall

STJERNE E) stjernas energi kommer hovedsaklig fra heliumfusjon i skall

#### Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse F2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 5.19

Stjerne B har spektralklasse M7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 2.80

Stjerne C har spektralklasse M1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 5.62

Stjerne D har spektralklasse B6 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 3.57

Stjerne E har spektralklasse K4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}=5.90$ 

## Filen 1P.txt

90

# $Filen~2A/Oppgave 2A\_Figur 1.png$

2 ·

1 -

i

ź

3

5

x-posisjon (buesekunder)

9

10

Figur 1

Figure 11: Figur fra filen 2A/Oppgave2A\_Figur1.png

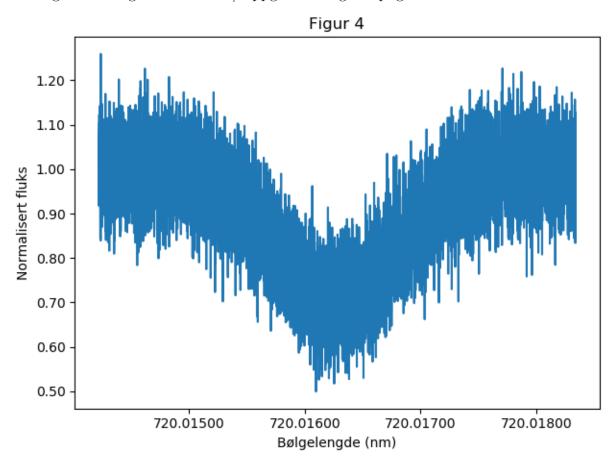
# $Filen~2A/Oppgave 2A\_Figur 2.png$

Figur 2 10 9 8 y-posisjon (buesekunder) 7 6 5 3 2 · 1 i ź 3 5 9 10 x-posisjon (buesekunder)

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

Figur 3 10 9 8 y-posisjon (buesekunder) 7 6 5 3 2 1 i ż ġ ż 5 10 x-posisjon (buesekunder)

Figure 14: Figur fra filen 2B/Oppgave2B\_Figur3.png

### Filen 2C.txt

Avstand til solen er 0.5400000000000003552714 AU.

Tangensiell hastighet er 48081.923915411367488559 m/s.

#### Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=3.944 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=7.710 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=18.028.

#### Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9468 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00056 sekunder målt i bakkesystemet.

#### Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=1060.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9901 ganger lyshastigheten.

#### Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 648.00 nm.

#### Filen 4A.txt

Stjernas masse er 4.52 solmasser.

Stjernas radius er 0.71 solradier.

## Filen 4C.png

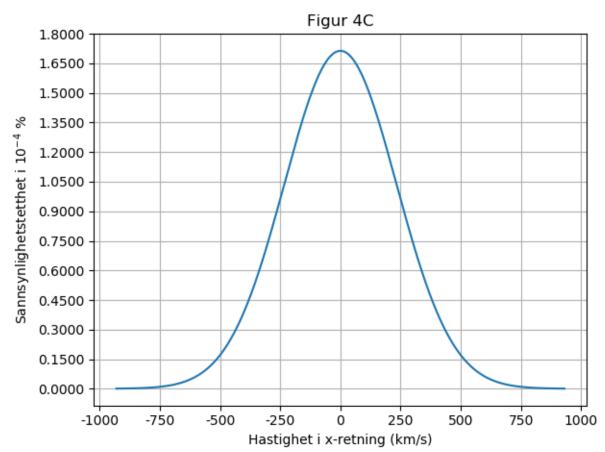


Figure 15: Figur fra filen 4C.png

### Filen 4D.txt

Kun hvis du ikke fikk til forrige oppgave, skal du bruke denne temperaturen her:  $14.35~\mathrm{millioner}~\mathrm{K}$ 

### Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 4.92 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er <br/>r $=15.04~\mathrm{km}.$ 

r-koordinaten til det innerste romskipet er <br/>r $=27.37~\mathrm{km}.$