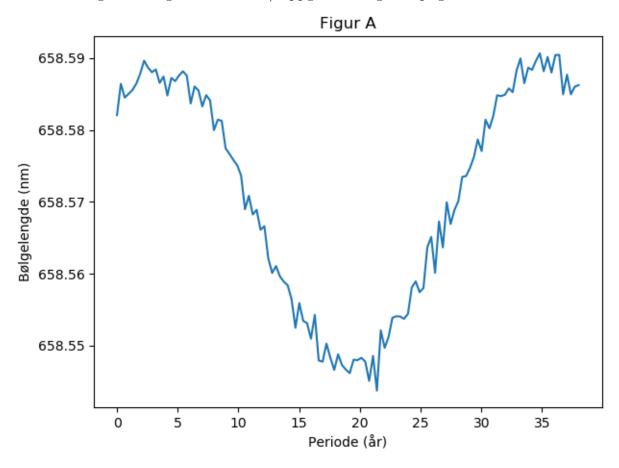
# Samlefil for alle data til prøveeksamen

### Filen 1A.txt

Perioden P er 141.7 millioner år

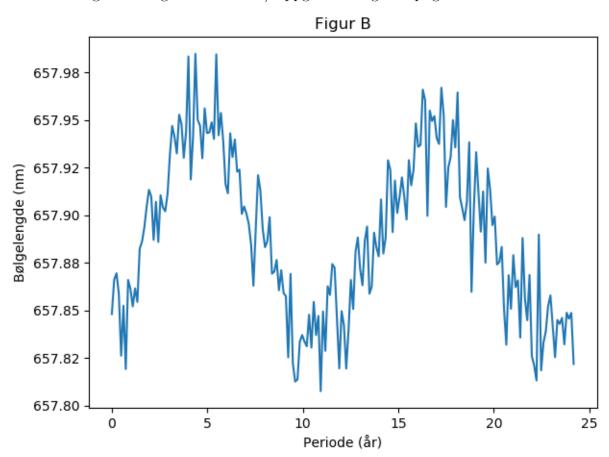
## Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_A.png

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



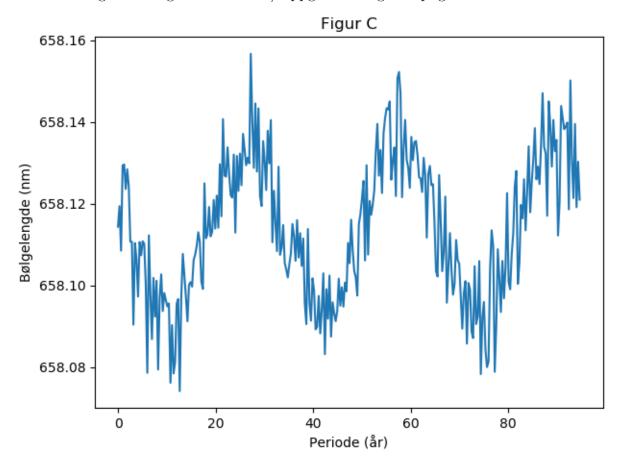
## $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_B.png$

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



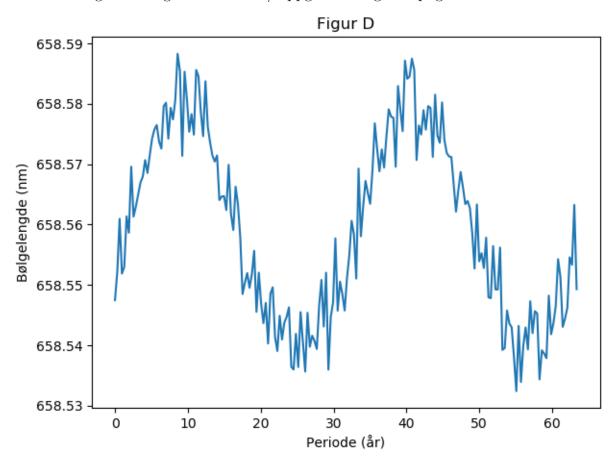
# $Filen \ 1B/Oppgave 1B\_Figur\_C.png$

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

657.92 
657.91 
657.90 
657.89 
657.88 
657.87 -

15

Periode (år)

20

25

30

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

### Filen 1D.txt

0

5

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>-V = 11.22, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B=12.99$ 

10

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>\_V = 4.54, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B=6.31$ 

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}=4.54,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m\_B = 7.31

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m\_V = 11.22, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B = 13.99$ 

### Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.04 og store halvakse a=79.71 AU.

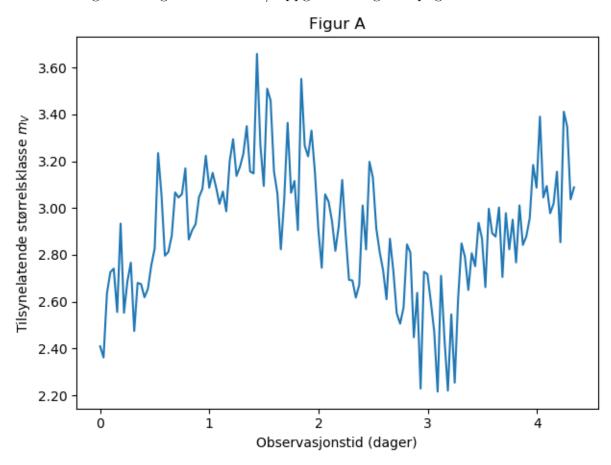
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.04 og store halvakse a=24.90 AU.

### Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 390.56 nm finner du størst fluks

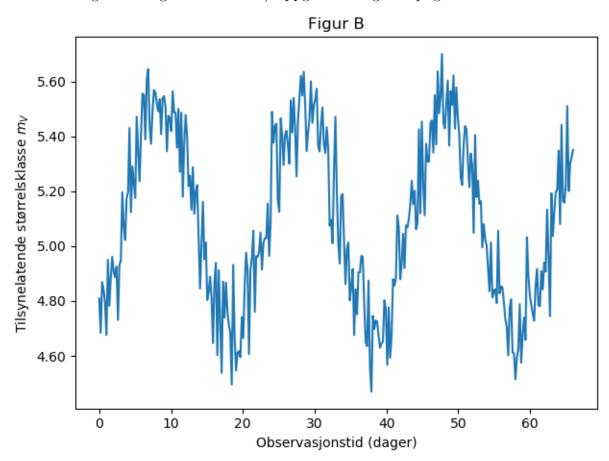
## $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_A.png$

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



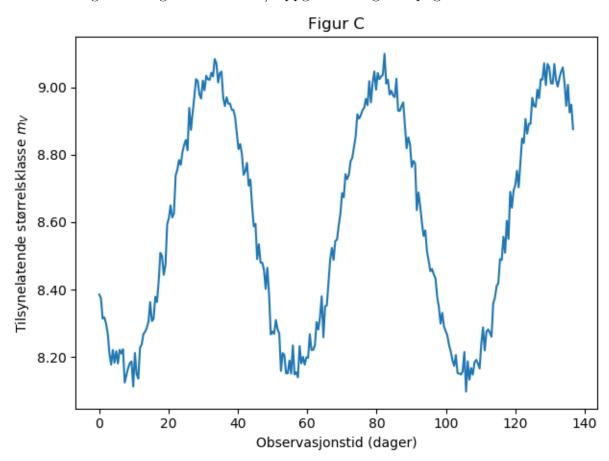
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_B.png$

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



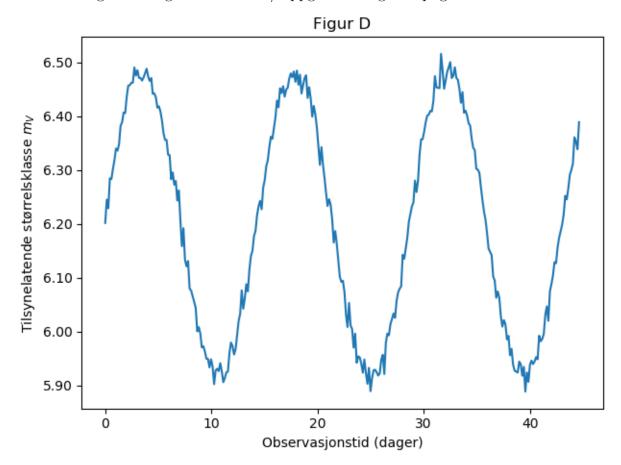
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_C.png$

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

10.40 - Figur E

10.40 - Figur E

10.30 - Figur E

10.10 - Figur E

10.00 - Figur E

10.40 - Figur E

10.40

Observasjonstid (dager)

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

### Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 20.80 solmasser, temperatur på 53.60 Kelvin og tetthet 3.42e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 10.40 solmasser, temperatur på 55.00 Kelvin og tetthet 6.53e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 23.00 solmasser, temperatur på 26.30 Kelvin og

tetthet 7.84e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 22.30 solmasser, temperatur på 14.30 Kelvin og tetthet 1.73e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 8.20 solmasser, temperatur på 22.80 Kelvin og tetthet 2.30e-21 kg per kubikkmeter

#### Filen 1J.txt

STJERNE A) stjernas energi kommer fra Planck-stråling alene

STJERNE B) stjerna har et degenerert heliumskall

STJERNE C) stjernas energi kommer hovedsaklig fra hydrogenfusjon i skall

STJERNE D) stjerna har en degenerert heliumkjerne

STJERNE E) stjernas energi kommer hovedsaklig fra heliumfusjon i sentrum

#### Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse F8 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 5.90

Stjerne B har spektralklasse B6 og visuell tilsynelatende størrelseklasse  $m_V$  = 3.71

Stjerne C har spektralklasse M7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 2.01

Stjerne D har spektralklasse K7 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 6.18

Stjerne E har spektralklasse M1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 6.82

## Filen 1P.txt

90

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

2

3

i

5

x-posisjon (buesekunder)

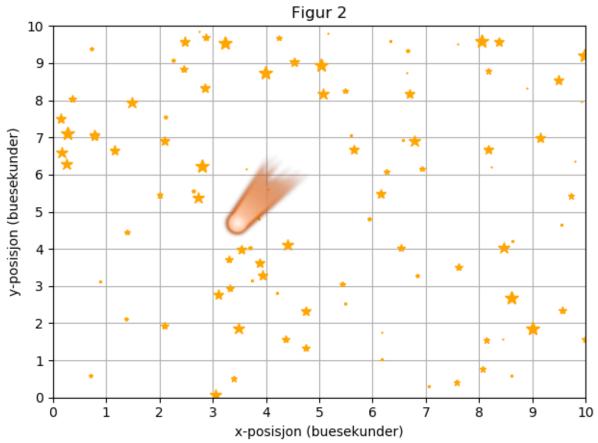
9

10

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

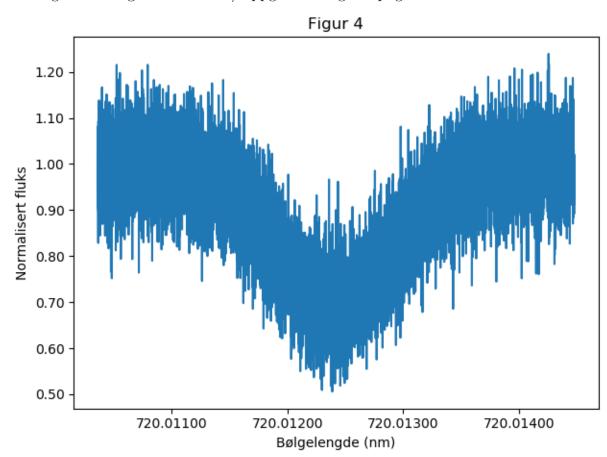
## $Filen~2A/Oppgave 2A\_Figur 2.png$

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

Figur 3 10 9 8 y-posisjon (buesekunder) 7 6 5 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 0.40500000000000002664535 AU.

Tangensiell hastighet er 62089.06015512315207161 m/s.

#### Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=3.072 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=8.220 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=18.262.

#### Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9532 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00049 sekunder målt i bakkesystemet.

#### Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=110.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9905 ganger lyshastigheten.

#### Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 495.90 nm.

#### Filen 4A.txt

Stjernas masse er 5.46 solmasser.

Stjernas radius er 0.79 solradier.

## Filen 4C.png

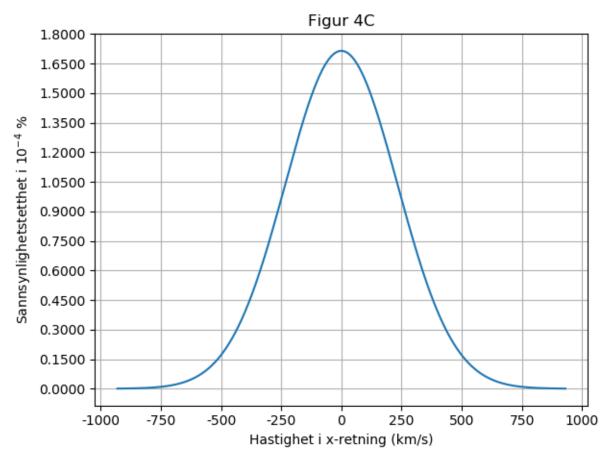


Figure 15: Figur fra filen 4C.png

### Filen 4D.txt

Kun hvis du ikke fikk til forrige oppgave, skal du bruke denne temperaturen her: 26.76 millioner K

### Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 3.61 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er <br/>r $=11.09~\mathrm{km}.$ 

r-koordinaten til det innerste romskipet er <br/>r $=18.15~\mathrm{km}.$