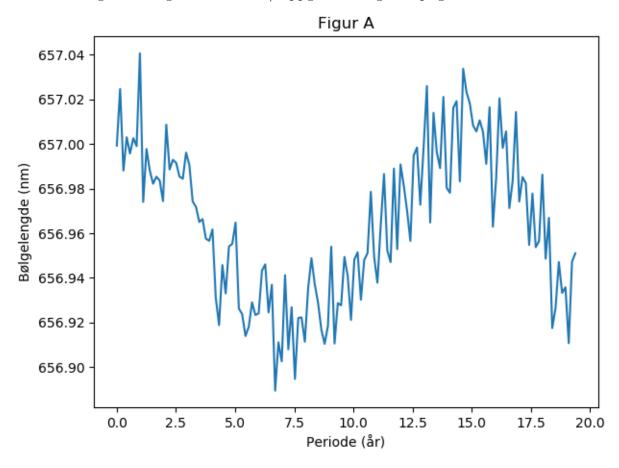
# Samlefil for alle data til prøveeksamen

### Filen 1A.txt

Perioden P er 295.7 millioner år

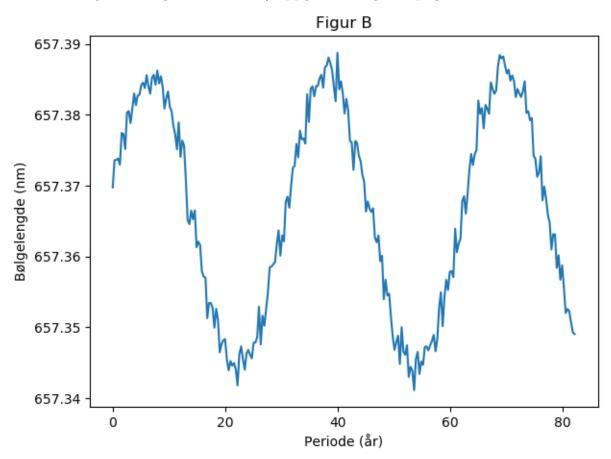
### Filen 1B/Oppgave1B\_Figur\_A.png

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



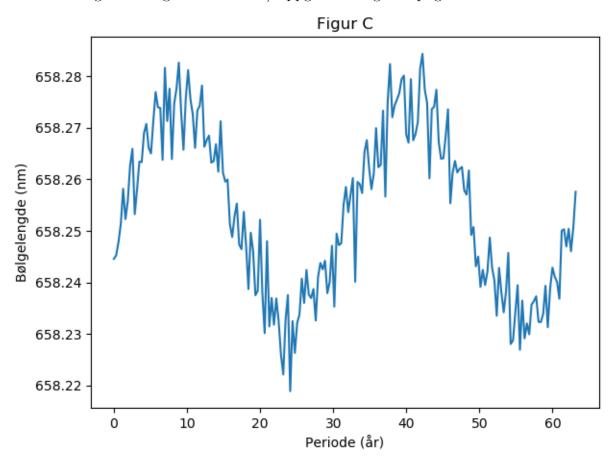
# $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_B.png$

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



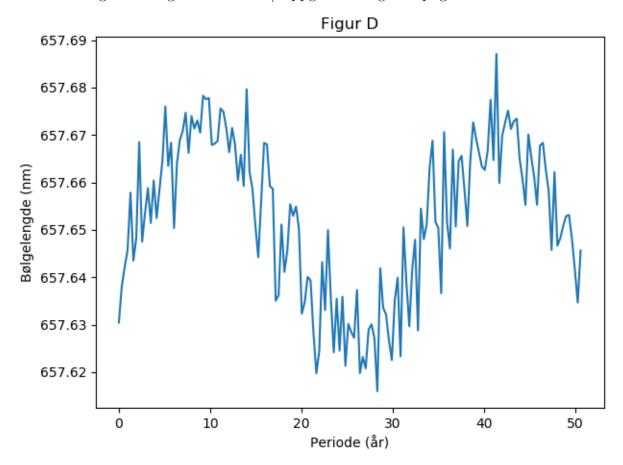
# $Filen~1B/Oppgave1B\_Figur\_C.png$

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

657.29

657.27

657.25

0 10 20 30 40 50 60 70

Periode (år)

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

### Filen 1D.txt

Stjerna A: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>-V = 5.44, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B = 7.30$ 

Stjerna B: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m<br/>\_V = 10.72, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B = 13.58$ 

Stjerna C: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}=5.44,$ tilsynelatende

blå størrelseklass m\_B = 8.30

Stjerna D: Tilsynelatende visuell størrelseklasse m\_V = 10.72, tilsynelatende blå størrelseklass $m\_B = 12.58$ 

### Filen 1E.txt

For stjerne 1 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.59 og store halvakse a=96.50 AU.

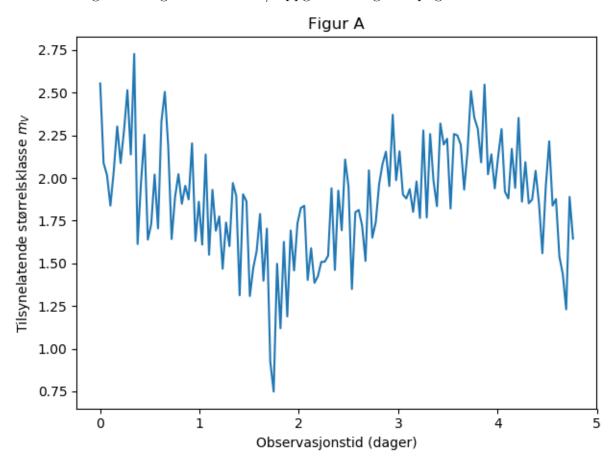
For stjerne 2 sin bane om massesenteret er elliptisiteten e=0.59 og store halvakse a=99.01 AU.

### Filen 1F.txt

Ved bølgelengden 383.08 nm finner du størst fluks

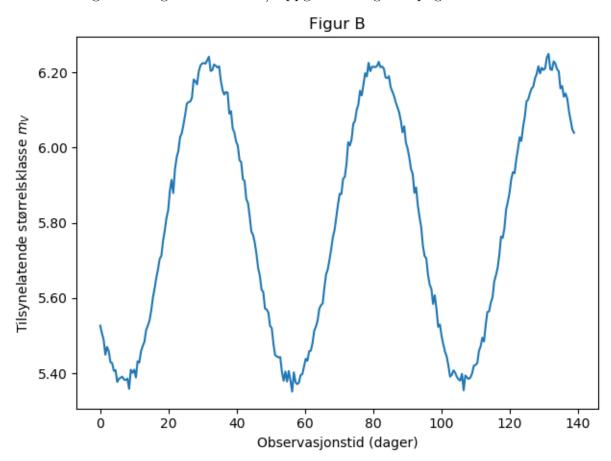
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_A.png$

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



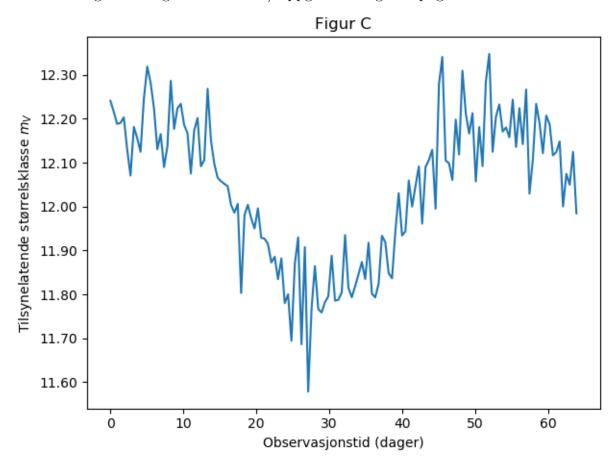
# $Filen~1G/Oppgave1G\_Figur\_B.png$

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



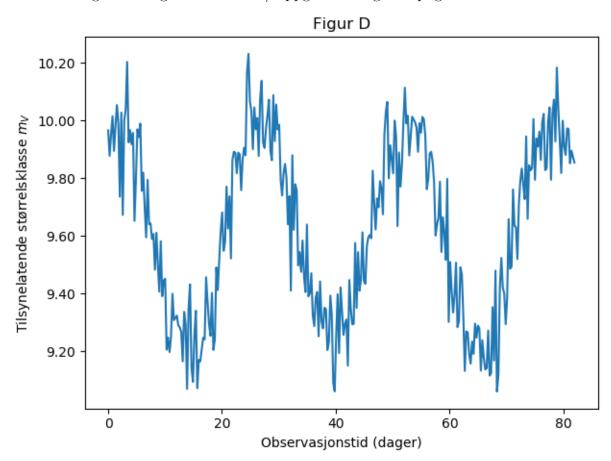
# $Filen \ 1G/Oppgave1G\_Figur\_C.png$

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

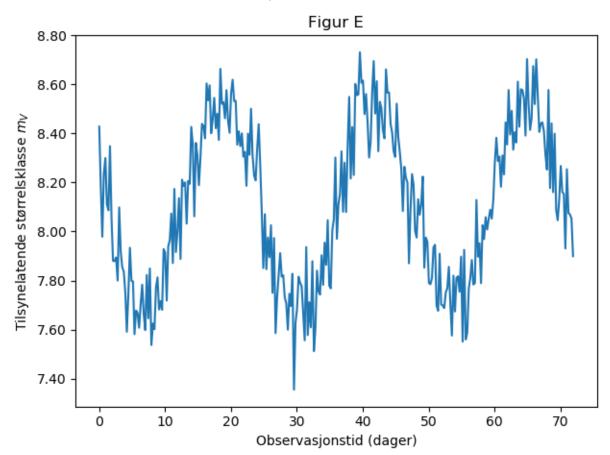


Figure 10: Figur fra filen 1G/Oppgave1G\_Figur\_E.png

### Filen 1I.txt

Gass-sky A har masse på 13.00 solmasser, temperatur på 15.90 Kelvin og tetthet 1.74e-20 kg per kubikkmeter

Gass-sky B har masse på 9.80 solmasser, temperatur på 66.20 Kelvin og tetthet 5.67e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky C har masse på 17.20 solmasser, temperatur på 71.10 Kelvin og

tetthet 4.55e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky D har masse på 10.80 solmasser, temperatur på 56.40 Kelvin og tetthet 8.34e-21 kg per kubikkmeter

Gass-sky E har masse på 15.60 solmasser, temperatur på 71.80 Kelvin og tetthet 6.90e-21 kg per kubikkmeter

#### Filen 1J.txt

STJERNE A) hele stjerna er elektrondegenerert

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

STJERNE C) stjernas energi kommer hovedsaklig fra heliumfusjon i skall

STJERNE D) stjernas overflate består hovedsaklig av helium

STJERNE E) stjerna har et degenerert heliumskall

#### Filen 1L.txt

Stjerne A har spektralklasse G6 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}$ V = 9.72

Stjerne B har spektralklasse K4 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 6.68

Stjerne C har spektralklasse K2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m\_V = 2.86

Stjerne D har spektralklasse M1 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{-}$ V = 3.49

Stjerne E har spektralklasse F2 og visuell tilsynelatende størrelseklasse m $_{\text{-}}\mathrm{V}$  = 4.41

## Filen 1P.txt

90

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

i

ź

3

5

x-posisjon (buesekunder)

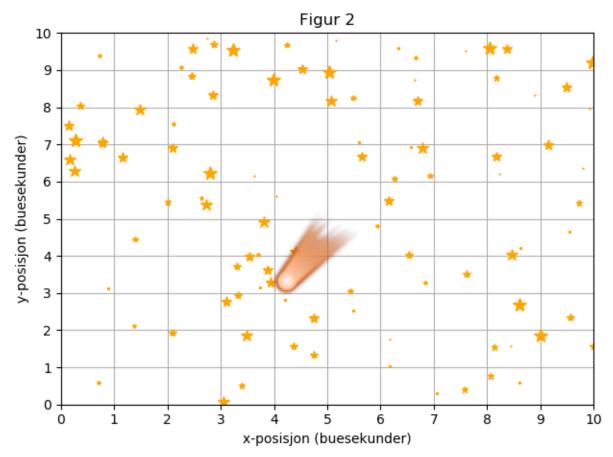
9

10

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

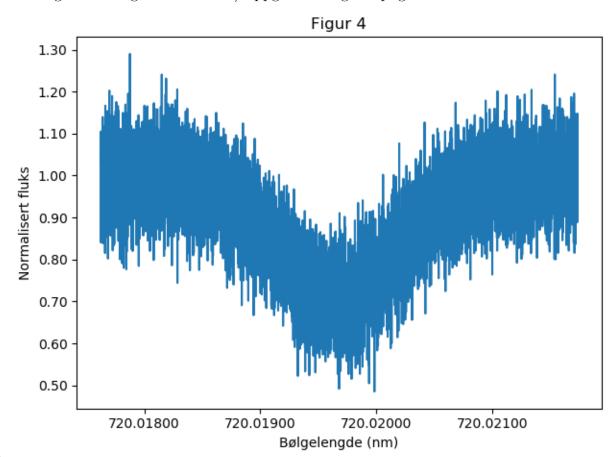
# $Filen~2A/Oppgave 2A\_Figur 2.png$

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 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 0.924999999999993338662 AU.

Tangensiell hastighet er 38819.873056775235454552 m/s.

#### Filen 2D.txt

Kometens avstand fra jorda i punkt 1 er r1=2.646 AU.

Kometens avstand fra jorda i punkt 2 er r2=9.775 AU.

Kometens tilsynelatende størrelseklasse i punkt 1 er m1=16.107.

#### Filen 3A.txt

Romskipets hastighet langs x-aksen er 0.9396 ganger lyshastigheten.

Tiden mellom utsendelse av strålene er 0.00014 sekunder målt i bakkesystemet.

#### Filen 3B.txt

Avstanden mellom de to romskipene ved første utsendelse er D=190.0 km.

Romskip2 sin hastighet langs x-aksen er 0.9884 ganger lyshastigheten.

#### Filen 3E.txt

Bølgelengden målt i romskipet som sender ut er 654.00 nm.

#### Filen 4A.txt

Stjernas masse er 1.30 solmasser.

Stjernas radius er 0.44 solradier.

## Filen 4C.png

Figur 4C 2.6000 2.4000 2.2000 Sannsynlighetstetthet i 10<sup>-4</sup> % 2.0000 1.8000 1.6000 1.4000 1.2000 1.0000 0.8000 0.6000 0.4000 0.2000 0.0000 -200 200 -400 -600 400 600 Hastighet i x-retning (km/s)

Figure 15: Figur fra filen 4C.png

### Filen 4D.txt

Kun hvis du ikke fikk til forrige oppgave, skal du bruke denne temperaturen her: 27.01 millioner K

### Filen 4G.txt

Massen til det sorte hullet er 2.97 solmasser.

r-koordinaten til det innerste romskipet er <br/>r $=9.27~\mathrm{km}.$ 

r-koordinaten til det innerste romskipet er <br/>r $=17.28~\mathrm{km}.$