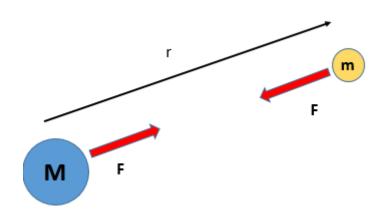
Fysiikka viikko 3

- Teoriaa: Gravitaatiolaki
- Esim. Maa ja Kuu, joita häiritsee asteroidi
- Loppuosa ajasta käytetään tehtävän 3 tekoon

Gravitaatiolaki avaruudessa



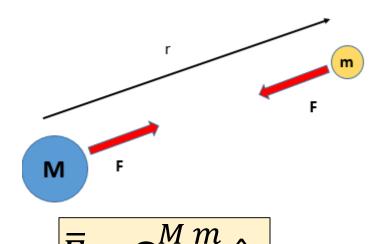
Newtonin gravitaatiolaki v. 1667: Kappaleet vetävät toisiaan puoleensa voimalla, joka on suoraan verrannollinen massoihin ja kääntäen niiden keskipisteiden väliseen etäisyyteen:

Kaava vektorimuodossa

$$\overline{F} = -G \frac{M m}{r^2} \hat{r}$$

$G = 6.67 \cdot 10^{-11} \text{ Nm}^2/\text{kg}^2$	yleinen gravitaatiovakio
M ja m	kappaleiden massat
r	kappaleiden keskipisteiden välimatka
	(=kappaleita yhdistävän vektorin pituus)
\hat{r}	yksikkövektori

Kiihtyvyyksien laskeminen



NEWTONIN II laki: a = F / m

Massan m saama kiihtyvyys

$$\bar{a}_{\rm m}$$
=- $G\frac{M}{r^2}\hat{r}$

massa m supistuu pois

Massan M saama kiihtyvyys

$$\bar{a}_{\mathsf{M}} = \mathsf{G} \frac{m}{r^2} \hat{r}$$

massa M supistuu pois

Huom: eri etumerkki, koska kiihtyvyydet vastakkaiset

Esimerkkianimaatio: "kuu kiertää maata"

Animaatio toimii vain, jos käytetään oikeita etäisyyksiä ja oikeita massoja.

Wikipedia:

Maan massa $M = 5.97 \cdot 10^{24} \text{ kg}$

Kuun massa $m = 7.32 \cdot 10^{22} \text{ kg}$

Kuun radan säde r = 385 000 000 m

Kuun ratanopeus v = 1022 m/s

Maan vastaliikkeen radan säde ja nopeus saadaan

Kertomalla kuun vastaavat arvot massasuhteella m/M

Huom: Ohjelmointikielissä tieteelliset luvut

kirjoitetaan seuraavasti:

5.97*10²⁴ kirjoitetaan **5.97e+24**

6.67*10⁻¹¹ kirjoitetaan **6.67e-11**

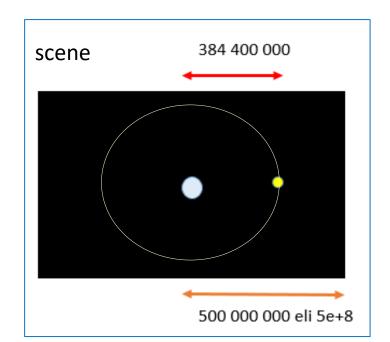
KOODI:

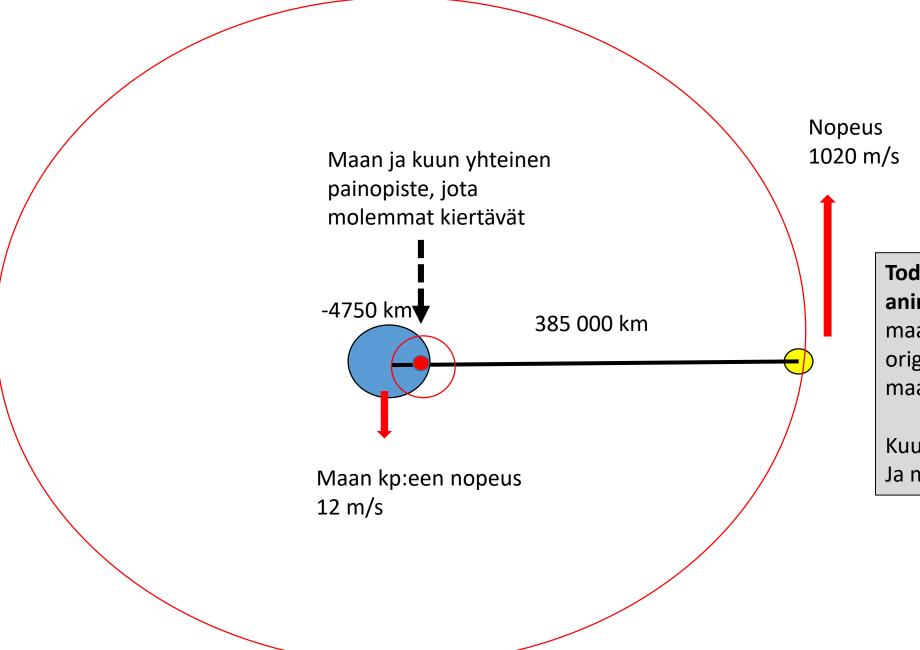
Näyttämön asetukset:

scene.width = 800

scene.height=600

scene.range = 6e+8





Todenmukainen alkuasetelma animaatiolle:

maan ja kuun painopiste on origossa, Kuu 385 tkm oikealla ja maa 4.75 tkm vasemmalla

Kuun nopeus 1022 m/s ylös Ja maan 12 m/s alas

Koodi jatkuu vakioiden määrittelyllä

```
G = 6.67e-11 #gravitaatiovakio
M = 5.97e24 #maan massa
m = 7.32e22 #kuun massa
r0 = 3.85e8 #kuun radan sade
```

#kuun ratanopeus

v0 = 1022

Maan ja kuun oikeat säteet olisivat :

6 370 000 m ja 1 740 000 m

Animaatiossa ne tehdään monta kertaa Suuremmiksi visuaalisuuden vuoksi

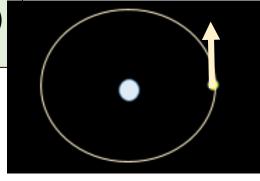
Näyttämölle tuodaan grafiikkaobjekteina Maa ja Kuu ja tekstikehys

Maa=sphere(pos=vec(-m/M*r0,0,0), radius=0.6e+7, color=vec(0,0.4,0.8),make_trail=True)
Kuu= sphere(pos=vec(r0,0,0), radius=0.6e+7, color=color.yellow, make_trail=True)

naytto=label(pos=vec(0,4.2e+8,0), text='aloita klikkamalla')



Maa.velocity = vec(0,-m/M*v0,0)
Kuu.velocity= vec(0,v0,0)



Alkutilanteessa on järkevää sijoittaa kuu x-akselilla jolloin kuun nopeus on y-akselin suuntaan Ennen while silmukkaa määritetään aika-askel. Kuun kiertoaika on kk, joten päivitysvälin pitää olla iso: esim. 1h

```
dt=600 # aika-askel = 10 min
t = 0 # tekstikentän aikanäyttöä varten mitataan aikaa
scene.pause() #odottaa hiiren klikkausta
```

Silmukassa päivitetään kiihtyvyyksiä, paikkoja ja nopeuksia, sekä aikaa

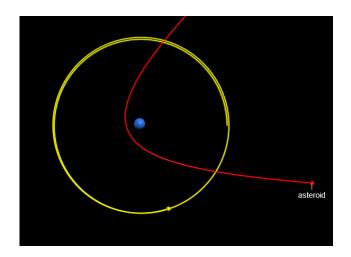
```
while True:
  rate(400)
                                      # lasketaan vektori maasta kuuhun
  dist=Kuu.pos- Maa.pos
  aKuu=-G*M/mag2(dist)*hat(dist) # lasketaan kuun kiihtyvyys
  Kuu.pos+=Kuu.velocity*dt+0.5*aKuu*dt**2 # kuun paikan paivitys
  Kuu.velocity+=aKuu*dt
                          # kuun nopeuden paivitys
  # myös maa tekee pienta vastaliiketta, joten tehdaan vastaavat paivitykset maalle
  aMaa=G*m/mag2(dist)*hat(dist)
  Maa.pos+=Maa.velocity*dt+0.5*aMaa*dt**2
  Maa.velocity+=aMaa*dt
  t+=dt
                         #paivita aikaa (yksikkona sek)
  naytto.text= round(t/(24*3600)) + 'vrk' #aika vrk:na
```

Kolmen kappaleen probleema ratkeaa vain iteraatiotekniikalla

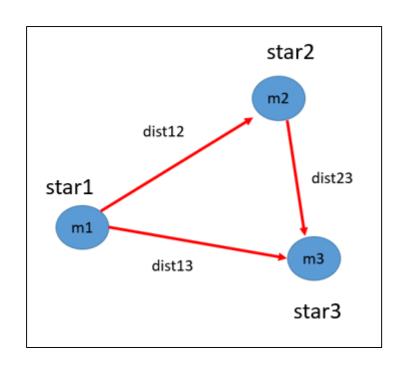
Kuun kiertoliikkeen suureiden arvot (nopeus, kiertoaika, ym.) ja radan yhtälöt voidaan laskea myös algebrallisesti fysiikan kaavoilla.

Jos samassa systeemissä on kolme taivaankappaleita, ei systeemille ole olemassa algebrallista ratkaisua. Sen sijaan animaatioissa käytettävällä iteraatiotekniikalla kaikkien kappaleiden radat voidaan konstruoida piste pisteeltä.

Moodle työtilan **tuntiesimerkit – dokumentissa** on linkki animaatioon, jossa suuri asteroidi suistaa maan ja kuun radaltaan.

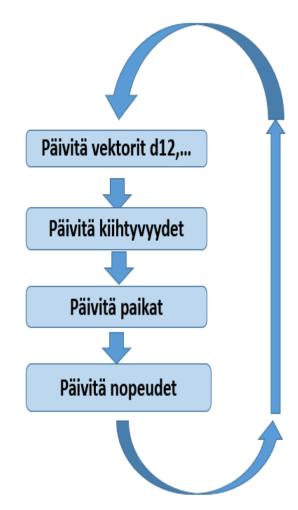


Kaikki kappaleet vaikuttavat toisiinsa usean kappaleen systeemissä



Esimerkkinä star1:lle kirjoitetut liikeyhtälöt. Vastaavat kirjoitetaan star2:lle ja star3:lle

star1.velocity+=star1.acc*dt



Palautettavassa tehtävässä yksi kappaleista on aurinko, joka on niin suuri, että se pysyy paikallaan origossa. Aurinkoa kiertää 4 planeettaa, joihin vaikuttava ainoa merkittävä voima on auringon vetovoima. Riittää kun päivitetään auringosta planeettoihin piirretyt etäisyysvektorit. Planeettojen kiihtyvyydet määräytyvät niistä

Tehtävä 3 Koodintäydennys

Koodin alkuosa löytyy Moodlesta kansiosta Teema2 nimellä **tehtava3 koodin alkuosa.txt**

Tehtävässä on annettu valmiiksi näyttämö, gravitaatiovakio ja auringon massa M ja neljän planeetan (Merkurius, Venus, Maa, Mars) sijainnit ja nopeudet alkuhetkellä

Käytä: aika-askel dt = 3600 (päivitys tunnin välein)

Täydennä while silmukka siten, että planeetat kiertävät aurinkoa radoillaan rate(300) - muista rate- while silmukan alussa, arvoa voi lisätä jos liike on hidasta

- 1) Auringon massa on niin suuri, että se pysyy paikallaan. Tämä helpottaa animaation tekoa
- 2) Päivitä silmukassa seuraavia suureita:
 - auringosta planeettoihin piirretyt 4 vektoria esim. distmerc=merc.pos-sun.pos
 - planeettojen kiihtyvyydet (4 kpl)
 - planeettojen paikat
 - planeettojen nopeudet
 - nayton teksti, jossa on aika vuorokausina
 - planeettojen mukana kulkevien nimikylttien paikat (esim. label1.pos=merc.pos)

