```
\begin{array}{l} quotient-mode=fractionTeoriegravitacePohybplanetVttokapitolebudemehovoitojednomznejdalekoshlejchzobecnn\\ \kappa\frac{m_1m_2}{r^2}(1)\\ ??\\ Jo-\\ hannes\\ Ke-\\ pler\\ fig 299\ ndf\ Deb\ ord\\ \end{array}
pler
fig299.pdf DrhaplanetyMars, ponsepohybovalanapozadsouhvzdKozorohabhemroku1971.Naobrzkujeznzornnajehopole
elipsa
prvnho
Ke-
plerova
ge-
0-
met-
rick
msto
bod,
kter
 kter.
 kter;
maj
stl
souet
vzdlenost
od
dvou
nevnch
 dvou

pevnch

bod

(ohnisek)

??

fig062.pdfElipsa([?, s.93])
 Druhm
Ke-
 plerovm
 ???
Druh
Ke-
plerv
 zkon
tedy
 k,
e
kad
plan-
plan-
eta
obh
kolem
Slunce
takovou
rychlost,
e
plochy
op-
sun
pr-
vodiem

vodiem

šte-

j-

nou

dobu

jsou
 stejn!
steyn:
fig063.pdfKeplervzkonploch([?, s.94])
Tet
zkon
hlavn
Ke-
plerovy
zkony
 zkony T_{\stackrel{3}{\sim}} \approx a^{\frac{3}{2}} prin-
cip
setr-
vanosti
kon-
stantn
slu
tan-
gen-
 gen-
ciln
sly
pmoae
kolm
kolem
pri
Slunce
radiln
smuj
ke
 ke
Slunci
 uni-
ver-
zln
ve
je
 pita-
 hovno
```

zkonem