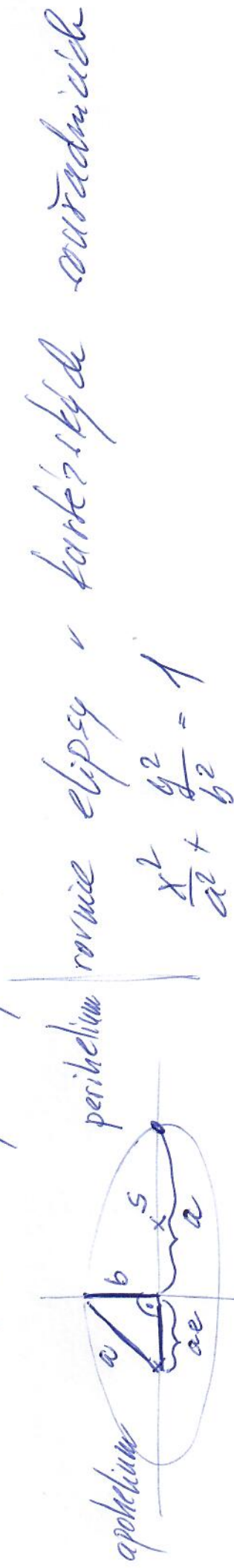


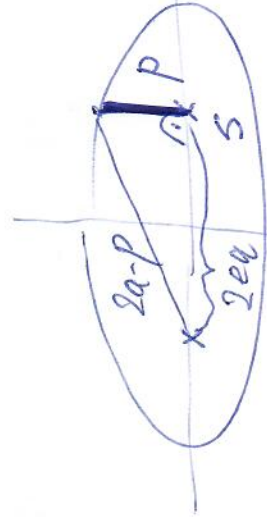
6. 1. Keplerův zákon planeta se pohybuje v rovině prodrázejíci
Slunce po elipse, která má Slunce v jednom z ohnisek



- excentricita $e \in (0, 1)$ je poměr vzdáleností ohniska od středu
k délce hlavní poloosy

plah' $b^2 + (ae)^2 = a^2$, či $(1 - e^2) a^2 = b^2$

- parametr p
plah' $(2a - p)^2 = p^2 + (2ea)^2$, neboli
 $p = a(1 - e^2)$



křivka dráhy $2 \leq \frac{r}{ae} \leq p \leq a$ a $e \in (0, 1)$ určují zbytek dráhy