

# Časopis pro pěstování matematiky a fysiky

---

Josef Kounovský

Zákony stereografického promítání

Časopis pro pěstování matematiky a fysiky, Vol. 49 (1920), No. 2-3, 188--189

Persistent URL: <http://dml.cz/dmlcz/121361>

## Terms of use:

© Union of Czech Mathematicians and Physicists, 1920

Institute of Mathematics of the Academy of Sciences of the Czech Republic provides access to digitized documents strictly for personal use. Each copy of any part of this document must contain these *Terms of use*.



This paper has been digitized, optimized for electronic delivery and stamped with digital signature within the project *DML-CZ: The Czech Digital Mathematics Library* <http://project.dml.cz>

Stanovíme-li na ose kuželosečky bod  $B$ , tak, že

$$A, S = S B,$$

pak spojnice  $B B$ , jest normálem v bodě  $B$ .

Je-li kuželosečka dána osami i dle velikosti a je-li v jejím bodě  $P$  véstí normálu, pak dospějeme k této jednoduché konstrukci.

Stanovíme symetrálu spojnice bodu  $P$  a vrcholu  $V$  kuželosečky na reálné ose. Symetrála ta protne druhou osu ku př.  $Y$  v bodě  $M$ . Určíme-li na ose  $Y$  bod  $M$ , tak, že

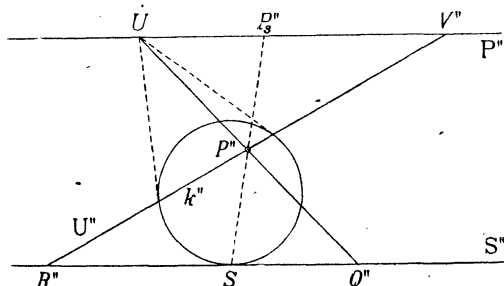
$$O M = M M_1,$$

při čemž  $O$  střed kuželosečky značí, pak  $P M$ , jest normálou v bodě  $P$ .

## Zákony stereografického promítání.

Sdílí Dr. Jos. Kounovský.

*Stereografické promítání jest středové promítání plochy kulové, je-li střed promítání na ploše a průmětna rovnoběžna s tečnou rovinou plochy v tomto středu. Účelem stručné naší úvahy jest jednoduché odvození základních zákonů tohoto promítání, jež jsou: Zachování kružnic a úhlů.*



Za tím účelem sestrojme pravoúhlý průmět (nárys) celého vztahu. V obrazi zvolena kulová plocha hlavní kružnicí v nárysně a na ní střed stereografického promítání  $S$ , rovina tečná  $S$  kulové plochy v něm jest nárysně promítací. Libovolná kružnice  $k$  plochy budíž v rovině nárysně promítací  $U$ , což neruší obecnost důkazu. Za průmětnu  $P$  stereografického průmětu zvolme rovinu procházející vrcholem  $U$  rotační plochy kuželové, opsané ploše kulové podél kružnice  $k$ ,  $P \parallel S$ , vrchol  $U$  jest v nárysně.

Sestrojíme stereografický průmět  $P$ , proměnného bodu  $P$  uvažované kružnice a průsečík  $Q$  povrchové přímky  $UP$  kuželové plochy a tedy tečny kulové plochy s rovinou  $S$  (v obr. nárysy). Patrně jest  $QP = QS$  (dvě tečny kulové plochy bodem  $Q$ ) a ježto  $\triangle PQS \sim \triangle PUP_s$ , jest i  $UP_s = UP$ . Probíhá-li bod  $P$  kružnicí  $k$ , zůstává délka  $UP$  povrchové přímky uvažovaného rotačního kužele stálou, t. j. geometrickým místem bodu  $P$ , jest kružnice opsaná ze středu  $U$  poloměrem  $= UP$ , čímž zákon zachování kružnic dokázán. Průmětem stereografickým kružnice  $k$  na jinou rovinu rovnoběžnou ku  $S$  jest kružnice, jejímž středem jest stereografický průmět vrcholu  $U$  kužele opsaného kulové ploše podél  $k$ .

Druhým zákonem stereografického promítání jest zachování úhlů a záleží v tom, že stereografické průměty dvou libovolných tečen v libovolném bodě  $P$  kulové plochy sestrojených svírají též úhel jako tečny v prostoru. Za takové tečny možno na př. v obrazi pokládati tečnu  $PQ$  na povrchové přímce pomocné plochy kuželové a tečnu  $PR$  kružnice  $k$ ,  $R$  jest její průsečík s rovinou  $S$  a  $V$  průsečík s rovinou  $P$  stereografického průmětu. Jelikož také  $RP = RS$  (dvě tečny kulové plochy), jest  $\triangle QSR \cong \triangle QPR$  a  $\sphericalangle QSR = \sphericalangle QPR$ . Stereografický průmět  $UP_sV$  úhlu  $QPR$  jest rovný úhlu  $QSR$ , jak plyne z průseku trojhranu o vrcholu  $P$  oběma rovnoběžnými rovinami, a tedy též úhlu  $QPR$ , čímž podán důkaz zákona zachování úhlů.

## Poměr geometrického názoru ke geometrii Euklidově.

Předneseno v Jednotě Č. M. a F. 4. XII. 1915 od prof. Dr. A. Dittricha z Třeboně.

(Dokončení.)

Jak daleko klademe hvězdy. Naleznu si dvě známé hvězdy na nebi a odhadnu si jejich vzdálenost v metrech. Pak si je naleznu na hvězdném globu a kružidlem zjistím jejich vzdálenost ve stupních. Známe-li též oblouk v metrech a stupních, lze vypočítati jeho poloměr. Sterneckovi jeví se hvězdy ve vzdálenosti  $12 \cdot 2 m$ , když jsou v zenitu, ale dvakrát dál, jsou-li na obzoru.