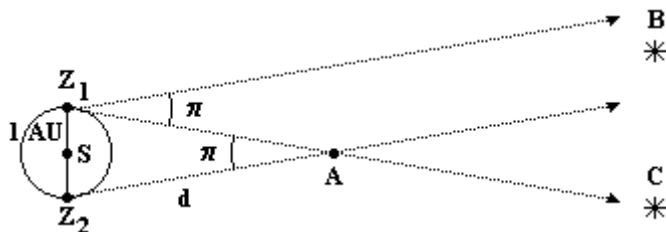


## Roční paralaxa

Při měření roční paralaxy (krátce [paralaxy](#)) se vychází z trojúhelníku, jehož základnu tvoří úsečka s délkou rovnou střední vzdálenosti [Země](#) od [Slunce](#). Délka úsečky je tedy 1 [AU](#) (astronomická jednotka). Paralaxa dané [hvězdy](#) je tedy úhel, pod kterým by byla z této hvězdy vidět úsečka délky 1 AU kolmá ke směru pohledu.



Obr. 15

Na obr. 15 je znázorněna poloha Země na její oběžné [dráze](#) kolem Slunce (S) v časových intervalech půl roku (v bodech  $Z_1$  a  $Z_2$ ).

Pomocí (roční) paralaxy se určují [vzdálenosti](#) hvězd, protože pomocí [denní paralaxy](#) by bylo měření značně nepřesné. Poloha vzdálené hvězdy se totiž vůči pozorovateli na Zemi za jeden den příliš nezmění.