

Gwiazdy podwójne do testu rozdzielczości

Niewątpliwie każdego miłośnika astronomii interesują rzeczywiste parametry posiadanego sprzętu obserwacyjnego. Jednym z nich jest zdolność rozdzielcza. Metodą na określenie zdolności rozdzielczej jest próba rozdzielenia ciasnych układów podwójnych. Załączona tabela podaje szeroki wybór gwiazd o różnych separacjach składników. Z powodu szybkiego ruchu składników podano elementy dla początku i końca 2015 roku, czyli dla epok 2015.0 i 2016.0.

W tabeli podano następujące dane:

Nazwa – oznaczenie gwiazdy

Sep [2015] – separacja między składnikami (w sekundach łuku)

PA [2015] – kąt pozycyjny składnika słabszego względem jaśniejszego (liczony od północy przeciwnie do ruchu wskazówek zegara) (Sep i PA dla epoki 2015.0)

Sep [2016] – analogiczne dane dla epoki 2016.0

PA [2016] – analogiczne dane dla epoki 2016.0

mag – jasności składników pary [magnitudo]

α_{2000} , δ_{2000} – rektascensja i deklinacja na epokę 2000