

## 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 2009 roku, czyli dla epok 2009.0 i 2010.0.

W tabeli podano następujące dane:

**Nazwa** – oznaczenie gwiazdy

**Sep [2009]** – separacja między składnikami (w sekundach łuku)

**PA [2009]** – kąt pozycyjny składnika słabszego względem jaśniejszego (liczony od północy przeciwnie do ruchu wskazówek zegara) (Sep i PA dla epoki 2009.0)

**Sep [2010]** – analogiczne dane dla epoki 2010.0

**PA [2010]** – analogiczne dane dla epoki 2010.0

**mag** – jasności składników pary [magnitudo]

$\alpha_{2000}$  ,  $\delta_{2000}$  – rektascensja i deklinacja na epokę 2000