

COMMISSION 27 OF THE I. A. U.
 INFORMATION BULLETIN ON VARIABLE STARS

Number 1280

Konkoly Observatory
 Budapest
 1977 May 20

PERIODICITE D'ETOILES Ap AUSTRALES

Des observations d'étoiles Ap faites récemment à l'aide du photomètre uvby du télescope danois de l'ESO conduisent aux résultats suivants.

Etoile	type spectral	grandeur de la variation en magnitudes	période trouvée
HD 59256=HR 2863	B9pSi	très faible	incertaine
HD 66255=HR 3151	AOpSi	un peu plus de 0.04 en \underline{y} , \underline{b} , \underline{v} et 0.08 en \underline{u}	6.8j
HD 66605	AOpSi	de près de 0.06 en \underline{y} à près de 0.08 en \underline{u}	2.23j
HD 73340=HD 3413	B9pSi	de moins de 0.025 en \underline{y} à plus de 0.045 en \underline{u}	2.67j
HD 83368=HR 3831	A8pSrSi	de 0.02 en \underline{y} à 0.05 en \underline{v} (0.04 en \underline{u})	1.43j
HD 83625	AOpSiSr	de l'ordre de 0.05, sauf en \underline{y} (env. 0.034)	-
HD 94660=HR 4263	AOpSi	~ 0	-
HD 96616=HR 4327	A4pSr	entre 0.03 et 0.04 pour \underline{y} et \underline{b} , plus de 0.02 en \underline{v} et moins de 0.08 en \underline{u}	2.45j

Le fait que la variation de HR 4263 est inférieure aux erreurs de mesure n'a été vérifié que durant un intervalle de 9 jours; il s'agit probablement d'une Ap de période longue.

L'une des étoiles qui avait été choisie comme comparaison, à savoir HD 65270 (B5), est légèrement variable, ce qui n'était pas connu jusqu'à présent. Cette variation est de l'ordre de 0.03 mag. en \underline{y} , \underline{b} et \underline{v} et d'un peu moins de 0.04 mag. en \underline{u} . La période est

$$P = 0.85j.$$

Des détails sur ces observations et les graphiques seront donnés ailleurs.

P. RENSON
 (Observations faites par J. MANFROID
 à l'"European Southern Observatory",
 La Silla, Chili).