

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

Number 2032

Konkoly Observatory  
Budapest  
1981 October 29  
HU ISSN 0374-0676

VARIATIONS PHOTOMÉTRIQUES ET PÉRIODE DE HR 2971  
(Note rectificative à l'I.B.V.S. No.2004)

Dans l'"Information Bulletin on Variable Stars" No.2004, nous annonçons que lors d'une mission d'observations à l'ESO en décembre 1980, HR 2971 avait montré des variations extrêmement grandes pour une étoile Ap. Toutefois cette variation apparente avec une période justement égale à 1 jour sidéral a seulement été provoquée par un accident dans le programme de réduction des mesures.

Celles-ci ont été reprises et réduites correctement. D'après les résultats ainsi obtenus, la variation est au contraire très faible; parmi les étoiles citées dans l'IBVS 2004, HR 2971 est même celle qui a la plus faible variation. L'analyse de ces résultats par la méthode habituelle montre que la période est 1,04j, donc quand même très proche d'1j.

L'avant-dernière ligne du tableau de la note citée doit être modifiée comme suit et tout le paragraphe relatif à cette étoile, immédiatement après le tableau, doit être supprimé.

Étoile	type spectral	période (j)	grandeur approx. de la variation (mag.)			
			y	b	v	u
HD 61966=HR 2971	B9pSi	1,040±0,003	0,004	0,008	0,010	0,030

L'erreur sur la période P peut paraître un peu grande compte tenu du rapport entre l'intervalle total des observations, soit un peu plus de 24j, et la valeur de P. Ceci est dû à ce que les phases auxquelles l'étoile peut être observée

restent proches les unes des autres d'une nuit à la suivante à cause de la très petite différence entre  $P$  et  $1j$ ; il n'y a finalement presque pas eu d'observations à la fois assez espacées dans le temps et très voisines en phase. L'ensemble des phases est néanmoins assez bien couvert.

La variation en  $u$ , qui est la plus grande, comme c'est le plus souvent le cas, présente un maximum aigu et un retard de phase de  $0,1$  à  $0,2 P$  par rapport à celles des autres couleurs, surtout de  $v$ . Les variations en  $y$ ,  $b$  et  $v$  sont non seulement plus faibles, mais aussi plus sinusoïdales. Comme dans le tableau de l'IBVS 2004, le dernier chiffre est évidemment très incertain pour les grandeurs des variations indiquées ci-dessus. Aux courbes moyennes qu'on peut tracer à travers les points représentant les mesures, se superposent d'appréciables fluctuations dues aux erreurs de mesures et peut-être à des fluctuations propres à l'étoile.

En ce qui concerne les indices,  $b-y$  varie extrêmement peu,  $m_1$  ne varie pratiquement pas, tandis que  $c_1$  présente une variation assez semblable à celle de  $u$  en forme et en grandeur.

J. MANFROID et P. RENSON  
Institut d'Astrophysique  
de l'Université de Liège  
Avenue de Cointe 5  
B-4200 Ougrée-Liège (Belgique)