

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

Number 2559

Konkoly Observatory  
Budapest  
23 July 1984  
HU ISSN 0374-0676

UNE AUTRE ÉTOILE Ap À ÉCLIPSES ?

Dans un bulletin récent (Renson et Mathys 1984), des indications ont été données concernant trois étoiles Ap qui présentent des éclipses. L'intérêt de telles étoiles est que l'étude des changements de leurs spectres durant les éclipses partielles pourrait mettre en évidence les inhomogénéités de composition de leurs atmosphères, qui ont été postulées notamment dans le cadre du modèle du rotateur.

Or une autre étoile à éclipses appartient peut-être aussi à la catégorie des Ap : BD+4°2748 = AX Vir. Elle est en effet renseignée comme Ap par Klemola (1962), dont c'est le numéro 174. Notons toutefois que le spectre n'avait pas été trouvé anormal par Cowley (1958) : n°59 de sa table II. Il est à souhaiter qu'il n'y ait pas d'erreur d'identification de la part de Klemola, qui donne pour cette étoile des coordonnées légèrement erronées; les véritables coordonnées pour l'époque 1900 sont en effet  $\alpha=13^{\text{h}}22^{\text{m}}7$  et  $\delta=+4^{\circ}24'$ . A la suite de la publication du travail de cet auteur, Bertaud a introduit cette étoile, sous le numéro 745, dans le deuxième supplément de son catalogue (1965), en reproduisant d'ailleurs telles quelles les coordonnées erronées que donnait Klemola.

De toute façon, cette étoile est malheureusement de magnitude encore plus élevée que les moins lumineuses de celles qui sont considérées dans le Bulletin n°2522. Sa magnitude est en effet 10,3 en dehors des éclipses.

La profondeur du minimum principal atteint 0,6 mag, tandis que celle du minimum secondaire est à peine 0,2 mag. La période est courte : 0,702527j, d'après les observations de Jensch (1935), qui avait appelé cette étoile 17.1935 Vir, Lause (1937) et Whitney (1955). Cela entraîne que les éclipses partielles sont très brèves, ce qui augmente l'inconvénient de la magnitude élevée. Des observations valables ne peuvent donc être envisagées qu'avec des instruments très performants.

La position de cette étoile est :  $\alpha=13^{\text{h}}25^{\text{m}}.2$  et  $\delta=+4^{\circ}08'$  pour l'époque 1950. Son type spectral est environ A2. Mais le type d'anomalie n'est pas défini, car Klemola (1962) signale seulement en note " $\lambda 4481$  and  $\lambda 4030$  are seen". Une meilleure étude spectrographique est donc souhaitée.

P. RENSON

Institut d'Astrophysique  
de l'Université de Liège  
5, avenue de Cointe  
B-4200 Ougrée (Belgique)

Références :

- Bertaud C., 1965, J.Obs. 48,211  
Cowley C.R., 1958, Astron.J. 63,484  
Jensch A., 1935, Astron. Nachr. 256,279  
Klemola A.R., 1962, Astron.J. 67,740  
Lause F., 1937, Astron.Nachr. 264,105  
Renson P. et Mathys G., 1984, Inform.Bull.Var.Stars 2522  
Whitney B.S., 1955, Astron.J. 60,453