

3 FEB. 1988

INFORMATIONS Be

88 Herculis : une autre Be remarquable par ses variations.

ANALYSE DES OBSERVATIONS FND DE 88 HER

88 HER = HD 162732, 6.68V, spectre Be.

Sur le conseil de FGR, j'ai commencé à observer cette étoile en 1986. Les mesures sont effectuées aux J40x10, à l'aide des repères de la figure 1. Du 12 FEV 86 au 11 JAN 88, je totalise 172 estimations d'éclat pour 142 nuits d'observation. L'ajustement de la séquence en degrés sur les mag V donne :

$$B = 6.40 \quad C = 6.64 \quad D = 7.29 \quad \text{degré} = .100 \text{ mag } v$$

Pour l'ensemble des mesures, on trouve $\sigma_0 = .130 \text{ mag } v$; comme la qualité de ces observations est jugée bonne, cette dispersion n'est pas imputable aux seules erreurs d'observation. Les figures 2 et 3 montrent les courbes respectivement obtenues en 86 et 87.

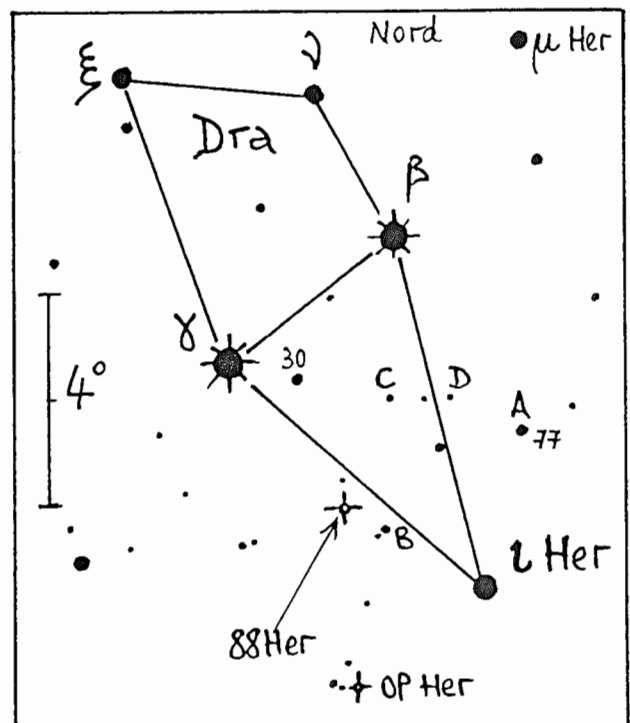
On note une baisse d'éclat de 0.3 mag entre JUN et SEP 87. Les variations sont moins nettes en 86, bien que je pense que le "M" se dessinant de MAI à SEP 86 ait quelque chance d'être réel. (En tous cas, je ne l'explique ni par la suggestion, ni par l'absorption différentielle). Sur ce dernier point, seul FGR peut trancher avec ses observations 1986 de cette Be.

CONCLUSION

Les résultats obtenus en 2 ans d'observation de 88 HER sont très encourageants. Comme OT GEM, il s'agit d'une Be qui montre des variations détectables en visuel.

Sous réserve que sa bibliographie le justifie, je propose d'inclure 88 HER aux programmes "Recherche" et "Campagnes" du GEOS.

S. FERRAND



REFERENCE : FIGER A., 1981, GEOS Circular on small amplitude variables SA1

Figure 1: | A 5.8 A2V | C 6.6 A0V
88 Her et | B 6.43 A0V | D 7.3 A0V
ses repères.

Remarque sur l'écart B-C : lorsque 88 HER est vue d'éclat intermédiaire entre B et C, les mesures sont difficiles (seulement 0.2 mag de différence entre ces repères). Ceux qui en seraient gênés, et surtout, toutes les "victimes" chroniques d'erreurs Carnevali sont priés d'utiliser la séquence de comparaison " A - B - D ". (C à escamoter)

