

. CE AQUARI (coord. 1950 : α 22 h 49 m 42 s , δ - 11° 01' 2)

Cette étoile est cataloguée dans le GCVS (69) comme RR, de mpg 11,3 à 12,8 et de période sous-multiple de 7,0 jour. Le GCVS ajoute que des observations visuelles effectuées durant plusieurs mois de 1954 à 1958 ne montrèrent pas de variations d'éclat (Tsesevich 1959); mais que, selon les données de Robinson, l'étoile pourrait être analogue à AI Vel, $p=0,16j$?, (Robinson 1966).

Nous avons effectué un petit nombre d'estimations de CE Aqr à Vars, au moyen du T 207 : l'étoile a été suivie le 8 Août 1975 de 0 h 50 à 3 h TU et les 11 - 12 Août de 21 h 55 à 3 h 15 TU.

J'ai eu en main les mesures de RML (23 estimations), FGR (20) et RAL (9). Les séries ne montrent rien d'autre que la dispersion aléatoire due à la scintillation (avec un écart-type des mesures de 0,05 à 0,08 mag).

. AG ANDROMEDAE (coord. 1950 : α 00 h 33 m 10 s , δ + 21° 38' 6)

Cette étoile est cataloguée dans le GCVS (69) comme " ? s " , de mpg 13,2 à 14,7 , sans autre précision. L'article de découverte est dû à Parenago (AN 239,119,1930).

Nous avons effectué à Vars un petit nombre d'estimations de AG And, en raison de la faiblesse d'éclat de la variable et de son repère D (voir fig.1) souvent nécessaire mais probablement plus faible que mag 15,0 et pas toujours perceptible au T 256. Les mesures sont au nombre de 106 ainsi réparties :

RML 45 , UHP 20 , URS 19 , FGR 18 , MRN 4 .

Seul RML a suffisamment observé pour avoir des séries significatives, ce qui se produit les 12 Août (17 mesures de 1 h 38 à 2 h 57) et 16 - 17 Août (19 mesures de 23 h 05 à 1 h 03). Lors de ces deux soirées, RML a relevé des variations rapides de 0,2 à 0,5 mag d'amplitude. Le 16 Août, RML a noté un minimum d'éclat à 23 h 38 qui est parfaitement confirmé par la série de UHP qui a observé de 23 h 10 à 24 h et qui a noté le minimum à 23 h 40. Les mesures de RML du 16 Août laissent entrevoir une période possible de l'ordre de 50 minutes.

Mais RML a obtenu sa meilleure courbe le 12 Août (voir fig.2) qui semble également indiquer une période un peu inférieure à une heure. La série FGR est bien corrélée mais elle est très indigente (6 mesures seulement, indiquées par des croix en fig.2)

En l'absence de toute donnée astrophysique sur AG And, il est permis de penser, à partir de ces quelques résultats, à une étoile du type AI Vel ou δ Sct à période plus courte que celle de SX Phe. Avant de faire l'objet d'une communication, ces éléments demanderaient bien entendu une confirmation solide, fondée sur de nouvelles et plus denses observations; mais il apparaît d'ores et déjà que AG And est une étoile que nous aurions tort de continuer à délaissier plus longtemps.

