

ETOILES SUSPECTES OU SOUS-ETUDIEES. Bulletin n° 27.

Observing Faint NSV Stars.

III. NSV 1201 Tau: Variable de faible amplitude ou Constante ?

NSV 1201 = CSV 100 291 a été annoncée variable en 1933 par RÜGEMER. Dans le NSV, cette étoile est classée RR? mpg 11.0 à 12.0 .

J'ai effectué 93 estimations de cette étoile au T 207 en 16 nuits à Paris, du 08 JAN au 16 MAR 83, totalisant 34h44m de surveillance. Située dans un beau champ à 4° au Np des Pléiades, α 03h33m13s et δ +27°19.3 (1950.0), NSV 1201 s'est révélée facile à mesurer au télescope grâce à 3 repères favorables A, B, C. (voir Figure 1) Une bonne qualité des estimations est donc probable.

D'après mes mesures, NSV 1201 ne semble pas avoir varié de façon très significative. En supposant l'équivalence 1 degré = 0.1 mag, l'écart-type des mesures est de 0.069 mag, ce qui demeure compatible avec une étoile constante.

Cependant la répartition des mesures n'est pas régulière autour de la moyenne: l'écart-type des moyennes journalières est encore de 0.059 mag alors que cette valeur aurait dû être environ 2 fois plus faible si la répartition des mesures avait été normale.

Il ne semble pas que la variabilité des moyennes journalières soit attribuable à un effet systématique identifié (du type "dérive Carnévali" par exemple).

13 moyennes journalières se trouvent situées dans une bande de ± 0.035 mag, les 3 autres moyennes correspondant à des éclats plus brillants que la norme. La moyenne "la plus brillante" (près de 0.2 mag au-dessus de la norme) est due aux 8 mesures du 19 JAN réparties sur 4h47m d'observation.

Si l'on va au bout de l'analyse, on peut imaginer que NSV 1201 soit une pulsante d'amplitude 0.2 ou 0.3 mag. Le type pourrait être Céphéide ou RR Lyr, car des variations au cours de la nuit ne sont pas exclues. Si elles existent, elles sont lentes et de faible amplitude. Plusieurs périodes semblent envisageables, sur des échelles de temps variées (de la demi-journée à la quinzaine de jours), avec une légère préférence pour une période de l'ordre de grandeur du jour. Toutefois cela n'est pas bien solide et demanderait à tout le moins d'être confirmé par une nouvelle saison d'observation.

En conclusion, NSV 1201 est une étoile constante ou alors une variable de faible amplitude. Il sera difficile de conclure sur elle visuellement, surtout si je devais demeurer le seul observateur. Cependant, l'agrément du champ aidant, il est probable que je poursuivrai au moins une saison l'observation de cet objet particulièrement bien adapté à l'observation avec le T 207 à Paris.

A. FIGER

REFERENCE.

RÜGEMER H., 1933, AN 248, 409.

Fig. 1

