

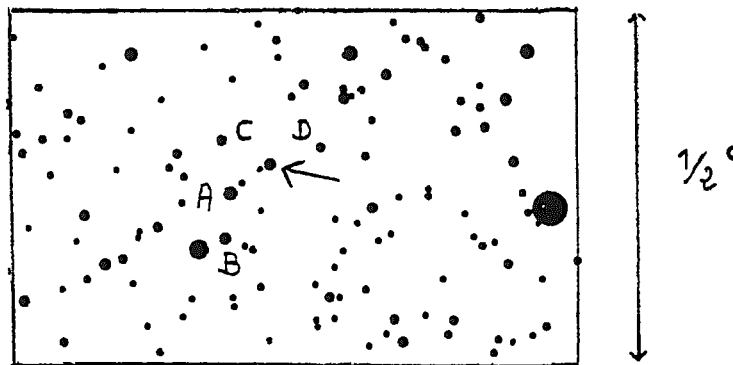
NSV 13514 VUL : RESULTATS NEGATIFS

NSV 13514 = CSV 5337 = SVS 78 = 4.1926

Cette étoile fut suivie visuellement, en septembre 1925, par G. Lange (1926) qui annonça qu'il s'agissait probablement d'une étoile à eclipses à courte période variant entre les magnitudes 10.5 et 11.4(p). Sa variabilité fut confirmée par H.U. Sandig (1950) et A. Filin (1958).

L'identification de NSV 13514 Vul a été faite pour moi par Mino Benucci à l'aide du programme informatique GUIDE basé sur le catalogue GSC établi pour le télescope spatial. J'en ai effectué 166 estimations de juin à octobre 1995.

fig. 1 : carte de NSV 13514 Vul tirée du programme Guide



Dire que je n'ai vu aucune variation d'éclat de cette suspecte par rapport aux étoiles de comparaison utilisées serait faux. Les estimations s'échelonnent même entre 7 et 13 degrés; ce qui pourrait représenter une amplitude de plus de 0.5 magnitude. Toutefois, l'étoile a toujours été vue entre les étoiles de comparaison B et C, avec une exception alors que l'étoile était fort basse (dernière estimation de la nuit, un degré plus faible que C).

Comme d'habitude, j'ai effectué des recherches de période sur mes 166 observations, avec la méthode PDM. Hélas, les seules périodes mises en évidence de façon flagrante sont le jour sidéral, ses multiples et ses sous-multiples.

Mon expérience de ce genre de recherche me fait conclure que les variations observées sont probablement dues à des différences de couleur entre la suspecte et les étoiles de comparaison et (ou) à un effet de position lors des estimations visuelles au télescope.

Un article sur NSV 13514 Vul a été publié par le N. Copernicus observatory and planetarium in Brno (1995) et signé Antonín Dedoch. Il confirme la variabilité de la suspecte et annonce une période possible de 0.148737 jour. Toutefois, de la carte d'identification jointe au texte, il s'avère que l'étoile observée par A. Dedoch n'est pas la même que celle que j'ai suivie. Il s'agit de l'étoile de comparaison A que j'avais choisie, mais dont je n'ai jamais eu besoin, l'étoile estimée par moi m'étant toujours parue plus faible que B.

Roland Boninsegna possédant le logiciel GUIDE a pu confirmer que les coordonnées de NSV 13514 correspondaient à un emplacement très proche de l'étoile que j'ai observée, alors que celle suivie par A. Dedoch s'en trouvait bien plus éloigné (voir carte).

J'en conclus donc que c'est bien NSV 13514 Vul que j'ai observée, que cette étoile n'est pas une variable rapide, ou que l'amplitude de ses variations est inférieure à 0.5 magnitude.

Bibliographie

A. Filin, 1958, Astronomitcheskii Tzirkoular n° 191.

A. Dedoch, 1995, N. Copernicus observatory and planetarium in Brno n° 31

H.U. Sandig, 1950, Astronomische Nachrichten, 278, 181 – 190.

Jacqueline Vandenbroere