

ETOILES SUSPECTES OU SOUS-ETUDIEES . Bulletin n° 26 .

15 JUL. 1983

Observing faint NSV stars : II. NSV 4123 UMa et NSV 4164 UMa .1. INTRODUCTION

NSV 4123 et 4164 UMa, distantes dans le ciel de moins d'un degré, sont analogues si l'on en croit le NSV (82) :

. NSV 4123 = CSV 100 966, Cep? 11,2 à 12,3 p,  $\left\{ \begin{array}{l} \alpha \ 8^h 29^m 26^s \ \delta +69^\circ 15' \\ \alpha \ 8^h 36^m 22^s \ \delta +69^\circ 37' \end{array} \right\} 1950.0$

L'article de référence est le même pour les 2 étoiles : K. SCHILLER (AN 267, 343-346, 1939) .

2. OBSERVATIONS

Durant l'hiver 1982-83, j'ai effectué à Paris quelques estimations sur ces 2 étoiles :

	Nb mesures	Nb nuits	Surveillance	Instruments
NSV 4123	23	9	9 h 05 m	T 207x96, T 256x114
NSV 4164	20	7	8 h 27 m	T 207x96, T 256x114

Ces étoiles n'ont pas été très faciles à observer: souvent à la limite de l'instrument, elles ne sont certainement pas plus brillantes que la magnitude 12; et les séquences sont peu favorables avec un seul repère significatif.

Quoi qu'il en soit, avec une amplitude photographique annoncée supérieure à une magnitude, je pouvais espérer des variations assez nettes en visuel, de l'ordre de la demi-magnitude.

De fait, je n'ai rien vu de tel, et cela ne m'a guère incité à poursuivre la surveillance.

3. DISCUSSION

En supposant que mon degré égale 0,1 magnitude, l'écart-type des mesures a été de 0,045 mag pour NSV 4123 et de 0,056 mag pour NSV 4164, ce qui milite nettement en faveur de l'hypothèse d'étoiles constantes.

NSV 4164 semble réellement constante, mais il n'est guère possible de faire des mesures soignées, en raison de la configuration du champ.

Pour NSV 4123, le cas est un peu plus délicat. La séquence est un peu plus satisfaisante et on ne peut exclure toute variation; si l'on considère par exemple les 3 dernières soirées d'observation, l'éclat estimé le 19 FEV pourrait être supérieur de 0,1 mag à ce qu'il était les 16 FEV et 05 MAR. Bien entendu, cet écart n'est probablement pas significatif.

En définitive, l'hypothèse de la céphéide de bonne amplitude semble très improbable pour les deux étoiles.

4. CONCLUSION

Il serait présomptueux de conclure à la constance d'éclat de NSV 4123 et 4164 à partir d'un aussi petit nombre d'estimations.

Mais ces étoiles étant peu motivantes, il y a peu de chances que je les réobserve l'an prochain.

A. FIGER