

T Vul

Michel DUMONT

1. INTRODUCTION

T Vul est une céphéide classique située à la position :

$$\alpha = 20 \text{ h } 51 \text{ m } 28 \text{ s} \quad \delta = +28^{\circ} 15' 02'' \quad (2000)$$

T Vul varie de la magnitude 5.41 à 6.09 avec un spectre qui évolue de F5 Ib à G0 Ib.

Les maximums se produisent suivant l'éphéméride : $2\,441\,705.1210 + 4.435\,462\,E$ [1].

Selon le GCVS, avant JJ 2 434 000 , la période était un peu plus longue (4.435 589 j).

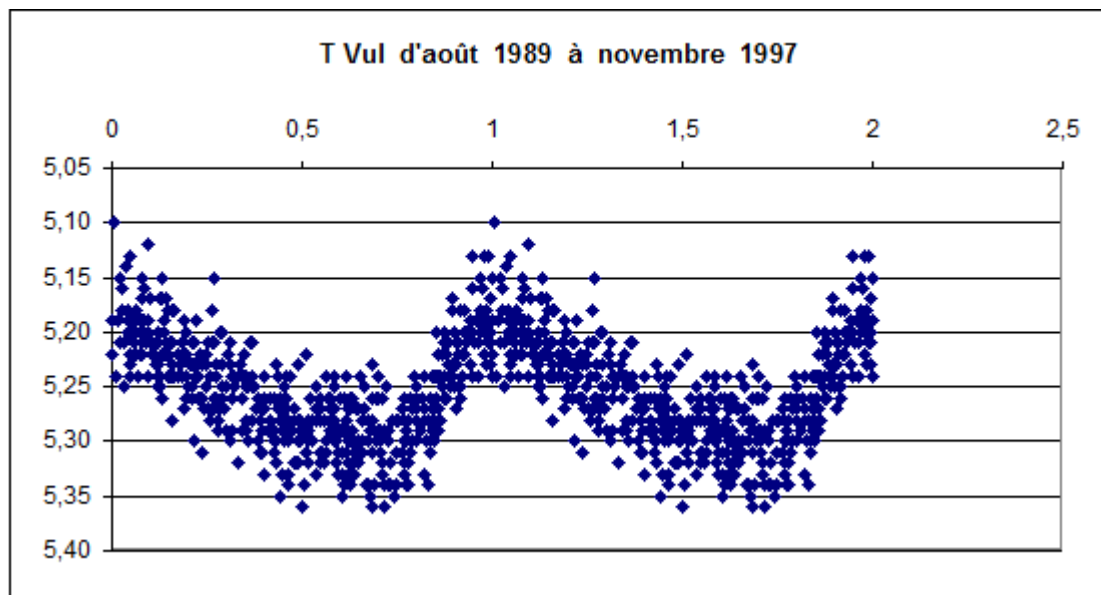
C'est une étoile brillante observable en début de nuit de mai à décembre.

2. LES OBSERVATIONS

J'ai observé T Vul d'août 1989 à novembre 1997 avec des jumelles de 50 mm (X 10) , effectuant ainsi 559 observations. Les étoiles de comparaison furent :

$$A = 32 \text{ Vul} \quad \text{mag. } 5.00 \quad \text{Sp. K5} \quad \text{et} \quad B = 27 \text{ Vul} \quad \text{mag. } 5.50 \quad \text{Sp. B9}$$

Toutes ces observations ont été composées suivant l'éphéméride du GCVS citée plus haut et l'on obtient la figure suivante :



On constate que l'étoile a varié de 5.10 à 5.36. La montée en éclat est plus rapide que la descente, ce qui est habituel pour une céphéide DCEP.

La dispersion des mesures n'est pas trop grande ; chaque mesure est à ± 0.07 magnitude, cette précision est courante pour des estimations visuelles lorsque la comparaison est facile à effectuer et lorsque l'étoile varie toujours entre les deux mêmes étoiles de comparaison.

3. **CONCLUSION**

Le maximum se produit bien à la phase 0 (ou 1) et l'éphéméride reste donc parfaitement valable (elle date de 1973). Il faudra vérifier cette stabilité dans 25 ans.

Référence : [1] Dr N.N Samus GCVS 2009