

**Observations BTL de ST CVN en 1988.**1. INTRODUCTION.

L'édition 1985 du GCVS fournit les éléments suivants :  
 RRC 11.04-11.60 V , sp.A1, M-m = 0.43 ,  
 JJ Hé1 = 24 40 390.467 + 0.329045 \*E , avec la mention  
 "Période variable ?".

FGR (NC 453), puis MRZ (NC 533) ont attiré l'attention sur cette étoile, en notant le décalage par rapport à l'éphéméride du GCVS, et ses forts O-C pour les différentes années 1984, 86 et 87.

2. OBSERVATIONS BTL.

Suite à ces NC, j'ai entrepris l'observation de ST CVN entre AVR et JUN 1988, à l'aide du T205x56, au cours de 7 nuits, pour un total de 82 estimations visuelles.

Les étoiles de comparaison utilisées sont les repères B et C figurant sur la carte fournie par MRZ.

L'amplitude observée est faible et n'excède pas 0.5 magnitude.

A l'exception de quelques mesures isolées, les observations montrent une courbe régulière qui est bien celle que l'on attend d'une RRC.

3. DISCUSSION.

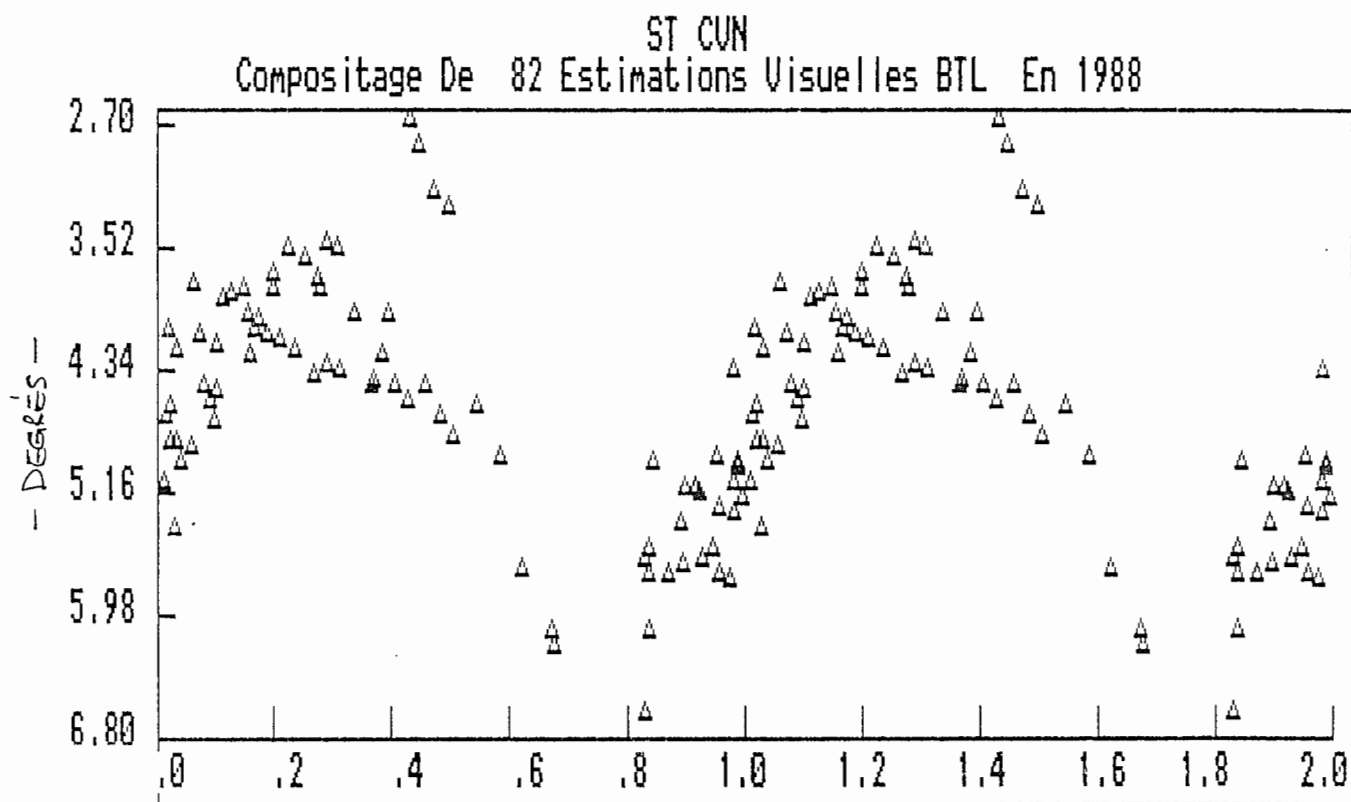
Le compositage brut des observations est montré en figure 1.

La figure 2 montre que le maximum d'éclat s'est produit à la phase 0.25, soit un O-C d'environ +0.082 jours.

Ces observations confirment que la période du GCVS est erronée.

L'observation intensive de ST CVN durant 1989, et l'utilisation des observations des années précédentes, permettront de rectifier la période pour l'époque actuelle.

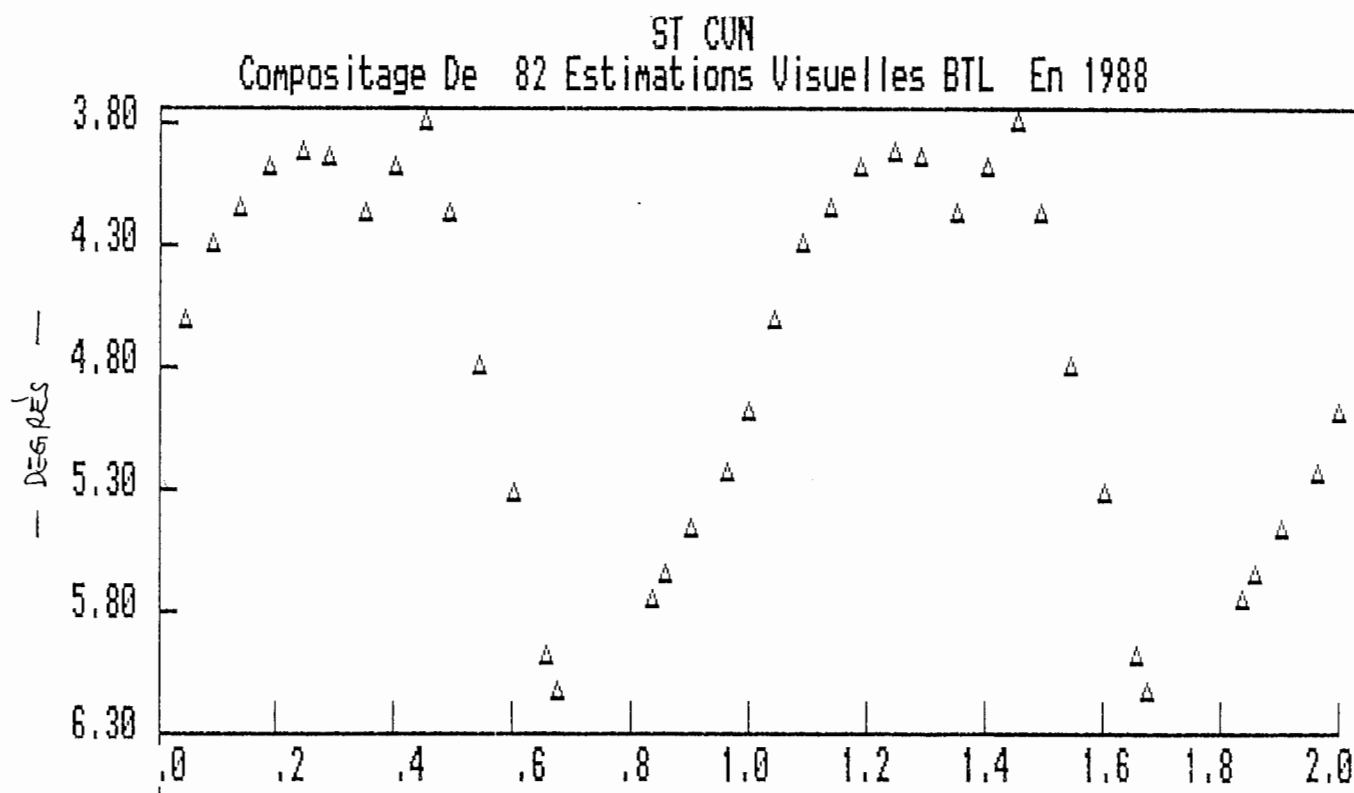
Guy Boistel.



Phase (hél) selon GCUS 85

Fig.1 : Compositage brut des estimations visuelles

Fig.2 : Compositage des moyennes par tranches



Phase (hél) selon GCUS 85