

1 MAYO 1986

Séquence arbitraire:  
 $A=6.9$   $B=7.4$   $C=8.0$   
 V 533 OPH

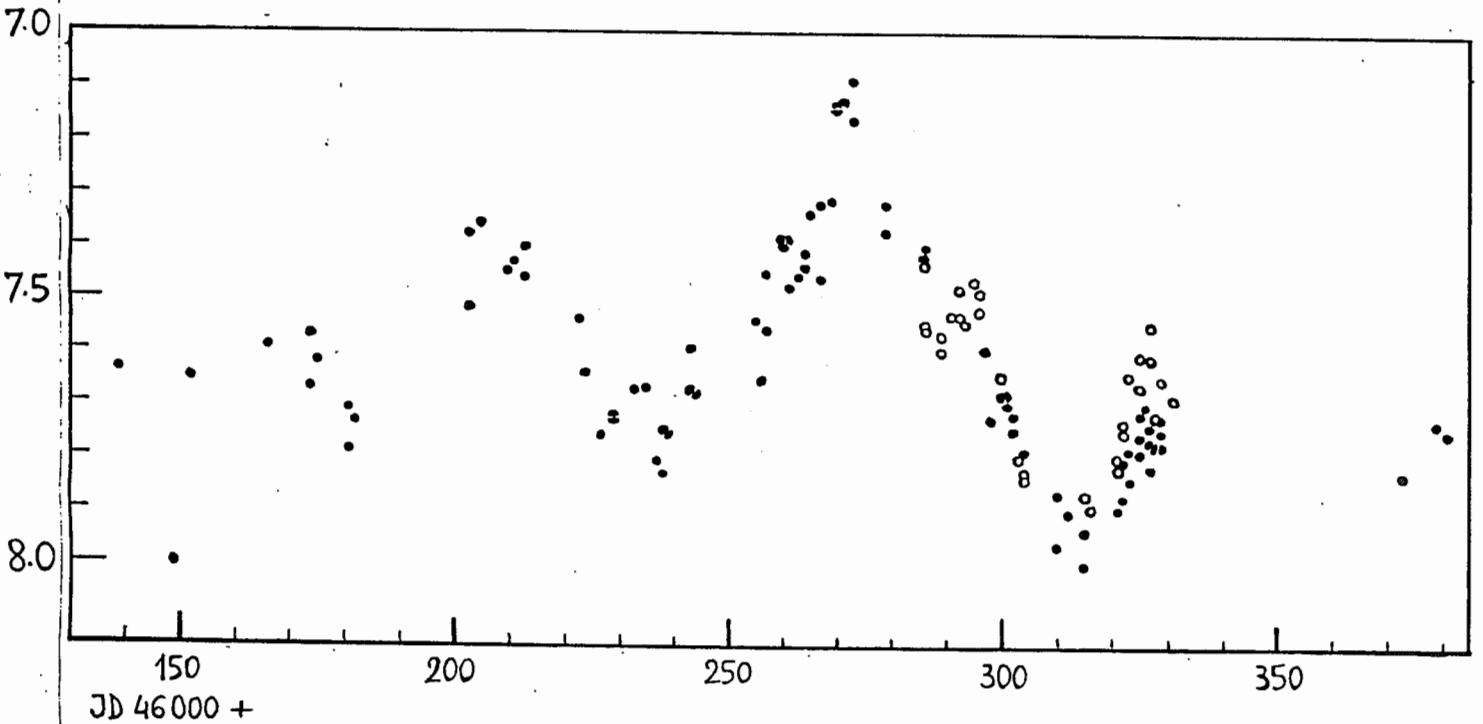


Figure 1

● = FND J40      ○ = FGR J80

Observations 1985 de V 533 Oph et GO Peg.

Depuis DEC 84, j'ai commencé à prospecter un grand nombre d'étoiles variables rouges portant à 64 le nombre de SR - L qui contient mon bilan annuel 1985. Choisis essentiellement pour l'observation télescopique, ces étoiles ont le plus souvent un éclat compris entre la 9<sup>e</sup> et la 11<sup>e</sup> magnitude visuelle. Cependant, quelques-unes sont accessibles aux jumelles et pourront intéresser plus largement les observateurs du groupe: c'est le cas de V 533 Oph et GO Peg.

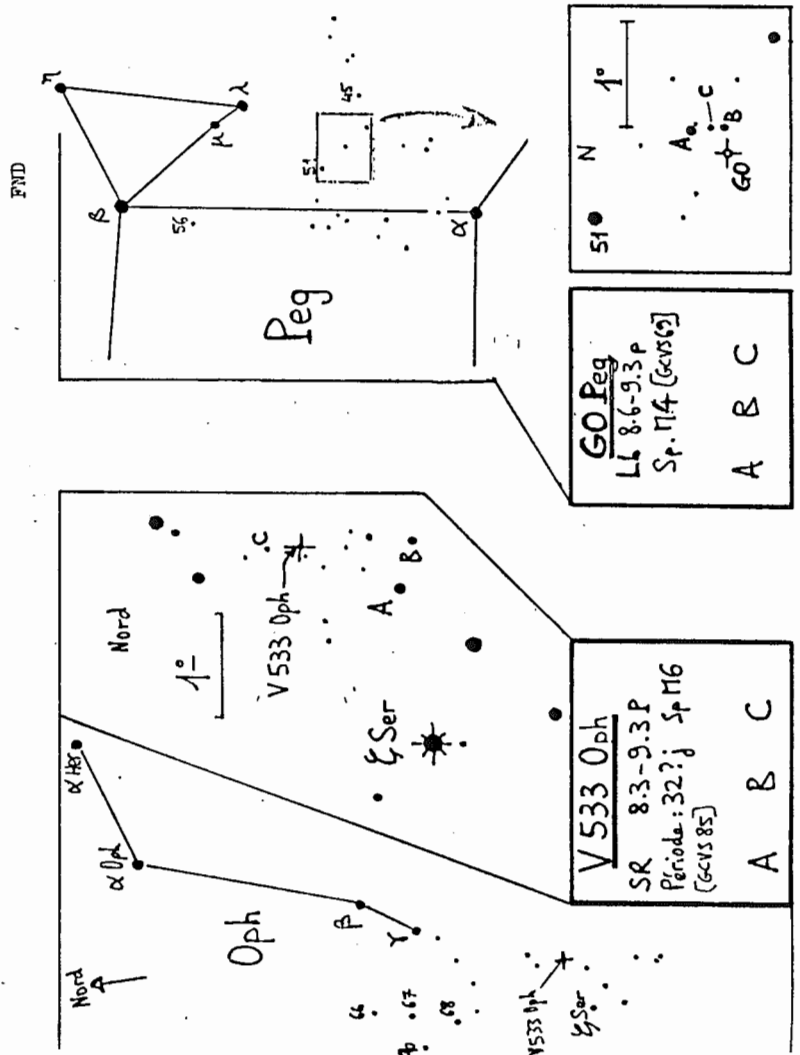
I. V 533 Ophiuchi

[GCVS 85] SR 8.3-9.3P période=32?j Sp. M6  
 Les observations FND J40 (87 estim. du 14 MAR au 11 NOV 85), complétées des 30 estim. FGR J80 (8 AUG au 22 SEP 85), apparaissent en figure 1. Si l'amplitude des variations ( $\sim 0.9m$ ) confirme le GCVS, la période de 32 jours est remise en question, la courbe suggérant une périodicité de 70-80 jours.

II. GO Pegasi

[GCVS 69] Ib 8.6-9.3p Sp. M4  
 La figure 2 montre la courbe visuelle FND J40 (94 estim. du 27 JUN 85 au 14 JAN 86). Les variations d'une demi-magn. semblent régulières, probablement de type SRB et de période 90 jours environ.

Compte tenu de ces premiers résultats d'observation, il paraît envisageable, avec le concours de plusieurs observateurs, de disposer d'éléments suffisants, dans une ou deux saisons, pour conclure de façon plus définitive et publier les résultats en GEOS Circular SR.



Séquence  
arbitraire :  
A=6.5 B=7.5 C=8.5

GO Peg

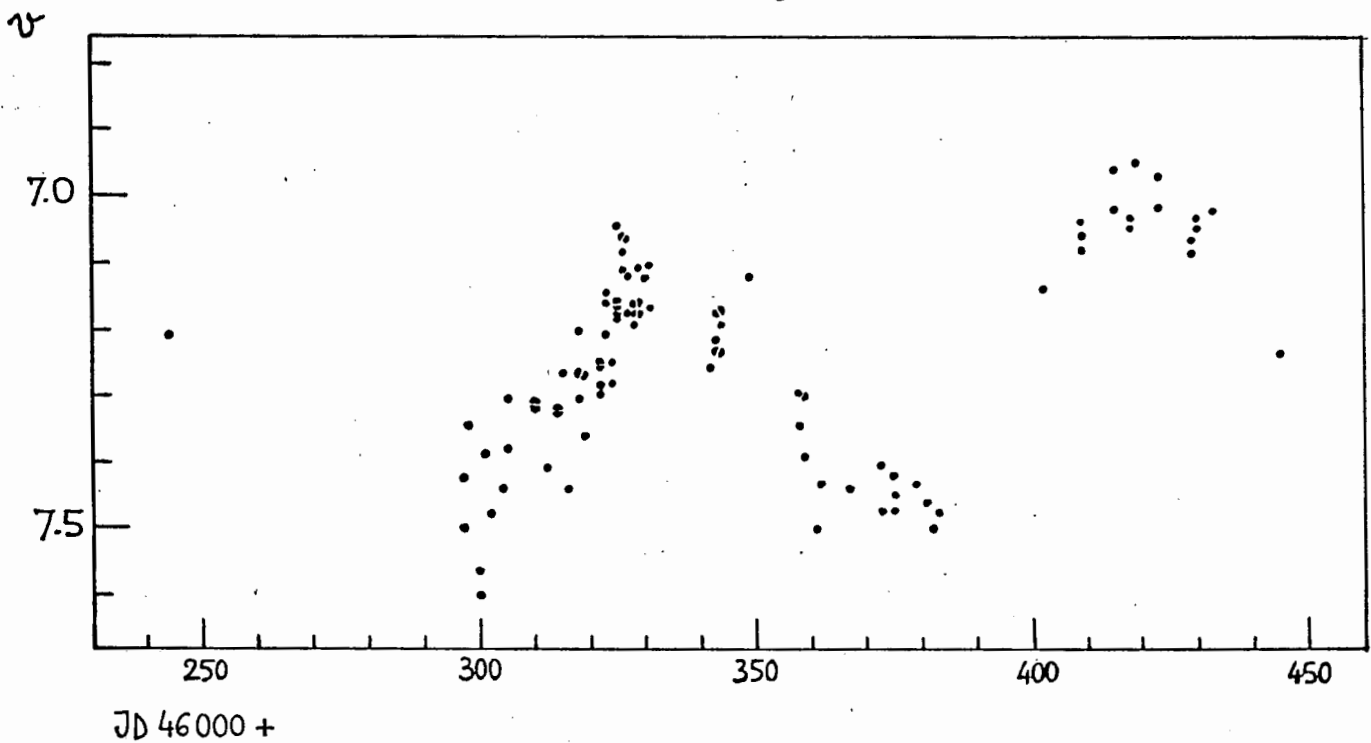


Figure 2