

INFORMATION SR. BULLETIN N°30**FP Vir: Une saison en 1991**I) Une variable oubliée...

FP Vir (A=13h 33mn 22s, D= +8° 32'9 1950,0; Spectre M4III) a fait l'objet de 93 estimations d'éclat en 1988 et 127 en 1989. Elle est donc peu suivie au GEOS. Pourtant sa grande amplitude (6,72-7,35)<sub>v</sub> en fait une étoile agréable et sa période incertaine de 40 jours un objet intéressant à observer. Il est vrai que sa faible hauteur relative au-dessus de l'horizon fait qu'elle ne peut être suivie annuellement que 3 mois par les observateurs du soir.

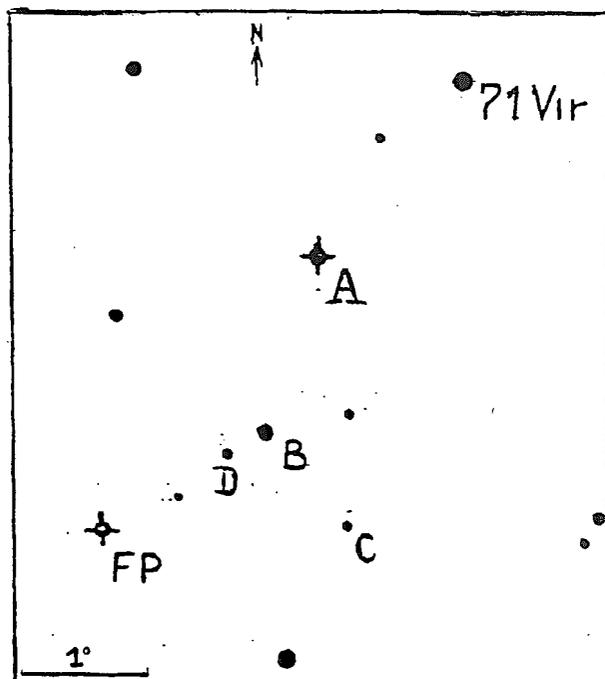


Figure 1

II) Des observations intéressantes:

Ayant vu fortement varier FP Vir en 1991, j'ai voulu comparer mes observations avec celles d'un autre membre du GEOS. Bien que DMT soit sujet à un effet CARNEVALLI important, il possède un degré très voisin du mien, ce qui permet une comparaison cohérente de ses courbes de lumière et des miennes. J'ai donc effectué un simple compositage des points-mesures des 2 observateurs. Il n'y a eu aucune correction à apporter à ce dernier. Le résultat se montre probant (Fig. 2). Les deux courbes sont bien corrélées. Les variations d'éclat montrent une amplitude de 0,9 magnitude. L'axe des abscisses est gradué en nombre de jours écoulés depuis le 1er février (jour 0). Ce qui permet une lecture directe du cycle de variation: 80 jours. D'autre part, il semble y avoir un maximum vers le jour 20.

III) Une étoile à observer:

Pour déterminer la période de FP Vir, il faut maintenant un grand nombre d'estimations visuelles étalées sur plusieurs années. Il serait même souhaitable que certains l'observent en hiver le matin, de façon à étendre le suivi annuel: Sur la figure 2, les 5 points situés autour du jour 20 représentent des estimations faites en février. La figure 1 donne la variable avec ses repères.

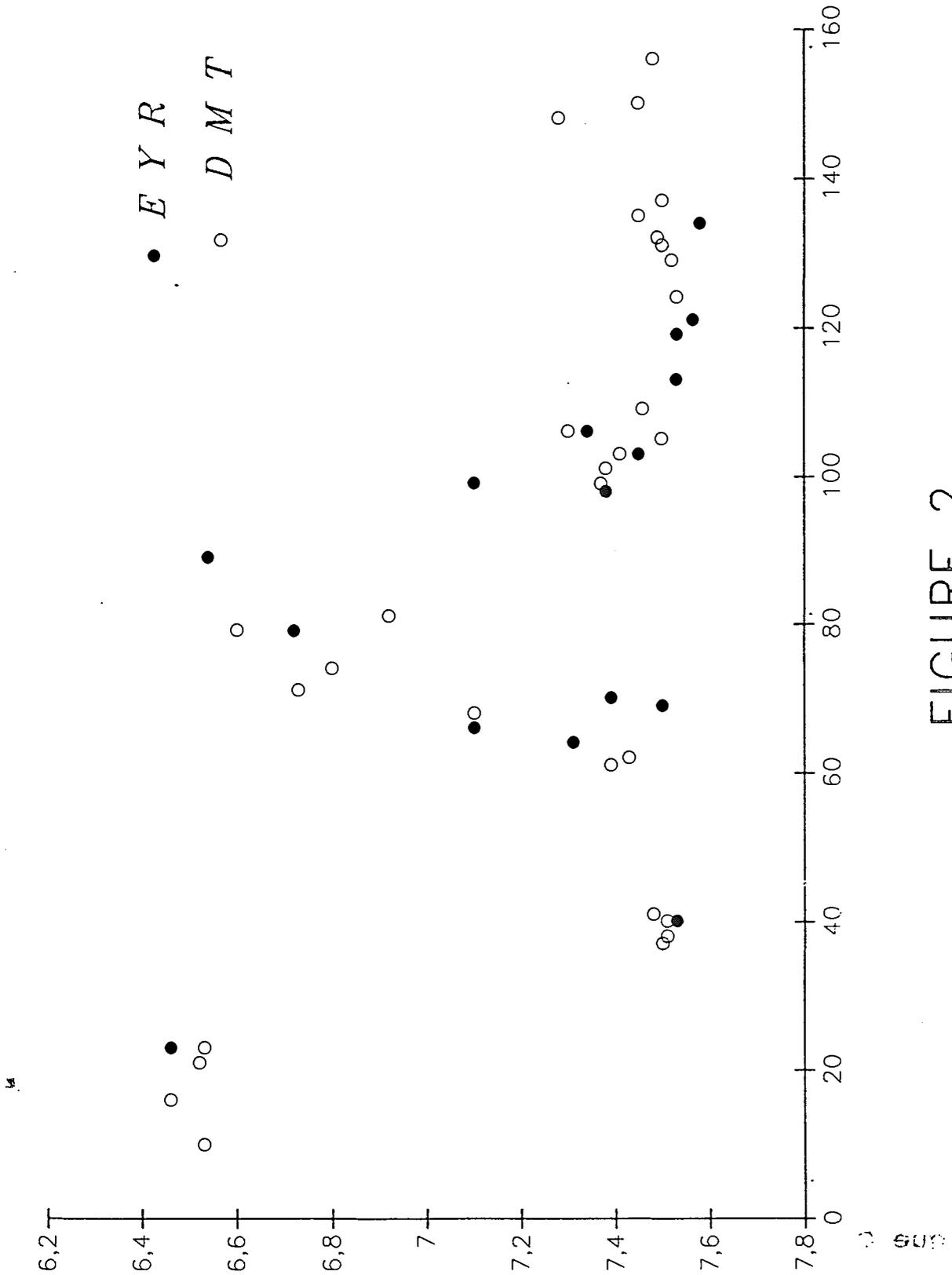


FIGURE 2