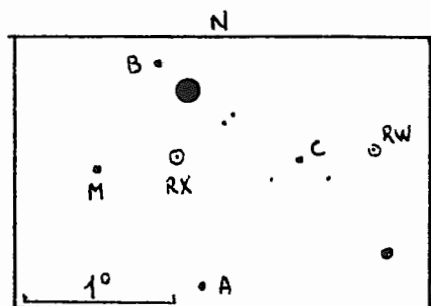


RX Cam

Données du GCVS 1985 : Variable de 7,30 à 8,07 de type DCEP ; spectre : F6-G2 IB
 Max : 42 766, 583 + 7,912024 E M-m = 0,28

Observateur : Michel DUMONT (DMT). 56 estimations de septembre 1997 à décembre 1998.
 Instrument : Jumelles de 50 mm (X 10)



Séquence personnelle :
 M = 7,1 F0 (Sky 2000)

A = 7,8

B = 8,3

C = 8,7

fig. 1 : Champ de RX Cam

Le tableau suivant résume le compositage par tranches de 0,1 phase et la figure 2 est la courbe de lumière résultant de ce compositage. On obtient les résultats suivants :

Nb	Phase	mag	Nb	Phase	mag
5	0,00 à 0,09	7,51	10	0,50 à 0,59	8,20
4	0,10 à 0,19	7,57	5	0,60 à 0,69	8,31
6	0,20 à 0,29	7,54	2	0,70 à 0,79	8,38
5	0,30 à 0,39	7,84	8	0,80 à 0,89	8,05
2	0,40 à 0,49	8,06	9	0,90 à 0,99	7,64

mag. au min : 8,4
 mag. au max : 7,5
 amplitude : 0,9
 min à la phase 0,75 + 0,05
 max à la phase 0,03 + 0,08
 M-m = 0,28

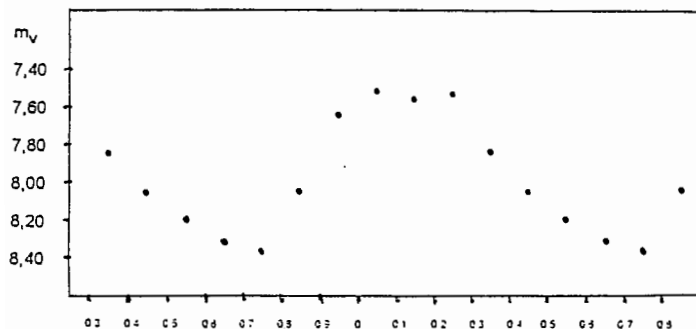


figure 2 : Courbe de lumière obtenue en calculant les moyennes par tranches de 0,1 phase.

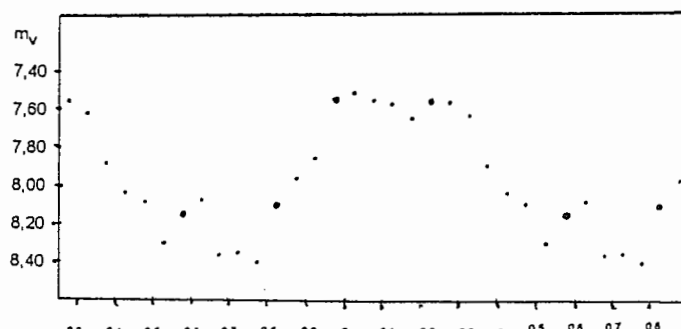


figure 3 : Courbe de lumière obtenue en calculant les moyennes par tranches de 0,05 phase. Les gros points correspondent aux moyennes d'au moins 5 observations.

Il n'est pas possible de savoir si la remontée d'éclat autour de la phase 0,25, moyenne de 6 observations, correspond à un maximum double, ou s'il s'agit d'imprécisions dans les observations. Les céphéides dont la période est comprise entre 8 et 10 jours ont souvent des maximums doubles (1).
 La figure 3 est un compositage par tranches de 0,05 phase. Certaines tranches sont trop pauvres en quantité d'estimations, mais ce compositage permet de lire plus confortablement les résultats.

Michel DUMONT

(1) M.W. Feast : "Cepheids variables" in Light Curves of variable stars (C. Sterken and C.Jaschek, Cambridge University Press, 1996).

(2) Tous les résultats numériques et les graphiques ont été obtenus par le logiciel TOUTALAMAIN de DMT.