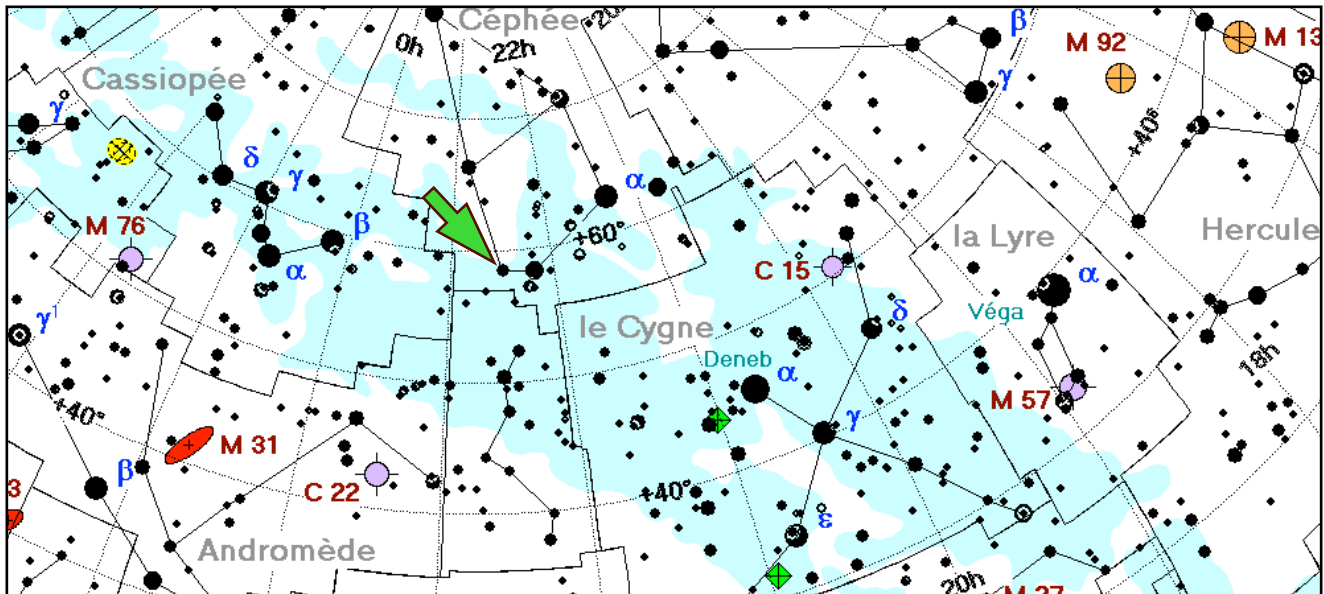


DELTA CEPHEI



Étoile	A Dr.	Décl.	Mag.	Sépar.	A. Pos.	Coul.	Beauté	Diff.
δ Cep	22h 29m	+58° 24'	3,6 à 4,3	41"	191°	0 B	Belle	Aucune

PROTOTYPE DES CÉPHÉIDES.

À la différence des étoiles binaires à éclipses, la variabilité de Delta Cephei est due aux gonflements répétés et réguliers de celle-ci. De plus, la longueur du cycle de pulsation est proportionnel à la brillance absolue de l'étoile.

Le rapport brillance absolue/apparente peut donc être employé pour déterminer la distance de l'étoile. *Edwin Hubble* a utilisé cette propriété et le nouveau télescope de 100 pouces du mont Wilson pour découvrir, en 1925, que la nébuleuse d'andromède était en fait une galaxie éloignée et non une nébuleuse rapprochée. Ceci multipliait par 100 le volume de l'univers!



Variable célèbre, Delta Cephei est en outre une double. Avec une séparation de 41 secondes vous pourrez admirer ses couleurs au moyen lunette de 60 mm et un grossissement de 25X.

Bonnes observations,

Luc Descoteaux.



Henrietta Swan Leavitt remarqua la première la relation luminosité/période des céphéides du petit nuage de Magellan en 1912. La période de Delta Cephei, très régulière, était connue depuis longtemps, en 1784, par John Goodricke.