

S. Pégase

Objektyp: **Chapter**

Zeitschrift: **Bulletin de la Société Vaudoise des Sciences Naturelles**

Band (Jahr): **46 (1910)**

Heft 169

PDF erstellt am: **23.07.2024**

Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften. Sie besitzt keine Urheberrechte an den Inhalten der Zeitschriften. Die Rechte liegen in der Regel bei den Herausgebern.

Die auf der Plattform e-periodica veröffentlichten Dokumente stehen für nicht-kommerzielle Zwecke in Lehre und Forschung sowie für die private Nutzung frei zur Verfügung. Einzelne Dateien oder Ausdrucke aus diesem Angebot können zusammen mit diesen Nutzungsbedingungen und den korrekten Herkunftsbezeichnungen weitergegeben werden.

Das Veröffentlichen von Bildern in Print- und Online-Publikationen ist nur mit vorheriger Genehmigung der Rechteinhaber erlaubt. Die systematische Speicherung von Teilen des elektronischen Angebots auf anderen Servern bedarf ebenfalls des schriftlichen Einverständnisses der Rechteinhaber.

Haftungsausschluss

Alle Angaben erfolgen ohne Gewähr für Vollständigkeit oder Richtigkeit. Es wird keine Haftung übernommen für Schäden durch die Verwendung von Informationen aus diesem Online-Angebot oder durch das Fehlen von Informationen. Dies gilt auch für Inhalte Dritter, die über dieses Angebot zugänglich sind.

En 1910, le retard a dû être de nouveau fort important, puisque l'étoile a augmenté de près d'une grandeur entière dans les 18 jours qui ont suivi la date du max. prévu, sa disparition dans le crépuscule ayant alors malencontreusement mis fin aux observations.

En résumé, *cette étoile subit souvent des retards considérables.*

CHAPITRE X

S Pegase. (Fig. 6.)

Chambers. <i>Descriptive Astronomy</i> 1877.	Période de 318 j.	7 à < 12
Flammarion. <i>Les Etoiles</i> 1880	» 318 j.	7,6 à 12,2
Ch. André. <i>Astronomie stellaire</i> 1899	» 318 j.	7,6 à < 13,0
Ann. du Bur. des Longitudes 1909	» 317 j.	7,6 à 13,0
Valentiner. <i>Astr. Handwörterbuch</i> 1900	7,3-8,0 — 12 — < 13	
Découverte : Marth, 1870.		

On trouve cette étoile en partant du quadrilatère mentionné à propos de R Pégase et en prolongeant la ligne 57-59 d'environ quatre fois la distance entre ces deux étoiles.

Voici les données de Pickering :

Position de l'Etoile	B D. M	Phot.	Est
23 H. 6,7 + 8,11 (59 Pégase)	6	5,08	4,7 Flamm. 5,4
23 H. 11,8 + 10,4	8,5	8,33	—
23 H. 13 + 8,58	8,2	7,55	—
23 H. 13,3 + 7,18	8,1	8,18	8,9
23 H. 13,5 + 8,27	9	9,38	—
23 H. 14,6 + 8,31	8,9	9,31	9
23 H. 14,8 + 8,28	—	9,5	—
23 H. 15,9 + 9,39	8,6	8,74	—
23 H. 16,2 + 8,53	8,7	9,14	—
23 H. 14,8 + 7,27	7,3	7,01	7,2

Mes observations antérieures à 1906 sont trop peu concluantes pour être transcrites ici.

Série 1906.

Août 23 et 26, invis. à la jumelle.		Sept. 12	= 8,3
» 27 < 8,18	= 8,3	» 13	= 8,4
Sept. 7 < 7,05 < 7,55 >> 8,18		» 14	= ± 8,5
	= 7,8	(Max. prévu le 27 août).	
» 11 < 8,18	= 8,3		

Toutes ces observations ont été faites à la jumelle, comme celles de R Pégase la même année; de ce fait, elles n'ont duré que 18 jours, l'étoile étant encore invisible à la jumelle la veille du maximum prévu. Le maximum a été de courte durée puisque le 27 août, comme le 11 septembre, l'étoile n'était que de 8,3; dans l'intervalle (observation du 7 septembre) elle s'est élevée à 7,8 environ, avec un retard de 7 à 11 j. sur les prévisions.

Série 1908.

Juillet 26	= 9,2	(la plus faible de toutes étoiles visible dans le champ).	
» 27	= 9,3		
» 30	= 9,4	Août 20	= 9,9
» 31	= 9,5	» 23	= 10,0
Août 1	= 9,5	» 26	= 10,0
» 2	= 9,5	» 28	= 10,1
» 17	= 9,7	» 31	= 10,2
» 19	= 9,9	N'a plus été visible en septembre	

Ce n'est pas sans beaucoup de tâtonnements que j'ai trouvé cette étoile; vu son faible éclat je ne pouvais plus la chercher à la jumelle, comme en 1906. A la lunette elle forme avec quatre autres petites étoiles un éventail, ou une sorte de sextant dont elle occupe le milieu de la partie courbe; deux seulement de ces petites étoiles sont mentionnées par Pickering qui leur attribue comme éclat 9,31 et 9,5; les deux autres, à gauche et à droite de S me paraissent être d'environ 9,7; à l'ouest, un peu plus loin que 9,31 se trouve l'étoile de 9,38, suivie d'une autre un peu plus brillante; au nord, il y a une étoile de 9,14. Pendant

les soirées de clair de lune, entre le 2 et le 17 août, S. Pé-gase était inobservable.

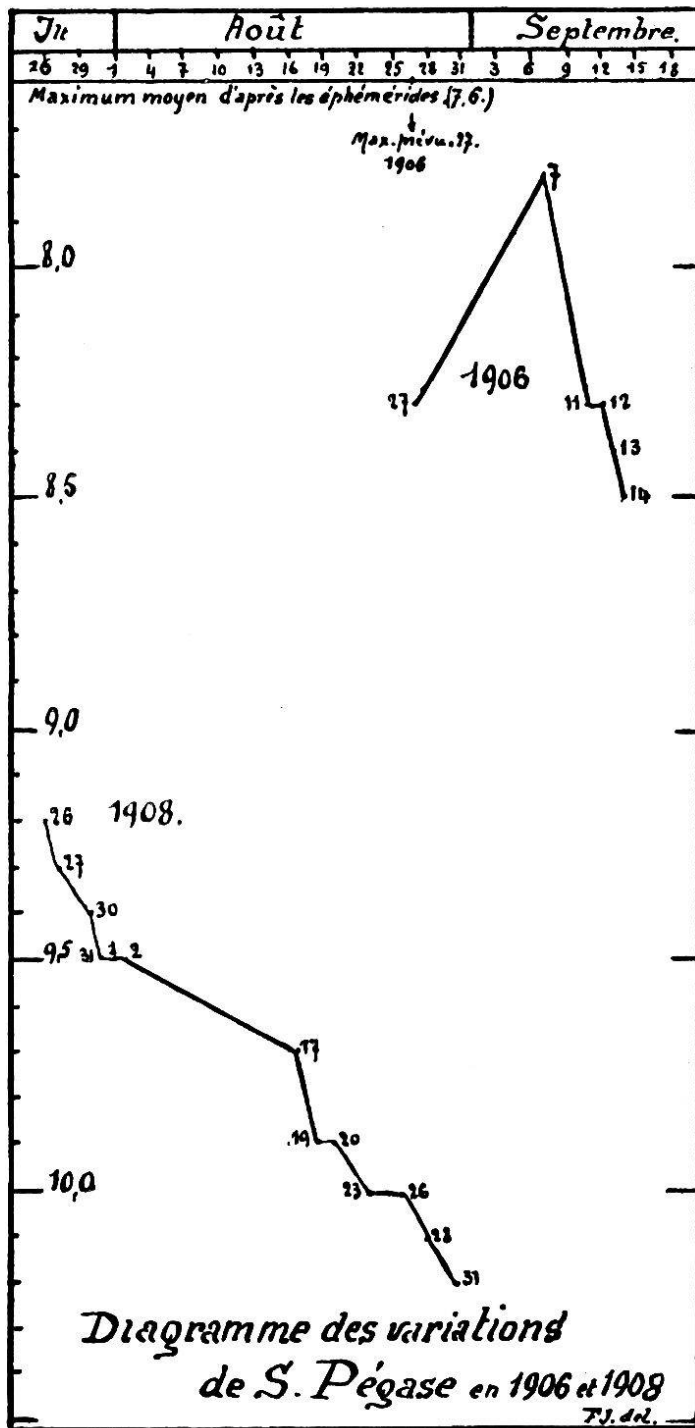


FIG. 6.

malgré l'analogie de la période, diffère sensiblement de celle de Mira Ceti. (Fig. 6).

La baisse constatée en 13 observations réparties sur 36 jours a été lente : 0 mag. 0,25 par jour. Impossible de dire quoi que ce soit du maximum trop éloigné (23 mai).

En 1909, la saison favorable aux observations correspondait au minimum, annoncé pour le 20 octobre. En août, déjà, l'étoile était invisible et par conséquent inférieure à 10,2.

S'il est possible de tirer une conclusion de 19 observations réparties sur deux années, je dirai qu'il me semble que S Pégase a des maxima courts, accentués, et que l'allure de sa courbe,