

Schreiben des Herrn Prof. Secchi, Dir. der Sternwarte des Collegio Romano, an den Herausgeber.

Dans ma dernière je vous annonçais la grande facilité d'observer les spectres stellaires avec la nouvelle construction de spectroscopie que j'ai réussi à combiner. Bientôt j'espère de pouvoir vous envoyer une liste des objets examinés, mais pour le moment je ne pourrais différer davantage à vous signaler une particularité curieuse de l'étoile γ Cassiopée, unique jusqu'à présent. Celle-ci est que pendant que la grande majorité des étoiles blanches montre la raie f très-nette et large, et comme α Lyre, Sirius etc., γ Cassiopée a à sa place une ligne lumineuse très-belle et bien plus brillante que tout le reste du spectre. La place de cette raie est, autant que j'en ai pu prendre des mesures, exactement coïncidente avec celle de f , et on peut très-bien en faire la comparaison avec l'étoile voisine β Cassiopée. La mesure je l'ai prise en plaçant une pointe de repère dans le chercheur et couvrant la raie dans la grande lunette avec la pointe micrométrique du spectroscopie: si les deux lunettes sont portées de l'étoile γ à l'étoile β et placées de la même manière sur l'une et sur l'autre on

trouve que la position de la raie luisante de la première correspond à la raie obscure de la seconde. J'espère pouvoir faire ces mesures d'une manière plus exacte encore. En comparant ainsi l'étoile β Pégase on trouve que la f tombe sur une région noire des bandes que cette étoile présente. Du reste la bande luisante que montre γ Cassiopée, n'est pas unique, il y en a plusieurs autres, mais assez plus petites, et je ne les ai pas mesurées. Cette étoile présente donc un spectre inverse de celui du type ordinaire des étoiles blanches.

Pour vous donner une idée pratique de l'effet de cette bande je vous dirai que cette ligne brille sur le reste du spectre comme le groupe du magnésium brille sur le fond lumineux du spectre lorsqu'on brûle ce métal.

Dans une autre lettre les détails des autres étoiles. — M. Respighi a vérifié ces résultats et a même vu avec sa lunette de 5 pouces seulement plusieurs beaux spectres avec l'usage de ma combinaison.

Rome, 1866 Août 23.

A. Secchi.

Elemente und Ephemeride des Planeten (89). Von Herrn Th. Wolff.

0 ^h m. Zt. Berlin.	AR. app.	Decl. app.	log Δ	0 ^h m. Zt. Berlin.	AR. app.	Decl. app.	log Δ
1866 Oct. 3	20 ^h 25 ^m 33 ^s	—10° 56' 7	0,17681	1866 Nov. 1	20 ^h 49 ^m 23 ^s	—7° 45' 2	
4	26 1	—10 50,5		2	50 32	—7 38,0	
5	26 30	—10 44,3		3	51 42	—7 30,7	
6	27 1	—10 38,0		4	52 53	—7 23,4	0,26695
7	20 27 33	—10 31,8	0,18840	5	20 54 6	—7 15,9	
8	28 7	—10 25,5		6	55 19	—7 8,5	
9	28 43	—10 19,3		7	56 33	—7 0,9	
10	29 21	—10 13,0		8	57 48	—6 53,4	0,27745
11	20 30 0	—10 6,7	0,19999	9	20 59 4	—6 45,6	
12	30 41	—10 0,3		10	21 0 21	—6 37,9	
13	31 24	—9 53,9		11	1 40	—6 30,1	
14	32 8	—9 47,4		12	21 2 59	—6 22,3	0,28772
15	20 32 54	—9 41,0	0,21150	13	4 19	—6 14,3	
16	33 41	—9 34,5		14	5 39	—6 6,3	
17	34 30	—9 28,0		15	7 1	—5 58,1	
18	35 20	—9 21,4		16	21 8 23	—5 50,2	0,29773
19	20 36 12	—9 14,9	0,22291				
20	37 5	—9 8,2					
21	38 0	—9 1,6					
22	38 56	—8 54,9					
23	20 39 53	—8 48,2	0,23420				
24	40 51	—8 41,3					
25	41 51	—8 34,5					
26	42 52	—8 27,6					
27	20 43 54	—8 20,7	0,24531				
28	44 58	—8 13,7					
29	46 2	—8 6,7					
30	47 8	—7 59,6					
31	20 48 14	—7 52,5	0,25624				

Elemente des Planeten (89).

Epoche = 1866 Sept. 1,0.

$M_0 = 339^{\circ} 44' 19'' 2$

$\pi = 349 30 29,8$

$\Omega = 311 31 7,5$

$i = 16 32 38,0$

$\phi = 9 37 22,2$

log $a = 0,406109$

$\mu = 872'' 656.$

Mittl. Aeq. 1866
Sept. 1.