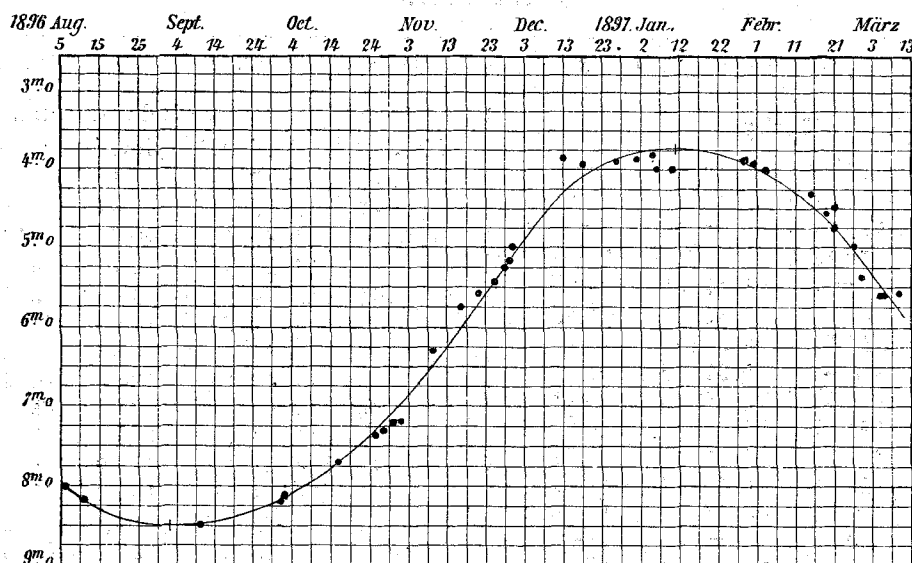


## Bemerkungen zu Tabelle III.

1. Luft dunstig. — 2. Die Schätzung im Sucher giebt  $8^m 17$ ; im Refractor von 26 cm Oeffnung und 320 cm Brennweite schätze ich Mira =  $8^m 03$ . — 3. Mond. — 4. Nebel. Im Binocle und im Sucher schätze ich resp. Mira =  $6^m 37$  und =  $6^m 24$ . — 5. Nebel; Mond. — 6. Beobachtung von Wolken gestört. — 7. Mit blosssem Auge schätze ich Mira =  $4^m 07$ . — 8. Dunstig; mit blosssem Auge schätze ich Mira <  $4^m 2$ .



Aus der vorstehenden Curve geht hervor, dass Mira Ceti 1896 Sept. 2 im Minimum ( $8^m 50$ ), 1897 Jan. 11 im Maximum ( $3^m 70$ ) war.

Diese Grössen würden nach der Scala von Schönfeld und Argelander etwa  $8^m 8$  und  $3^m 5$  heissen.

Utrecht, 1897 März 19.

Das Maximum von Januar 1897 gehört also zu den sehr schwachen. Von den vierzehn in den Jahren 1840 bis 1859 vollständig beobachteten Maximis (E. Heis, de Mira Ceti, 1859) war nur ein einziges (1847 Nov. 16) schwächer.

Dr. A. A. Nyland.

## Observations du Soleil

faites à l'observatoire de Lyon, en 1896, par M. J. Guillaume.

Mois	Nombre d'observa- tions	Taches				Facules				Nombre proport. des jours sans taches
		Nombre des group.			Surface	Nombre des group.			Surface	
		Sud	Nord	Total		Sud	Nord	Total		
Janvier	9	12	7	19	1676	17	15	32	33.0	0.00
Février	15	14	11	25	1528	18	22	40	51.8	0.00
Mars	17	17	11	28	1170	26	21	47	53.4	0.00
Avril	20	15	14	29	1091	23	23	46	46.4	0.05
Mai	22	10	5	15	538	23	16	39	35.0	0.00
Juin	19	9	6	15	1441	16	14	30	27.5	0.00
Juillet	10	12	5	17	1279	14	9	23	29.4	0.00
Août	16	8	4	12	602	18	10	28	26.9	0.07
Septembre	17	11	10	21	1974	18	9	27	31.4	0.00
Octobre	11	11	5	16	653	21	7	28	25.9	0.00
Novembre	15	14	10	24	1231	12	11	23	21.2	0.00
Décembre	8	12	6	18	1046	12	6	18	17.9	0.00

Les observations sont faites par projection (images de  $0^m 20$  de diamètre) à l'équatorial Brünner de  $0^m 16$  d'ouverture et un grossissement de 45 fois.

Le soleil a été vu sans taches les 16 Avril et 8 Août.

Observatoire de Lyon, 1897 Avril 4.

Les surfaces données par le tableau ci-dessus sont exprimées en millièmes de l'hémisphère pour les taches, et en millièmes pour les facules, et sont réduites au centre du disque solaire.

J. Guillaume.