

Étoile	Gr.	1887	$\alpha$ 1887.0	$\delta$ 1887.0	Étoile	Gr.	1887	$\alpha$ 1887.0	$\delta$ 1887.0
DM. +78°228	9.5	Mars 16	6 <sup>h</sup> 24 <sup>m</sup> 11 <sup>s</sup> .71	+78° 21' 53".6	DM. +52°1109	8.5	Févr. 17	6 <sup>h</sup> 31 <sup>m</sup> 1 <sup>s</sup> .97	+52° 4' 42".6
		» 17	11.99	56.1			» 18	1.72	41.8
		» 18	12.09	56.1			Mars 13	2.02	42.3
		6 24 11.93	+78 21 55.3	» 18			1.85	42.4	
DM. +53°1035	9.0	Févr. 17	6 24 19.47	+53 43 33.8	SD. -17°2077	9.0	Mars 2	7 34 11.97	-17 52 26.4
		» 18	19.41	33.9			» 9	11.99	26.2
		Mars 13	19.51	33.1			» 16	11.83	23.7
		6 24 19.46	+53 43 33.6	7 34 11.93			-17 52 25.4		
DM. +75°260	8.8	Mars 15	6 25 57.60	+75 20 53.2	SD. -17°2106	8.7	Mars 2	7 37 5.34	-17 56 34.9
		» 16	57.71	53.1			» 9	5.37	37.1
		» 17	57.45	54.2			» 16	5.25	36.5
		6 25 57.59	+75 20 53.5	7 37 5.32			-17 56 36.2		
DM. +80°217	7.3	Mars 2	6 26 41.76	+80 20 34.2	SD. -14°2194	7.0	Mars 4	7 40 17.31	-14 24 58.1
		» 4	41.67	35.4			» 13	17.28	59.3
		» 9	41.84	35.7			» 15	17.29	58.1
		6 26 41.76	+80 20 35.1	7 40 17.29			-14 24 58.5		

Tachkent 1887 Mai 26/Juin 7.

Equazioni di condizione per Occultazioni di stelle  
calcolate; col metodo del Cpt. Clarke, dall' alunno Sig. Soler.

1887	Stella	Oss.	T. s. Osserv.	Equazione
Genn. 6	B.A.C. 1391	Zona	6 <sup>h</sup> 33 <sup>m</sup> 8 <sup>s</sup> .8 E	$0 = 163.1343 - 28.0170 \Delta P + 19.1308 \Delta \alpha \zeta + 26.0842 \Delta \delta \zeta$
» 12	$\rho$ Leone	Soler	7 58 6.73 I	$0 = 44.0093 - 29.5614 \Delta P - 25.2696 \Delta \alpha \zeta + 17.6775 \Delta \delta \zeta$
Marzo 2	$\alpha$ Toro	Zona, Soler	6 34 18.0* E	$0 = -113.5855 - 23.3836 \Delta P + 31.8244 \Delta \alpha \zeta + 1.8287 \Delta \delta \zeta$
» 8	$\rho$ Leone	Soler	9 3 45.3 I	$0 = 39.6775 - 23.7661 \Delta P - 24.8780 \Delta \alpha \zeta + 17.3486 \Delta \delta \zeta$

\* Dalla media delle 2 osservazioni. — E = Emersione, I = Immersione.

Il Direttore: G. Cacciatore.

## Observations de la comète Olbers 1887...

faites à l'Observatoire d'Alger au télescope de 0<sup>m</sup>50 par MM. Trépied, Rambaud et Sy.

1887	T. M. Alger	$\Delta \alpha$	$\Delta \delta$	Cp.	Obs.	$\alpha$ app.	$\log p.A$	$\delta$ app.	$\log p.A$	Red. ad l. app.	*	
Août	29	15 <sup>h</sup> 39 <sup>m</sup> 1 <sup>s</sup>	+6 <sup>m</sup> 24 <sup>s</sup> .11	+12' 6".5	10.10	T	8 <sup>h</sup> 51 <sup>m</sup> 43 <sup>s</sup> .48	9.730 <sub>n</sub>	+29° 45' 24".1	0.717	+0 <sup>s</sup> .11 -7".9	1
	29	16 5 51	+6 29.09	+12 12.5	8.8	S	8 51 48.46	9.736 <sub>n</sub>	+29 45 30.1	0.681	+0.11 -7.9	1
	31	16 6 43	-2 44.09	-6 9.6	8.8	T	9 0 34.83	9.737 <sub>n</sub>	+29 54 40.4	0.680	+0.07 -7.7	2
	31	16 22 43	-2 41.06	-6 8.3	8.8	R	9 0 37.86	9.737 <sub>n</sub>	+29 54 41.7	0.657	+0.07 -7.7	2
Sept. 2	16 15 27	-2 20.48	-10 43.7	8.8	T	9 9 33.77	9.738 <sub>n</sub>	+30 2 9.5	0.669	+0.07 -7.8	3	

Positions moyennes des étoiles de comparaison pour 1887.0.

*	$\alpha$ 1887.0	$\delta$ 1887.0	Autorité
1	8 <sup>h</sup> 45 <sup>m</sup> 10 <sup>s</sup> .26	+29° 33' 25".5	W <sub>2</sub> 8 <sup>h</sup> 10 <sup>m</sup> 77
2	9 3 18.85	+30 0 57.7	W <sub>2</sub> 8 <sup>h</sup> 15 <sup>m</sup> 17-18
3	9 11 54.18	+30 13 1.0	BB. VI 1845

L'éclat du noyau est comparable à celui d'une étoile de 10<sup>e</sup> grandeur. La nébulosité, d'une étendue de 2' environ n'est pas symétrique par rapport au noyau. Le noyau est un peu plus austral que le centre de la nébulosité et passe un peu après ce centre.

Ch. Trépied.