

1851		Rechn. — Beob.	
Aug.	Beob.-Ort.	$\Delta \alpha.$	$\Delta \delta.$
9	Neapel	+ 1 ^u 72	— 17 ^u 39
9	Rom M.-Kr.	— 8,00	— 3,67
10	— —	— 4,92	— 5,38
10	Neapel	+ 0,19	— 22,20
11	— —	— 4,71	— 21,19
11	Rom M.-Kr.	— 3,28	— 0,57
12	— —	— 0,69	+ 18,48
12	Neapel	+ 3,46	— 7,82
13	Rom M.-Kr.	+ 2,91	— 0,13
13	Padua	— 23,96	+ 17,66
14	— —	— 22,65	+ 3,37
14	Rom M.-Kr.	— 5,17	— 3,75
14	Hamburg	— 17,77	— 41,63
15	Padua M.-Kr.	— 2,13	+ 2,26
15	Rom —	+ 3,48	— 3,31
16	— —	— 2,90	+ 2,54
16	Padua —	— 4,31	+ 2,06
17	— —	+ 6,87	+ 2,42
17	Rom —	+ 0,35	+ 2,40
18	— —	— 5,18	— 0,20
19	Hamburg	+ 6,82	+ 22,38

1851		Rechn. — Beob.	
Aug.	Beob.-Ort.	$\Delta \alpha.$	$\Delta \delta.$
20	Padua M.-Kr.	— 0 ^u 45	+ 1 ^u 39
21	— —	— 3,76	+ 1,09
22	— —	+ 1,81	— 7,40
23	— —	+ 7,85	+ 2,13
24	— —	+ 0,41	+ 3,40
24	Rom —	— 1,25	+ 0,92
25	— —	— 8,19	+ 2,16
26	— —	— 11,48	— 0,66
27	— —	+ 2,40	— 1,68
28	Hamburg	— 0,24	+ 9,61
29	— —	— 1,28	+ 2,58
30	— —	+ 4,73	— 1,37
31	— —	— 1,04	+ 0,89
31	Rom M.-Kr.	— 2,96	— 4,23
Sept. 1	— —	— 0,24	+ 2,37
2	— —	+ 3,52	+ 10,43 ::
3	— —	+ 0,11	+ 5,51
4	— —	+ 1,46	+ 6,11
5	— —	+ 0,71	+ 5,49
6	— —	+ 11,82	+ 6,71
7	— —	+ 17,22	+ 0,28

Fenomeno osservato nell' eclisse solare del 28 luglio 1851,
dal Barone *Ercole Dembowski* nel suo osservatorio a s. Giorgio a Cremano presso Napoli.

Circa 20^m prima della massima oscurazione vide, che il lembo orientale della luna per la lunghezza di 5° in 6° a partire dal corno luminoso (ossia dal punto d'incontro delle circonferenze di due dischi) era circondato da una porzione di fascia di un colore per lo meno più chiaro del disco lunare, e del campo oscuro del telescopio della larghezza di circa 3', più larga e distinta, cominciando dal corno luminoso e sfumantesi a poco a poco, sembrandogli che fosse concentrica al disco del sole. Aggiunge l'A. però, che il disco solare era apparentemente affatto privo di una simile fascia. Su questa porzione di fascia od aureola gli parve di bene discernere il contorno del nostro satellite. Tale fenomeno si riprodusse al lembo opposto e nello stesso intervallo di tempo, colla differenza che secondo che la porzione d'aureola occidentale guadagnava in intensità, quella orientale diminuiva, finché circa 20^m dopo la massima oscurazione, il tutto era svanito. La vista di questa porzione di aureola gli parve non fosse una semplice illusione, massime nel mezzo dell' eclisse in cui esisteva da ambe le parti del disco lunare.

A questa osservazione, il prof. *Antonio Nobile* dell' Accademia Scientifica di Napoli aggiugne che „chi conosce la storia delle osservazioni astronomiche, e si fa a considerare la forma, le dimensioni, e la progressione dell' aureola di debole luce vista nell' osservatorio di s. Giorgio, non può non assimilarla a quella corona luminosa veduta intorno all' orlo lunare, solo nei casi bene rari di eclissi totali: ciò che fu veduto a Napoli nell' eclisse totale del 1605, le relazioni di *Plantade* e *Clepiés* nel 1706, di *Halley* e *Louville* nel 1715, di *Maraldi* nel 1724, di *Ulloa* nel 1778, e di *Bowditch* e *Ferrer* nel 1806, non lasciano alcun dubbio sù la identità de' due fenomeni di che è parola; se non che recharà maraviglia come si abbia potuto vedere per la prima volta in una fase tanto inopportuna *). Sono note le quistioni importanti intorno all' atmosfera del sole che questa corona anulare ha fatto

*) Si deve certamente alle condizioni favorevoli dell' atmosfera, alla bontà del canocchiale, ed alla vista e diligenza dell' osservatore.

sorgere, non chè le discrepanze sul vero centro di essa, volendo alcuni che fosse concentrica alla luna, ed altri al sole, ed è noto quanto *Arago*, in occasione dell' eclisse totale del 1842, la raccomandasse all' attenta osservazione degli astronomi cui era dato di vedere quell' imponente fenomeno. Gli astronomi intanto, colti improvvisamente, in quei brevi momenti, da nuove ed inaspettate apparenze, non attesero alla soluzione di quell' importante problema. L'osservazione però del *Dembowski* giunge opportuna a rafforzare l'opinione di coloro che credono l'aureola o corona concentrica al sole, anzi, pare, che venga a rendere siffatta opinione fuori dubbio, ove si ponga mente alla progressione dell' aureola ai due lati, ed

Roma sul Campidoglio à di 20 settembre 1851.

all' esserli osservata in una fase in cui centri dei due dischi non essendo molto vicini, tornava più facile e riconoscibile la sua concentricità ad uno di essi."

L'astronomia fisica spetta gran frutto dalla linea dei 14 osservatori che furono stabiliti dal governo russo lungo la zona ove era visibile l'eclisse totale di quest' anno, e dalla solerzia degli astronomi francesi ed inglesi spediti a bella posta in luoghi opportuni.

Sembra adunque al prof. *Nobile* che non sia per riuscire inutile la osservazione maravigliosa sci nomata, offerendo un dato sicuro per la soluzione di una quistione tanto addimandata dalla scienza.

E. Fabri Scarpellini,
Direttore della Corrispondenza Scientifica.

Beobachtung der Sonnenfinsterniss vom 28^{ten} Juli 1851 an der Sternwarte zu Prag.

Da während des Anfanges der Finsterniss die Sonne von Wolken bedeckt war, und zur Messung der Phasen keine Micrometer zu Gebote standen, so konnte nur der Austritt beobachtet werden, und dieser wurde

von *Jelinek* um 5^h21^m15^s.44 mittl. Prager Zeit
 „ *Safarik jun.* — — 15,54 ———
 „ *Lukas* — — 16,54 ——— angegeben,
 im Mittel also um.....5^h21^m15^s.87

Die Temperaturbeobachtungen während der Finsterniss wurden von Herrn *Carl Fritsch* angestellt:

Mittlere Prag. Zt.	Phase der Finsterniss.	Therm. mit Hülle weisser.	Therm. ohne schwarzer.	Therm. ohne Hülle.	Bewölkung vor der Sonne.
3 ^h 0 ^m		18°0 R.	19°8 R.	17°9 R.	Aufgelockerte SH. Wolken.
5		17,5	19,0	17,7	Dichtere ———
11		17,4	18,9	17,2	Noch dichtere ———
14					Sonne unsichtbar.
17	Berühr. der Ränder	16,9	18,3	16,7	S. momentan sichtbar.
20		16,7	18,4	16,8	S. ganz unsichtbar.
27	2 Zoll	17,1	18,9	17,0	S. noch unsichtbar, SH. aber dünner werdend.
30					S. sichtbar werdend.
32	3 „	16,8	18,3	17,0	S. hinter dünnen F.H. Wolken gut sichtbar.
33					S. ganz rein.
37	4 „	18,3	20,7	18,2	———
42	5 „	18,9	21,8	18,3	———
48	6 „	18,4	21,4	17,8	———
53	7 „	17,2	19,9	17,0	———
58	8 „	17,0	19,4	16,2	———
4 3					S. verbirgt sich hinter S.H.
4	9 „	16,5	18,3	16,0	S. hinter H.S.
10	10 „	15,6	16,5	15,6	S. ganz verborgen hinter H.S.
19	11 „ od. Mitte	15,3	15,5	15,4	S. hinter dünnen H.S. sichtbar.
28	10 „	15,0	15,1	15,2	S. ganz durch H.S. verborgen.
34	9 „	14,9	15,1	15,1	S. fängt an sichtbar zu werden.
39,5	8 „	15,0	15,4	15,2	S. noch mehr sichtbar wegen dünnerer Wolken.
41					S. ganz rein.
45	7 „	15,7	17,0	16,0	———
50	6 „	16,5	18,3	16,3	———
4 55	5 „	17,0	19,8	16,7	———