

dem Objective ein Paar, der Oeffnung möglichst entsprechende, Prismen so angebracht, dass das erste mit einer Kathetenfläche dem Objective parallel steht, das zweite wieder mit einer Kathetenfläche sich an die frei gebliebene Seite des ersten anschliesst. Das erste Prisma ist um die optische Axe des Fernrohres, das zweite um eine darauf senkrechte Axe drehbar, und jede dieser Bewegungen an einem getheilten Kreise zu messen. Es giebt demnach der Kreis des ersten Prisma, Stundenwinkel, der des zweiten, Declinationen, und man kann ganz nach Art eines Aequatoreales bei feststehendem Fernrohre mittelst der beiden Prismen jeden beliebigen Punkt des Himmels durch Einstellung der betreffenden Coordinaten in das Gesichtsfeld bringen, oder auch durch einen am Kreise des Stundenprisma angebrachten Schlüssel bei ungeändertem Declinationsprisma einen gegebenen Parallel durchmustern, ohne das Auge von der Stelle zu bewegen. Um, im Falle man auf einen zweifelhaften, etwa mit einem stärkeren Rohre näher zu untersuchenden Gegenstand stiess, die entsprechende Gegend am Himmel unmittelbar und ohne Sternkarte oder dergleichen aufzufinden, ist parallel zur Declinationstheilung des zweiten Prisma und seitwärts desselben, in einer auf die frei gebliebene Kathetenfläche senkrechten Richtung, ein kleines Sucherrohr angebracht, das demnach immer auf die im Felde sichtbare Constellation gerichtet bleibt, und diese sofort erkennen lässt.

Ich habe mit dieser Vorrichtung an dem Fraunhofer'schen Cometensucher der hiesigen Sternwarte mit zwei *Plüssl'schen*

Prismen von zwei Pariser Zoll Seite einen Versuch gemacht, der mir ganz zu Gunsten der Sache zu sprechen scheint, wenn ich gleich keine fortgesetzte Anwendung davon machen zu lassen Gelegenheit hatte, da unsere Sternwarte mit Cometensuchen sich nicht befassen kann. Beiläufig innerhalb drei Stunden würde man damit ohne alle Anstrengung und mit völliger Sicherheit, kein in Frage kommendes Object übergangen zu haben, den ganzen Himmel durchforschen. Obschon ohne Rücksicht auf den Lichtverlust durch Reflexion hier bei drei Zoll Oeffnung gegen $\frac{3}{4}$ derselben gedeckt wurden, so reichte doch das erübrigende Licht noch vollauf hin um auch stärkere Vergrößerungen als die bei Cometensuchern üblichen, anzuwenden, was mir zur Erkennung eines cometenartigen Gegenstandes von jeher nöthiger schien als die überschwengliche Lichtstärke, deren man bei den gewöhnlichen Okularen der Cometensucher sich erfreut. Die Präcision der Bilder litt bei der trefflichen Beschaffenheit der hier gebrauchten Prismen durchaus nicht. Die bedeutenden Dimensionen übrigens, in welchen z. B. *Pistor* in Berlin vollkommene Prismen liefert, würden in den Stand setzen, die Kathetenflächen so gross zu machen, dass dieselben, statt wie bei meinem vorläufigen Versuche einbeschriebene, umschriebene Quadrate für das Objectiv bildeten, deren über die Oeffnung hinausfallende Ecken als unnütz unbearbeitet bleiben könnten.

Wien 1852, März 1.

C. Littrow.

Schreiben des Herrn Professors *Virgilio Trettenero* an die Redaction.

Dopo che io aveva calcolati gli Elementi d'Irene inseriti nel No. 796 delle Astr. Nachr., essendomi venute a cognizione le osservazioni di Washington continuate a tutto Ottobre u. p., ne dedussi il seguente luogo normale ridotto all' equinozio medio del 21,0 Maggio 1851, tempo medio di Greenwich:

1851 Ottobre 25,0 longit. geoc. = $263^{\circ}18'45''80$
latit. geoc. = $-1^{\circ}51'45''14$

Il confronto cogli Elementi mi diede long. O.—C. = $-3''17$; lat. O.—C. = $+2''40$. Un tale risultato mi sembrò abbastanza soddisfacente da rendere inutile per ora una ulteriore correzione degli Elementi; tanto più che le osservazioni americane permettono di modificare il luogo normale del 19 Settembre in modo che l'errore ne riesce di molto attenuato. Perciò mi diedi senz'altro alla ricerca delle perturbazioni di Giove e di Saturno, onde adattare quegli Elementi alla prossima riapparizione del Pianeta. Ecco il risultato delle perturbazioni fino al 3 Agosto 1852.

$$\Delta M = +6' 24''38; \quad \Delta \pi = -3' 45''09; \quad \Delta \omega = -8''57$$

$$\Delta i = +2''15; \quad \Delta \varphi = -53''51; \quad \Delta \mu'' = +0''18688$$

Ne deriva il seguente sistema:

Epoca 3,0 Agosto 1852 T. M. di Greenwich.

$$\begin{array}{ll} M & = 150^{\circ} 3' 49''90 \\ \omega & = 86 49 55,25 \\ \pi & = 178 46 2,51 \\ i & = 9 6 42,23 \\ \varphi & = 9 41 25,96 \\ \mu'' & = 854''0618 \\ \log. a & = 0,4123449. \end{array} \quad \left. \begin{array}{l} \\ \\ \\ \end{array} \right\} \begin{array}{l} \text{dall' equinozio medio} \\ \text{dell' epoca.} \end{array}$$

Su questi Elementi calcolerò tosto un' Effemeride che serva alla ricerca dell' astro nel suo avvicinarsi alla futura opposizione.

Un lavoro analogo al precedente mi propongo di fare anche per Eunomia. Intanto dalle osservazioni finora conosciute ho dedotto i tre luoghi normali seguenti, ridotti all' equinozio medio del 1 Agosto 1851, e al tempo medio di Greenwich:

1851	long. geoc.	latit. geoc.
Agosto 6,0	272° 36' 17" 59	−2° 4' 28" 17
Sett. 15,0	273 37 28,46	+0 34 2,55
Ottobr. 25,0	283 30 18,90	+2 21 30,22

e da ne ho ricavato questi Elementi:

Epoca 1,0 Agosto 1851 T. M. di Greenwich

M	=	279° 22' 54" 72	
π	=	28 0 20,53	dall' equinozio medio
ω	=	293 54 17,28	dell' epoca.
i	=	11 43 51,87	
ϕ	=	10 48 53,22	
μ''	=	826" 4624	
log. a	=	0,4218557	

Il luogo medio è così rappresentato:

longit. O. — C. = +0° 02

latit. O. — C. = −0,02

Le aggiungo poche osservazioni della Cometa di *Encke*, e di *Egeria*: esse sono corrette dell' aberrazione e parallasse; le prime, mediante l'Effemeride del Cav. *Encke* inserita nel No. 783 delle *Astr. Nachr.*; le ultime, mediante l'Effemeride del Sign. *Hubbard* inserita nel No. 35 Vol. 2. dell' *Astronomical Journal* di Cambridge.

Cometa di *Encke*.

		T. M. di Padova.	AR. App.	Decl. App.	Num. dei Confronti.	Osservatori.
1852	Febr. 7	6 ^h 38' 33" 1	23 ^h 43' 4" 85	+7° 9' 22" 1	4	<i>Santini, Trettenero</i>
	15	6 54 7,5	23 57 46,91	8 16 40,6	4	<i>Trettenero</i>
	17	7 14 36,8	0 1 38,98	8 32 36,8	4	—
	21	6 47 43,5	0 9 19,77	9 0 14,9	3	<i>Santini</i>
	25	6 43 44,1	0 16 52,32	9 18 11,7	2	—
	26	6 37 41,4	0 18 38,18	9 20 38,9	2	—
	27	6 52 42,7	0 20 23,15	9 21 16,4	4	<i>Trettenero</i>
	28	6 53 17,9	0 22 1,51	9 20 40,9	5	—
Marzo	1	7 2 14,6	0 25 2,44	9 13 58,2	3	<i>Santini</i>
	7	6 57 54,4	0 29 10,96	7 39 12,4	3	—
	8	6 55 51,5	0 28 41,09	7 6 55,9	3	<i>Trettenero</i>
	9	6 55 47,0	0 27 42,49	+6 28 46,0	3	—

Egeria.

Marzo	17	9 47 43,5	11 52 0,20	+24 41 5,7	3	<i>Trettenero</i>
	18	10 0 29,2	50 53,35	41 5,9	4	<i>Trettenero, Santini</i>
	19	8 37 52,6	49 51,50	40 48,8	3	<i>Trettenero</i>
	21	9 55 28,1	47 37,02	38 57,3	3	—
	22	8 59 2,7	46 35,03	37 38,6	3	—
	24	9 0 14,2	11 44 27,05	+24 34 15,0	3	—

Padova, 28 Marzo 1852.

Virgilio Trettenero.

Beobachtungen auf der Liverpoolester Sternwarte, von Herrn Director *John Hartnup*.

Encke's Comet.

Liverpool.		Greenw. M. T.	Equatorial.	N. P. D.	(Mr. Hartnup). Star of Comp.
1852	Janr. 28	6 ^h 24 ^m 57" 0	23 ^h 26 ^m 39" 82	84° 13' 9" 1	<i>a</i>
	—	6 39 56,2	40,98	9,4	—
	Febr. 6	6 57 9,3	23 41 24,98	82 59 12,8	<i>b</i>
	—	7 25 8,8	27,73	58 48,6	—
	10	6 54 20,8	23 48 32,09	82 25 14,9	<i>c</i>
	—	7 27 30,4	34,10	25 3,0	—
	—	7 42 30,2	35,30	24 52,4	—
	19	6 58 4,1	0 5 32,77	81 12 40,3	<i>d</i>
	—	7 13 3,7	0 5 33,80	81 12 34,9	—