

Voici encore une nouvelle comète. Mr. Colla m'écrit de Parme qu'il l'a découverte le 2 Juin; je n'ai encore pu la voir qu'une fois le 10 Juin et pour peu de temps seulement, elles disparut bientôt derrière les vapeurs. J'ai fait 3 comparaisons de sa position avec deux étoiles du catalogue de *Groombridge* 1068 et 1081 d'après cela la position apparente de cette nouvelle comète pour le 10 Juin, est

T. sid. Genève.

à $15^h 7^m 42^s 7$ AR. app. $5^h 58^m 7^s 64$ } les observ. sont corrigées de la réfraction.
à $15^h 8^m 57^s 8$ Decl. app. $+45^\circ 17' 9'' 0$

Le mouvement en déclinaison est très-faible maintenant; l'ascension droite augmente rapidement. Cette comète est visible à l'oeil nu, elle a un noyau très-brillant de $36''$ environ de diamètre et une queue de 4 à 5 degré de longueur.

E. Plantamour.

Schreiben des Herrn Hofraths Nicolai, Directors der Mannheimer Sternwarte, an den Herausgeber.
Mannheim 1845. Juni 16.

Herzlichen Dank für Ihr Kometen-Circular, welches ich gestern erhalten habe. Die erste Nachricht von der Existenz des Kometen fand ich schon zwei Tage früher in einer Zeitung, aber leider haben wir hier seit jenem Tage noch keinen heitern Abend gehabt, der mir den Anblick des Kometen vergönnt hätte. Unter diesen Umständen habe ich, um das künftige Verhalten des Kometen beiläufig übersehen zu können, gestern gleich nach Empfang Ihres Circulars aus den darin befindlichen drei Meridianbeobachtungen von Juni 7, 9 und 10 vorläufige Bahnelemente berechnet, welche ich Ihnen, obgleich Sie ebenfalls bereits im Besitze von Elementen sein werden, doch mittheile. Es sind folgende:

Zeit des Perihels 1845 Juni 5,6237 M. Z. in Berlin.

Log. des kleinsten Abstandes = 9,60184

Länge des Perihels = $262^\circ 53' 48''$ } Schb. Aequ.

Länge des aufst. Knotens = 338 45 2

Neigung der Bahn = 49 13 24

Bewegung rückläufig.

Da diese Elemente für die Länge des mittlern Ortes $-15''$ geben, die Breite desselben aber genau darstellen, so werden sie sich nicht weit mehr von der Wahrheit entfernen. Für die

nächsten paar Tage habe ich nach Ihnen folgende Oerter des Kometen berechnet:

10 ^h M. Z. Berl.	AR. Com.	Decl. Com.	Log. dist. a \odot .
Juny 16	$112^\circ 50'$	$+39^\circ 43'$	9,9894
— 18	117 43	37 16	0,0151
— 20	121 34	34 53	0,0407
— 22	124 38	32 37	0,0657.

Aus diesem Lauf geht hervor, daß der Komet nur noch kurze Zeit, wohl kaum über die nächste Woche hinaus, sichtbar bleiben, und bei seinem schnell abnehmenden Lichte bald in der hellen Abenddämmerung verschwinden wird.

Es ist übrigens eine interessante Erscheinung, daß in der jetzigen Zeit so viele Kometen ihre Sonnennähe erreichen.

Coordinaten des Kometen in Bezug auf den Aequator.

$$x = \frac{[9,58483] \sin(\nu + 180^\circ 6' 15'')}{\cos \frac{1}{2} \nu^2}$$

$$y = \frac{[9,56652] \sin(\nu + 276^\circ 59' 37'')}{\cos \frac{1}{2} \nu^2}$$

$$z = \frac{[9,27836] \sin(\nu + 58^\circ 9' 52'')}{\cos \frac{1}{2} \nu^2}$$

B. Nicolai.

Schreiben des Herrn Schubert an den Herausgeber.
Breslau 1845. Juni 17.

Während der Abwesenheit des Herrn Professors Dr. v. Boguslawski mit der Leitung der Arbeiten an der hiesigen Sternwarte beauftragt, nehme ich mir die Freiheit, Ihnen die von mir am 10^{ten} und 12^{ten} Juni gemachten Beobachtungen des Cometen, so wie die daraus und aus einer Berliner Beobachtung vom 7^{ten} Juni abgeleiteten beiläufigen Elemente mitzutheilen.

	M. Z. Breslau.	AR.	Decl.
Juni 10	$11^h 0^m 0$	$5^h 58^m 27^s 70$	$+45^\circ 16' 22'' 3$
— 12	11 0,0	6 36 7,34	$+44^\circ 2' 20,2$.

Die erste der der Berechnung der Elemente zu Grunde gelegten Beobachtungen war:

	M. Z. Berlin.	AR.	Decl.
Juni 7	$10^h 4^m 7$	$4^h 54^m 5^s 42$	$+44^\circ 46' 45'' 6$

Aus diesen 3 Beobachtungen erhielt ich folgende Elemente, welche die Identität dieses Kometen mit dem im Jahre 1596 sichtbar gewesen und von *Halley* berechneten sehr wahrscheinlich machen:

Durchg. durchs Perihel	1845 Juni 5,384	1596 August 10
log q	9,5980	9,7100
Länge des Perihels	$265^\circ 10' 5$	$228^\circ 16' 0$
— Knotens	341 13,3	312 12,5
Neigung	50 9,0	55 12,0
Bewegung rückläufig.		rückläufig.

E. Schubert.