Beobachtungen des von den Herren *Pons* und *Biela* im July 1825 im Stier entdeckten Cometen:

1825	Mittl. Zeit in Mannh.	Scheinbare		Unterschied des Com. u. Sterns		Zahl der Vergleichen und verglichene Sterne.
		grade Aufst. des Cometen.	Abweichung des Cometen.	in gr. Aufst.	in Abweichung.	
August 12	13 17 26	63 46 45	+23 24 36	+0 24 5,6	-28 36,3	(4) 62 Tauri.
— 17	12 22 58	63 50 31	+22 32 20	-0 22 46,2	- 3 22,6	(9) ν^2 Tauri.
— 18	11 42 42	63 49 57:	+22 20 44:	-0 8 26,2:	- 3 52,1:	(2) ν' Tauri.
— 20	12 26 0	63 47 21	+21 55 26	+0 2 21,3	+ 2 12,6	(6) 65 Tauri.
— 21	11 23 30	63 45 26	+21 42 41	-0 0 26,2	- 4 56,0	(5) 67 Tauri.
— 22	11 37 26	63 42 34	+21 28 30	-0 3 18,7	-19 7,0	(5) 67 Tauri.
— 23	11 53 48	63 39 28	+21 13 59	+1 19 43,5	- 6 42,2	(5) 56 Tauri.
1826						
Mai 1	12 33 11	228 4 0	-33 2 46	-6 55 52,5	+ 2 38,3	(2) λ Lupi.
— 3	12 11 21	225 43 22	-31 57 24	+2 36 56,3	- 0 13,2	(2) * 5. Gr. Lupi.
— 13	15 44 43	215 30 39	-26 11 55	+3 12 45,9	+ 8 21,5	(4) <i>Piazzi</i> H. XIV. 34.
— 15	11 21 43	213 46 6	-25 2 12	+1 27 45,9	- 0 33,1	(4) * 6. Gr. Solitarii.
— 29	10 36 12	204 36 56	-17 55 20	+0 9 56,0	+27 49,4	(3) <i>Piazzi</i> H. XIII. 190.
— 30	10 22 33	204 8 13	-17 29 31	+0 59 2,5	-13 30,6	(4) 89 Virginis.

Ogleich die beiden Sterne, auf welchen die Beobachtungen vom 3^{ten} und 15^{ten} May beruhen, in *La Caille's* Coel. Austr. vorkommen, so habe ich doch für gut gefunden,

sie neu zu bestimmen. Aus zwei Beobachtungen am Mittagsfernrohre und Mauerquadranten habe ich für den Anfang von 1826 folgende mittlere Positionen erhalten:

	AR.	Var. ann.	Decl.	Var. ann.
* 5. Gr. Lupi	223 5 27,2	54,60	- 31 56 59,3	- 14,64
* 6. Gr. Solitarii	212 17 26,1	51,05	- 25 1 22,4	- 16,95

Letzterer Stern steht auf dem VI. Blatte der *Harding's*-schen Karten etwa um 12 Minuten zu nördlich und zu östlich.

Die Beobachtung vom 18^{ten} August 1825 ist darum als unsicher bezeichnet, weil aufsteigender Nebel den Cometen kaum erkennbar liefs.

Beobachtete Sternbedeckungen 1826 May 13.

Eintritt 50 A² Cancr . . . 12 39 41,3 Sternzeit.
 — * 7.8 Gr. 12 57 43,3 —

B. Nicolai.

Cometenbeobachtungen auf der Altonaer Sternwarte.

Zu den folgenden Cometenbeobachtungen wurde das dem Herrn *Paris* gehörige 4 $\frac{1}{2}$ füßige Fernrohr mit einem Micrometer von 2 freischwebenden Stahlringen angewandt; und nur einige Vergleichen des von *Pons* und *Biela* voriges Jahr entdeckten Cometen sind mit einem kleinern

30zölligen gemacht. Es sind immer die Ein- und Austritte am äusseren Rande des Ringes mit beobachtet, der, obgleich er nicht von *Fraunhofer* als völlig rund garantirt wird, keine Abweichungen zeigt, die hier in Betracht kommen können.

Th. Clausen.

Beobachtungen des Cometen im Eridan.

1826. März 5.

M. Zt.	AR. Com.	Gew.	δ Com.	Gew.
$\overset{h}{\text{8}} \overset{\circ}{20} \overset{''}{57}$	$\overset{\circ}{61} \overset{\circ}{57} \overset{''}{35}$	2,00		
$\text{8 } 31 \text{ } 15$	$58 \text{ } 4$	0,85	$- 18^{\circ} 0' 43,3''$	0,15
$\text{8 } 24 \text{ } 1$	$\text{61 } 57 \text{ } 44$			

März 6.

$\text{7 } 39 \text{ } 38$	$\text{62 } 23 \text{ } 22$	0,66	$- 17 \text{ } 51 \text{ } 39$	0,34
$\text{7 } 45 \text{ } 33$	$23 \text{ } 20$	0,62	$51 \text{ } 37$	0,38
$\text{7 } 54 \text{ } 27$	$23 \text{ } 29$	1,16	$51 \text{ } 24$	0,84
$\text{8 } 1 \text{ } 0$	$23 \text{ } 42$	1,23	$51 \text{ } 17$	0,77
$\text{7 } 52 \text{ } 41$	$\text{62 } 23 \text{ } 31$		$- 17 \text{ } 51 \text{ } 26$	

März 10.

$\text{7 } 53 \text{ } 21$	$\text{64 } 11 \text{ } 33,5$	0,72	$- 17 \text{ } 11 \text{ } 21,5$	0,28
$\text{8 } 4 \text{ } 32$	$12 \text{ } 1,1$	1,58	$10 \text{ } 6,8$	0,42
$\text{8 } 11 \text{ } 46$	$12 \text{ } 28,3$	1,63	$10 \text{ } 17,5$	0,37
$\text{8 } 5 \text{ } 26$	$\text{64 } 12 \text{ } 7,3$			
$\text{8 } 4 \text{ } 6$			$- 17 \text{ } 10 \text{ } 30,0$	

Beobachtungen des von Biela entdeckten Cometen.

1826 März 20.

M. Z.	AR. Com.	Gew.	δ Com.	Gew.
$\overset{h}{\text{8}} \overset{\circ}{13} \overset{''}{21}$	$\overset{\circ}{50} \overset{\circ}{37} \overset{''}{43,0}$		$+ 10 \overset{\circ}{46} \overset{\circ}{48,5}$	
$\text{8 } 20 \text{ } 1$	$37 \text{ } 51,1$		$46 \text{ } 58,3$	
$\text{8 } 16 \text{ } 41$	$\text{50 } 37 \text{ } 47,0$		$10 \text{ } 46 \text{ } 53,4$	

März 27.

$\text{8 } 45 \text{ } 13$	$\text{59 } 30 \text{ } 28,9$	0,77		
$\text{8 } 56 \text{ } 35$	$31 \text{ } 10,5$	0,86	$+ 10 \text{ } 51 \text{ } 28,2$	1,14
$\text{9 } 2 \text{ } 28$	$31 \text{ } 23,1$	0,76	$51 \text{ } 25,2$	0,24
$\text{8 } 54 \text{ } 49$	$\text{59 } 31 \text{ } 1,2$			
$\text{8 } 57 \text{ } 34$			$10 \text{ } 51 \text{ } 27,7$	

März 28.

$\text{8 } 21 \text{ } 8$	$\text{60 } 47 \text{ } 26,8$	0,96	$+ 10 \text{ } 50 \text{ } 59,4$	0,18
---------------------------	-------------------------------	------	----------------------------------	------

1826 März 11

M. Zt.	AR. Com.	Gew.	δ Com.	Gew.
$\overset{h}{\text{7}} \overset{\circ}{41} \overset{''}{40}$	$\overset{\circ}{64} \overset{\circ}{39} \overset{''}{17,4}$	1,94	$- 17 \overset{\circ}{5} \overset{\circ}{11,1}$	0,06
$\text{7 } 48 \text{ } 38$	$39 \text{ } 14,0$	1,58	$4 \text{ } 55,6$	0,42
$\text{7 } 54 \text{ } 56$	$39 \text{ } 31,8$	1,80	$5 \text{ } 9,3$	0,20
$\text{7 } 48 \text{ } 13$	$\text{64 } 39 \text{ } 21,3$			
$\text{7 } 49 \text{ } 52$			$- 17 \text{ } 5 \text{ } 1,0$	

März 12.

$\text{7 } 49 \text{ } 32$	$\text{65 } 7 \text{ } 42,9$	1,85	$- 16 \text{ } 55 \text{ } 22,0$	0,15
----------------------------	------------------------------	------	----------------------------------	------

Die scheinbaren Oerter der verglichenen Sterne wurden angenommen:

März 5	$\overset{\circ}{62} \overset{\circ}{44} \overset{''}{46,8}$	$- 18 \overset{\circ}{8} \overset{\circ}{23,1}$
6	$\text{62 } 20 \text{ } 22,4$	$\text{17 } 53 \text{ } 7,0$
10	$\text{64 } 25 \text{ } 47,8$	$\text{17 } 35 \text{ } 21,7 \text{ *)}$
11	$\text{64 } 25 \text{ } 45,8$	$\text{16 } 49 \text{ } 22,8$
12	$\text{64 } 25 \text{ } 45,5$	$\text{16 } 49 \text{ } 22,8$

*) Nach der Vergleichung der Cometenörter mit den Elementen scheint es, daß statt dieses Sterns ein 4' nördlicher stehender verglichen ist.

M. Z.	AR. Com.	Gew.	δ Com.	Gew.
$\overset{h}{\text{8}} \overset{\circ}{28} \overset{''}{29}$	$\overset{\circ}{60} \overset{\circ}{47} \overset{''}{46,2}$	0,60	$+ 10 \overset{\circ}{50} \overset{\circ}{45,5}$	0,40
$\text{8 } 36 \text{ } 0$	$48 \text{ } 14,4$	2,00		
$\text{8 } 44 \text{ } 18$	$48 \text{ } 44,9$	1,02	$50 \text{ } 51,6$	0,98
$\text{8 } 33 \text{ } 36$	$\text{60 } 48 \text{ } 7,0$			
$\text{8 } 37 \text{ } 27$			$+ 10 \text{ } 50 \text{ } 51,0$	

März 31.

$\text{8 } 32 \text{ } 13$	$\text{64 } 46 \text{ } 3,3$	0,99	$+ 10 \text{ } 46 \text{ } 43,8$	1,01
$\text{8 } 38 \text{ } 47$	$46 \text{ } 22,2$	1,13	$46 \text{ } 50,6$	0,87
$\text{8 } 35 \text{ } 30$	$\text{64 } 46 \text{ } 12,8$		$10 \text{ } 46 \text{ } 47,2$	

Die Positionen der verglichenen Sterne sind alle aus *Bessel* und *Piazzi* genommen.

Beobachtungen des von Pons und Biela im vorigen Jahre entdeckten Cometen.

Die Beobachtungen des Cometen nach seiner Rückkehr können nicht auf den Grad der Genauigkeit Anspruch machen, als die der vorjährigen Erscheinung, sowohl der größern Lichtschwäche, als der Dünste des Horizonts wegen, da er nur eine geringe Höhe erreichte.

Die verglichenen Sterne sind am Meridiankreise bestimmt, und ihre mittlere Oerter für Jan. 0 1826 gefunden:

	AR.	δ	
7. 8	$\overset{\circ}{221} \overset{\circ}{43} \overset{''}{0,8}$	$- 28 \overset{\circ}{26} \overset{\circ}{51,4}$	2 Beobh.
7. 8	$\text{219 } 54 \text{ } 58,1$	$- 28 \text{ } 18 \text{ } 22,0$	2 —
9	$\text{218 } 28 \text{ } 31,4$	$- 27 \text{ } 36 \text{ } 20,1$	1 —
7	$\text{215 } 32 \text{ } 6,4$	$- 26 \text{ } 0 \text{ } 22,6$	2 —

Für den Cometen sind folgende Oerter aus den Beobachtungen abgeleitet: