Den Stern, von dem diese Positionen abhängen, hat Herr *Rümker* am Meridiankreise bestimmt, AR. = $21^h 20' 23'' 64$, $\delta = +62^\circ 18' 14'' 8$. Die übrigen Vergleichungssterne sind noch nicht bestimmt.

Jan. 30.	$4^h 38' 59'' 1$	$21^h 31' 27'' 31$	$+61^\circ 55' 45'' 7$	4 Beobb.
	5 29 17,1	31 56,99	54 36,2	4 —
	5 55 59,3	32 12,93	53 52,4	1 —

Von Herrn Professor *Encke* habe ich unter dem 2^{ten} Februar das hier folgende Schreiben erhalten.

S.

Auszug aus einem Schreiben des Herrn Professors *Encke* an den Herausgeber.

Berlin 1840. Febr. 2.

Heute kann ich Ihnen von dem 2^{ten} Cometen, den Herr *Galle* gefunden hat, genäherte Elemente senden, welche von der Wahrheit nicht sehr abweichen werden. Die folgenden Beobachtungen sind nahe richtig vorbehaltlich der noch schärferen Bestimmung der mit dem Cometen verglichenen Sterne.

Jan. 25.	$11^h 45' 54''$ M. Berl. Zt.	AR. = $304^\circ 24' 14'' 8$	$\delta = +63^\circ 7' 37'' 7$
26.	7 27 39	307 34 37,0	63 4 56,9
27.	8 56 32	311 41 41,9	62 55 43,0
29.	17 59 7	320 41 16,8	62 11 38,3

An dieselben ist das folgende System von Elementen angeschlossen:

Durchgang 1840 März 11,2703 Berl.

π $81^\circ 52' 46''$

Ω 235 20 31

i 58 49 37

log. q 0,09446 Rückläufig

womit die Beobachtungen in Länge und Breite etwa so (ohne Aberration) dargestellt werden:

	Fehler in	
	Länge.	Breite.
Jan. 25	0	0
26.	+ 22''	— 18
27.	— 11	— 3
29.	0	0

Die Entfernungen von der Erde waren so wie von der Sonne

	Log. Dist. a $\odot$	a $\odot$
Jan. 26.	0,06944	0,15393
26.	0,06842	0,15212
27.	0,06742	0,14979
29.	0,06665	0,14469

Der Comet wird sich von der Erde entfernen, aber wahrscheinlich noch lange sichtbar bleiben, da er sehr lange Zeit noch eine nördliche Breite behält. Er kann an Lichtstärke nicht unbedeutend zunehmen, wird aber wohl dem bloßen Auge nicht auffallen, da er beträchtlich schwächer ist, als der Comet, den *Galle* früher entdeckt hat, zur Zeit dieser Entdeckung. Die Zeit, wo man ihn beobachten kann, ist bei der nördlichen Declination so bequem als möglich, aber freilich macht der Mangel an gut bestimmten Sternen in dieser Nähe am Pol, daß wenn man gleich nach der Beobachtung reduciren will, manchmal sehr entfernte Sterne genommen werden müssen.

Encke.