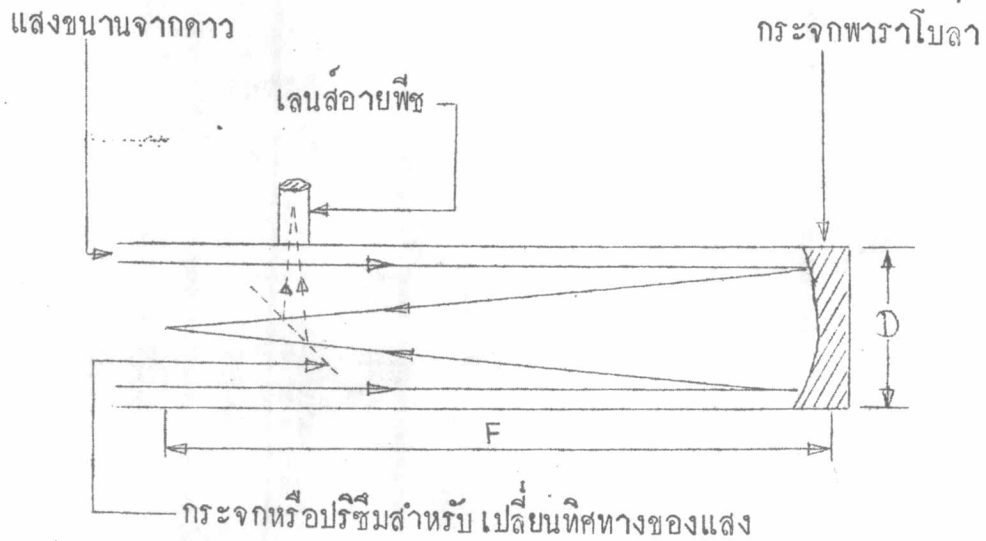




ผลจากการสังเกตการณ์มีนิจของดาวหาง

๓.๑ อุปกรณ์ที่ใช้ในการสังเกต

กล้องโทรทรรศน์ชนิดสะท้อนแสงแบบนิวโตเนียนขนาดเส้นผ่าศูนย์กลาง ๖ นิ้ว ซึ่งมีส่วนประกอบภายในกล้องแสดงดังแผนภาพข้างล่าง



จากแผนภาพ D เป็นเส้นผ่าศูนย์กลางของกระจกพาราโบล่า = ๖ นิ้ว

F เป็นความยาวโฟกัสของกระจกพาราโบล่า = ๑๕๐ ซม.

เลนส์อายพีชมีความยาวโฟกัส ๓.๗๕ ซม. และ ๑.๘๗๕ ซม.

เมื่อใช้เลนส์อายพีชที่มีความยาวโฟกัส ๓.๗๕ ซม. กำลังขยายของกล้องโทรทรรศน์ที่มีกำลังขยาย

$$= \frac{๑๕๐ \text{ ซม.}}{๓.๗๕ \text{ ซม.}} = ๔๐ \text{ เท่า}$$

และเมื่อเปลี่ยนเลนส์อายพีชเป็นความยาวโฟกัส ๑.๘๗๕ ซม. กำลังขยายของกล้องโทรทรรศน์จะมีค่า

$$= \frac{๑๕๐ \text{ ซม.}}{๑.๘๗๕ \text{ ซม.}} = ๘๐ \text{ เท่า}$$

๓.๒ วิธีสังเกตการณ์

ผู้วิจัยได้ติดตามและศึกษาดาวหางโคชูเทคมมาตั้งแต่วันที่ ๒๒ พ.ย. ๒๕๑๖ จนถึงวันที่ ๒๐ มี.ค. ๒๕๑๗ โดยใช้กล้องโทรทรรศน์ชนิดสะท้อนแสง ขนาดเส้นผ่าศูนย์กลาง ๖ นิ้ว มีกำลังขยาย

๔๐ และ ๔๐ เท่า บันทึกตำแหน่งและประมาณความสว่างของดาวหาง เทียบเคียงกับดาวฤกษ์ ซึ่งทราบตำแหน่ง และความสว่างจากแผนที่ดาว ในระหว่างวันที่ ๒๓ พ.ย. ถึงวันที่ ๒๕ พ.ย. ๒๕๑๖ สภาพของท้องฟ้ามีเมฆและหมอกหนามาก จึงไม่สามารถมองเห็นดาวหางใดแม้แต่ดาว ที่มีmagnitudeหนึ่งก็ยังไม่เห็น หลังจากวันนี้นำไปจนถึงวันที่ ๓ ธ.ค. ๒๕๑๖ ท้องฟ้าค่อนข้างแจ่มใสมีแสงจันทร์รบกวนบ้าง เพียงเล็กน้อย ระยะเวลาจึงเก็บข้อมูลได้มาก ระหว่างวันที่ ๔ ธ.ค. ถึงวันที่ ๑๑ ธ.ค. ๒๕๑๖ ท้องฟ้ามีเมฆหนาบางวันมีฝนตก ระยะเวลาจึงเก็บข้อมูลไม่ได้เลย หลังจากวันที่ ๑๑ ธ.ค. ไปจนถึงวันที่ ๑๔ ธ.ค. ๒๕๑๖ สภาพของท้องฟ้าค่อนข้างดี มีเมฆและแสงจันทร์รบกวนบ้าง ระยะเวลาจึงเก็บข้อมูลได้มาก หลังจากวันที่ ๑๔ ธ.ค. ไปจนถึง ๕ ม.ค. ๒๕๑๗ ดาวหางอยู่ใกล้ดวงอาทิตย์มาก โดยระยะเวลาก่อนวันที่ ๒๕ ธ.ค. ๒๕๑๖ ดาวหางปรากฏทางทิศตะวันออก กอนทาควงอาทิตย์ขึ้นเล็กน้อย และดาวหางเข้าใกล้ดวงอาทิตย์ที่สุดในวันที่ ๒๕ ธ.ค. ๒๕๑๖ หลังจากนั้นดาวหางโคจรเคลื่อนที่ออกไปทางคานหลังของดวงอาทิตย์ และกลับมาปรากฏให้เห็นตอนหัวค่ำหลังจากดวงอาทิตย์ตกดินแล้วเพียงเล็กน้อย เนื่องจากระยะเวลาในตอนต้นเดือนมกราคม ๒๕๑๗ นอกจากตำแหน่งของดาวหางจะอยู่ใกล้ดวงอาทิตย์แล้ว สภาพของท้องฟ้าบริเวณที่ดาวหางจะปรากฏให้เห็นนั้น ยังมีเมฆหนาแน่นมากอีกทั้งมีแสงจากในเมืองขึ้นมารบกวน ดังนั้นระยะเวลาระหว่างวันที่ ๑๕ ธ.ค. ๒๕๑๖ ถึง ๕ ม.ค. ๒๕๑๗ จึงเก็บข้อมูลไม่ได้เลย หลังจากวันที่ ๕ ม.ค. ๒๕๑๗ ไปแล้วตำแหน่งของดาวหางอยู่สูงจากขอบฟ้ามาก ประกอบกับท้องฟ้าค่อนข้างแจ่มใส แม้จะมีเมฆและแสงจันทร์รบกวนบ้าง เป็นบางวันก็ยังพอเห็นดาวหางได้ชัดจากกล้องที่ใช่ ดังนั้นจึงเก็บข้อมูลได้อีกครั้งหนึ่งในระหว่างวันที่ ๖ ม.ค. ถึง ๒๐ ม.ค. ๒๕๑๗ หลังจากวันที่ ๒๐ ม.ค. ๒๕๑๗ ไปแล้ว ดาวหางปรากฏให้เห็นจางลงมาก และมีแสงจันทร์มารบกวนจึงไม่ได้เก็บข้อมูลอีกต่อไป ดังนั้นข้อมูลที่ได้จากดาวหางโคจรเทคอย่างตอเนื่องจึงมีอยู่ด้วยกัน ๓ ช่วง คือข้อมูลที่โคจรระหว่างวันที่ ๒๖ พ.ย. ถึง ๓ ธ.ค. ๒๕๑๖, ข้อมูลที่โคจรระหว่างวันที่ ๑๒ ธ.ค. ถึง ๑๔ ธ.ค. ๒๕๑๖ และข้อมูลที่โคจรระหว่างวันที่ ๖ ม.ค. ถึง ๒๐ ม.ค. ๒๕๑๗ สำหรับรายละเอียดของข้อมูลที่ได้นำมาแสดงให้เห็นในตารางต่อไปนี้.-

ตารางที่ ๓-๑

แสดงข้อมูลที่ได้ในวันที่ ๑ ระหว่างวันที่ ๒๖ พ.ย. ถึง ๓ ธ.ค. ๒๕๑๖

เวลาสากล U.T.	ระยะทางของ ดาวหางจาก โลก (A.U.)	ระยะทางของ ดาวหางจาก ดวงอาทิตย์ (A.U.)	มักนิจคปรากฏ จากการสังเกต (H)	สภาพของหางฟ้า
Nov. 25.92	๑.๔๖๓	๐.๘๘๓	๖.๖	A
Nov. 26.92	๑.๔๕๓	๐.๘๖๓	๖.๕	A
Nov. 27.92	๑.๔๒๓	๐.๘๔๓	๖.๔	A
Nov. 28.92	๑.๔๐๓	๐.๘๒๓	๖.๓	B
Nov. 29.92	๑.๓๘๓	๐.๘๐๐	๖.๒	A
Nov. 30.92	๑.๓๖๓	๐.๘๘๐	๖.๑	A
Dec. 1.92	๑.๓๔๓	๐.๘๕๓	๖.๐	B
Dec. 2.92	๑.๓๒๓	๐.๘๓๓	๕.๘	C

หมายเหตุ A = ไม่มีแสงจันทร์ และเมฆ
 B = ไม่มีแสงจันทร์ แต่มีหมอกบาง ๆ
 C = ไม่มีแสงจันทร์ แต่มีเมฆบาง ๆ

ตารางที่ ๓-๒

แสดงข้อมูลที่ได้ในช่วงที่ ๒ ระหว่างวันที่ ๑๒ พ.ค. ถึง ๑๘ พ.ค. ๒๕๑๖

เวลาสากล U.T.	ระยะทางของ ดาวหางจาก โลก (A.U.)	ระยะทางของ ดาวหางจาก ดวงอาทิตย์ (A.U.)	มักนิจคปรากฏ จากการสังเกต (H)	สภาพของท้องฟ้า
Dec. 11.94	๑.๒๐๐	๐.๖๐๐	๕.๐	D
Dec. 12.94	๑.๑๘๗	๐.๕๗๓	๕.๘	D
Dec. 13.94	๑.๑๗๓	๐.๕๕๓	๕.๘	D
Dec. 14.94	๑.๑๖๗	๐.๕๒๐	๕.๖	D
Dec. 15.94	๑.๑๖๒	๐.๔๘๗	๕.๕	E
Dec. 16.94	๑.๑๕๘	๐.๔๖๐	๕.๓	F
Dec. 17.94	๑.๑๕๗	๐.๔๒๘	๕.๑	F

หมายเหตุ

D = มีแสงจันทรและเมฆบาง ๆ

E = มีแสงจันทรและเมฆมาก

F = มีแสงจันทรและหมอกมาก

ตารางที่ ๓-๓

แสดงข้อมูลที่ได้ในช่วงที่ ๓ ระหว่างวันที่ ๖ ม.ค. ถึง ๒๐ ม.ค. ๒๕๑๓

เวลาสังเกต U.T.	ระยะทางของ ดาวหางจาก โลก Δ (A.U.)	ระยะทางของ ดาวหางจาก ดวงอาทิตย์ (A.U.)	มุมเงย ปรากฏจาก การสังเกต (H)	สภาพของหาง ดาวหาง
Jan. 6.50	๐.๘๑๓	๐.๓๘๐	๓.๓	D
Jan. 7.50	๐.๘๐๐	๐.๔๐๓	๓.๔	D
Jan. 8.50	๐.๘๘๐	๐.๔๔๐	๓.๖	D
Jan. 9.50	๐.๘๖๓	๐.๔๖๓	๓.๗	C
Jan. 10.50	๐.๘๕๓	๐.๕๐๐	๓.๘	C
Jan. 11.50	๐.๘๓๓	๐.๕๒๓	๓.๘	C
Jan. 12.50	๐.๘๒๐	๐.๕๖๐	๔.๑	A
Jan. 13.50	๐.๘๑๓	๐.๕๘๓	๔.๒	C
Jan. 14.50	๐.๘๒๐	๐.๖๑๓	๔.๓	C
Jan. 15.51	๐.๘๒๓	๐.๖๔๐	๔.๔	C
Jan. 16.51	๐.๘๒๓	๐.๖๖๓	๔.๕	C
Jan. 17.51	๐.๘๓๐	๐.๖๘๓	๔.๖	C
Jan. 18.51	๐.๘๓๓	๐.๗๒๐	๔.๗	G
Jan. 19.51	๐.๘๔๐	๐.๗๔๓	๔.๘	A
Jan. 20.51	๐.๘๔๓	๐.๗๗๓	๔.๘	C

หมายเหตุ G = ไม่มีแสงจันทร์ แต่มีเมฆเป็นฝ้าขาว

๓.๓ การคำนวณและการวิเคราะห์ข้อมูล

จากข้อมูลที่ได้ทั้ง ๓ ช่วง เมื่อนำมาหาค่าของ H_{Δ} และ $\log r$ จะได้ผลดังแสดงในตาราง ๓-๔, ๓-๕ และ ๓-๖ ในเมื่อ $H_{\Delta} = H - 5\log \Delta$, H เป็นมันนิจุดปรากฏที่ได้อาจจากการสังเกต

ตาราง ๓-๔

U.T.	Δ (A.U.)	$\log \Delta$	$5\log \Delta$	H	$H_{\Delta} = H - 5\log \Delta$	r (A.U.)	$\log r$
Nov. 25.92	๑.๔๖๗	๐.๑๖๖	๐.๘๓๐	๖.๖	๕.๗๗	๐.๘๘๓	-๐.๐๐๓
Nov. 26.92	๑.๔๕๓	๐.๑๖๒	๐.๘๑๐	๖.๕	๕.๖๙	๐.๘๖๗	-๐.๐๑๕
Nov. 27.92	๑.๔๒๗	๐.๑๕๔	๐.๗๗๐	๖.๔	๕.๖๓	๐.๘๕๗	-๐.๐๒๔
Nov. 28.92	๑.๔๐๗	๐.๑๔๘	๐.๗๔๐	๖.๓	๕.๕๖	๐.๘๔๗	-๐.๐๓๓
Nov. 29.92	๑.๓๘๗	๐.๑๔๒	๐.๗๑๐	๖.๒	๕.๔๙	๐.๘๓๐	-๐.๐๔๖
Nov. 30.92	๑.๓๖๗	๐.๑๓๖	๐.๖๘๐	๖.๑	๕.๔๓	๐.๘๑๐	-๐.๐๕๕
Dec. 1.92	๑.๓๔๗	๐.๑๓๐	๐.๖๕๐	๖.๐	๕.๓๖	๐.๗๙๐	-๐.๐๖๔
Dec. 2.92	๑.๓๒๗	๐.๑๒๓	๐.๖๑๕	๕.๙	๕.๓๐	๐.๗๗๐	-๐.๐๗๓

ตาราง ๓-๕

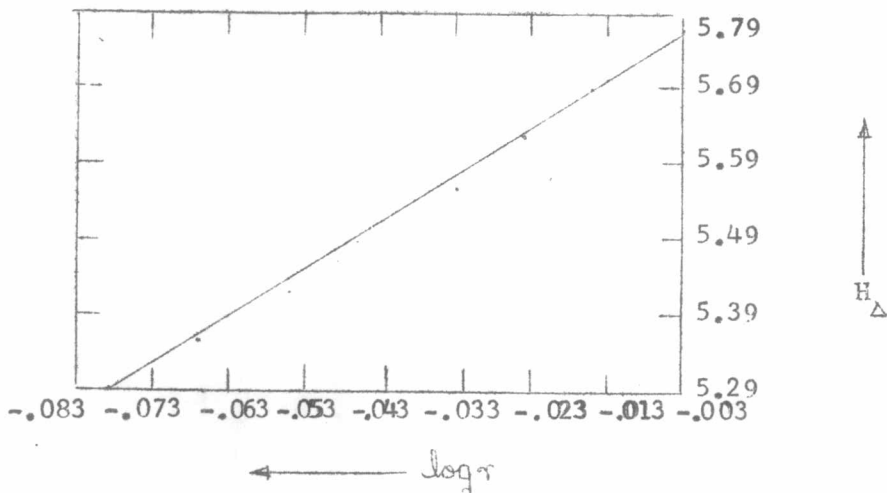
U.T.	Δ (A.U.)	$\log \Delta$	$5\log \Delta$	H	$H_{\Delta} = H - 5\log \Delta$	r (A.U.)	$\log r$
Dec. 11.94	๑.๒๐๐	๐.๐๗๘	๐.๓๙๕	๕.๐	๔.๖๐๕	๐.๖๐๐	-๐.๒๒๒๖
Dec. 12.94	๑.๑๘๗	๐.๐๗๕	๐.๓๗๕	๔.๙	๔.๕๓๐	๐.๕๙๐	-๐.๒๒๖๖
Dec. 13.94	๑.๑๗๗	๐.๐๖๘	๐.๓๔๕	๔.๘	๔.๔๖๐	๐.๕๘๐	-๐.๒๓๐๖
Dec. 14.94	๑.๑๖๗	๐.๐๖๓	๐.๓๓๕	๔.๗	๔.๓๙๐	๐.๕๗๐	-๐.๒๓๔๖
Dec. 15.94	๑.๑๖๒	๐.๐๖๕	๐.๓๒๕	๔.๖	๔.๓๒๐	๐.๕๖๐	-๐.๒๓๘๖
Dec. 16.94	๑.๑๕๘	๐.๐๖๔	๐.๓๒๐	๔.๕	๔.๒๕๐	๐.๕๖๐	-๐.๒๓๘๖
Dec. 17.94	๑.๑๕๗	๐.๐๖๓	๐.๓๑๕	๔.๔	๔.๑๘๐	๐.๕๖๐	-๐.๒๓๘๖

ตาราง ๓-๖

U.T.	Δ (A.U.)	$\log \Delta$	$5 \log \Delta$	H	$H_{\Delta} = H - 5 \log \Delta$	r (A.U.)	$\log r$
Jan. 6.50	๐.๘๑๓	-๐.๐๙๘	-๐.๑๘๕	๓.๓	๓.๕๐	๐.๘๘๐	-๐.๕๒๐
Jan. 7.50	๐.๘๐๐	-๐.๐๙๖	-๐.๒๓๐	๓.๔	๓.๖๓	๐.๙๐๗	-๐.๐๙๘
Jan. 8.50	๐.๘๘๐	-๐.๐๕๑	-๐.๒๕๕	๓.๖	๓.๘๖	๐.๙๕๐	-๐.๐๒๖
Jan. 9.50	๐.๘๖๗	-๐.๐๖๒	-๐.๓๑๐	๓.๗	๔.๐๑	๐.๙๖๗	-๐.๐๓๑
Jan. 10.50	๐.๘๕๓	-๐.๐๖๘	-๐.๓๔๕	๓.๘	๔.๑๕	๐.๙๘๐	-๐.๐๓๑
Jan. 11.50	๐.๘๓๓	-๐.๐๗๘	-๐.๓๘๕	๓.๙	๔.๓๐	๐.๙๘๗	-๐.๐๓๕
Jan. 12.50	๐.๘๒๐	-๐.๐๘๖	-๐.๔๓๐	๔.๐	๔.๕๓	๐.๙๖๐	-๐.๐๒๒
Jan. 13.50	๐.๘๑๗	-๐.๐๘๘	-๐.๔๔๐	๔.๑	๔.๖๕	๐.๙๕๓	-๐.๐๒๖
Jan. 14.50	๐.๘๒๐	-๐.๐๘๖	-๐.๔๓๐	๔.๓	๔.๗๓	๐.๖๑๓	-๐.๒๑๒
Jan. 15.51	๐.๘๒๓	-๐.๐๘๕	-๐.๔๒๕	๔.๔	๔.๘๓	๐.๖๔๐	-๐.๑๙๔
Jan. 16.51	๐.๘๒๗	-๐.๐๘๒	-๐.๔๑๐	๔.๕	๔.๙๑	๐.๖๖๗	-๐.๑๗๖
Jan. 17.51	๐.๘๓๐	-๐.๐๘๑	-๐.๔๐๕	๔.๖	๕.๐๑	๐.๖๙๓	-๐.๑๕๘
Jan. 18.51	๐.๘๓๓	-๐.๐๗๘	-๐.๓๘๕	๔.๗	๕.๑๐	๐.๗๒๐	-๐.๑๔๓
Jan. 19.51	๐.๘๔๐	-๐.๐๗๖	-๐.๓๘๐	๔.๘	๕.๑๘	๐.๗๔๗	-๐.๑๒๗
Jan. 20.51	๐.๘๔๓	-๐.๐๗๕	-๐.๓๗๐	๔.๙	๕.๒๗	๐.๗๗๓	-๐.๑๑๒

จากผลที่ได้ในตาราง ๓-๖ เมื่อนำค่าของ H_{Δ} และ $\log r$ มาเขียนกราฟจะได้อกราฟเส้นตรง
 ดังแสดงในแผนภาพข้างล่าง

แผนภาพ ๓-๑



จากแผนภาพ ๓-๑ จะได้อัตราความชัน (Slope)

$$= \frac{๕.๓๕ - ๕.๒๕}{๐.๐๓๕ - ๐.๐๐๗} = \frac{๐.๕๐}{๐.๐๒๘}$$

โดยเหตุนี้ $H_{\Delta} = H_0 + 2.5n \log r$ (ดูสมการ 54 ในบทที่ ๒)

เพราะฉะนั้น

$$๒.๕ n = \frac{๐.๕๐}{๐.๐๒๘}$$

$$\text{หรือ } n = \frac{๐.๕๐}{๐.๐๒๘ \times ๒.๕} = ๒.๖๓$$

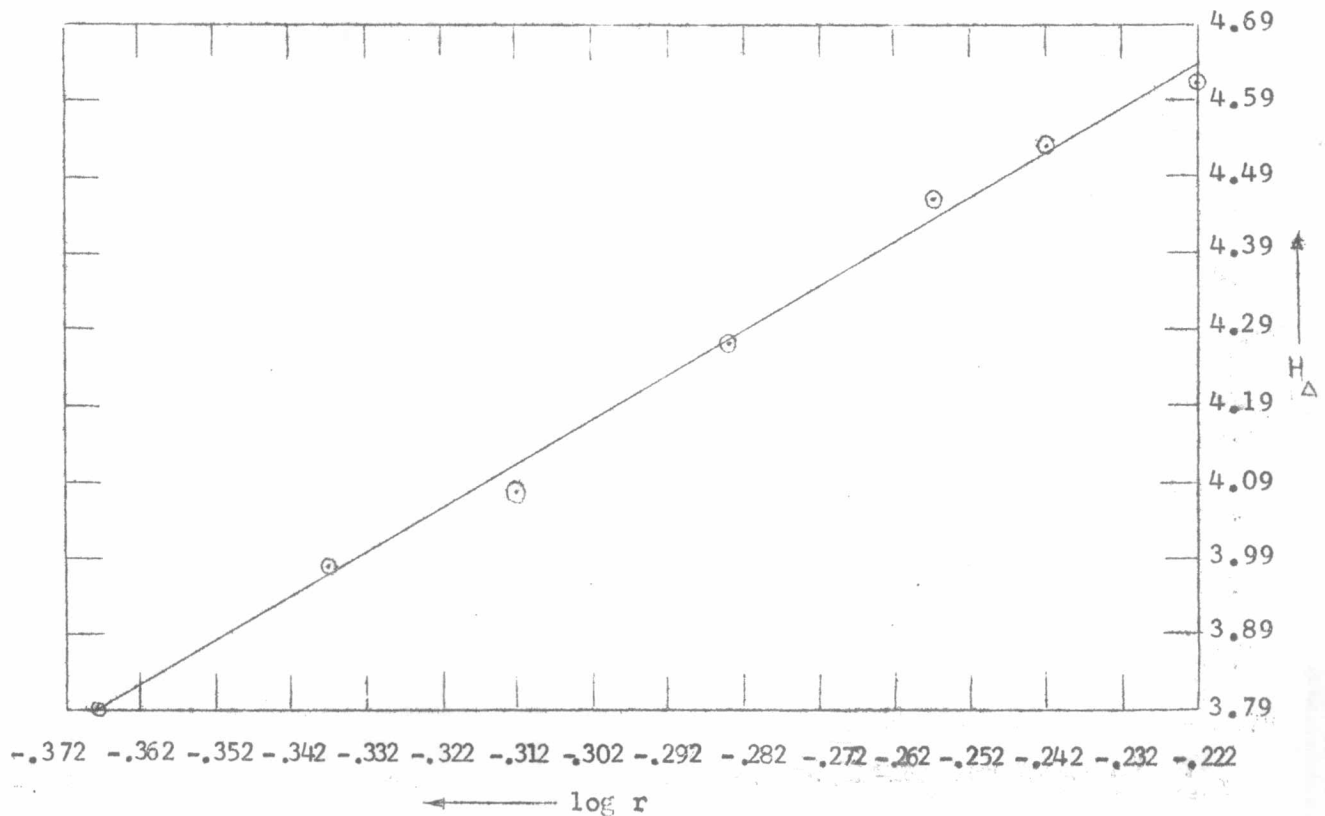
ในทำนองเดียวกันเมื่อนำค่า H_{Δ} และ $\log r$ จากตาราง ๓-๕ และ ๓-๖ มาเขียนกราฟและหาอัตราความชันจากแผนภาพ ๓-๒ จะได้อัตราความชัน

$$= \frac{๔.๖๓ - ๓.๗๕}{๐.๓๖๘ - ๐.๒๒๒} = \frac{๐.๘๘}{๐.๑๔๖}$$

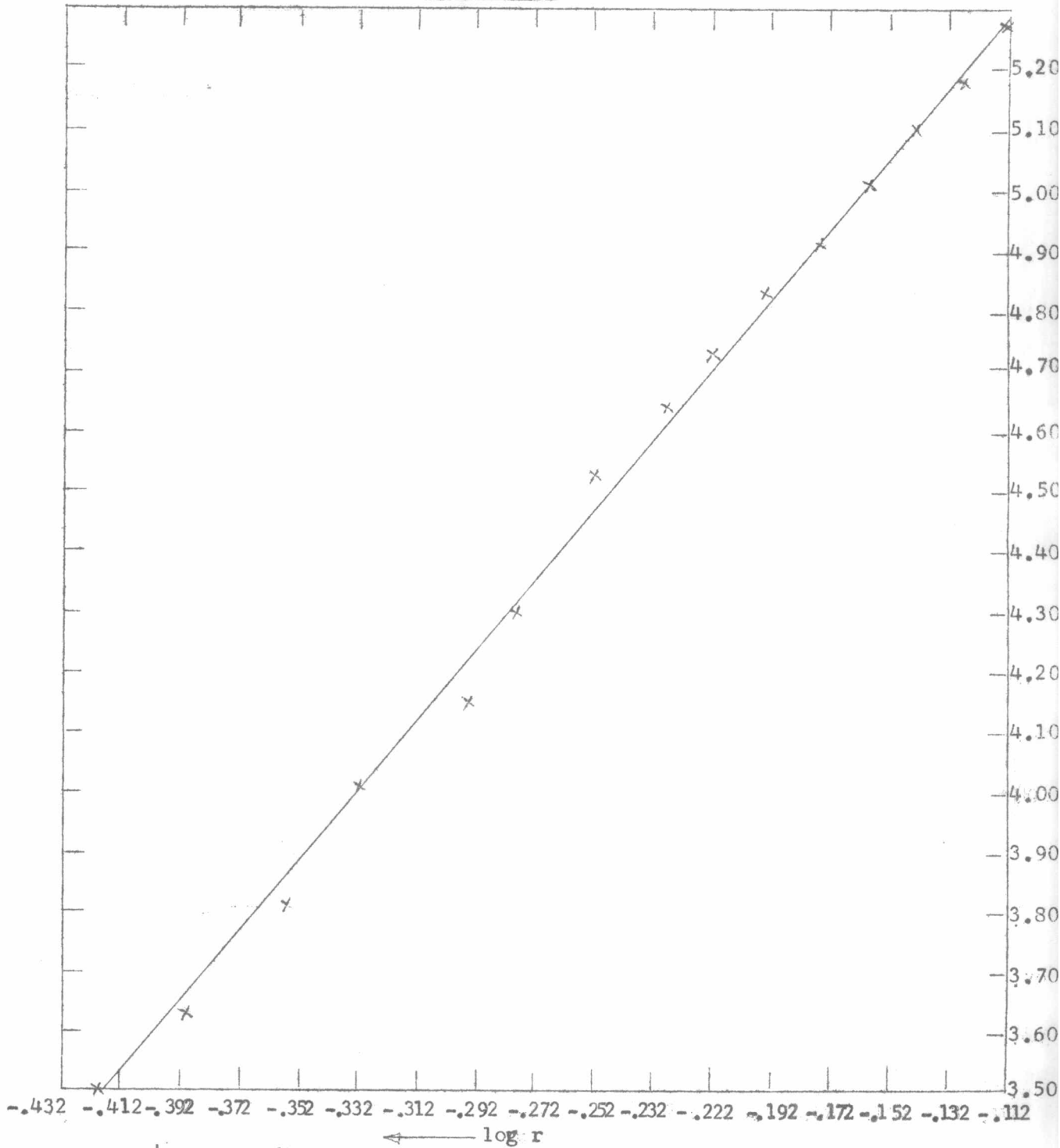
$$\text{เพราะฉะนั้น } ๒.๕ n = \frac{๐.๘๘}{๐.๑๔๖}$$

$$\text{หรือ } n = \frac{๐.๘๘}{๐.๑๔๖ \times ๒.๕} = ๒.๓๐$$

แผนภาพ ๓-๒



แผนภาพ ๓-๓



จากแผนภาพที่ ๓-๓ จะได้อัตราชัน $= \frac{5.20 - 3.50}{-0.102 - -0.432} = \frac{1.70}{-0.330}$

เพราะฉะนั้น $2.5 n = \frac{1.70}{-0.330}$

หรือ $n = \frac{1.70}{-0.330 \times 2.5} = 2.06$

$$\begin{aligned} \text{จะเห็นว่า } n_1 &= 2.63 \\ n_2 &= 2.30 \\ n_3 &= 2.32 \end{aligned}$$

$$\text{เพราะฉะนั้น } n_{\text{เฉลี่ย}} = \frac{2.63 + 2.30 + 2.32}{3} = 2.42$$

$$n_{\text{สูงสุด}} = 2.63$$

$$n_{\text{ต่ำสุด}} = 2.30$$

$$n_{\text{สูงสุด}} - n_{\text{เฉลี่ย}} = 2.63 - 2.42 = 0.21$$

$$n_{\text{เฉลี่ย}} - n_{\text{ต่ำสุด}} = 2.42 - 2.30 = 0.12$$

$$n = 2.42 \pm 0.21$$

$$\text{ค่าทางโคชเทคมีค่า } n = 2.42 \pm 0.21$$

จากสมการ (53) ในบทที่ ๒

$$H = H_0 + 5 \log \Delta + 2.5n \log r$$

$$\text{หรือ } H_0 = H - 5 \log \Delta - 2.5n \log r$$

เพราะฉะนั้น เมื่อแทนค่า $n = 2.42$ จะได้

$$H_0 = H - 5 \log \Delta - 6.05 \log r$$

จากข้อมูลที่หาได้ทั้ง ๓ ช่วงเมื่อแทนค่าของ H , $\log \Delta$ และ $\log r$ ลงในสมการข้างบนก็ยอมหา H_0 หรือมักนิจุคสัมบูรณ์ในแต่ละวันที่ทำการสังเกตได้ ดังแสดงในตารางที่ ๓-๗, ๓-๘ และ ๓-๘

ආර්ථික න-ඵ

U.T.	$5 \log \Delta$	$6.05 \log r$	H	$H_0 = H - 5 \log \Delta - 6.05 \log r$
Nov. 25.92	0.430	-0.094	6.6	6.6
Nov. 26.92	0.430	-0.094	6.6	6.6
Nov. 27.92	0.430	-0.094	6.6	6.6
Nov. 28.92	0.430	-0.094	6.6	6.6
Nov. 29.92	0.430	-0.094	6.6	6.6
Nov. 30.92	0.430	-0.094	6.6	6.6
Dec. 1.92	0.430	-0.094	6.6	6.6
Dec. 2.92	0.430	-0.094	6.6	6.6

ආර්ථික න-ඵ

U.T.	$5 \log \Delta$	$6.05 \log r$	H	$H_0 = H - 5 \log \Delta - 6.05 \log r$
Dec. 11.94	0.430	-0.094	6.6	6.6
Dec. 12.94	0.430	-0.094	6.6	6.6
Dec. 13.94	0.430	-0.094	6.6	6.6
Dec. 14.94	0.430	-0.094	6.6	6.6
Dec. 15.94	0.430	-0.094	6.6	6.6
Dec. 16.94	0.430	-0.094	6.6	6.6
Dec. 17.94	0.430	-0.094	6.6	6.6

ตาราง ๓-๘

U.T.	$5 \log \Delta$	$6.05 \log r$	H	$H_0 = H - 5 \log \Delta - 6.05 \log r$
Jan. 6.50	-๐.๑๘๕	-๒.๕๔๑	๓.๓	๖.๐๕
Jan. 7.50	-๐.๒๓๐	-๒.๓๖๐	๓.๔	๕.๘๘
Jan. 8.50	-๐.๒๕๕	-๒.๑๕๔	๓.๖	๖.๐๑
Jan. 9.50	-๐.๓๑๐	-๒.๐๐๓	๓.๗	๖.๐๑
Jan. 10.50	-๐.๓๕๕	-๑.๘๒๑	๓.๘	๕.๘๗
Jan. 11.50	-๐.๓๘๕	-๑.๖๘๒	๓.๙	๕.๘๘
Jan. 12.50	-๐.๔๓๐	-๑.๕๒๕	๔.๑	๖.๐๖
Jan. 13.50	-๐.๔๕๐	-๑.๓๗๓	๔.๒	๖.๐๑
Jan. 14.50	-๐.๔๓๐	-๑.๒๘๓	๔.๓	๖.๐๑
Jan. 15.51	-๐.๔๒๕	-๑.๑๗๔	๔.๔	๖.๐๐
Jan. 16.51	-๐.๔๑๐	-๑.๐๖๕	๔.๕	๕.๘๘
Jan. 17.51	-๐.๔๐๕	-๐.๙๖๒	๔.๖	๕.๘๗
Jan. 18.51	-๐.๓๙๕	-๐.๘๖๕	๔.๗	๕.๘๖
Jan. 19.51	-๐.๓๘๐	-๐.๗๖๘	๔.๘	๕.๘๕
Jan. 20.51	-๐.๓๗๐	-๐.๖๗๘	๔.๙	๕.๘๕

จากตาราง ๓-๗, ๓-๘ และ ๓-๘ หา (H_0) เฉลี่ย ได้ = ๕.๘๓

เนื่องจาก (H_0) สูงสุด = ๖.๐๖

และ (H_0) ต่ำสุด = ๕.๗๕

เพราะฉะนั้น (H_0) สูงสุด - (H_0) เฉลี่ย = ๖.๐๖ - ๕.๘๓ = ๐.๒๓

และ (H_0) เฉลี่ย - (H_0) ต่ำสุด = ๕.๘๓ - ๕.๗๕ = ๐.๐๘

$$H_0 = ๕.๘๓ \pm ๐.๑๕$$

มักนิจุคสัมบูรณ์ของดาวหางโคจรเทคมีคา $H_0 = ๕.๘๓ \pm ๐.๑๕$

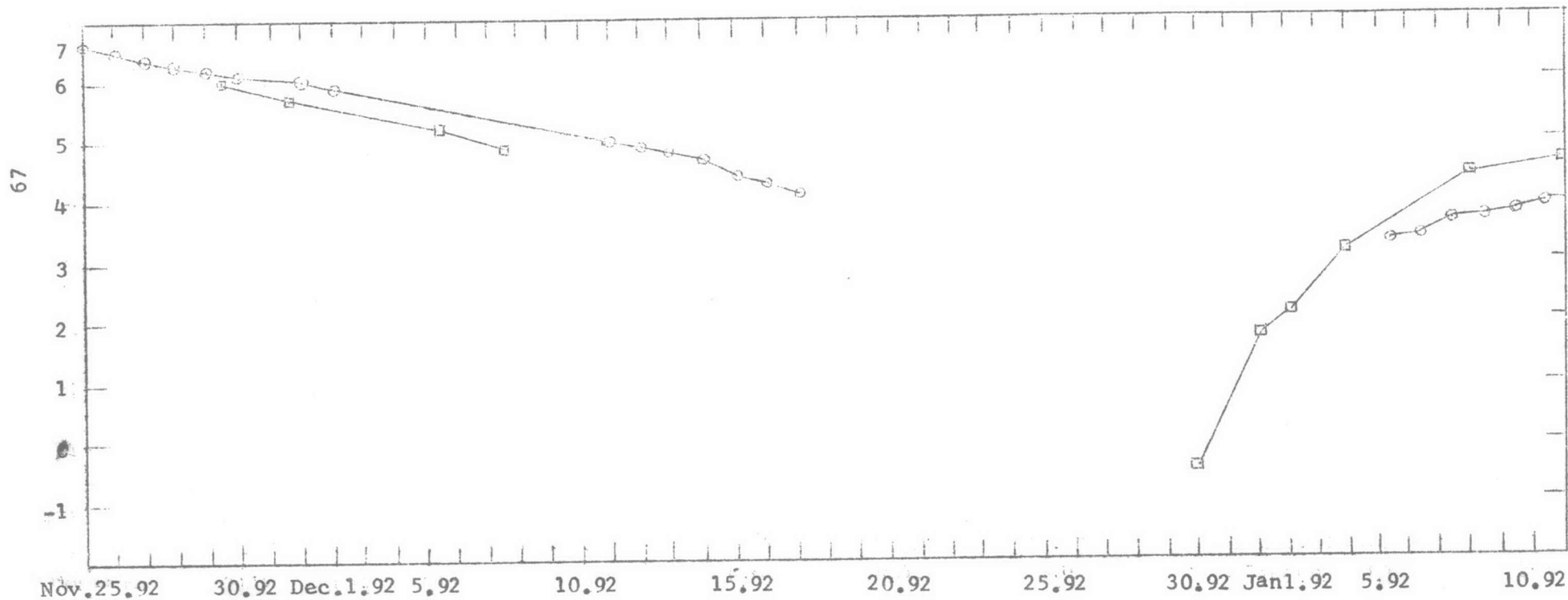
รายงานผลการสังเกตการณ์จุดของนักดาราศาสตร์ทั่วโลก

เวลา สากล (U.T.)	ผู้สังเกต	สถานที่	อุปกรณ์ที่ใช้	มีกนิจ
Nov. 25.92	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	6.6
26.92	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	6.5
27.92	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	6.4
28.92	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	6.3
29.92	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	6.2
30.43	J. Bortle	Stormville New York	10 x 50 binoculars	6.0
30.92	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	6.1
Dec. 1.4	K. Simmons	Switzerland, Florida	7 x 50 binoculars	5.5
1.72	V.L. Matchett	Brisbane	7 x 50 binoculars	5.7
1.92	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	6.0
2.92	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	5.9
5.5	C Sherrod	North Little Rock, Arkansas	15-cm refractor	4.3
6.5	M. Mayo and J. Truxton	Agoura, California	15-cm reflector	5.2
8.5	M. Mayo and J. Truxton	Agoura, California	15-cm f/4 reflector	5.0
8.5	C. Sherrod	North Little Rock, Arkansas	15-cm refractor	4.9
11.94	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	5.0
12.94	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	4.9
13.94	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	4.8
14.94	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	4.6
15.94	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	4.4
16.94	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	4.3
17.94	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	4.1
31.0	G.H. Newsom	Perkins Abservatory, Flagstaff, Arizona	10-cm refractor	-0.5
31.1	M.J.Mayo and J. Truxton	Agoura, California	10 x 50 binoculars	1.3

เวลา สากล (U.T.)	ผู้สังเกต	สถานที่	อุปกรณ์ที่ใช้	บันทึก
Jan. 1.1	Mayo and J. Truxton	Agoura, California	10x50 binoculars	1.7
2.1	Mayo and J. Truxton	Agoura, California	10x50 binoculars	2.1
4.0	T. Dickinson	Hartland Wisconsin	7x50 binoculars	5.0
4.9	D. Milon	Harvard, Massachusetts	7x50 binoculars	3.2
4.95	J. Bortle	Stormville, New York	10x50 binoculars	2.9
4.98	C.S. Morris	West Lafayette, Indiana	12x50 binoculars	3.1
5.0	C. Sherrod	North Little Rock, Arkansas	7x50 binoculars	-1.0
6.0	K. Simmons	Jacksonville, Florida	7x50 binoculars	4.4
6.1	K. Henize	12km over the Pacific	Naked eye and binoculars	2.8
6.50	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch binoculars	3.3
6.8	G.E.D. Alcock	Peterborough England	25x105 binoculars	3.6
7.0	P. Maley	2.8km over Houston, Texas	13-cm f/5 reflector	3.5
7.50	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	3.4
8.1	W. Elliot, P.K. Smith and J. Mikolas	Chico, California	10x50 binoculars	3.7
8.50	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	3.6
8.96	J.E. Bortle, Stormville	New York	10x50 binoculars	3.5
9.0	Simmons	Jacksonville, Florida	7x50 binoculars	4.4
9.5	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	3.7
10.50	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	3.8
11.0	Newson	New York	10x50 binoculars	3.6
11.5	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	3.9
12.0	P.S. Mc Intosh, Boulder	Colorado	7x50 binoculars	4.6

เวลา ดาวฤกษ์ (U.T.)	ผู้สังเกต	สถานที่	อุปกรณ์ที่ใช้	มีกนิษฐ
Jan. 12.5	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	4.1
12.97	J. Bortle	Stormville, New York	10x50 binoculars	4.0
13.00	C.S. Morris	West Lafayette, Indiana	12x50 binoculars	3.1
13.08	P. Maley	Houston, Texas	7x35 binoculars	4.3
13.50	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	4.2
13.97	Bortle	Stormville, New York	10x50 binoculars	4.1
14.08	P. Maley	Houston, Texas	7x35 binoculars	4.3
14.10	M.J. Mayo and J. Truxton	Malibu, California	10x50 binoculars and naked eye	4.1
14.50	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	4.3
15.08	P. Maley	Houston, Texas	7x35 binoculars	4.3
15.51	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	4.4
16.00	Dr. Maran	Joint observatory, South Baldy, New Mexico	7x50 binoculars	5.8
16.01	C.S. Morris	West Lafayette, Indiana	12x50 binoculars	3.1
16.08	P. Maley	Houston, Texas	7x35 binoculars	4.3
16.2	Mayo	Agoura, California	10x50 binoculars	4.3
16.51	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	4.5
17.08	P. Maley	Houston, Texas	7x35 binoculars	4.7
17.51	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	4.6
17.98	Bortle	Stormville, New York	10x50 binoculars	4.8
18.04	P. Maley	Houston, Texas	7x35 binoculars	4.9
18.42	J. Bortle	Stormville, New York	10x50 binoculars	6.8
18.51	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	4.7
19.04	P. Maley	Houston, Texas	7x35 binoculars	5.1
19.51	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	4.8
19.8	Alcock	Peterborough, England	25x105 binoculars	5.6
19.99	Bortle	Stormville, New York	10x50 binoculars	5.3
20.42	V.L. Matchett	Brisbane	7x50 binoculars	5.6
20.42	M.V. Jones	Maryborough, Queensland	7x50 binoculars	5.7
20.51	P. Jittiyasara	Sukumvit Bangchark	6-inch reflector	4.9

แผนภาพแสดงมีกนิจจุดเปรียบเทียบระหว่างผลงานของผู้วิจัยเอง กับผลงานของนักดาราศาสตร์
 ชาวต่างประเทศ ตำแหน่งซึ่งกำหนดควยวงกลมและมีจุดตรงกลางนั้น เป็นผลงานของผู้วิจัย ส่วนตำแหน่งซึ่งกำหนดควย
 สี่เหลี่ยมและมีจุดตรงกลาง เป็นผลงานของนักดาราศาสตร์ชาวต่างประเทศตามตำแหน่งแต่ละวัน ซึ่งตรวจสอบได้จากหน้า ๒๔-๒๖



๕๕ กฎเกณฑ์มิกนิจของดาวหางตามความเห็นของนักดาราศาสตร์ทั่วโลก

- เจ บูดคา แห่งสถาบันดาราศาสตร์ มหาวิทยาลัยฮาร์วาร์ด ได้เขียนผลการวิเคราะห์มิกนิจของดาวหางโคจร เทระหว่างวันที่ ๒๕ ม.ค. ถึง ๘ ธ.ค., ๑๙๗๓ ไว้ว่า ดาวหางมีมิกนิจเป็นไปตามกฎ $๕.๒ + ๕ \log \Delta + ๑๐.๘ \log r$ หรือ $๔.๘ + ๕ \log \Delta + (๑๐.๒ + ๒.๐ \log r) \log r$ ซึ่งก็อาจเป็นไปได้

- แอล แจคเคีย แห่งศูนย์ฟิสิกส์ดาราศาสตร์ หอสังเกตการณ์สมิตโซเนียน มหาวิทยาลัยฮาร์วาร์ด ได้รายงานวามิกนิจของดาวหางโคจร เทเป็นไปตามกฎ $๕.๐ + ๕ \log \Delta + (๖.๖ + ๒.๒ \sqrt{r}) \log r$

- ดร. เอ็ม ซมิคค์ แห่งหอดูดาวเฮล ได้เปรียบเทียบดาวหางโคจร เทกับดาวหาง 1957 III โดยพิจารณาจากข้อมูลที่สังเกตได้ เขาได้ให้ความเห็นว่า ความสว่างของดาวหางมีมิกนิจเป็นไปตามสมการ $m_1 = ๕.๐ + ๕ \log \Delta + ๑๐ \log r$ ($n = 4$) ยกเว้นช่วงเวลาสั้น ๆ ในระหว่างที่ดาวหางมีตำแหน่งใกล้ดวงอาทิตย์ที่สุด

- มิสเตอร์ ซี เอฟ มอริส แห่งมหาวิทยาลัยเปอริว พบว่าจากการสังเกตดาวหางโคจร เทระหว่างวันที่ ๒๕ ก.ย. ถึง ๒๗ พ.ย. มิกนิจจากการสังเกตกว่า ๑๐๗ ค่าที่วัดได้สอดคล้องกับเอมไพริคัล ลอ ที่ว่า

$$m_1 = 5.23 + 5 \log \Delta + 7.1 \log r \quad (n = 2.84)$$

สำหรับผู้วิจัยเอง ได้สังเกตการณ์ดาวหางโคจร เทระหว่างวันที่ ๒๖ พ.ย. ๑๙๗๓ ถึง ๒๐ ม.ค. ๑๙๗๔ จากกล้องโทรทรรศน์ชนิดสะท้อนแสงขนาดเส้นผ่าศูนย์กลาง ๖ นิ้วที่งานศาสตราจารย์ ดร.ระวี ภาวิไล มีความเห็นว่า ความสว่างของดาวหางโคจร เทนี้มีมิกนิจเป็นไปตามสมการ

$$m = 5.93 + 5 \log \Delta + 6.05 \log r \quad (n = 2.42)$$

โดยเหตุที่ดาวหางจะปรากฏให้เห็นสว่างมาก หรือน้อยนั้น ขึ้นอยู่กับค่า n แต่ n มีความสัมพันธ์เกี่ยวข้องกับความหนาแน่นของส่วนใจกลางหัวของดาวหาง (เอ็ดวิน เมธ โรเมอร์) กล่าวคือดาวหางที่ส่วนใจกลางหัวมีความหนาแน่นมาก n จะมีค่าน้อย และดาวหางที่ส่วนใจกลางหัวมีความหนาแน่นน้อย n จะมีค่ามาก ดังนั้นดาวหางที่ส่วนใจกลางหัวมีความหนาแน่นมาก จึงปรากฏให้เห็นสว่างกว่าดาวหางที่ส่วนใจกลางหัวมีความหนาแน่นน้อย (แสงสว่างที่

แผ่กระจายมาจากใจกลางหัวของดาวหาง ส่วนใหญ่เป็นแสงสะท้อนของดวงอาทิตย์จากผิวของวัตถุในสภาวะแข็ง)

ดังนั้นการที่ดาวหางโคชูเทคไม่ปรากฏให้เห็นสว่างดังที่คาดคะเนไว้แต่แรก อาจเป็นเพราะว่า ส่วนใจกลางหัวของมันที่มีขนาดโคต ๓๐ กม. (โบร อัน มาร์สเคน) นั้น มีความหนาแน่นไม่มาก

สำหรับสาเหตุอื่นที่ดาวหางโคชูเทคไม่ปรากฏให้เห็นสว่าง อาจเป็นไปได้ว่า ฝุ่นออกกาศที่ซึ่งมีอยู่ในส่วนใจกลางหัวแต่แรกนั้น ยังคงยึดเกาะอยู่ที่ผิวในลักษณะที่เป็นเยื่อบาง ๆ หุ้มก่อนอยู่เยื่ออื่นที่มีลักษณะคล้ายซีเมนต์เคลือบอยู่ที่ผิว จึงเป็นอุปสรรคต่อการระเหิดของน้ำและก๊าซแข็งออกสู่อวกาศ ดร. เนย์ แห่งศูนย์การบินอวกาศกอดดาร์ด ได้รายงานว่าการศึกษาดาวหางโคชูเทคในแสงอินฟราเรดที่มหาวิทยาลัยมินนิโซตา ระหว่างวันที่ ๒๕ ธ.ค. ถึง ๗ ม.ค. และระหว่างวันที่ ๕ ม.ค. ถึง ๑๒ ม.ค. ได้ตรวจพบว่า ส่วนโคมาและส่วนหางของดาวหางโคชูเทคแสดงขีดลักษณะที่เนเจอร์ ซึ่งรายงานอันนี้เป็นข้อยืนยันว่า อาจเป็นไปได้ที่มีสารคล้ายซีเมนต์เคลือบอยู่ที่ผิว ทำให้ก๊าซและฝุ่นที่ถูกส่งออกมาจากส่วนใจกลางหัวมีจำนวนน้อยกว่าที่ได้คาดคะเนไว้ กับดาวหางที่ส่วนใจกลางหัวมีขนาดโคตเท่านี้.