

ภาคผนวก ก

ในการสังเกตการณ์และเก็บข้อมูลดาวมาตรฐาน โดยเทคนิค ซี ซี ดี โฟโตเมตรี ข้อมูลที่ได้จะเป็นภาพของดาว และถูกเก็บบันทึกไว้ในคอมพิวเตอร์ จากนั้นทำการถ่ายโอนแฟ้มข้อมูลเข้าสู่โปรแกรม CCDRED (An Astronomical CCD Image Reduction Package) เพื่อทำการวัดหาค่า Instrumental Magnitude โดยมีขั้นตอนดังต่อไปนี้

1. ใช้คำสั่ง ENTER ในการวางตำแหน่งไฟล์ที่ต้องการวัด ลงใน Image Buffer

CCD > ENTER AD101B.IMG

2. เมื่อต้องการเห็นภาพที่เราสังเกตการณ์ โดยการใช้คำสั่ง VIEW

CCD > VIEW

คำสั่งนี้เป็นคำสั่งเพื่อดู CCD Image หลังจากที่ถูกไว้ใน Buffer Image โดยใช้คำสั่ง ENTER Key Word จะเป็นตัวกำหนดว่าจะให้แสดง Buffer ไหน Default Buffer เป็นตัวสุดท้ายที่จะแสดงหรือ Buffer A หากจอภาพแสดงผลนั้นชัดเจนดี การปรากฏ Image จะถูกกำหนดโดยคำสั่ง RESCALE, COLOR, GRAY หรือ RGRAY ซึ่งจะอธิบายในขั้นตอนต่อไป

3. เมื่อใช้คำสั่ง VIEW แล้วภาพจะยังไม่ปรากฏบนจอภาพ ต้องใช้คำสั่ง PAN

Command Format : PAN [/A][/B][C]

คำสั่ง PAN ใช้กับ image ซึ่งไม่ได้บรรจุไว้ใน Image Display Window ซึ่งสามารถเกิดขึ้นได้หาก ZOOM Factor ได้ถูกกำหนดไว้สูง (ให้ดูคำสั่ง ZOOM ประกอบ) หรือ Image ประกอบด้วยแถวและ Column มากกว่าที่ Display Window จะทำให้เหมาะสม คำสั่งนี้กำหนด PAN และ ZOOM ไว้เพื่อ Display Image ให้ผู้ใช้วาง Cursor ในตำแหน่งของ Image ที่จะทำเป็นจุดศูนย์กลางใน Image Window และกดปุ่ม Mouse ด้านขวาหรือแป้น R กดปุ่มด้านซ้าย(หรือแป้น L) จะแสดงตำแหน่ง Pixel (คอลัมน์และจำนวนแถว) และค่าข้อมูลตรงตำแหน่ง Cursor ในขณะที่อยู่ใน

คำสั่ง PAN เป็นไปได้ที่จะเพิ่มหรือลด ZOOM Factor เป็นขั้นตอนโดยให้กดแป้น + หรือ - ตามลำดับ พิมพ์ X ก็จะมีออกจากคำสั่ง

4. คำสั่ง ZOOM

Command Format : ZOOM < Zoom Factor > [/A]/[B]/[C] [/NODISP]

กำหนด (Zoom Factor สำหรับ Display < Zoom Factor > เป็นจำนวนเต็มซึ่งจะเป็นตัวกำหนดว่า แต่ละ Pixel จะถูก Replicated กี่ครั้งใน Display คือ Zoom Factor = 3 จะแสดงแต่ละ CCD Pixel โดยใช้ 3x3 Screen Pixels, Zoom Factor=4 จะแสดงแต่ละ CCD Pixel เป็น 4x4 Screen Pixels เป็นต้น Zoom Factor ที่เป็น Negative จะเป็นแสดงข้อมูลทั้งหมด เราสามารถกำหนด Zoom Factor โดยใช้คำสั่ง Pan ได้

5. เมื่อทำขั้นตอนดังกล่าวมาแล้วเรียบร้อยแล้ว แต่ภาพดาวที่ปรากฏบนจอภาพยังไม่ชัดเจน เราต้องปรับให้ชัดเจนยิ่งขึ้น โดยใช้คำสั่ง RESCALE

Command Format : RESCALE [/A]/[B]/[C]/[NODISP]/[PLOT]

ในการทำงาน RESCALE จะแสดง Histogram ตรง Window ทางด้านขวามือ ถ้าโครงนี้จะแสดงถึงความถี่ของการเกิดของค่าต่างๆ ในข้อมูล ดังนั้นผู้ใช้จะใช้ค่าข้อมูลมากที่สุด (Maximum Data Values) และน้อยที่สุด (Minimum Data Values) ในการแสดงจอภาพ

คำสั่ง RESCALE มีผลต่อการแสดงภาพเท่านั้น แต่ไม่มีการเปลี่ยนแปลงในข้อมูล Image ตามความเป็นจริง คำ RESCALE ใช้กับ Image Buffer เท่านั้น

6. เมื่อผู้ใช้งานต้องการเห็นภาพดาวให้เป็นสีเพื่อที่จะง่ายต่อการวัดหาค่า Magnitude ได้ถูกต้อง ต้องใช้คำสั่ง COLOR

Command Format : COLOR

คำสั่งนี้เปลี่ยน Display จากการแสดงภาพ Gray-Scale เป็นการแสดงภาพใน False-Color มีบางครั้งเมื่อรายละเอียดของ Image บางอย่างเป็นสิ่งที่ไม่ง่ายในการดูในการแสดงภาพเป็นสีไม่จริง ใน Mode การแสดงนี้มีลำดับของสีต่อไปนี้ (จากค่าข้อมูลจำนวนสูงสุดถึงต่ำสุด) ขาว แดง เหลือง เขียว ฟ้า ม่วง สีต่างๆ จะแสดงความเข้มที่แตกต่างกัน เพื่อให้จำนวนของ 16 ระดับ บนหน้าจอการตั้งนี้ สามารถกำหนดด้วยคำสั่ง RESCALE

7. เมื่อผู้ใช้เห็นภาพของดาวเป็นสีแล้ว ต้องกรรกลับไปเป็นสีเดิมใช้คำสั่ง GRAY

Command Format : GRAY

คำสั่งนี้เปลี่ยน Image เป็น Gray-Scale ธรรมดาในขณะที่ความเข้มของจอภาพจำนวนสูงสุดเป็นสีขาว และความเข้มน้อยสุดเป็นสีดำ

8. ก่อนที่จะมีการวัดค่า Magnitude ของดาว ผู้วิจัยควรเช็ค Aperture (ช่องรับแสง) ก่อนเพื่อที่ให้ง่ายว่าเหมาะสมที่จะใช้กับดาวที่จะวัดหรือไม่ โดยใช้คำสั่ง SHOAPT

Command Format : SHOAPT

คำสั่งนี้จะแสดง Aperture ในวัตถุและ Sky Annulus ใน CCD Image เมื่อถูกสั่งให้ทำงาน คำสั่งนี้จะใส่ Cursor ใน Image ซึ่งสามารถจะวางตำแหน่งโดยใช้เป็นลูกศรหรือ Mouse ก็ได้ เมื่อกดแป้น ENTER หรือปุ่ม Mouse The Aperture และ The Annulus จะถูกดึงกลับมายังตำแหน่ง Cursor ต่อจากนั้น Cursor สามารถจะวางในตำแหน่งใหม่ได้ แล้วกระบวนการก็จะทำซ้ำอีกที่ Version ที่ผ่านมาของ CCDRED ไม่ได้ถูกออกแบบมาเพื่อการเทียบแสงในสถานที่แออัด (คือต้องแยกดวงดาวออกมาให้ชัดเจน) ดังนั้นโดยกระบวนการนี้ผู้ใช้สามารถแน่ใจได้เลยว่า รัศมีที่เลือกไว้นั้นเหมาะสมสำหรับผู้ใช้ พร้อมกับดวงดาวทั้งหมดซึ่งกระทำการวัดใน Image คือรัศมีจะเป็นช่องรับแสง (Aperture) วัตถุประกอบด้วยดาวดวงเดียวเท่านั้น และวงแหวนท้องฟ้าจะไม่ประกอบด้วยดาวที่อยู่ด้านหลังใดๆ เลย พิมพ์ X ก็จะออกจากการใช้งาน

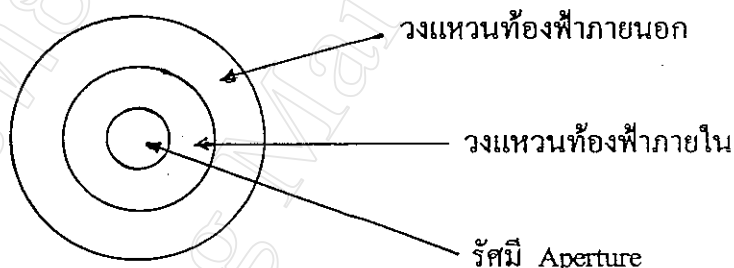
9. เมื่อเราเห็น Aperture จากการใช้คำสั่ง SHOAPT ซึ่งจะทำให้เราเห็นรัศมี Pixel ถ้าหากว่ารัศมี Pixel ของ Aperture พอดีกับดวงดาวที่เราต้องการวัด Magnitude เราก็สามารถทำขั้นตอนต่อไป

ได้เลย แต่ถ้ารัศมี Pixel ของ Aperture ไม่พอดีเราต้องปรับ Aperture ให้พอดีกับดวงดาวที่ต้องการวัด โดยใช้คำสั่ง SETAPT

Command Format : SETAPT < OBJECT RADIUS > < INNERSKY > < OUTERSKY >

ในการวัด Instrumental Magnitude ของดาวใน CCD Image จะต้องใช้ Aperture หลากหลายรอบ ๆ ตัววัตถุและข้อมูล Pixel ใน Aperture ก็จะสรุปผลออกมา พื้นที่วงฟ้าจะวัดด้วยวงแหวนขนาดใหญ่ ซึ่งอยู่รอบ ๆ วัตถุและ Aperture คำสั่ง SETAPT จะทำให้ผู้ใช้สามารถกำหนดขนาดของ Aperture และ Sky Annulus โดยเรียกว่า CCD Pixels ค่า Default จะถูกกำหนดไว้ใน configuration file CCDPHOT.CNF ค่าใน Configuration File ใน Distribution Disk 8nv 5,10 และ 15 Pixel ในรัศมีของ Aperture คือวงแหวนท้องฟ้าภายใน และภายนอกตามลำดับ

ลักษณะของ Aperture



ในการกำหนดรัศมีของ Aperture ควรจะให้พอดีกับดวงดาวคือรัศมีในสุด เมื่อ aperture มีขนาดพอดีแล้วขั้นต่อไปคือการวัด Instrumental Magnitude

10. ใช้คำสั่ง EXTRACT ในการวัด Instrumental Magnitude

Command Format : EXTRACT [/A]/[B]/[C] < File Name >

โดยใช้ TAU.DAT เป็นชื่อของ Output File ให้ตอบ Y ทุกคำถามที่เกี่ยวข้องกับ Image Data จากนั้นให้วาง Cursor ไปที่ดาวที่เราต้องการวัด และกดปุ่ม Mouse ด้านขวา หรือพิมพ์ R ให้พิมพ์ 1 หรือทำ Default ID ให้ถูกต้อง ถ้าในภาพมีดาวอยู่หลายดวงแล้วต้องการวัด Magnitude

ต่อก็คงเป็น Return ให้ทำกระบวนการซ้ำอีก สำหรับดาวดวงต่อไปจนหมดทุกดวงที่ต้องการวัด พร้อมทั้งกำหนดค่า Default ID ให้ถูกต้องเช่นวัดดาวดวงที่สองก็ใส่เลข 2 ตรงช่อง ID ต่อไปพิมพ์ X ก็ออกจากการใช้คำสั่ง EXTRACT และให้ตอบ Y ทุกคำถามที่เกี่ยวกับการเขียน File ทำเช่นเดียวกันนี้กับดาวดวงอื่นๆ จนกระทั่งครบ Image

วิธีและขั้นตอนในการหาค่า Instrumental Magnitude ดังกล่าว สามารถทำได้ทั้งความมาตรฐานและดาวโปรแกรม

ภาคผนวก ข

การวิเคราะห์หาค่ามวลอากาศ โดยเทคนิคทาง ซี ซี ดี โฟโตเมตรี โดยใช้โปรแกรม CCDPHOT (An Astronomical CCD Photometry Package) มีขั้นตอนดังนี้

1. หลังจากใช้โปรแกรม CCDRED ทำการวัด Instrumental Magnitude แล้วให้ Copy File TAU.DAT จาก CCDRED ไปสู่ CCDPHOT

2. เข้าสู่โปรแกรม CCDPHOT แล้วเช็ค File CCDPHOT.CNF เพื่อใส่ค่า Longitude และ Latitude ของตำแหน่งที่ผู้สังเกตการณ์ซึ่งก็คือตำแหน่งของหอดูดาวสิรินธร มหาวิทยาลัยเชียงใหม่ มีค่าดังนี้

LONGITUDE = $98^{\circ} 55' 29.9''$ ตะวันออก
LATITUDE = $18^{\circ} 47' 19.6''$ เหนือ

ในการใส่ค่า LONG และ LAT ต้องอ่านคำแนะนำให้ดี ต้องใส่ค่าตามคำแนะนำของ File CCDPHOT.CNF จากนั้นก็ออกจาก CCDPHOT.CNF

2. เช็คค่า Standard ของดาวมาตรฐาน ซึ่งมีอยู่แล้วใน Catalog ของดาวมาตรฐาน ซึ่งผู้วิจัยต้องใส่ค่า Epoch, RA, DEC, B, V, B-V, U-B

3. ใช้คำสั่ง INST

Command Format : INST

4. เมื่อถูกขอไฟล์ข้อมูล Input ให้พิมพ์ TAU.DAT Catalog File จะเป็นไฟล์ที่ต้องการต่อไป ซึ่งเป็นไฟล์ของ Standard.dat นั้นเอง สำหรับชื่อ Output File ให้ใช้ TAU.INS

5. ผู้วิจัยสามารถจะขอผลลัพธ์ของคำสั่ง INST โดยพิมพ์ Output File ดังนี้

DO "TYPE TAU.INS" หรือ "EDIT TAU.INS"

ผลลัพธ์ที่ได้คือ Air Mass , Heliocentric Julian Dates และ Instrumental Magnitude เพื่อนำมาวิเคราะห์หาค่าสัมประสิทธิ์การลดของแสงดาว เนื่องจากผลของบรรยากาศของโลก และค่าจุดตัดแกนศูนย์ (Zero-Point Values)

สำหรับดาวโปรแกรม ก็ทำเช่นเดียวกับดาวมาตรฐานทุกขั้นตอน แต่ผลข้อมูลที่ต้องการคือ ค่านวลอากาศ เพื่อนำมาวิเคราะห์หาค่าโชติมาตรปรากฏในช่วงความยาวคลื่นสีน้ำเงิน(B) และสีเขียว(V) โดยอาศัยข้อมูลจากดาวมาตรฐานคือ ค่าสัมประสิทธิ์การลดของแสงดาว เนื่องจากผลของบรรยากาศของโลกอันดับที่หนึ่ง และค่าจุดตัดแกนศูนย์

ภาคผนวก ก

สูตรที่เกี่ยวข้อง

[1] $b^2 = a^2 (1 - e^2)$

[2] ปริมาณย่อย

(1) = $\sin \omega \cdot \sin \Omega$	(5) = $\cos \omega \cdot \cos \Omega$
(2) = $\sin \omega \cdot \cos \Omega$	(6) = $\cos \Omega \cdot \sin i$
(3) = $\sin \omega \cdot \sin i$	(7) = $(5) \cdot \cos i - (1)$
(4) = $\cos \omega \cdot \sin \Omega$	(8) = $(2) \cdot \cos i + (4)$

[3] ค่าในวงเล็บหมายถึงค่าองค์ประกอบในข้อ [2]

$P_x = (5) - (1) \cdot \cos i$	$Q_x = -(2) - (4) \cdot \cos i$
$P_y = (8) \cdot \cos \epsilon - (3) \cdot \sin \epsilon$	$Q_y = (7) \cdot \cos \epsilon - (6) \cdot \sin \epsilon$
$P_z = (3) \cdot \cos \epsilon + (8) \cdot \sin \epsilon$	$Q_z = (6) \cdot \cos \epsilon + (7) \cdot \sin \epsilon$

[4] $A_x = a \cdot P_x$	$B_x = b \cdot Q_x$
$A_y = a \cdot P_y$	$B_y = b \cdot Q_y$
$A_z = a \cdot P_z$	$B_z = b \cdot Q_z$

[5] $M = n(t - T)$ เมื่อ $t - T$ คือจำนวนวันจาก Perihelion
 t เป็นบวก ถ้าดาวหางผ่านจุด Perihelion แล้ว
 t เป็นลบ ถ้าดาวหางเคลื่อนที่เข้าสู่จุด Perihelion
 t คือวันที่นับจากจุด Perihelion
 T คือวันที่จุด Perihelion

[6] สมการของเคปเลอร์ คือ $M = E - e^{\circ} \cdot \sin E$ โดยที่ $e^{\circ} = 360^{\circ}(e/2\pi)$
 เมื่อ M และ E มีหน่วยเป็นองศา

[7] $r = a(1 - e \cdot \cos E)$

$$\begin{aligned}
 [8] \quad x &= A_x (\cos E - e) + B_x \cdot \sin E \\
 y &= A_y (\cos E - e) + B_y \cdot \sin E \\
 z &= A_z (\cos E - e) + B_z \cdot \sin E
 \end{aligned}$$

$$[9] \quad r^2 = x^2 + y^2 + z^2$$

$$\begin{aligned}
 [10] \quad \xi &= x + X \\
 \eta &= y + Y \\
 \zeta &= z + Z
 \end{aligned}$$

$$[11] \quad \Delta^2 = \xi^2 + \eta^2 + \zeta^2$$

$$[12] \quad \sin \delta = \zeta / \Delta$$

[13] ค่า δ ที่ได้มีหน่วยเป็นองศา เปลี่ยนจุดทศนิยมขององศาให้เป็นทศนิยมโดยคูณ 60

$$[14] \quad \tan \alpha = \eta / \xi$$

[15] คำนวณค่า α โดยสมมติค่า η และ ξ เป็นบวก เมื่อค่าทั้งสองอยู่ในช่วง 0° ถึง 90°
 ถ้า η เป็น + และ ξ เป็น + แทนค่ามุมที่ใช้ได้เลย
 ถ้า η เป็น + และ ξ เป็น - ลบค่ามุมจาก 180° (180° -ค่ามุม)
 ถ้า η เป็น - และ ξ เป็น - บวก 180° กับค่ามุมที่ใช้คำนวณ
 ถ้า η เป็น - และ ξ เป็น + ลบค่ามุมที่ใช้คำนวณออกจาก 360° (360° -ค่ามุม)

[16] เปลี่ยนค่า α จากองศาให้เป็นชั่วโมงและนาที โดยหารด้วย 15
 ส่วนที่เป็นทศนิยมของชั่วโมง คูณด้วย 60 จะได้เป็นนาที

$$[17] \quad n = (180/\pi) \cdot (k/a^{3/2})$$

$$[18] \quad P^2/a^3 = 4\pi^2/G(M_s + m)$$

ภาคผนวก ง

โปรแกรมที่ใช้ในการคำนวณ มีดังนี้

1. COMET.BAS หาค่า $A_x, A_y, A_z, B_x, B_y, B_z, P_x, P_y, P_z, Q_x, Q_y, Q_z$ และ
ค่า Semi-Miner Axis, b
2. COMET1.BAS หาค่า Mean Anomaly, M และ Eccentric Anomaly, E
3. COMET2.BAS ใช้เปลี่ยนค่า ชั่วโมง นาที วินาที เป็น องศา
4. COMET3.BAS ใช้เปลี่ยนค่า ลิปดา ฟลิปดา ให้เป็น ทศนิยมในหน่วยองศา
5. COMET4.BAS หาค่า
 - 5.1 Heliocentric Distance, r
 - 5.2 ตำแหน่งของดาวหาง ในระบบ Heliocentric Equatorial Coordinate
(x, y, z)
 - 5.3 ตำแหน่งของดาวหาง ในระบบ Geocentric Equatorial Coordinate
(ξ, η, ζ)
 - 5.4 Geocentric Distance, Δ
 - 5.5 Right Ascension, α และ Declination, δ ของดาวหาง

โปรแกรม COMET.BAS

```

10 REM "A"
20 PRINT "EQUATORIAL CONSTANTS "
30 PRINT "INPUT SEMIMAJOR AXIS "
40 INPUT A
50 PRINT "INPUT ECCENTRICITY"
60 INPUT E
70 LET B = A * SQR(1 - E ^ 2)
80 PRINT "SEMIMINOR AXIS", B
110 PRINT "INPUT LONGITUDE OF PERIHELION SMALL OMEGA"
120 INPUT L
125 LET Pi = 3.14159265389793#
130 LET L = L * Pi / 180
140 PRINT "INPUT LONGITUDE OF ASCENDING NODE CAPITAL OMEGA"
150 INPUT N
160 LET N = N * Pi / 180
170 PRINT "INPUT INCLINATION"
180 INPUT S
190 LET S = S * Pi / 180
200 PRINT "INPUT OBLIQUITY"
210 INPUT O
220 LET O = O * Pi / 180
230 CLS
240 DIM P(5)
250 DIM Q(5)
260 DIM A(5)
270 DIM B(5)
280 LET C = SIN(L) * SIN(N)
290 LET D = SIN(L) * COS(N)
300 LET F = SIN(L) * SIN(S)
310 LET G = COS(L) * SIN(N)
320 LET H = COS(L) * COS(N)
330 LET J = COS(L) * SIN(S)
340 LET K = H * COS(S) - C
350 LET M = D * COS(S) + G
360 PRINT "INTERMEDIATE QUANTITIES"
380 PRINT "(1)="; C, "(5)="; H
410 PRINT "(2)="; D, "(6)="; J
440 PRINT "(3)="; F, "(7)="; K
470 PRINT "(4)="; G, "(8)="; M
510 LET P(1) = H - C * COS(S)
520 LET P(2) = M * COS(O) - F * SIN(O)
530 LET P(3) = F * COS(O) + M * SIN(O)
540 LET Q(1) = -D - G * COS(S)
550 LET Q(2) = K * COS(O) - J * SIN(O)
560 LET Q(3) = J * COS(O) + K * SIN(O)
600 PRINT

```

```
610 PRINT "P(X)= "; P(1), "Q(X)= "; Q(1)
630 PRINT "P(Y)= "; P(2), "Q(Y)= "; Q(2)
650 PRINT "P(Z)= "; P(3), "Q(Z)= "; Q(3)
670 PRINT "CHECK SIGMA PQ = "; P(1) * Q(1) + P(2) * Q(2) + P(3) * Q(3)
690 PRINT
740 FOR I = 1 TO 3
750 LET A(I) = A * P(I)
760 LET B(I) = B * Q(I)
770 NEXT I
800 PRINT
820 PRINT "A(X)= "; A(1), "B(X)= "; B(1)
840 PRINT "A(Y)= "; A(2), "B(Y)= "; B(2)
860 PRINT "A(Z)= "; A(3), "B(Z)= "; B(3)
870 PRINT
880 PRINT " CHECK SIGMA AB = "; A(1) * B(1) + A(2) * B(2) + A(3) * B(3)
930 END
```

โปรแกรม COMET1.BAS

```

10  REM "B"
20  PRINT "KEPLERS EQUATION"
30  PRINT "INPUT ECCENTRRICITY (e)"
40  INPUT E
50  PRINT "INPUT SEMIMAJOR AXIS (a)"
60  INPUT A
70  LET B = A * SQR(1 - E * E)
80  PRINT "INPUT TIME OF PERIHELION PASSAGE (APRIL) (T)"
90  INPUT T
100 PRINT "INPUT MEAN DAILY MOTION (n)"
110 INPUT N
120 PRINT "INPUT INITIAL TIME (JAN)"
130 INPUT S
140 PRINT "INPUT TIME INTERVAL"
150 INPUT W
160 PRINT "INPUT NUMBER OF DATES"
170 INPUT U
180 CLS
190 DIM M(40)
200 DIM E(40)
210 PRINT "DATE", "M (DEGREES)", TAB(45); "E (DEGREES)"
230 FOR I = 1 TO U
235 LET PI = 3.141592653589793#
240 LET M(I) = N * (S + (I - 1) * W - T) * PI / 180
250 IF I = 1 THEN LET E(I) = M(I) / (1 - E)
260 LET F = E(I) - E * SIN(E(I))
270 LET G = ABS(M(I) - F)
280 IF G < .0000001# THEN GOTO 320
290 LET H = (M(I) - F) / (1 - E * COS(E(I)))
300 LET E(I) = E(I) + H
310 GOTO 260
320 PRINT S + (I - 1) * W, M(I) * 180 / PI, TAB(45); E(I) * 180 / PI
350 NEXT I
360 END

```

โปรแกรม COMET2.BAS

```

10 PRINT "===== "
20 PRINT "   ***** convert h m s =====> degree   ***** "
30 PRINT "===== "
40 INPUT "second ="; s
50 INPUT "minute ="; m
60 INPUT "hour ="; h
70 LET a = s / 60
80 LET b = (m + a) / 60
90 LET c = (h + b) * 15
100 PRINT "result ="; c
110 PRINT "-----"
115 GOTO 10
120 END

```

โปรแกรม COMET3.BAS

```

10 PRINT "===== "
20 PRINT "   *** convert ' ' =====> decimal of degree   *** "
30 PRINT "===== "
40 INPUT "second of arc = "; a
50 INPUT "minute of arc ="; b
60 INPUT "degree ="; c
70 LET d = a / 60
80 LET e = (b + d) / 60
90 PRINT "result = "; c; e
100 GOTO 10
110 END

```

โปรแกรม COMET4.BAS

```

10  REM "D"
20  PRINT "DECLINATION AND RIGHT ASCENSION"
30  DIM A(20)
40  DIM B(20)
50  DIM E(20)
60  DIM X(20)
70  DIM Y(20)
80  DIM Z(20)
90  DIM R(20)
100 DIM H(20)
110 DIM K(20)
120 DIM L(20)
130 DIM P(20)
140 DIM Q(20)
150 DIM D(20)
160 DIM V(20)
170 DIM W(20)
175 DIM S(20)
180 PRINT
190 PRINT "INPUT ECCENTRICITY"
200 INPUT E
210 PRINT "INPUT SEMIMAJOR AXIS"
220 INPUT A
230 PRINT "INPUT EQUATORIAL CONSTANT A, B"
240 FOR I = 1 TO 3
250 INPUT A(I)
260 NEXT I
270 FOR I = 1 TO 3
280 INPUT B(I)
290 NEXT I
300 PRINT "INPUT NUMBER OF DATES"
310 INPUT U
320 PRINT "INPUT ECCENTRIC ANOMALY"
330 FOR I = 1 TO U
340 INPUT E(I)
350 NEXT I
360 FOR I = 1 TO U
365 LET PI = 3.141592653589793#
370 LET E(I) = E(I) * PI / 180
380 NEXT I
390 PRINT "INPUT X COORDINATES OF SUN "
400 FOR I = 1 TO U
410 INPUT H(I)
420 NEXT I
430 PRINT "INPUT Y COORDINATES OF SUN"
440 FOR I = 1 TO U
450 INPUT K(I)
460 NEXT I
470 PRINT "INPUT Z COORDINATES OF SUN"
480 FOR I = 1 TO U
490 INPUT L(I)
500 NEXT I
510 CLS

```

```

520 PRINT "CHECK R SQUARED AGAINST SIGMA X SQUARED"
225 PRINT
530 FOR I = 1 TO U
540 LET R(I) = A * (1 - E * COS(E(I)))
550 LET F = (COS(E(I)) - E)
560 LET G = SIN(E(I))
570 LET X(I) = A(1) * F + B(1) * G
580 LET Y(I) = A(2) * F + B(2) * G
590 LET Z(I) = A(3) * F + B(3) * G
610 PRINT I; R(I) * R(I), X(I) * X(I) + Y(I) * Y(I) + Z(I) * Z(I)
640 NEXT I
670 PRINT "DATE"; "R"; "COMET X"; "COMET Y"; "COMET Z"
680 FOR I = 1 TO U
700 PRINT I; R(I); X(I); Y(I); Z(I)
850 NEXT I
880 PRINT "XI "; "ETA "; "ZETA "; "DATE "; "CAPITAL DELTA"
930 LET Z(I) = Z(I) + L(I)
940 LET D(I) = SQR(X(I) * X(I) + Y(I) * Y(I) + Z(I) * Z(I))
950 PRINT X(I); Y(I); Z(I); I; D(I)
980 NEXT I
1090 PRINT "DELTA", "ALPHA"
1100 FOR I = 1 TO U
1110 LET T(I) = Z(I) / D(I)
1115 LET P(I) = 2 * ATN(T(I) / (1 + SQR(1 - T(I) * T(I))))
1120 LET P(I) = P(I) * 180 / PI
1130 LET Q(I) = ATN(Y(I) / X(I))
1140 LET Q(I) = Q(I) * 180 / PI
1150 IF X(I) > 0 AND Y(I) > 0 THEN LET Q(I) = Q(I)
1160 IF X(I) < 0 AND Y(I) > 0 THEN LET Q(I) = Q(I) + 180
1170 IF X(I) < 0 AND Y(I) < 0 THEN LET Q(I) = Q(I) + 180
1180 IF X(I) > 0 AND Y(I) < 0 THEN LET Q(I) = Q(I) + 360
1200 PRINT P(I), Q(I)
1220 NEXT I
1250 PRINT "DELTA (DEG/MIN)", "ALPHA (H/MIN)"
1260 FOR I = 1 TO U
1270 LET Q(I) = Q(I) / 15
1280 LET V(I) = INT(Q(I))
1290 LET Q(I) = Q(I) - V(I)
1300 LET Q(I) = Q(I) * 60
1310 IF P(I) > 0 THEN LET W(I) = INT(P(I))
1320 IF P(I) > 0 THEN GOTO 1370
1330 IF P(I) < 0 THEN LET P(I) = P(I) + 1
1340 LET W(I) = INT(P(I))
1350 IF P(I) < 0 THEN LET P(I) = -P(I) + W(I) + 1
1360 GOTO 1380
1370 LET P(I) = P(I) - W(I)
1380 LET P(I) = P(I) * 60
1390 NEXT I
1400 FOR I = 1 TO U
1420 PRINT W(I); " "; P(I), V(I); " "; Q(I)
1440 NEXT I
1460 END

```


โปรแกรม COORSUN.BAS

```
10 REM "A"
11 CLS
12 PRINT "-----"
15 PRINT TAB(15); "COORDINATES OF SUN"
18 PRINT "-----"
20 INPUT "ALPHA = "; b
25 INPUT "DELTA = "; c
28 INPUT "distance from earth to sun = "; r
29 LET Pi = 3.141592653589793#
40 LET b = b * Pi / 180
50 LET c = c * Pi / 180
70 LET g = r * COS(c) * COS(b)
80 LET h = r * COS(c) * SIN(b)
90 LET i = r * SIN(c)
100 PRINT "X", " Y", TAB(45); " Z"
120 PRINT g, h, TAB(45); i
125 PRINT
126 PRINT "-----"
128 GOTO 12
130 END
```

ภาคผนวก จ

แฟ้มข้อมูล

SEMIMINOR AXIS 18.43916

INTERMEDIATE QUANTITIES

(1)=-.7414591 (5)=-.1405021
(2)= .1639797 (6)=-.6506206
(3)= .7593377 (7)= .7400597
(4)= .6353017 (8)= .6369348

P(X)= -.1331177 Q(X)= -.1703069
P(Y)= .2813223 Q(Y)= .9381136
P(Z)= .9503354 Q(Z)= -.30156
CHECK SIGMA PQ = -2.980232E-08

A(X)= -24.81762 B(X)= -3.140317
A(Y)= 52.44796 B(Y)= 17.29803
A(Z)= 177.1745 B(Z)= -5.560515

CHECK SIGMA AB = -1.831055E-04

DATE	M (DEGREES)	E (DEGREES)
-61	-.0240575	-4.163395
-60	-2.367031E-02	-4.111786
-59	-2.328313E-02	-4.059658
-58	-2.289594E-02	-4.007064
-57	-2.250876E-02	-3.954041
-56	-2.212158E-02	-3.900541
-55	-2.173439E-02	-3.846602
-54	-2.134721E-02	-3.792124
-53	-2.096002E-02	-3.737175
-52	-2.057284E-02	-3.681803
-51	-2.018566E-02	-3.625896
-50	-1.979847E-02	-3.569479
-49	-1.941129E-02	-3.512558
-48	-.0190241	-3.455117
-47	-1.863692E-02	-3.397191
-46	-1.824974E-02	-3.338704
-45	-1.786255E-02	-3.279695
-44	-1.747537E-02	-3.220182
-43	-1.708818E-02	-3.160105
-42	-.016701	-3.099487
-41	-1.631382E-02	-3.038329
-40	-1.592663E-02	-2.976567
-39	-1.553945E-02	-2.914294
-38	-1.515226E-02	-2.85148
-37	-1.476508E-02	-2.788092
-36	-1.437789E-02	-2.724167

Apparent Places of SUN
Time RA Dec

Year	Mon	Da	Time			RA			Dec			Dist	
			h	m	s	h	m	s	°	'	"	AU	
1997	Jan	31	4	20	00	20	55	09.616	-	17	22	36.84	.9852249
1997	Feb	1	4	20	00	20	59	14.666	-	17	05	41.54	.9853711
1997	Feb	2	4	20	00	21	03	18.920	-	16	48	28.12	.9855215
1997	Feb	3	4	20	00	21	07	22.380	-	16	30	56.99	.9856760
1997	Feb	4	4	20	00	21	11	25.046	-	16	13	08.57	.9858342
1997	Feb	5	4	20	00	21	15	26.918	-	15	55	03.30	.9859957
1997	Feb	6	4	20	00	21	19	27.995	-	15	36	41.59	.9861601
1997	Feb	7	4	20	00	21	23	28.274	-	15	18	03.88	.9863272
1997	Feb	8	4	20	00	21	27	27.755	-	14	59	10.62	.9864969
1997	Feb	9	4	20	00	21	31	26.438	-	14	40	02.21	.9866690
1997	Feb	10	4	20	00	21	35	35.156	-	14	19	51.57	.9868437
1997	Feb	11	4	20	00	21	39	32.221	-	14	00	13.39	.9870211
1997	Feb	12	4	20	00	21	43	28.502	-	13	40	21.38	.9872014
1997	Feb	13	4	20	00	21	47	24.009	-	13	20	15.96	.9873849
1997	Feb	14	4	20	00	21	51	18.749	-	12	59	57.55	.9875719
1997	Feb	15	4	20	00	21	55	12.735	-	12	39	26.57	.9877625
1997	Feb	16	4	20	00	21	59	05.978	-	12	18	43.44	.9879571
1997	Feb	17	4	20	00	22	02	58.493	-	11	57	48.55	.9881557
1997	Feb	18	4	20	00	22	06	50.295	-	11	36	42.32	.9883586
1997	Feb	19	4	20	00	22	10	41.399	-	11	15	25.15	.9885659
1997	Feb	20	4	20	00	22	14	31.822	-	10	53	57.44	.9887775
1997	Feb	21	4	20	00	22	18	21.581	-	10	32	19.59	.9889936
1997	Feb	22	4	20	00	22	22	10.695	-	10	10	32.01	.9892142
1997	Feb	23	4	20	00	22	25	59.182	-	9	48	35.08	.9894392
1997	Feb	24	4	20	00	22	29	47.061	-	9	26	29.19	.9896686
1997	Feb	25	4	20	00	22	33	34.352	-	9	04	14.75	.9899022

ตำแหน่งดวงอาทิตย์ ในหน่วย องศา

วัน เดือน ปี	Right Ascension (α)	Declination (δ)
31 มกราคม 2540	313.8398	-17.3633083
1 กุมภาพันธ์ 2540	314.8607	-17.0810333
2 กุมภาพันธ์ 2540	315.8782	-16.7937306
3 กุมภาพันธ์ 2540	316.8925	-16.5015139
4 กุมภาพันธ์ 2540	317.9034	-16.2045
5 กุมภาพันธ์ 2540	318.9111	-15.9028
6 กุมภาพันธ์ 2540	319.9154	-15.5965611
7 กุมภาพันธ์ 2540	320.9164	-15.285875
8 กุมภาพันธ์ 2540	321.9141	-14.9708722
9 กุมภาพันธ์ 2540	322.9084	-14.6516694
10 กุมภาพันธ์ 2540	323.8995	-14.3283861
11 กุมภาพันธ์ 2540	324.8872	-14.0011441667
12 กุมภาพันธ์ 2540	325.8717	-13.67005
13 กุมภาพันธ์ 2540	326.853	-13.3352333
14 กุมภาพันธ์ 2540	327.8311	-12.9968027
15 กุมภาพันธ์ 2540	328.806	-12.6548805
16 กุมภาพันธ์ 2540	329.7779	-12.3095805
17 กุมภาพันธ์ 2540	330.7468	-11.9610195
18 กุมภาพันธ์ 2540	331.7126	-11.6093111
19 กุมภาพันธ์ 2540	332.6756	-11.2545639
20 กุมภาพันธ์ 2540	333.6357	-10.8968973
21 กุมภาพันธ์ 2540	334.335	-10.5364139
22 กุมภาพันธ์ 2540	335.5476	-10.1732306
23 กุมภาพันธ์ 2540	336.4997	-9.8074528
24 กุมภาพันธ์ 2540	337.4492	-9.4391889

ตำแหน่งดวงอาทิตย์

วัน เดือน ปี	X	Y	Z
31 มกราคม 2540	.6513193	-.6782447	-.2940224
1 กุมภาพันธ์ 2540	.6644136	-.6676494	-.2894292
2 กุมภาพันธ์ 2540	.6773005	-.6568493	-.284746
3 กุมภาพันธ์ 2540	.6899813	-.6458425	-.2799743
4 กุมภาพันธ์ 2540	.7024488	-.634635	-.2751155
5 กุมภาพันธ์ 2540	.7147000	-.6232289	-.2701713
6 กุมภาพันธ์ 2540	.7267301	-.6116291	-.2651432
7 กุมภาพันธ์ 2540	.7385344	-.5998394	-.2600328
8 กุมภาพันธ์ 2540	.7501101	-.5878631	-.2548419
9 กุมภาพันธ์ 2540	.7614517	-.5757061	-.2495721
10 กุมภาพันธ์ 2540	.7725586	-.563369	-.2442253
11 กุมภาพันธ์ 2540	.783424	-.5508609	-.2388032
12 กุมภาพันธ์ 2540	.7940474	-.5381824	-.2333077
13 กุมภาพันธ์ 2540	.8044252	-.5253391	-.2277406
14 กุมภาพันธ์ 2540	.8145546	-.5123351	-.2221037
15 กุมภาพันธ์ 2540	.824432	-.499176	-.216399
16 กุมภาพันธ์ 2540	.8340568	-.4858634	-.2106283
17 กุมภาพันธ์ 2540	.8434256	-.4724024	-.2047935
18 กุมภาพันธ์ 2540	.8525342	-.4588007	-.1988965
19 กุมภาพันธ์ 2540	.8613831	-.4450577	-.1929388
20 กุมภาพันธ์ 2540	.8699684	-.4311802	-.1869227
21 กุมภาพันธ์ 2540	.8782877	-.4171733	-.1808497
22 กุมภาพันธ์ 2540	.8863389	-.4030389	-.1747216
23 กุมภาพันธ์ 2540	.8941227	-.388781	-.1685407
24 กุมภาพันธ์ 2540	.9016334	-.3744055	-.16230824

ตำแหน่งดาวหางเฮล-บอปป์

วัน เดือน ปี	x	y	z
31 มกราคม 2540	.1723956	-1.13965	.8039652
1 กุมภาพันธ์ 2540	.1679629	-1.120712	.8104954
2 กุมภาพันธ์ 2540	.163504	-1.10162	.8169528
3 กุมภาพันธ์ 2540	.159032	-1.082425	.8233079
4 กุมภาพันธ์ 2540	.1545457	-1.063122	.8295586
5 กุมภาพันธ์ 2540	.1500345	-1.043666	.8357257
6 กุมภาพันธ์ 2540	.1455083	-1.024098	.8417871
7 กุมภาพันธ์ 2540	.1409578	-1.004376	.8477528
8 กุมภาพันธ์ 2540	.1363933	-.9845409	.8536015
9 กุมภาพันธ์ 2540	.1318102	-.9645736	.859338
10 กุมภาพันธ์ 2540	.1272186	-.9445143	.864941
11 กุมภาพันธ์ 2540	.1225968	-.9242739	.870451
12 กุมภาพันธ์ 2540	.117964	-.9039271	.8758227
13 กุมภาพันธ์ 2540	.1133132	-.8834465	.8810705
14 กุมภาพันธ์ 2540	.1086444	-.8628263	.8861809
15 กุมภาพันธ์ 2540	.1039586	-.8420727	.8911559
16 กุมภาพันธ์ 2540	.09925939	-.8211997	.8959883
17 กุมภาพันธ์ 2540	.09454087	-.8001803	.9006813
18 กุมภาพันธ์ 2540	.08980808	-.7790319	.9052171
19 กุมภาพันธ์ 2540	.08505739	-.7577398	.9096026
20 กุมภาพันธ์ 2540	.08029342	-.7363192	.9138197
21 กุมภาพันธ์ 2540	.07551494	-.7147686	.9178791
22 กุมภาพันธ์ 2540	.07072257	-.6930812	.9217559
23 กุมภาพันธ์ 2540	.06591526	-.6712563	.9254613
24 กุมภาพันธ์ 2540	.06109795	-.649316	.9289907

ตำแหน่งดาวทางเฮล-บอพพ์

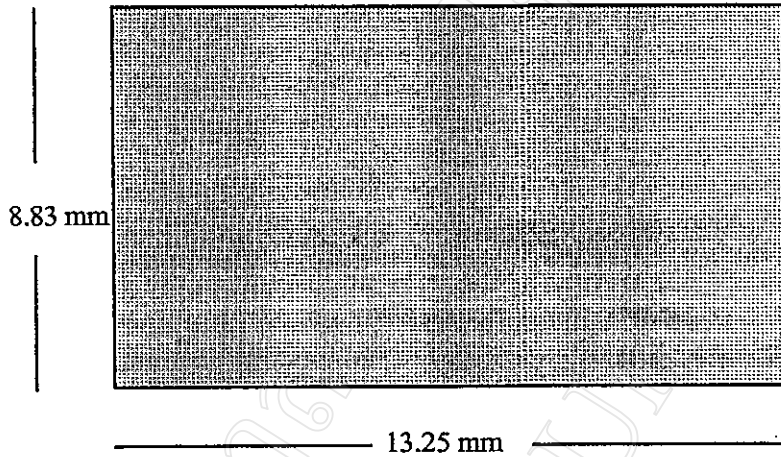
วัน เดือน ปี	ξ	η	ζ
31 มกราคม 2540	.8237149	-1.817894	.5099428
1 กุมภาพันธ์ 2540	.8323765	-1.788361	.5210662
2 กุมภาพันธ์ 2540	.8408046	-1.758469	.5322068
3 กุมภาพันธ์ 2540	.8490133	-1.728268	.5433335
4 กุมภาพันธ์ 2540	.8569945	-1.697757	.5544431
5 กุมภาพันธ์ 2540	.8647345	-1.666895	.5655544
6 กุมภาพันธ์ 2540	.8722384	-1.635727	.5766439
7 กุมภาพันธ์ 2540	.8794922	-1.604215	.58772
8 กุมภาพันธ์ 2540	.8865035	-1.572404	.5987595
9 กุมภาพันธ์ 2540	.8932619	-1.54028	.6097659
10 กุมภาพันธ์ 2540	.8997772	-1.507883	.6207157
11 กุมภาพันธ์ 2540	.9060208	-1.475135	.6316478
12 กุมภาพันธ์ 2540	.9120114	-1.442109	.642515
13 กุมภาพันธ์ 2540	.9177384	-1.408786	.6533299
14 กุมภาพันธ์ 2540	.9231989	-1.375161	.6640772
15 กุมภาพันธ์ 2540	.9283906	-1.341249	.6747569
16 กุมภาพันธ์ 2540	.9333162	-1.307063	.6853601
17 กุมภาพันธ์ 2540	.9379665	-1.272583	.6958878
18 กุมภาพันธ์ 2540	.9423423	-1.237833	.7063206
19 กุมภาพันธ์ 2540	.9464405	-1.202797	.7166638
20 กุมภาพันธ์ 2540	.9502618	-1.167499	.726897
21 กุมภาพันธ์ 2540	.9538026	-1.131942	.7370294
22 กุมภาพันธ์ 2540	.9570615	-1.09612	.7470343
23 กุมภาพันธ์ 2540	.960038	-1.060037	.7569206
24 กุมภาพันธ์ 2540	.9627314	-1.023721	.7666825

ระยะทางของดาวหางเฮล-บอปป์

วัน เดือน ปี	Heliocentric Distance (r)	Geocentric Distance (Δ)
31 มกราคม 2540	1.405297	2.059924
1 กุมภาพันธ์ 2540	1.39324	2.040244
2 กุมภาพันธ์ 2540	1.381194	2.020498
3 กุมภาพันธ์ 2540	1.369215	2.000736
4 กุมภาพันธ์ 2540	1.357302	1.980966
5 กุมภาพันธ์ 2540	1.345434	1.961162
6 กุมภาพันธ์ 2540	1.333622	1.941371
7 กุมภาพันธ์ 2540	1.321854	1.921569
8 กุมภาพันธ์ 2540	1.310164	1.901803
9 กุมภาพันธ์ 2540	1.298552	1.882071
10 กุมภาพันธ์ 2540	1.287028	1.862418
11 กุมภาพันธ์ 2540	1.275538	1.84279
12 กุมภาพันธ์ 2540	1.264148	1.823258
13 กุมภาพันธ์ 2540	1.252836	1.803818
14 กุมภาพันธ์ 2540	1.241612	1.784479
15 กุมภาพันธ์ 2540	1.230478	1.765263
16 กุมภาพันธ์ 2540	1.219443	1.746199
17 กุมภาพันธ์ 2540	1.208486	1.727283
18 กุมภาพันธ์ 2540	1.197652	1.708545
19 กุมภาพันธ์ 2540	1.186917	1.689994
20 กุมภาพันธ์ 2540	1.176305	1.671655
21 กุมภาพันธ์ 2540	1.165793	1.653555
22 กุมภาพันธ์ 2540	1.155425	1.635697
23 กุมภาพันธ์ 2540	1.14518	1.61811
24 กุมภาพันธ์ 2540	1.135056	1.600831

ภาคผนวก จ

1. ขนาดของ ซี ซี ดี โฟโตมิเตอร์ ที่ใช้ทำการวิจัยมีขนาดดังนี้



- มีจำนวน Pixel 384 X 576 Pixel
- แต่ละ Pixel มีขนาด 23 X 23 ไมครอน
- มีขนาดเท่ากับ 8.83 X 13.25 มิลลิเมตร

2. การคำนวณหาค่าขนาดของภาพ

2.1 แปลงหน่วยวัดมุมจากหน่วยเรเดียนเป็นฟิลิปดา

$$\begin{aligned} 1 \text{ เรเดียน} &= 57^\circ 17' 45'' \\ &= 206,265'' \end{aligned}$$

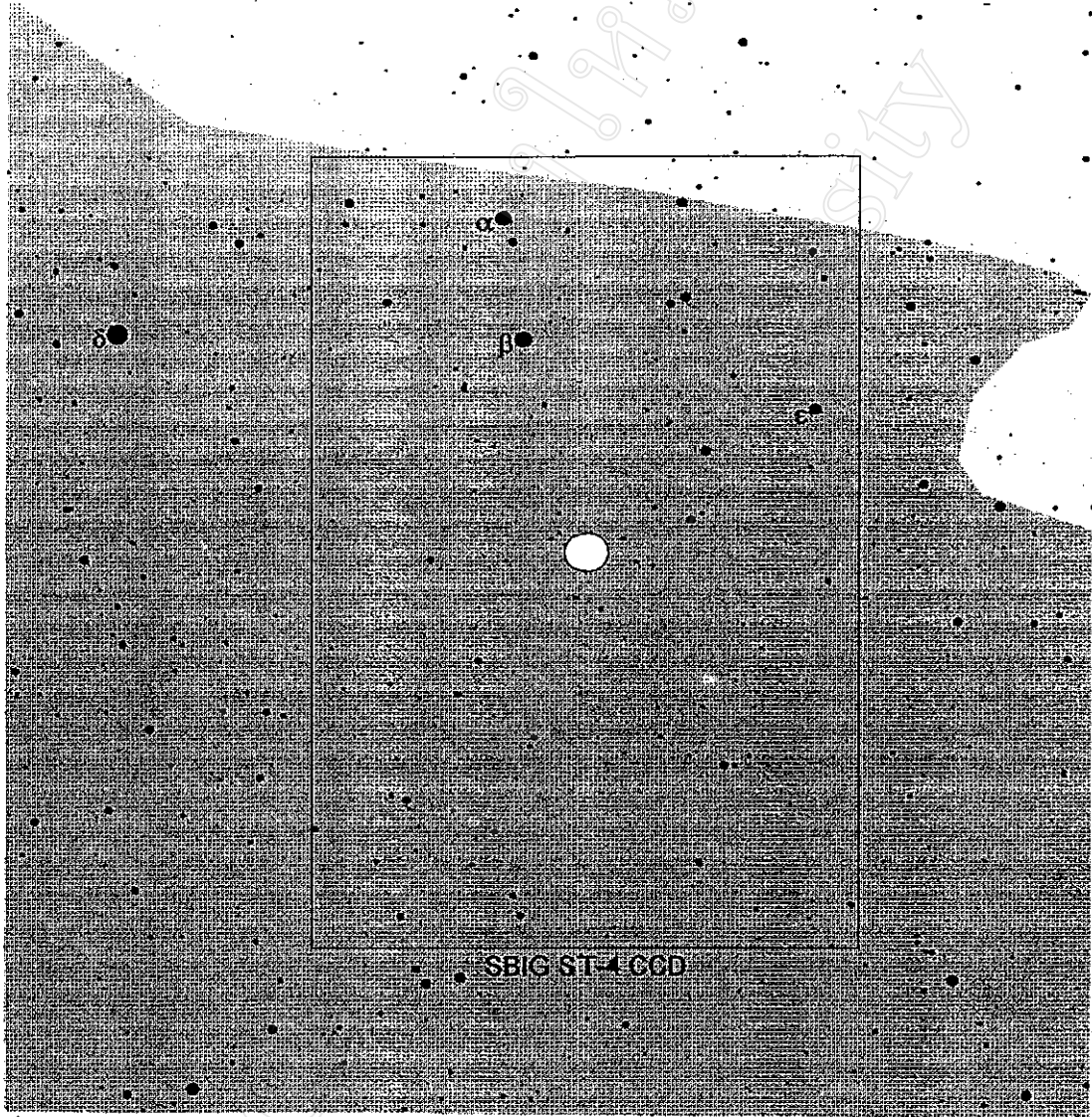
2.2 หาขนาดของภาพ โดยใช้สมการ

$$[206,265 / \text{ความยาวโฟกัส(mm)}] \times \text{ขนาด ซี ซี ดี}$$

จากการวิจัยใช้เลนส์ขนาด 200 มิลลิเมตร

ดังนั้น จากการคำนวณจะได้ขนาดภาพ $3.79585^\circ \times 2.5296^\circ$

3. แสดงกรอบของภาพที่คำนวณได้



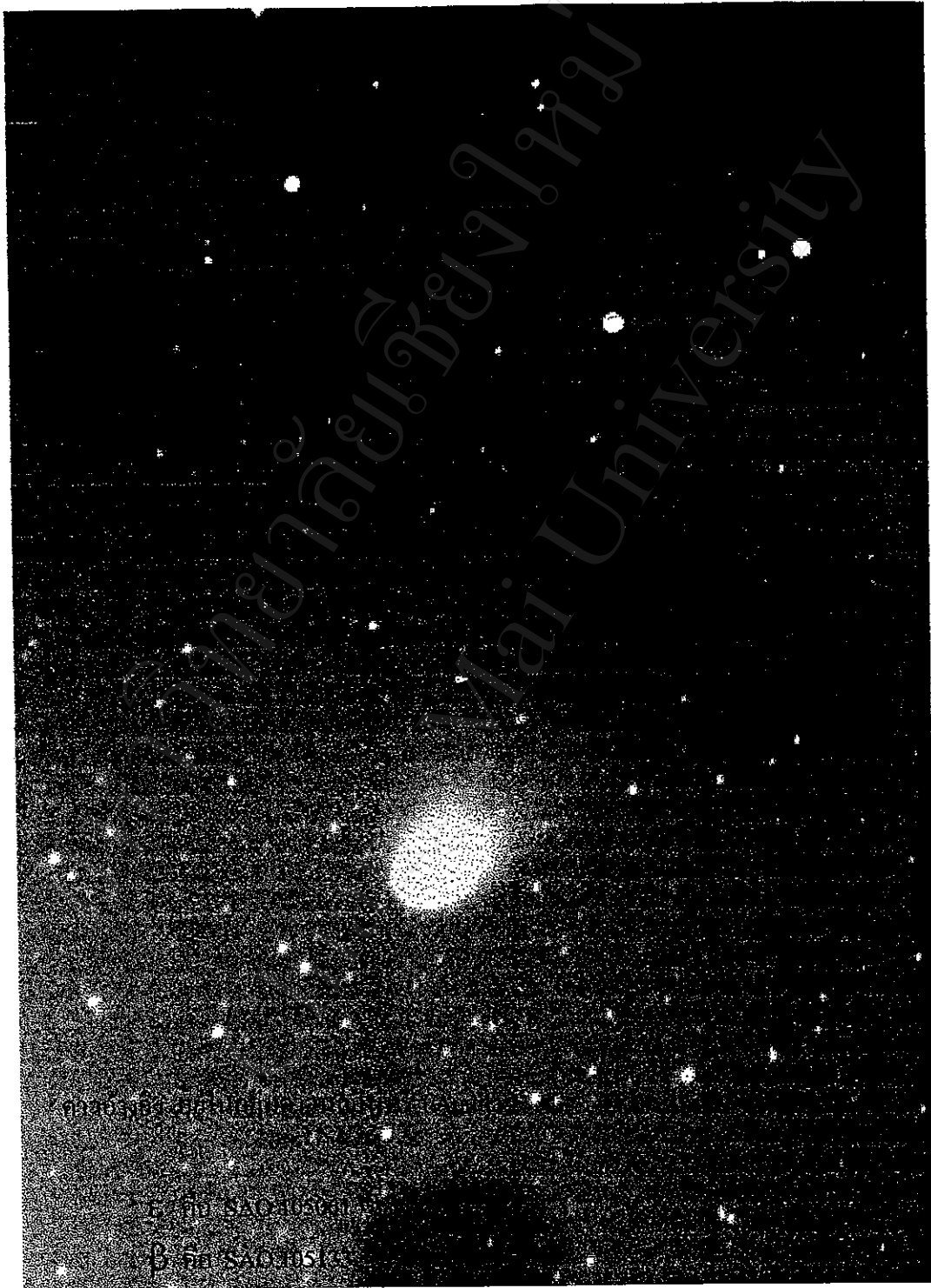
ดาวฮ้างอิง อยู่ในกลุ่มดาวนกอินทรี (Aquila)

ϵ คือ SAO 105061

β คือ SAO 105133

δ คือ SAO 105259

3. แสดงกรอบของภาพถ่ายดาวหางเฮล-บอปป์



ประวัติการศึกษา

ชื่อ	นายไพฑูย์ เลือทองกลาง
วัน เดือน ปีเกิด	19 สิงหาคม 2513
ภูมิลำเนา	นครราชสีมา
ประวัติการศึกษา	<ul style="list-style-type: none"> - สำเร็จการศึกษาชั้นประถมศึกษาปีที่ 6 จากโรงเรียนบ้านท่าช้าง อำเภอจักราช จังหวัดนครราชสีมา เมื่อปี พ.ศ. 2526 - สำเร็จการศึกษาชั้นมัธยมศึกษาปีที่ 3 จากโรงเรียนท่าช้างราษฎร์บำรุง อำเภอจักราช จังหวัดนครราชสีมา เมื่อปี พ.ศ. 2529 - สำเร็จการศึกษาชั้นมัธยมศึกษาปีที่ 6 จากโรงเรียนหนองก๊กพิทยาคม อำเภอหนองก๊ก จังหวัดบุรีรัมย์ เมื่อปี พ.ศ. 2532 - สำเร็จการศึกษาปริญญาตรี วิศวกรรมศาสตรบัณฑิต (ค.บ.) วิชาเอก ฟิสิกส์ วิทยาลัยครุนครราชสีมา เมื่อปี พ.ศ. 2536
ประสบการณ์ในการทำงาน	ปี พ.ศ. 2536 ถึงปัจจุบัน รับราชการครูที่โรงเรียนสาทรายพิทยาคม อำเภอชุมพวง จังหวัดนครราชสีมา