



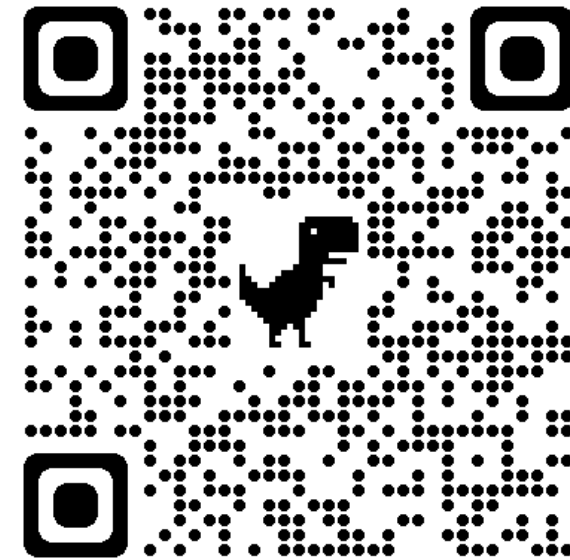
Faculty of Education
SUAN SUNANDHA RAJABHAT UNIVERSITY



SCC2305

ทรงกลมฟ้า

ผู้ช่วยศาสตราจารย์กรกมล ชูช่วย



VDO : คู่มือนักดูดาว

<https://www.youtube.com/playlist?list=PL5CFAB63176EE0507>

ทรงกลมฟ้า



ทรงกลมฟ้า (Celestial sphere)

ระบบพิกัดทางดาราศาสตร์

การเคลื่อนที่ของทรงกลมฟ้า

สุริยวิถี (Ecliptic)

ใบงานทรงกลมฟ้า



ทรงกลมฟ้า (Celestial sphere)

วิชา GSP2407 ดาราศาสตร์และอวกาศ
สาขาวิชาวิทยาศาสตร์ทั่วไป คณะครุศาสตร์



ชื่อ - นามสกุล รหัสนักศึกษา หมู่เรียน

ให้นักศึกษาตอบคำถามและเติมข้อความให้สมบูรณ์

1. ทรงกลมฟ้า (Celestial sphere) หมายถึง
 2. พิกัดของฟ้า (Horizontal coordinates) คือ จุดและเส้นสมมติบนทรงกลมฟ้า มีรายละเอียดดังนี้
 - ทิศทั้งสี่ ประกอบด้วย และ
ซึ่งหันหน้าเข้าทิศ ด้านหลังเป็นทิศ ซ้ายมือเป็นทิศ ขวามือเป็นทิศ
 - จุดเหนือศีรษะ (Zenith) คือ
 - จุดใต้เท้า (Nadir) คือ
 - เส้นขอบฟ้า (Horizon) คือ
 - เส้นเมริเดียน (Meridian) คือ
- การวัดมุมในระบบพิกัดของฟ้าประกอบด้วย มุมทิศ และ มุมเงย
- มุมทิศ (Azimuth) เป็นมุมใน ซึ่ง
 - มุมเงย (Altitude) เป็นมุมใน ซึ่ง

ให้นักศึกษาวาดภาพแสดงพิกัดท้องฟ้าและการวัดมุมในระบบพิกัดของฟ้า

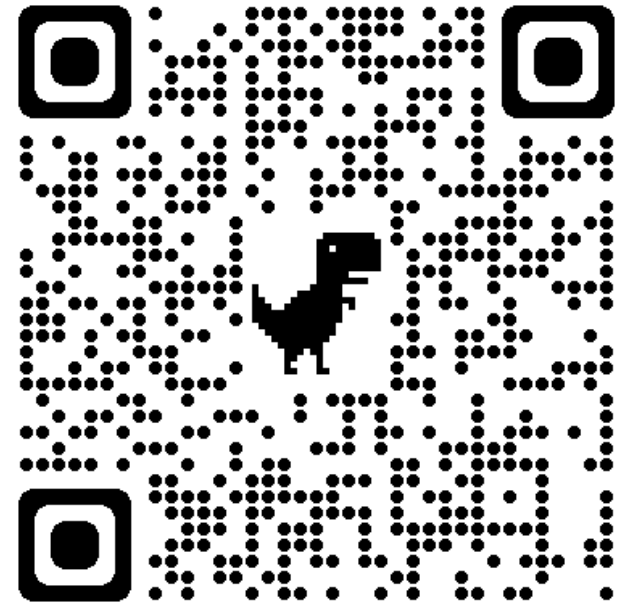




ผู้สังเกตที่ยืนอยู่บนที่กว้าง ๆ ไม่มีสิ่งใดบดบังทัศนวิสัย เช่น กลางทะเลในทุ่งโล่ง หรือบนยอดเขา จะเห็นท้องฟ้าเป็นรูปครึ่งทรงกลมมีแนวขอบฟ้าล้อมอยู่โดยรอบ ถ้ามีดาวดวงหนึ่งปรากฏบนท้องฟ้า เราจะระบุตำแหน่งของดาวดวงนี้ได้อย่างไร



วิธีหนึ่งที่จะบอกตำแหน่งของดาวดวงนี้ก็คือ การวัดมุมเทียบกับขอบฟ้าและทิศเหนือ การระบุตำแหน่งด้วยวิธีนี้ เรียกว่า **ระบบพิกัดขอบฟ้า (Horizontal coordinate system)**



VDO : คู่มือนักดูดาว 3/10 พักดอวภาค

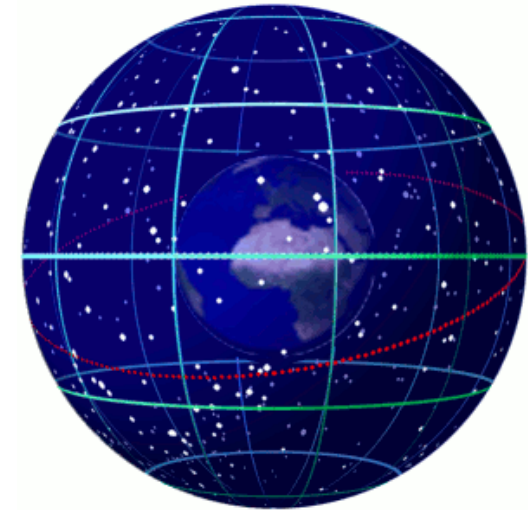
<https://www.youtube.com/watch?v=pus1ojJluVE&t=120s>

ทรงกลมฟ้า (Celestial sphere)

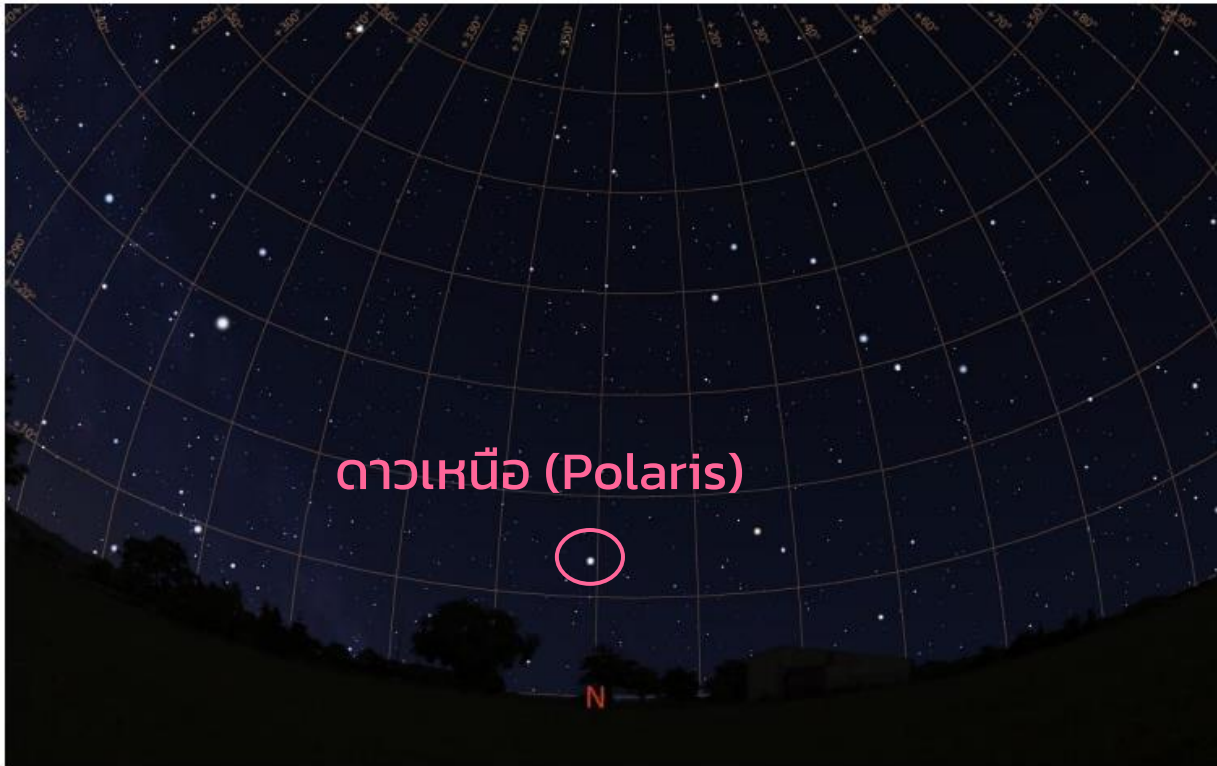


ทรงกลมฟ้า (Celestial sphere) หมายถึง ทรงกลมสมมติขนาดใหญ่ มีรัศมีอนันต์ โดยมีโลกอยู่ที่จุดศูนย์กลาง

- ดาวฤกษ์เหล่านี้ อยู่ห่างจากโลกด้วยระยะทางเท่ากัน เท่ากับรัศมีของทรงกลมฟ้า
- ทรงกลมฟ้าหมุนรอบโลก 1 รอบ ใช้เวลา 1 วัน ทำให้เรามองเห็นดาวฤกษ์เคลื่อนที่ไปตามทรงกลมท้องฟ้าด้วยอัตรา 15 องศาต่อชั่วโมง



พิกัดขอบฟ้า (Horizontal coordinates) ระบบพิกัดซึ่งใช้ในการวัดตำแหน่งของวัตถุท้องฟ้า โดยถือเอาตัวของผู้สังเกตเป็นศูนย์กลางของทรงกลมฟ้า



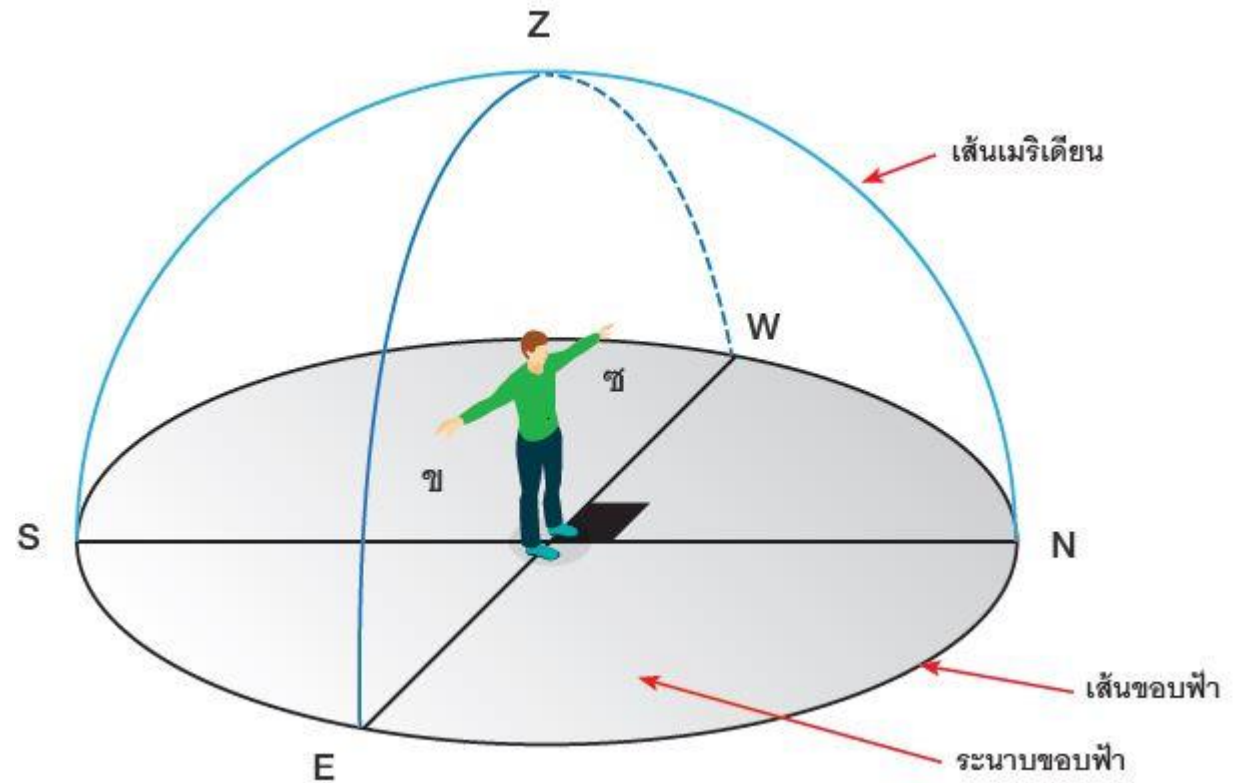
ทิศเหนือ หมายถึง จุดที่อยู่บนขอบฟ้าของผู้สังเกต เมื่อลากเส้นตั้งฉากกับขอบฟ้าจากจุดนี้จะผ่านขั้วฟ้า (Celestial pole) ซึ่งเป็นจุดที่อยู่หนึ่งบนทรงกลมท้องฟ้า เมื่อมองจากโลกเนื่องจากขั้วฟ้าเหนืออยู่ใกล้กับ ดาวเหนือ (Polaris) จึงทำให้ผู้สังเกตที่ซีกโลกเหนือสามารถประมาณได้ว่า **เส้นที่ลากจากดาวเหนือตั้งฉากลงมายังแนวขอบฟ้าจะตรงกับทิศเหนือพอดี**

การกำหนดทิศหลัก (Cardinal points) ทั้งสี่

กำหนดจากทิศเหนือ

- ถ้าให้ผู้สังเกตหันหน้าไปทางทิศเหนือ ทิศใต้จะอยู่ทางด้านหลัง
- ทิศตะวันออกและทิศตะวันตกจะอยู่ทางด้านขวาและซ้าย ตามลำดับ

ตำแหน่งของวัตถุท้องฟ้าระบุได้ด้วยมุมเงย (Altitude) และมุมทิศ (Azimuth)

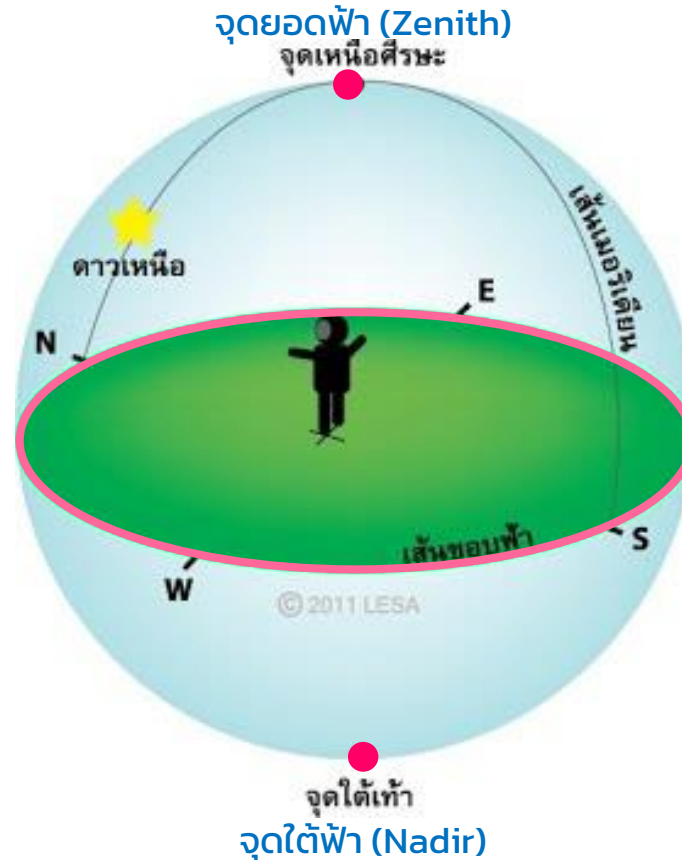


จุดเหนือศีรษะ (Zenith)

ตำแหน่งสูงสุดของทรงกลมฟ้า ซึ่งอยู่เหนือผู้สังเกต

เส้นขอบฟ้า (Horizon)

แนวเส้นขอบท้องฟ้า ซึ่งมองเห็นจรดพื้นราบ หรืออีกนัยหนึ่งคือ เส้นวงกลมใหญ่บนทรงกลมฟ้าที่อยู่ห่างจากจุดเหนือศีรษะ ทำมุม 90° กับแกนหลักของระบบขอบฟ้า



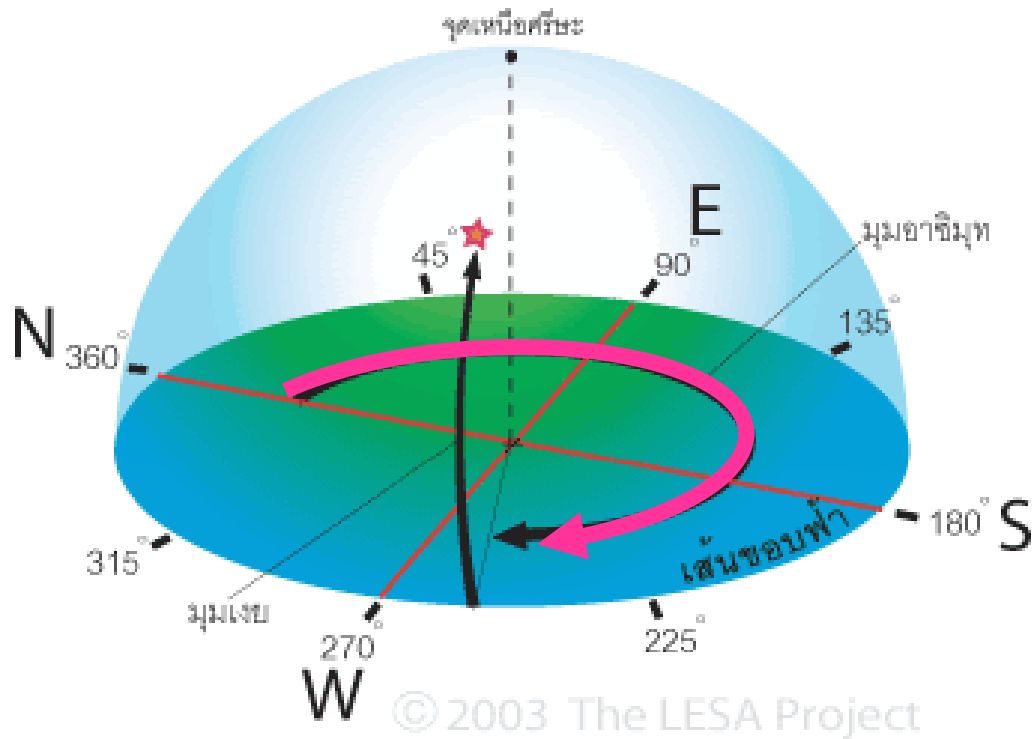
เส้นเมริเดียน (Meridian)

เป็นเส้นสมมติบนทรงกลมฟ้าในแนวเหนือ-ใต้ ซึ่งลากผ่านจุดเหนือศีรษะ เส้นเมริเดียนท้องถิ่น (Local meridian) จะขนานกับเส้นลองจิจูดท้องถิ่นของผู้สังเกต

จุดใต้เท้า (Nadir)

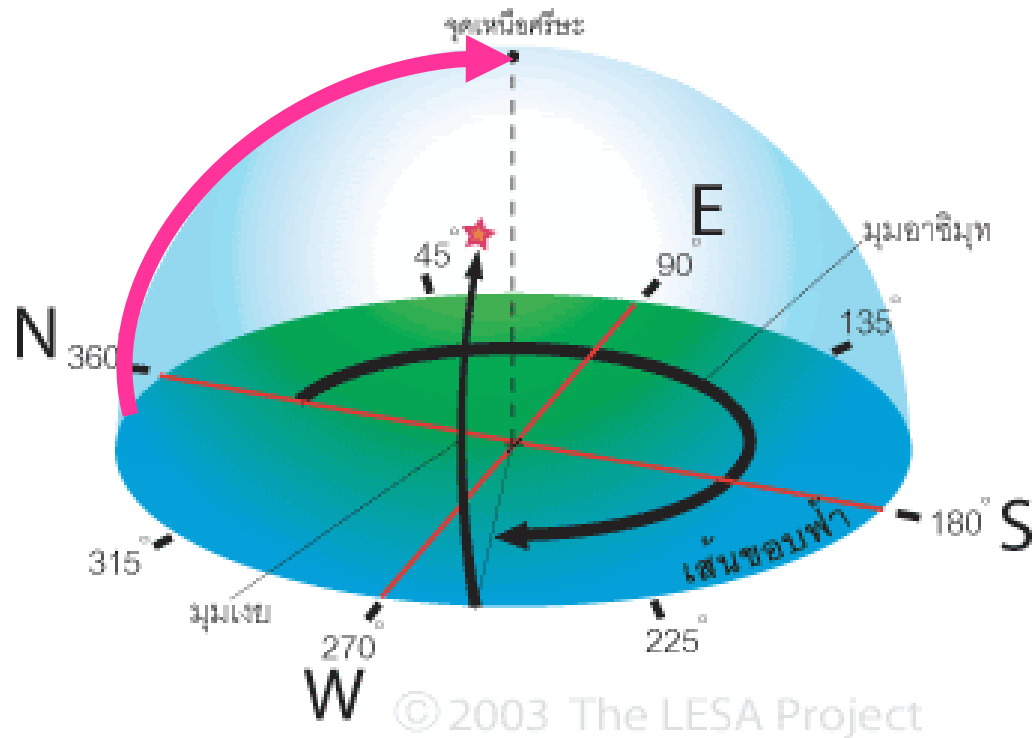
ตำแหน่งต่ำสุดของทรงกลมฟ้า ซึ่งอยู่ใต้เท้าของผู้สังเกต

การวัดมุมในระบบพิกัดขอบฟ้า



มุมทิศ (Azimuth)

เป็นมุมในแนวราบ ซึ่งวัดจากทิศเหนือ (0°) ไปตามเส้นขอบฟ้าในทิศตามเข็มนาฬิกา ไปยังทิศตะวันออก (90°) ทิศใต้ (180°) ทิศตะวันตก (270°) และกลับมาที่ทิศเหนือ (360°) อีกครั้งหนึ่ง ดังนั้น มุมทิศจึงมีค่าระหว่าง ($0^\circ - 360^\circ$)



มุมเงย (Altitude)

เป็นมุมในแนวตั้ง ซึ่งนับจากเส้นขอบฟ้า (0°) สูงขึ้นไปจนถึงจุดเหนือศีรษะ (90°) ดังนั้น มุมเงยจึงมีค่าระหว่าง ($0^\circ - 90^\circ$)



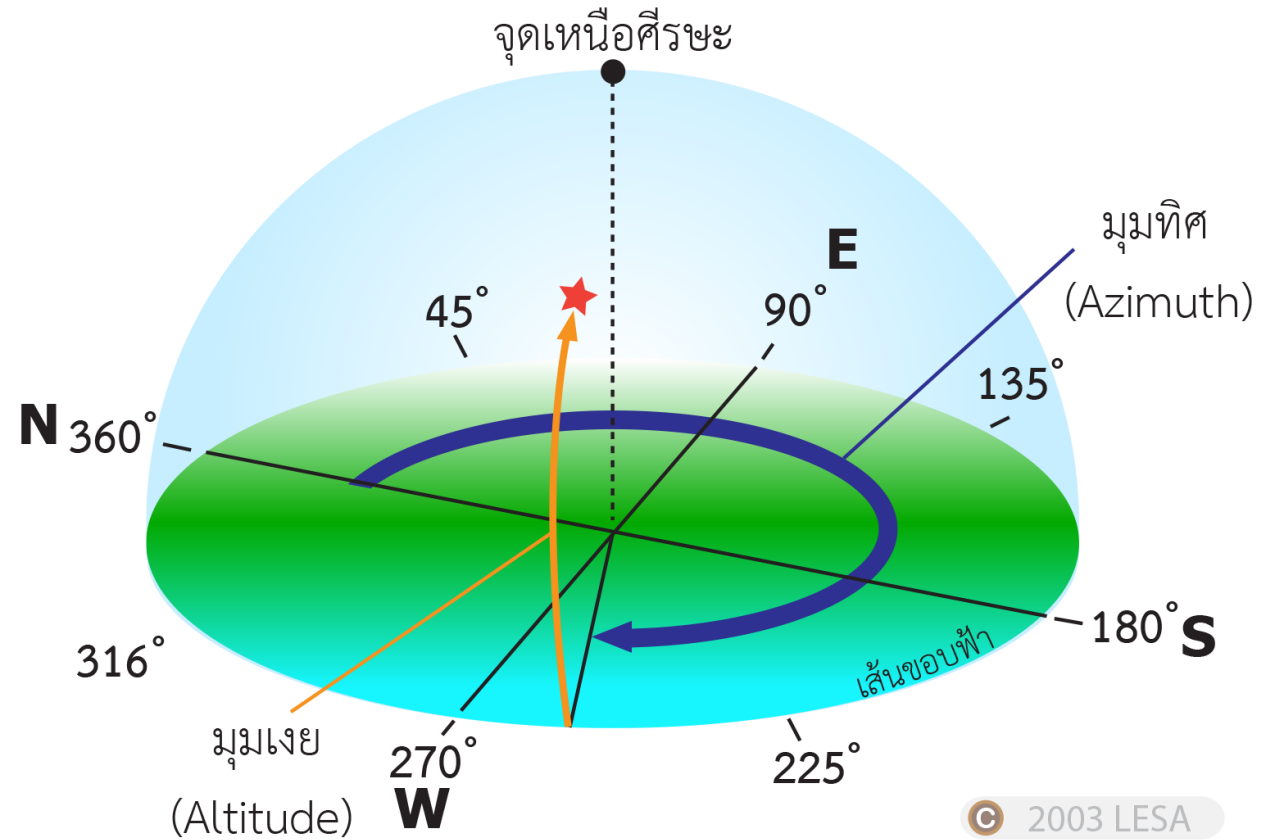
นักเดินทางที่เดินทางขึ้นเหนือ จะเห็นว่า ดาวเหนือจะอยู่สูงจากขอบฟ้าเพิ่มขึ้นเรื่อย ๆ ทั้งนี้เนื่องจากมุมเงยของขั้วฟ้าเหนือจะเท่ากับละติจูดของผู้สังเกตเสมอ





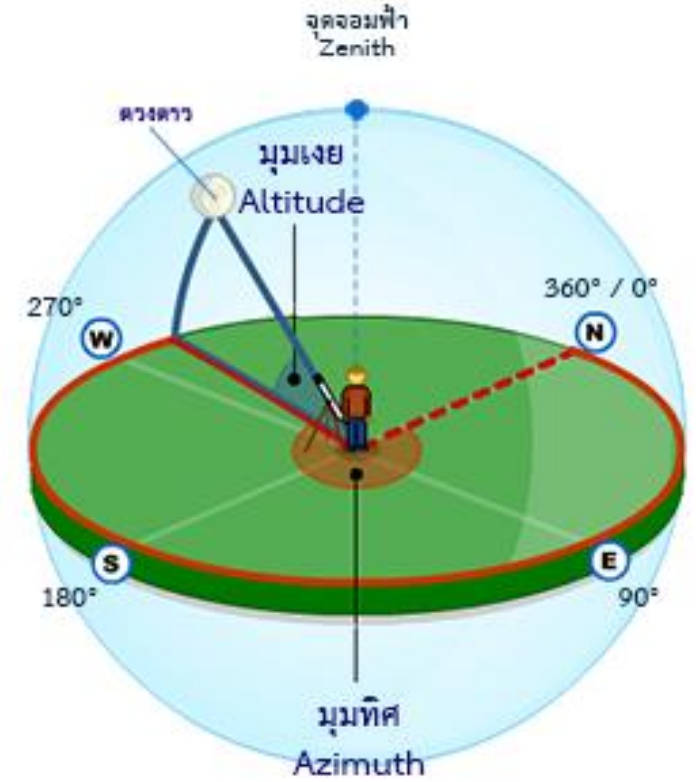
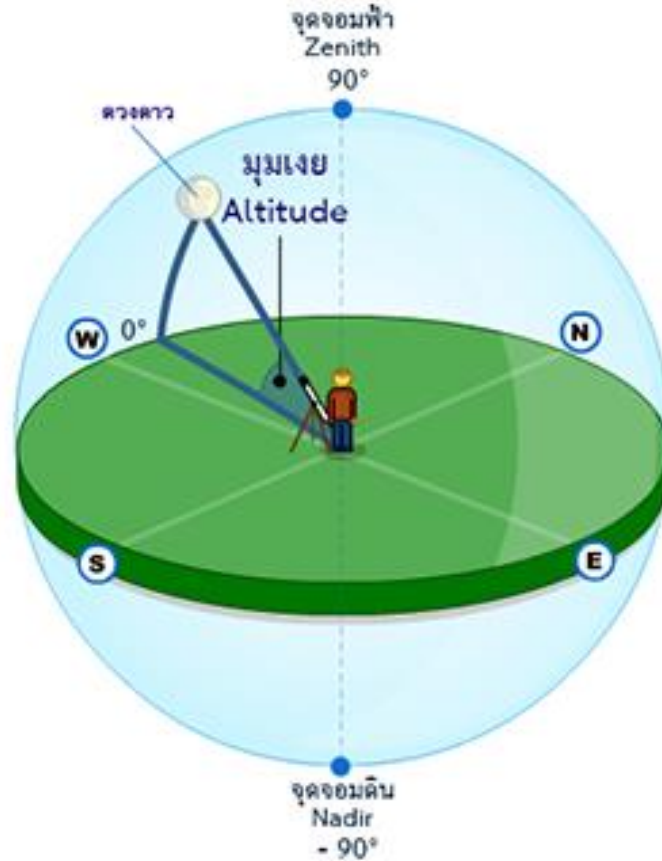
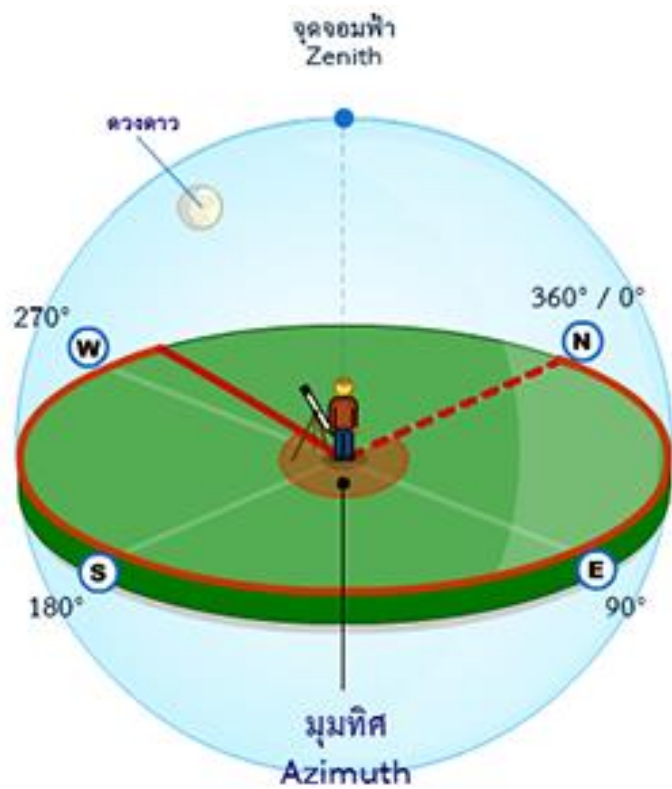
ตัวอย่าง

ดาวมีพิกัดขอบฟ้า มุมทิศ 250° มุมเงย 45°

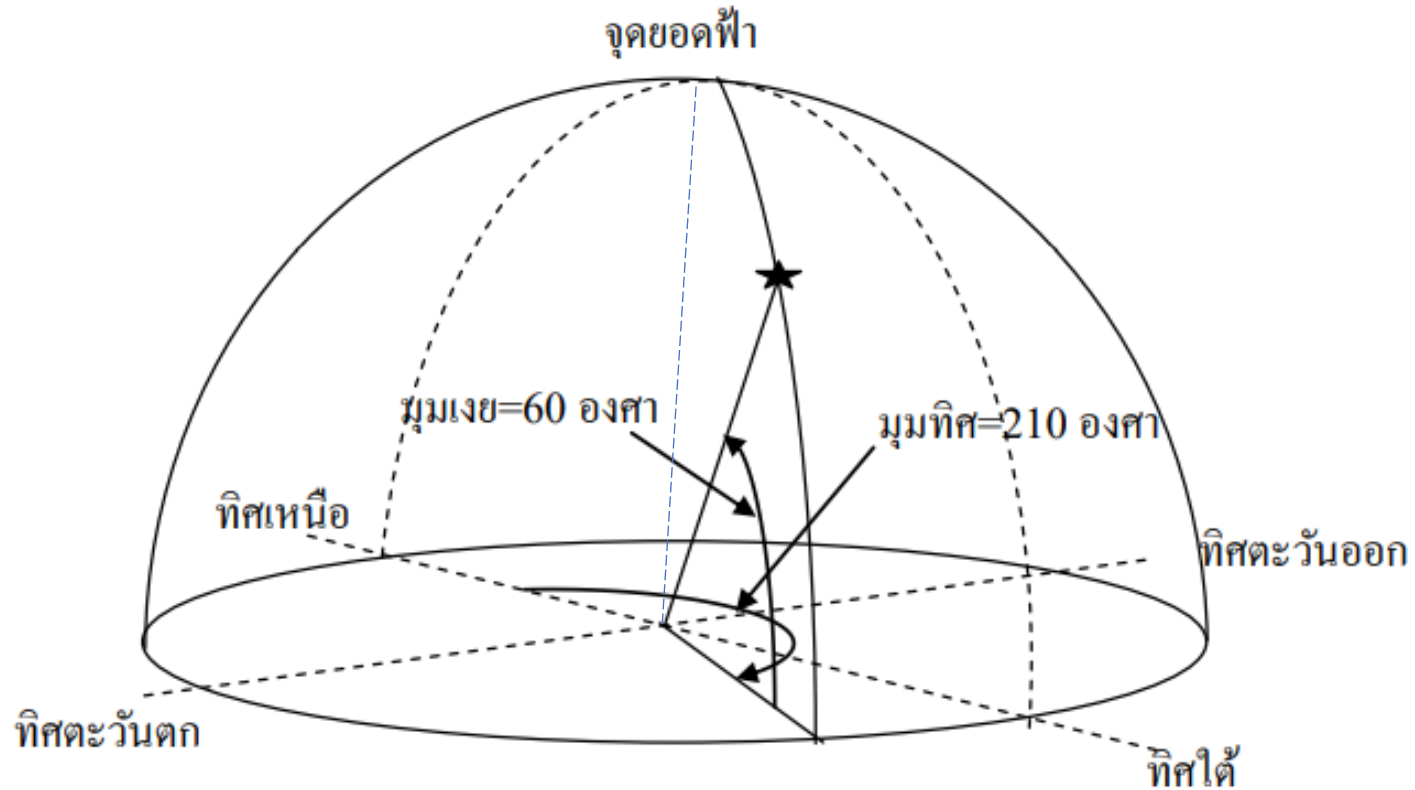


ตัวอย่าง

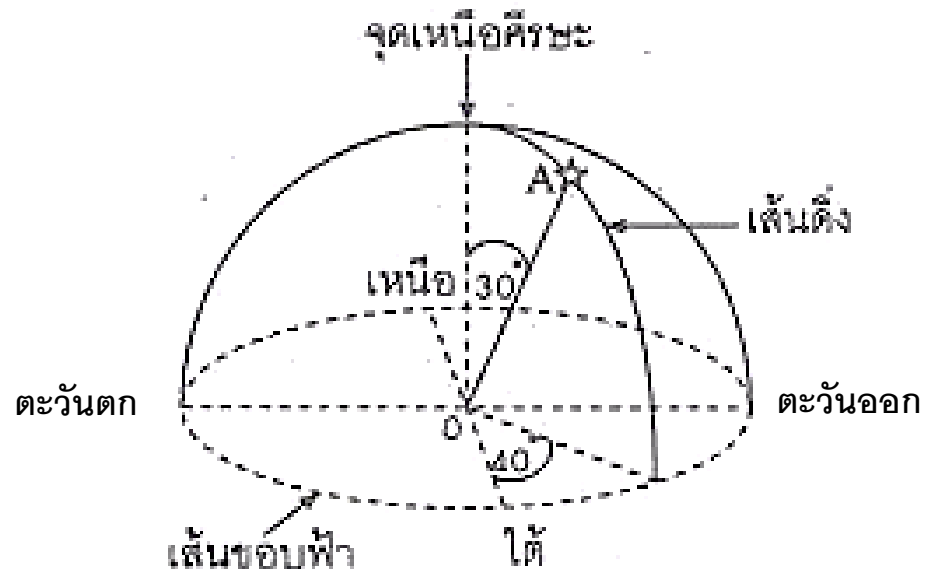
ตำแหน่งดาวอยู่ที่ มุมทิศ (Azimuth) 280° มุมเงย (altitude) 40°



จงวาดภาพแสดงตำแหน่งของดาวดวงหนึ่งบนขอบฟ้าของผู้สังเกต ซึ่งมีมุมทิศ และมุมเงยเท่ากับ 210° และ 60° ตามลำดับ

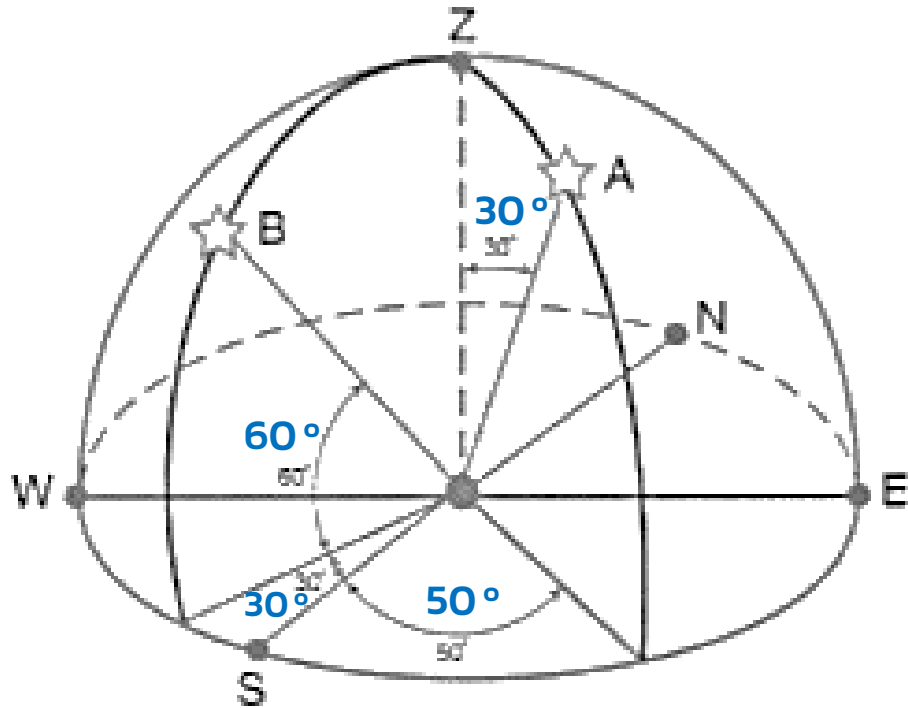


O เป็นผู้สังเกตดาว A วัตถุต่าง ๆ ได้ค่าดาว A อยู่ที่ตำแหน่งใด



- มุมทิศ (มุมอาซิมุต) 140°
- มุมเงย 60°

∴ ดาว A อยู่ที่ตำแหน่ง มุมทิศ 140° มุมเงย 60°



ตำแหน่งดาว A

- มุมทิศ
- มุมเงย

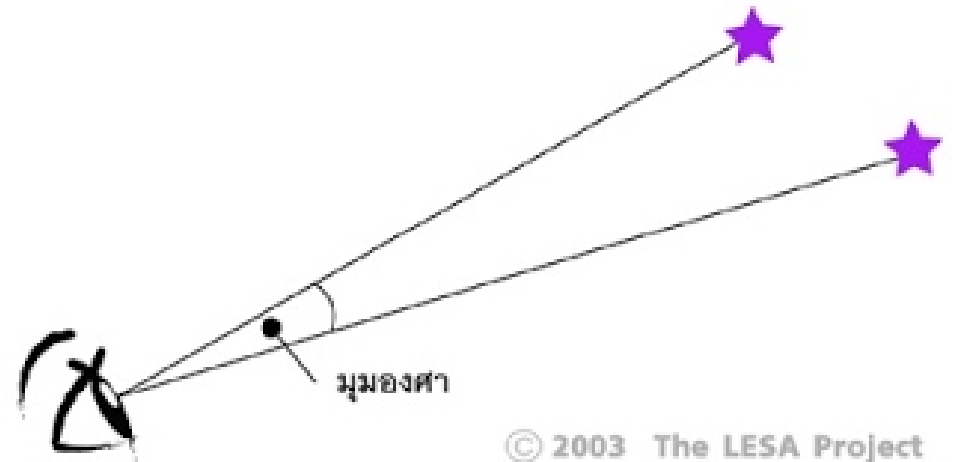
ตำแหน่งดาว B

- มุมทิศ
- มุมเงย

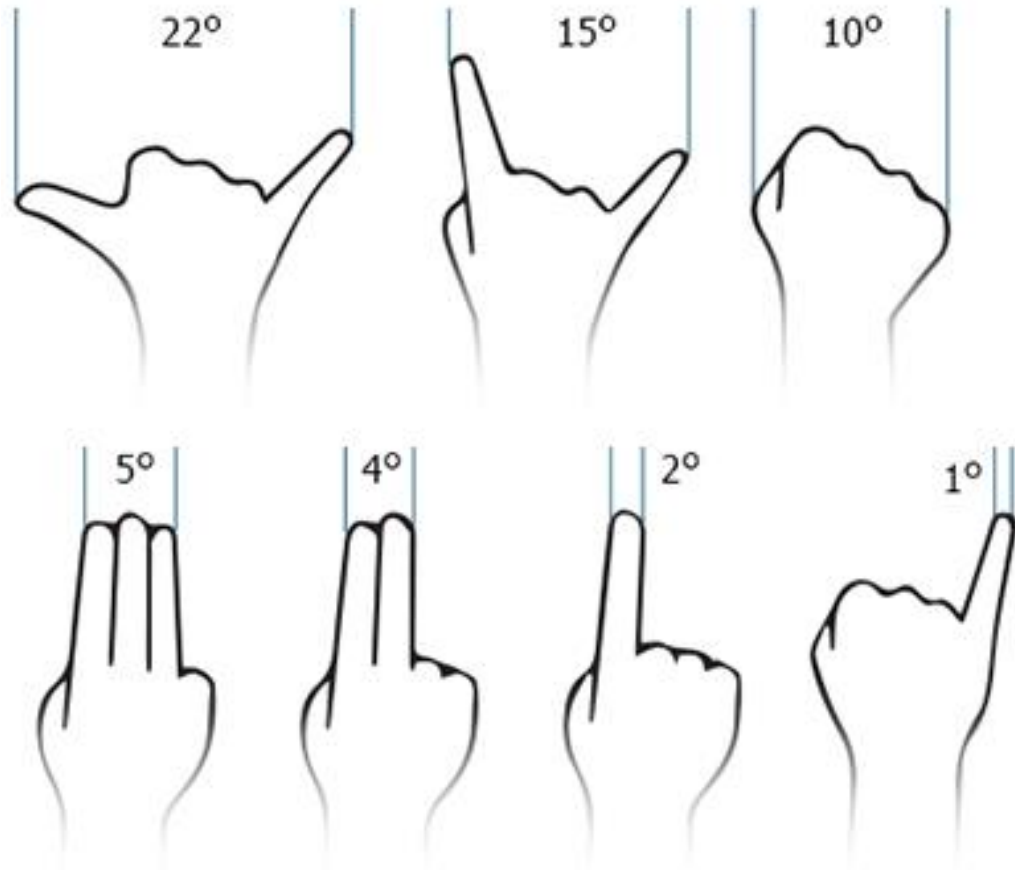
ระยะเชิงมุม



การวัดระยะห่างของดวงดาวและวัตถุท้องฟ้าอื่น เราไม่สามารถวัดระยะห่างออกมาเป็นหน่วยเมตร หรือกิโลเมตร ได้โดยตรงถ้า เราไม่ทราบว่าวัตถุเหล่านั้น อยู่ห่างจากเรา เป็นระยะทางเท่าไร ดังนั้น การวัดระยะทางดาราศาสตร์ จึง นิยมวัดออกมาเป็น **ระยะเชิงมุม (Angular distance)**



การวัดระยะเชิงมุมอย่างง่าย



วิธีประมาณมุมเงยของดวงดาวหนึ่ง ทำได้โดย
เหยียดแขนออกไปจนสุดแขน หลับตาข้างหนึ่ง
ใช้ตาอีกข้างหนึ่งเล็งไปที่ปลายมือ ใช้มือวัดมุม
เงยโดยเริ่มจากเส้นขอบฟ้าขึ้นไปเรื่อยๆ จนถึง
ตำแหน่งดาวที่ต้องการทราบค่ามุมเงย



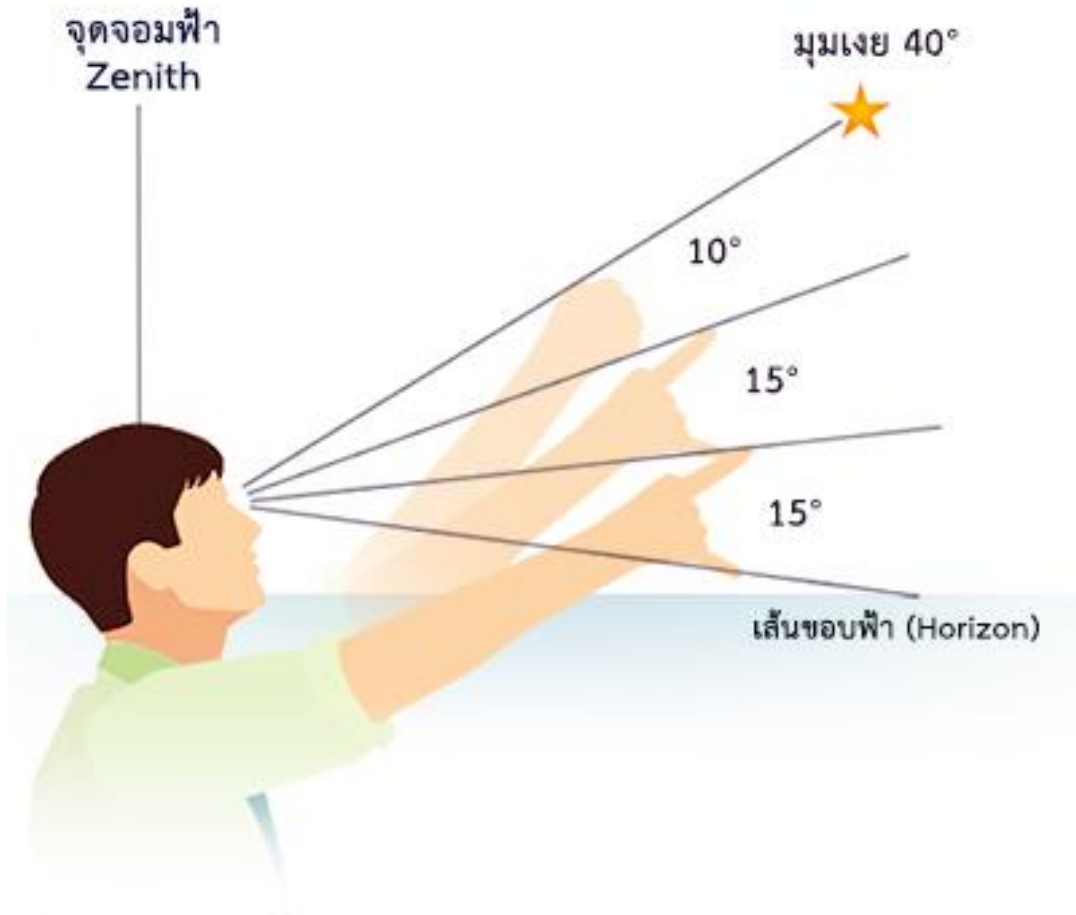
ที่มา : <https://www.dltv.ac.th/>



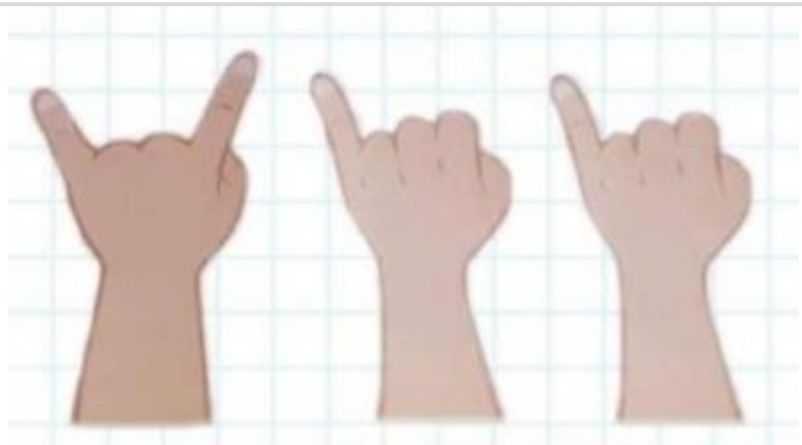
ความกว้างหนึ่งกำมือ
มีค่าประมาณ ๑๐°

ความกว้างระหว่างปลายนิ้วชี้
กับปลายนิ้วก้อยที่กางออกเต็มที่
มีค่าประมาณ ๑๕°

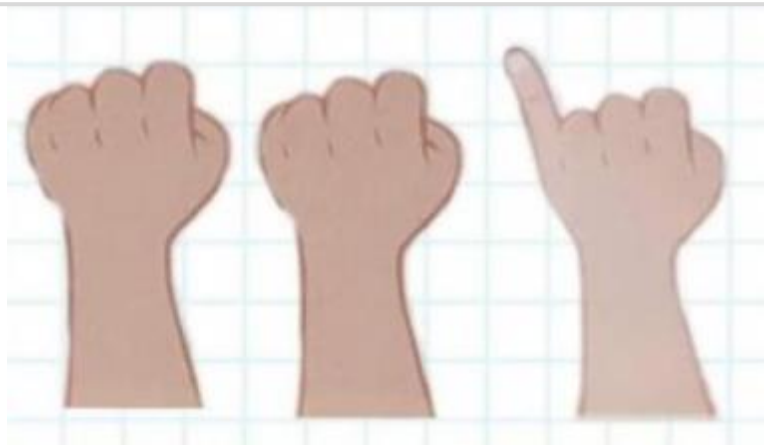
ที่มา : <https://www.dltv.ac.th/>



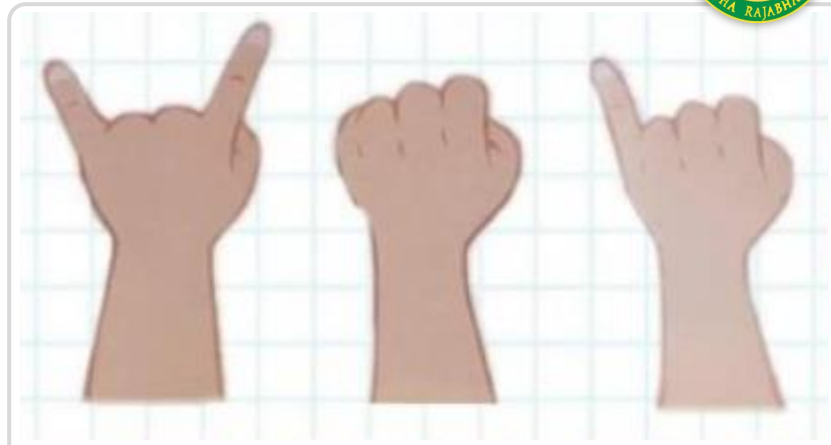
วัดระยะเชิงมุม 15° ให้ยืนตรง ยึดแขนตรงไปทางด้านที่ต้องการวัดระยะเชิงมุม ให้แขนตั้งกางนิ้วก้อยกับนิ้วชี้ (15°) กางนิ้วให้สุด มองผ่านนิ้วก้อยกับนิ้วชี้ไปยังท้องฟ้า เลื่อนปลายนิ้วก้อยอยู่ที่ 0° หรือมองด้วยสายตาปลายนิ้วก้อย แตะเส้นขอบฟ้าหรือทิศเริ่มต้น มองผ่านที่ปลายปลายนิ้วชี้จะตรงกับตำแหน่ง 15°



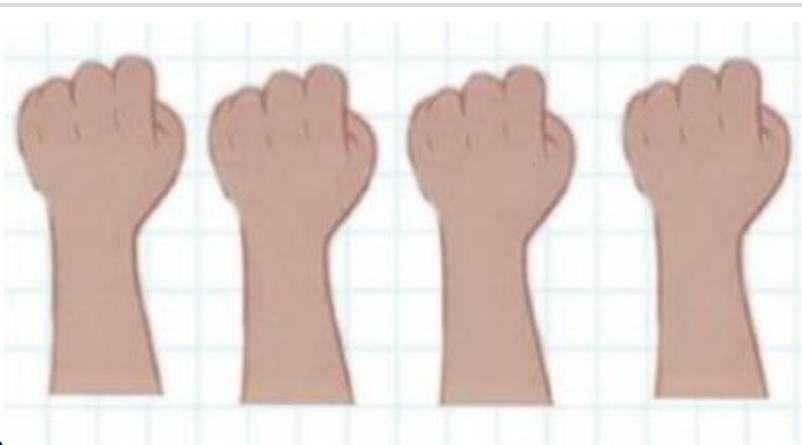
มีมุมเงย เท่ากับ¹⁷..... องศา



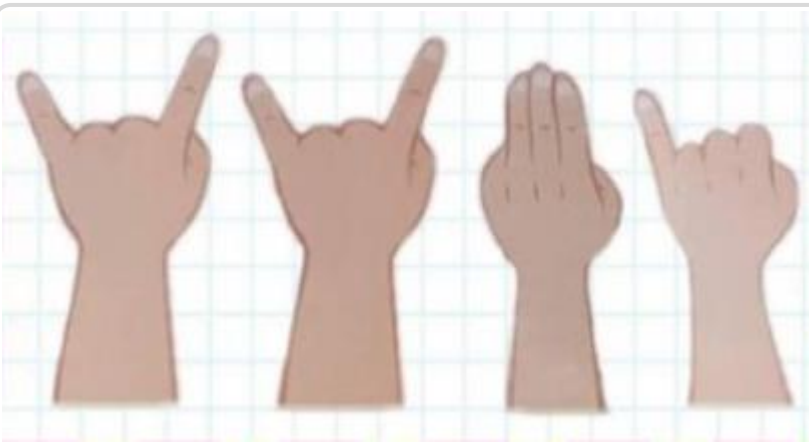
มีมุมเงย เท่ากับ องศา



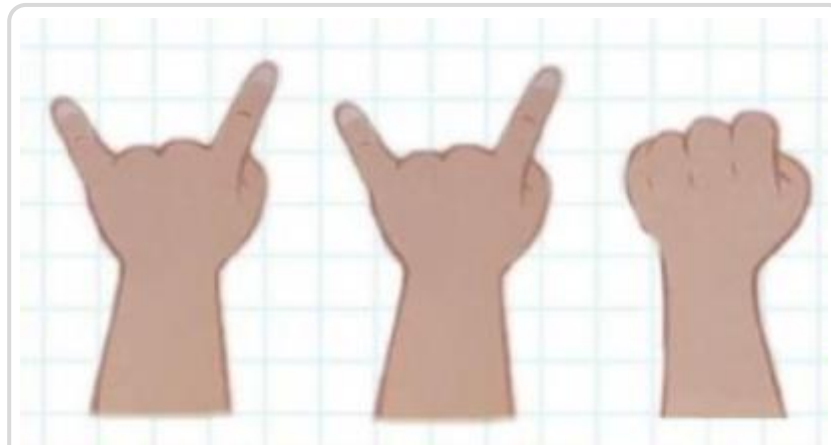
มีมุมเงย เท่ากับ องศา



มีมุมเงย เท่ากับ องศา



มีมุมเงย เท่ากับ องศา



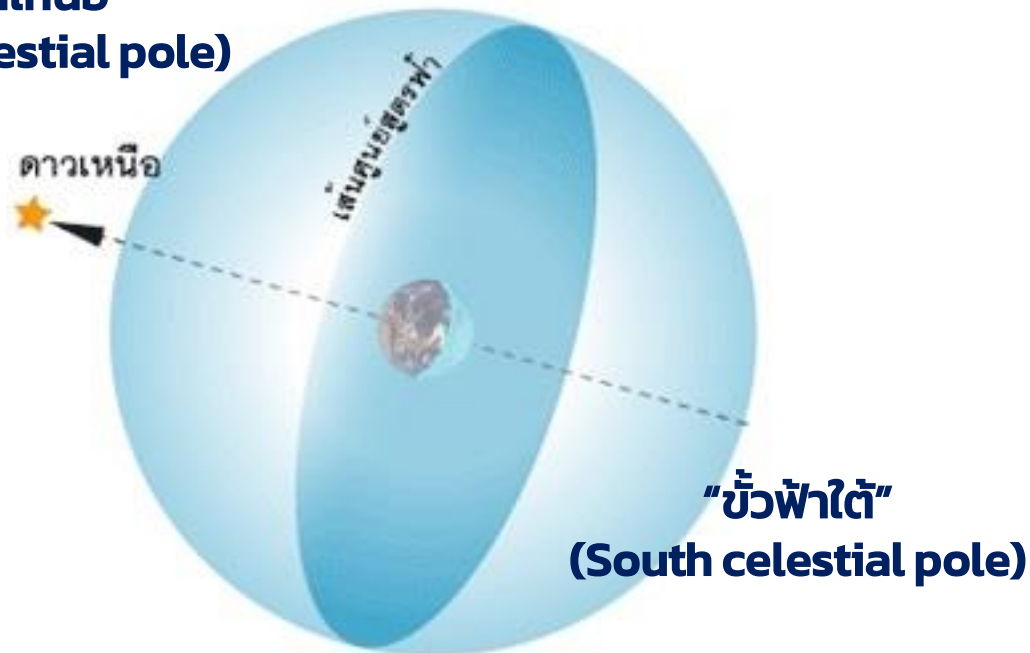
มีมุมเงย เท่ากับ องศา

การเคลื่อนที่ของทรงกลมฟ้า



ทรงกลมฟ้าหมุนรอบโลกจากทิศตะวันออกไปยังทิศตะวันตก โดยที่โลกหยุดนิ่งอยู่กับที่
ไม่เคลื่อนไหว

“ขั้วฟ้าเหนือ”
(North celestial pole)



“เส้นศูนย์สูตรฟ้า” (Celestial equator)
เส้นศูนย์สูตรฟ้าแบ่งท้องฟ้าออกเป็น

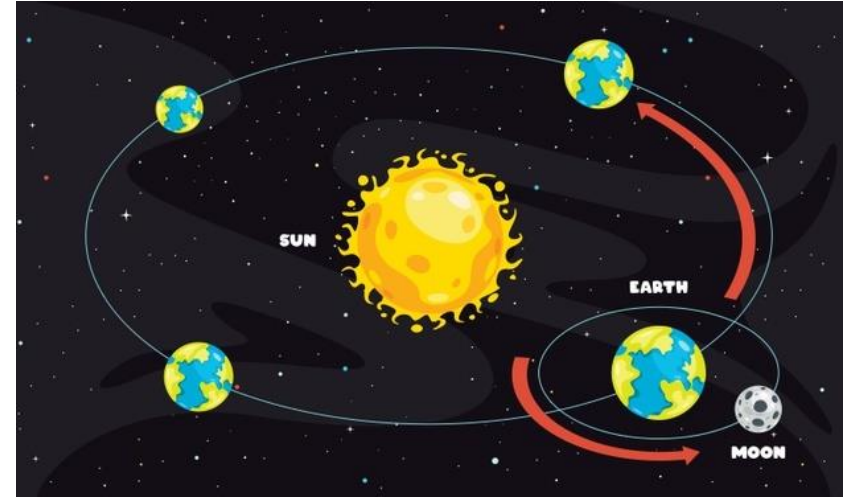
- “ซีกฟ้าเหนือ” (North hemisphere)
- “ซีกฟ้าใต้” (South hemisphere)

เช่นเดียวกับที่เส้นศูนย์สูตรโลกแบ่ง
โลก ออกเป็นซีกโลกเหนือ และซีกโลกใต้

การเคลื่อนที่ในรอบวัน



ตำแหน่งของดาวบนท้องฟ้าเปลี่ยนแปลง (การเคลื่อนที่ของทรงกลมฟ้า) เนื่องจากการหมุนรอบตัวเองของโลก และการที่โลกโคจรรอบดวงอาทิตย์ ในการสังเกตการณ์ท้องฟ้านั้นเราสามารถคำนวณตำแหน่งของดาวบนท้องฟ้าได้อย่างง่ายด้วยวิธีบัญญัติไตรยางศ์



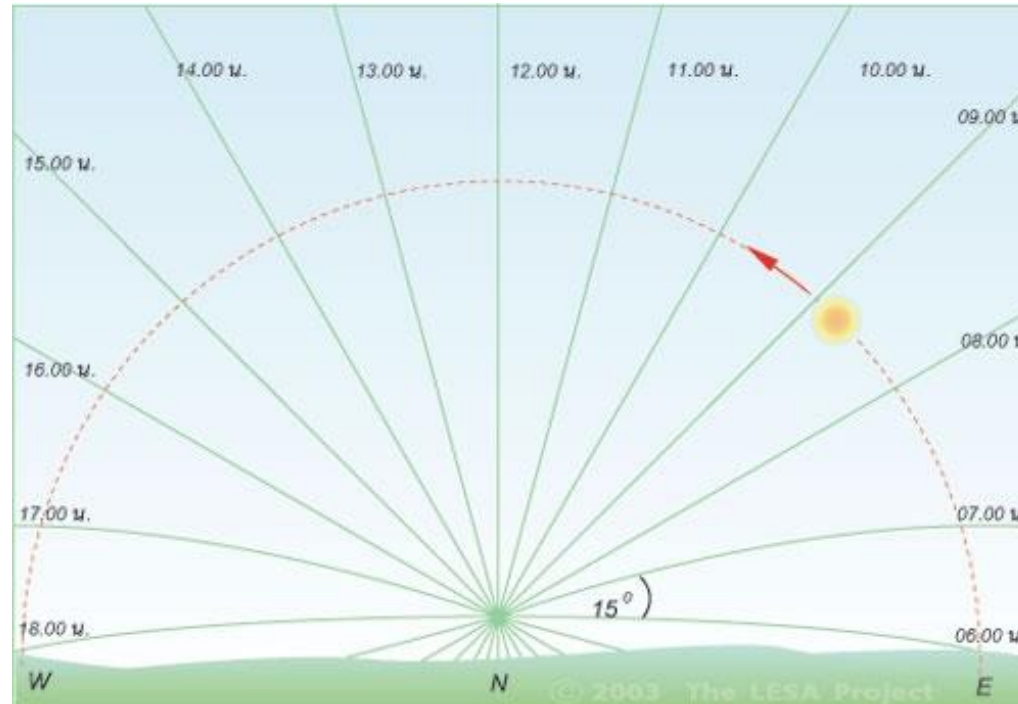
โลกหมุนรอบตัวเอง 1 รอบ ใช้เวลา 24 ชั่วโมง

24 ชั่วโมง ตำแหน่งของดาว (มุมที่ทำกับขีดฟ้า) เปลี่ยนแปลง 360 องศา

1 ชั่วโมง ตำแหน่งของดาวเปลี่ยนแปลง = $360 / 24 = 15$ องศา

1 นาที ตำแหน่งของดาวเปลี่ยนแปลง = $15 / 60 = 0.25$ องศา

สมมติว่า วันนี้ดวงอาทิตย์ขึ้นเวลา 06.00 น. เวลา 09.00 น. ดวงอาทิตย์จะอยู่สูงจากขอบฟ้ากี่องศา



ดวงอาทิตย์ขึ้นทางทิศตะวันออก เวลา 06.00 น. ไปตกยังทิศตะวันตก เวลา 18.00 น.

ใช้เวลา 12 ชั่วโมง คิดเป็นมุมได้ 180 องศา

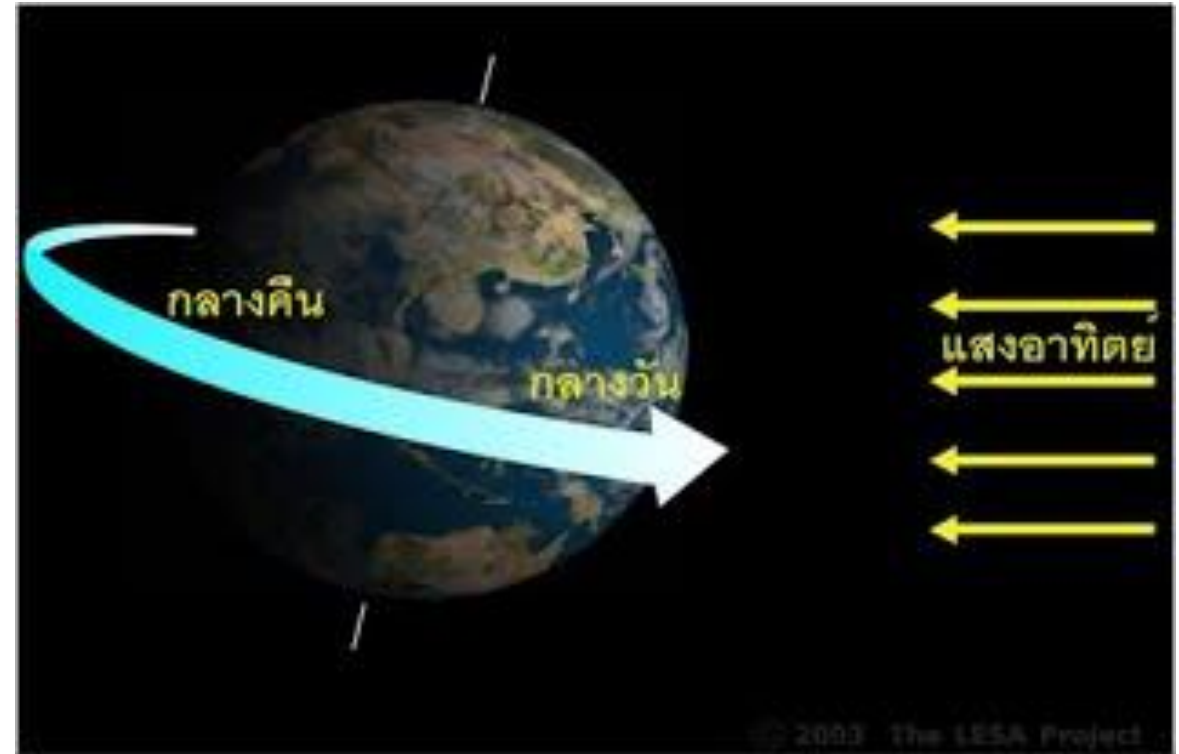
ดังนั้น 1 ชั่วโมง ดวงอาทิตย์เคลื่อนที่ = $180 / 12 = 15$ องศา

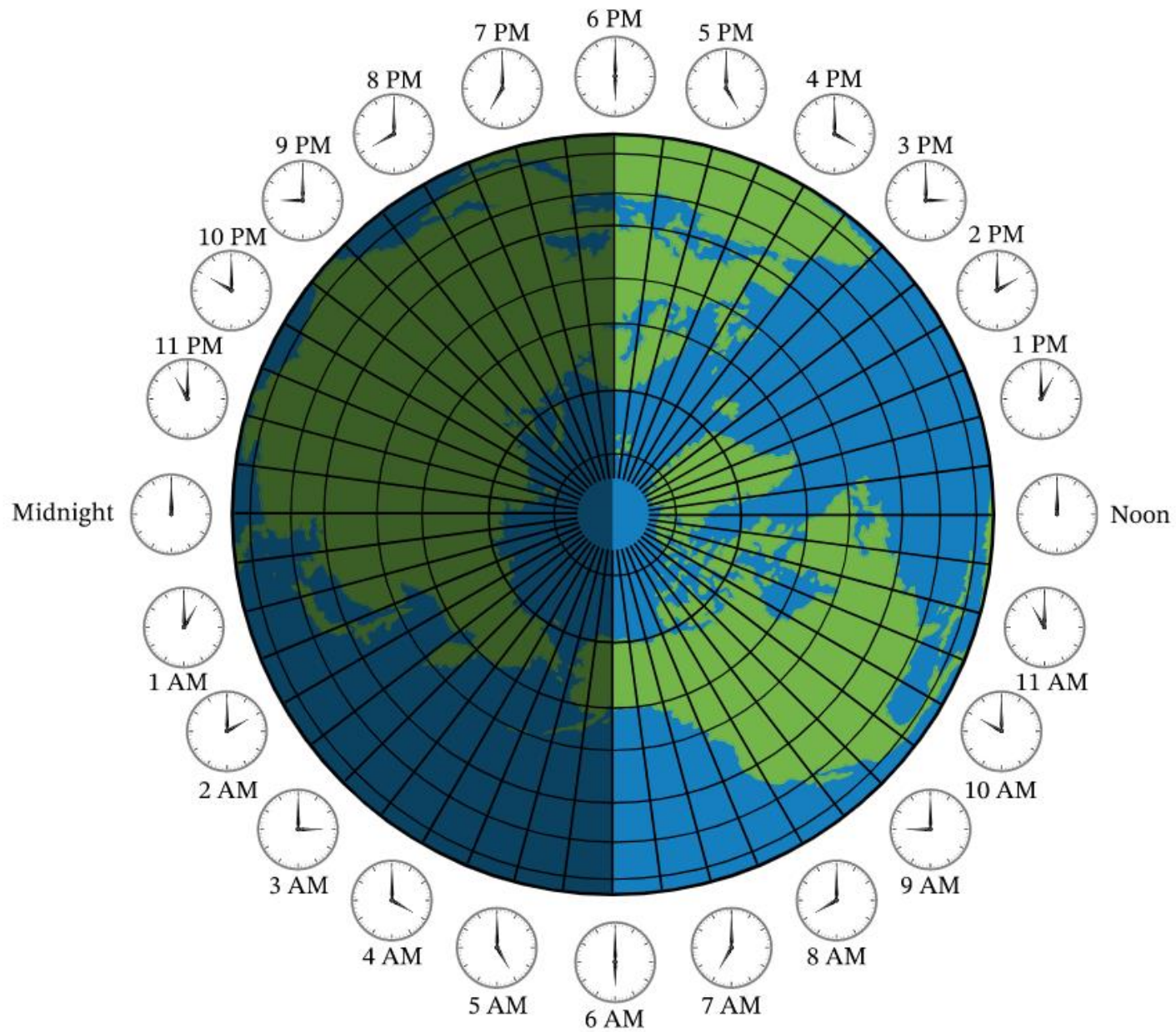
เพราะฉะนั้นเวลา 09.00 น. ดวงอาทิตย์จะอยู่สูงจากขอบฟ้า = $(9 - 6) \times 15 = 45$ องศา

กลางวัน กลางคืน



โลกหมุนรอบตัวเองจากทิศตะวันตกไปยังทิศตะวันออก ทำให้เกิดกลางวันและกลางคืน ด้านที่หันรับแสงอาทิตย์เป็นกลางวัน ด้านตรงข้ามที่ไม่ได้รับแสงอาทิตย์เป็นกลางคืน





การแบ่งเขตเวลาของโลก



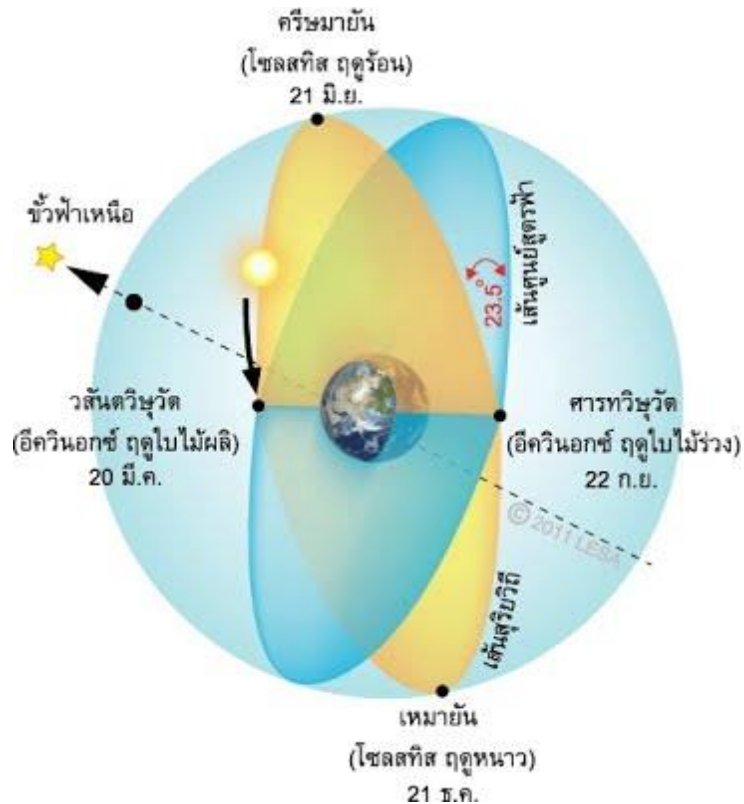
VDO : ลองจิวต



VDO : ต้นกำเนิด GMT + 7

สุริยวิถี (Ecliptic)

สุริยวิถี หมายถึง เส้นทางการเคลื่อนที่ของดวงอาทิตย์บนท้องฟ้า เกิดจากการที่โลกโคจรรอบดวงอาทิตย์เป็นรูปวงรี โดยที่แกนของโลกเอียง 23.5° จากแนวตั้งฉากกับระนาบวงโคจร



- ในฤดูร้อนโลกหันขั้วเหนือเข้าหาดวงอาทิตย์ทำให้ซีกโลกเหนือกลายเป็นฤดูร้อน และซีกโลกใต้กลายเป็นฤดูหนาว
- หากเดือนต่อมาโลกโคจรไปอยู่อีกด้านหนึ่งของวงโคจร โลกหันขั้วใต้เข้าหาดวงอาทิตย์ (แกนของโลกเอียง 23.5° คงที่ตลอดปี) ทำให้ซีกโลกใต้กลายเป็นฤดูร้อน และซีกโลกเหนือกลายเป็นฤดูหนาว



การหมุนของโลก โลกหมุนรอบตัวเองทำให้เกิดกลางวัน-กลางคืน โลกยังโคจรรอบดวงอาทิตย์ด้วยระยะเวลาประมาณ 365 วันต่อรอบ หรือ 1 ปี การโคจรของโลกทำให้เกิดฤดูกาล (Seasons) ต่างๆ



ฤดูหนาว หรือเหมันตฤดู

22 ธันวาคม ถึง 20 มีนาคม ดวงอาทิตย์ขึ้นช้าและตกเร็ว **ระยะเวลากลางวันสั้นกว่ากลางคืนโลก** จึงได้รับพลังงานจากดวงอาทิตย์น้อยที่สุด วันที่ 20 - 21 ธันวาคม เรียกว่า **วันเหมายัน (Winter Solstice)**



ฤดูใบไม้ผลิ หรือสันตฤดู

21 มีนาคม ถึง 20 มิถุนายน ระยะเวลากลางวันและกลางคืนยาวนานเท่ากัน วันที่ 20 - 21 มีนาคม เป็นวันที่ดวงอาทิตย์ตั้งฉากกับผิวโลกที่เส้นศูนย์สูตร เรียกว่า **วันวสันตวิษุวัต (Vernal Equinox)**

ฤดูใบไม้ร่วง หรือสารทฤดู

22 กันยายน ถึง 21 ธันวาคม ระยะเวลากลางวันและกลางคืนยาวนานเท่ากัน วันที่ 22 - 23 กันยายน เรียกว่า **วันศารทวิษุวัต (Autumnal Equinox)**

ฤดูร้อน หรือคิมหันตฤดู

21 มิถุนายน ถึง 21 กันยายน ดวงอาทิตย์ขึ้นเร็วและตกช้า ระยะเวลา**กลางวันยาวกว่ากลางคืน** วันที่ 20 - 21 มิถุนายน เป็นวันที่ดวงอาทิตย์ตั้งฉากกับผิวโลกที่ละติจูด 23.5 องศาเหนือ เรียกว่า **วันครีษมายัน (Summer Solstice)**

แบบฝึกหัดท้ายบท



ให้เวลาทำแบบฝึกหัดท้ายบท
เป็นเวลา 15 นาที