

การประชุมวิชาการทางวิศวกรรมศาสตร์มหาวิทยาลัยสงขลานครินทร์ ครั้งที่ 9

2-3 พฤษภาคม 2554

การควบคุมด้วยภาพสำหรับระบบติดตามดวงอาทิตย์

Image-Guided Control For Sun Tracking System

อธิราช ประดิษฐ์อภัย¹ และมนูหักดี งานทอง¹

¹ภาควิชาวิศวกรรมเครื่องกล คณะวิศวกรรมศาสตร์ มหาวิทยาลัยเทคโนโลยีราชมงคลชั้นนำรุ่น

39 หมู่ 1 ถ.รังสิต – นครนายก ต.คลองಹอก อ.ชัยนาท จ.ปทุมธานี 12110

ติดต่อ: โทร 0-2549-3433 โทรสาร 0-2549-3432

E-mail: Atirat_190325@yahoo.co.th

บทคัดย่อ

บทความนี้นำเสนอการควบคุมด้วยภาพสำหรับระบบติดตามดวงอาทิตย์ ซึ่งได้ออกแบบโครงสร้างของระบบติดตามดวงอาทิตย์ให้มีองค์ประกอบที่สำคัญคือโครงสร้างที่มี 2 แกน ใช้เซอร์โวมอเตอร์ในการขับเคลื่อนและใช้エンโคเดอร์วัดตำแหน่งการหมุน นอกจากนี้ยังใช้กล้องดิจิตอลอุตสาหกรรมในการตรวจจับตำแหน่งของดวงอาทิตย์ ส่วนระบบควบคุมได้ใช้คอมพิวเตอร์เข้ามาช่วยควบคุมระบบ โดยใช้ออฟฟิเชียล LabVIEW และตัวควบคุมแบบพีโอดี โดยในการทดลองจะแบ่งการทดลองออกเป็นสองส่วน ส่วนแรกจะเป็นการทดลองเพื่อที่จะศึกษาผลตอบสนองของระบบและความแม่นยำในการติดตาม โดยใช้หลอดไฟแทนดวงอาทิตย์ จากการทดลองพบว่าระบบมี Peak time (T_p) = 0.5 วินาที, Settling time (T_s) = 1.5 วินาที และมี Steady state error ± 3 พิกเซล ส่วนที่สองจะเป็นการทดลองติดตามดวงอาทิตย์ได้หรือไม่และมีความคลาดเคลื่อนเท่าไร จากการทดลองพบว่าระบบสามารถติดตามดวงอาทิตย์ได้จริงและมี Steady state error ± 5 พิกเซล

คำหลัก การควบคุมด้วยภาพ, ระบบติดตามดวงอาทิตย์, ตัวควบคุมแบบพีโอดี

Abstract

This paper presents an image – guided control for sun tracking system. It's structure has 2 DOF or 2 axes, which DC servo motors and encoders were used to drive each axis and to measure the position of rotation, respectively. Moreover, an industrial camera was used to detect the sun position. LabVIEW software and PID controller were used to control the tracking position. The experiments can be divided into 2 parts firstly to test the system response and the accuracy of the tracking by using the electric bulb as the sun. It was found that 0.5 s peak time, 1.5 s settling time and ± 3 pixel of steady state error could be achieved. Secondly, to test the actual sun tracking and it was found that the system worked well and with ± 5 pixel error.

Keywords: Image – Guided Control, Sun Tracking System, PID Controller.

1. บทนำ

ปัจจุบันวิถีที่พัฒนาอยู่ที่ความรุนแรงมากขึ้นอย่างเห็นได้ชัด จะเห็นได้จากการน้ำมันที่ประชาชนต้องจ่ายให้กับรากอนต์ ราคาน้ำมันที่เพิ่มสูงขึ้น และรวมไปถึงราคาก๊สที่จะปรับราคาเพิ่มสูงขึ้น ดังนั้นพัฒนาทางเลือกจึงเป็นพัฒนาที่ไม่อาจมองข้ามได้อีกแล้ว พัฒนาทางเลือกที่พบเห็นกันมากได้แก่ พัฒนาลมและพลังงานแสงอาทิตย์ ซึ่งสามารถใช้ในการผลิตกระแสไฟฟ้าทดแทนการใช้น้ำมันและก๊ส เนื่องจากประเทศไทยตั้งอยู่ในเขตที่ได้รับแสงอาทิตย์ปริมาณมากต่อวัน ด้วยเหตุนี้ผู้วิจัยจึงนำเสนอโครงการวิจัยที่เกี่ยวกับ การพัฒนาเทคโนโลยีที่เกี่ยวข้องกับแสงอาทิตย์

ในการศึกษาการควบคุมระบบติดตามดวงอาทิตย์ ซึ่งเป็นระบบที่ได้รับความนิยมในการนำมาศึกษาการควบคุม เนื่องจากระบบติดตามดวงอาทิตย์ เป็นระบบที่มีวิธีในการควบคุมหลายวิธี เช่น วิธีการใช้เทคนิคการประมวลผลภาพ วิธีการใช้อุปกรณ์ ตรวจจับตำแหน่งเชิงติดต่อสื่อสาร วิธีการคำนวณหาพิกัดตำแหน่งของดวงอาทิตย์ด้วยการคำนวณจากสมการคณิตศาสตร์ เป็นต้น จึงเหมาะสมแก่การนำมาศึกษาเพื่อออกแบบตัวควบคุม

ตัวควบคุมที่ใช้ในการควบคุมระบบติดตามดวงอาทิตย์ ในปัจจุบันมีมากมาย เช่น ตัวควบคุมพีไอดี (PID control) ตัวควบคุมแบบสถานะป้อนกลับ (State feedback control) โดยใช้อาร์ดูแวร์ ในการควบคุม เช่น ไมโครคอนโทรลเลอร์ (Micro - controller) และ พีเอลซี (PLC) เป็นต้น

บทความนี้ นำเสนอการออกแบบตัวควบคุมสำหรับระบบติดตามดวงอาทิตย์ โดยใช้การควบคุมแบบป้อนกลับ (Feedback - control) และใช้ตัวควบคุมแบบพีไอดีมาใช้ในการควบคุม

Aracil และคณะ [1] นำเสนอระบบติดตามดวงอาทิตย์โดยใช้ตัวตรวจวัดที่ถูกทำมาด้วยเทคโนโลยี MEMS ส่วนอัลกอริทึมที่ใช้ในการควบคุมนั้นได้ใช้การพิจารณาสภาวะอุตุนิยมวิทยา ผลการทดลอง ระบบมีประสิทธิภาพและความแม่นยำสูง

Roth และ คณะ [2] ได้สร้างระบบจักรกลไฟฟ้าในการหาตำแหน่งของดวงอาทิตย์ โดยใช้ระบบวัดตำแหน่งดวงอาทิตย์แบบอัตโนมัติด้วย Four-quadrant photodiode และวัดการแผรังสีของดวงอาทิตย์ด้วย Pyrheliometer ส่วนระบบควบคุมการเคลื่อนที่ของระบบจักรกลไฟฟ้าแบบอัตโนมัติได้ใช้การควบคุมแบบวงปิด และมีตัวตนกำลังเป็นศูนย์อัตโนมัติ ผลการทดลอง ระบบติดตามดวงอาทิตย์มีประสิทธิภาพ

ธนกิจ พรมวัฒนากิตติและคณะ [3] เสนอระบบติดตามดวงอาทิตย์จากอุปกรณ์ตรวจจับตำแหน่งเชิงติดต่อสื่อสาร ในการติดตามดวงอาทิตย์ใช้หลักการบังเงาของณาگั้น มีไฟต่อท่านชิลเดอร์เป็นหัวตรวจจับรังสีดวงอาทิตย์ การตรวจตำแหน่งไฟท่องานชิลเดอร์ออกแบบให้สามารถตรวจจับรังสีดวงอาทิตย์ ของดวงอาทิตย์ครอบคลุมตลอดทั้ง 2 แนว ส่วนการควบคุมจะใช้การควบคุมแบบชิปแอลจี (Complex programmable logic - device) ผลการทดลอง ระบบติดตามดวงอาทิตย์มีความกดดันค่าเฉลี่ยประมาณ 2.5 องศา

ศักดิ์สิทธิ์ บัวเงินและคณะ [4] เสนอระบบติดตามดวงอาทิตย์โดยใช้เทคนิคการประมวลผลภาพ โดยในการติดตามดวงอาทิตย์ระบบจะใช้ภาพดวงอาทิตย์ซึ่งรับมาจากกล้องติดต่อสื่อสาร แคมและใช้คอมพิวเตอร์ในการประมวลผลภาพ ส่วนการควบคุมจะใช้การควบคุมแบบไมโครคอนโทรลเลอร์ (Micro - controller) ผลการทดลอง ระบบสามารถติดตามดวงอาทิตย์ได้จริง

งานวิจัยระบบติดตามดวงอาทิตย์ [1] จะเห็นว่าตัวควบคุมสามารถควบคุมระบบติดตามดวงอาทิตย์ได้ แต่ระบบติดตามดวงอาทิตย์ดังกล่าวไม่ได้ใช้วิธีติดตามดวงอาทิตย์แบบเวลาจริง (Real - time) เพื่อให้เกิดความหลากหลายในระบบการควบคุม ผู้วิจัยจึงได้นำระบบภาพโดยใช้กล้องติดต่อสื่อสารทางธรรมชาติในการติดตามดวงอาทิตย์

งานวิจัย [2] และ [3] เป็นการควบคุมระบบติดตามดวงอาทิตย์ที่ใช้วิธีติดตามดวงอาทิตย์แบบเวลาจริงและสามารถควบคุมระบบติดตามดวงอาทิตย์ได้

งานวิจัย [4] เป็นระบบติดตามดวงอาทิตย์โดยใช้ภาพจากกล้องติดต่อสื่อสารแคมในการติดตามดวงอาทิตย์ แต่เนื่องจากกล้องติดต่อสื่อสารแคมมีความละเอียดที่ต่ำและมีการส่งข้อมูลที่ช้า ดังนั้นผู้วิจัย จึงได้เลือกใช้กล้องติดต่อสื่อสารธรรมชาติมีความละเอียดและประสิทธิภาพในการส่งข้อมูลสูง เพื่อให้เกิดประสิทธิภาพที่ดีขึ้นในการใช้ข้อมูลภาพในการควบคุมระบบติดตามดวงอาทิตย์

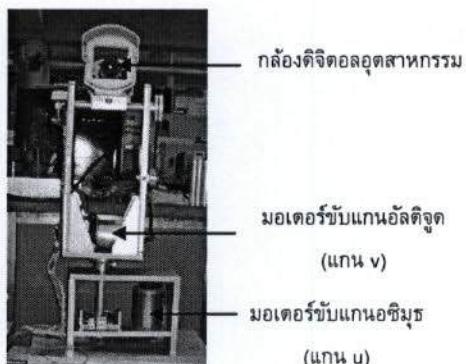
2. โครงสร้างของระบบติดตามดวงอาทิตย์

โครงสร้างของระบบติดตามดวงอาทิตย์ที่ใช้ในการทดลองจะออกแบบให้มีแกนที่เคลื่อนที่ได้ 2 แกน คือ แกน u และแกน v เพื่อให้สอดคล้องกับตำแหน่งของดวงอาทิตย์ที่ปรากฏบนโลกซึ่งจะมีมุมที่เกี่ยวข้อง 2 มุม คือ อะซิมูร์และ อัลติจูด ตามลำดับ แกน u

จะใช้ตัวชี้วัดความเร็วเป็นตัวขับผ่านทาง Timing belt อัตราทด 2:1 ระยะพิทก์ 2 mm. มีข้อการเคลื่อนที่ 180 องศา โดยใช้ลิมิตสวิทช์เป็นตัวกำหนดขอบเขตการเคลื่อนที่ ส่วนแกน v จะใช้ตัวชี้วัดความเร็วเป็นตัวขับผ่านทาง Timing belt อัตราทด 3.33:1 ระยะพิทก์ 2 mm. มีข้อการเคลื่อนที่ 200 องศา โดยใช้ลิมิตสวิทช์เป็นตัวกำหนดขอบเขตการเคลื่อนที่ โดยบนเพลาแกน v จะมีกล้องดิจิตอลอุตสาหกรรมติดตั้งอยู่เพื่อที่ไว้เป็นตัวตรวจจับตำแหน่งของดวงอาทิตย์

โครงการสร้างของระบบพิดตามความอาทิตย์ที่ใช้ในการทดลอง
จะประกอบไปด้วยส่วนสำคัญดังนี้ (ตั้งรูปที่ 1)

1. กล้องดิจิตอลอุตสาหกรรมยี่ห้อ BASLER ชนิด Area Scan ขนาดภาพ 1034x779 พิกเซล, ด้วยอัตราการเก็บภาพ 30 fps.
 2. ตีเซอร์โรบอตเตอร์ยี่ห้อ Yaskawa รุ่น Minertia motor F series
 3. ฟู่เลเยอร์อัตราทด 3.33:1 ระยะพิทกี้ 2mm. ขับแนวแกนอัลติจูด และขนาดอัตราทด 2:1 ระยะพิทกี้ 2mm. ขับแนวแกนอย่างซึ้ง
 4. มอเตอร์ไดร์ฟยี่ห้อ Copley Controls Corp. รุ่น Accelus โมเดล ASP - 090 - 18 และ ASP - 090 - 36
 5. วิมิตสวิทช์ยี่ห้อ Omron (Photomicrosensor) รุ่น EE-SX47/67
 6. การ์ด DAO PCI ยี่ห้อ NI รุ่น PCI-6221



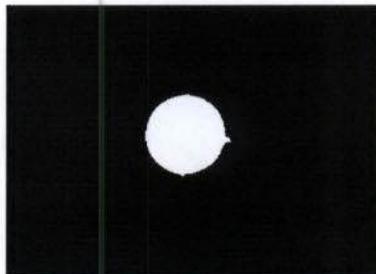
รูปที่ 1 โครงสร้างของระบบติดตามดวงอาทิตย์

3. การประมวลผลภาพ

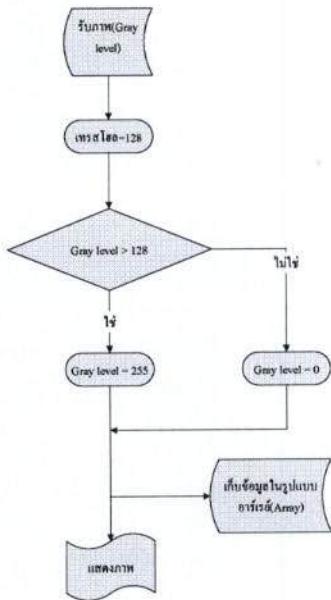
ในการทดลอง ระบบรับภาพดวงอาทิตย์มาจากการกล้องดิจิตอล
อุตสาหกรรมชื่นภาพที่ได้จะเป็นภาพสี จากนั้นนำภาพสีที่ได้มา
เปลี่ยนให้เป็นภาพขาว-ดำ แล้วแยกภาพขาว-ดำที่ได้ให้สีขาวเป็นสี
ของวัตถุที่ต้องการและสีดำเป็นสีของพื้นหลัง โดยภาพที่ได้จาก
กล้องจะเป็นภาพเคลื่อนไหวที่มีขนาด 24 fps. จากนั้นนำ
ข้อมูลภาพที่ได้มาแปลงและจัดเก็บอยู่ในรูปแบบของข้อมูลอาร์เรย์
(Array) เพื่อใช้ในการหาจุดศูนย์กลางของดวงอาทิตย์

3.1 การทำไบนาเรซ์ (Binarization)

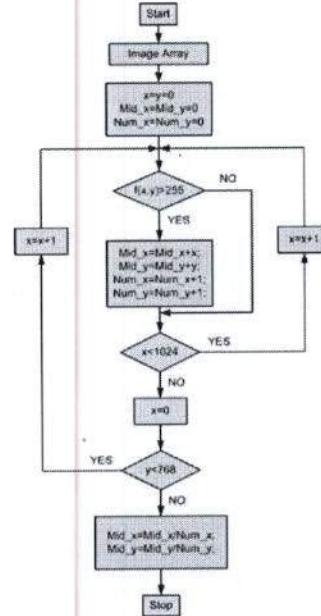
การทําใบหน้าไวรช เป็นการนําค่าสีในระดับภาพสีเทา (Gray - level) ที่ได้จากการถ่ายดิจิตอลอุตสาหกรรมของพิกเซลทั้งหมดมาเปรียบเทียบกับค่าเทรสโอล (Threshold) ที่ตั้งไว และเก็บค่าพิกเซลใหม่ทุกพิกเซล ซึ่งการทดลองนี้จะตั้งค่าเทรสโอล อยู่ที่ 128 คือ ถ้าค่าสีในระดับภาพสีเทา มีค่าระหว่าง 0-127 จะได้ค่าสีในระดับภาพสีเทา ใหม่เป็น 0 และถ้าค่าสีในระดับภาพสีเทา มีค่าระหว่าง 128-255 จะได้ค่าสีในระดับภาพสีเทา ใหม่เป็น 255 ดังนั้นเมื่อทําใบหน้าไวรชแล้วค่าสีในระดับภาพสีเทา ที่ได้จะมีค่าเป็น 0 หรือ 255 เท่านั้น ดังรูปที่ 2 และรูปที่ 3



รูปที่ 2 ภาพที่ผ่านการใบนาไรซ์



รูปที่ 3 แผนผังแสดงการทําใบหน้าไว้



รูปที่ 4 แผนผังการหาจุดศูนย์กลางของดวงอาทิตย์

3.2 การเก็บข้อมูลในรูปของอาร์เรย์ (Array)

การเก็บข้อมูลในรูปของอาร์เรย์ คือการเก็บข้อมูลในลักษณะเมตริก (Matrix) โดยแต่ละพิกเซลจะใช้ (x,y) ในการระบุตำแหน่ง ขนาดของเมตริกจะขึ้นอยู่กับจำนวนพิกเซลของกล้อง เช่น ในการทดลองใช้กล้องที่มีพิกเซล 1024×768 ดังนั้นจะได้ขนาดของเมตริกเป็น

$$f(x,y) = \begin{bmatrix} (0,0) & \dots & 0,1023 \\ \vdots & \ddots & \vdots \\ 767 & \dots & 767,1023 \end{bmatrix}$$

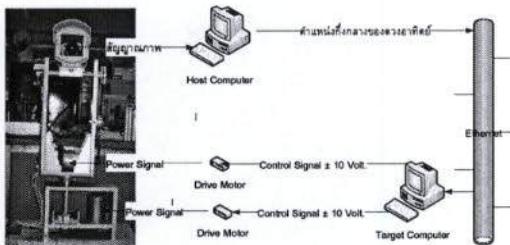
3.3 การหาจุดศูนย์กลางของดวงอาทิตย์

ในการหาจุดศูนย์กลางของดวงอาทิตย์จะเริ่มจากการตรวจสอบข้อมูลที่จัดเก็บไว้ในอาร์เรย์ โดยจะทำการตรวจสอบพิกเซลที่ลงทะเบียนแกน x ในจอนหมดแคลคก่อนเริ่มแก้ y ถ้าไปถึงข้อมูลในพิกเซลใดมีค่าสีในระดับภาพสีเทา เป็น 255 ให้นับค่า x โดยจะเริ่มทําตั้งแต่พิกเซลที่ 0-1023 และทําเช่นเดียวกันในแนว y โดยจะเริ่มทําตั้งแต่พิกเซลที่ 0-767 เมื่อทำการนับจำนวนพิกเซลที่เป็นสีขาวในภาพแล้วจะได้พิกัด (x,y) ซึ่งเป็นจุดศูนย์กลางของดวงอาทิตย์ ดังรูปที่ 4

4. การควบคุม

การควบคุมการทำงานของระบบติดตามดวงอาทิตย์ใช้คอมพิวเตอร์ร้านนว 2 เครื่อง โดยคอมพิวเตอร์เครื่องแรกเรียกว่าคอมพิวเตอร์หลัก (Host computer) ทำหน้าที่นำข้อมูลภาพดวงอาทิตย์ที่ได้จากกล้องดิจิตอลอุตสาหกรรมมาประมวลผลทางภาพเพื่อที่หาจุดศูนย์กลางของดวงอาทิตย์ที่อยู่ในภาพ โดยข้อมูลที่รับมาจากกล้องนี้มีขนาด 1024×768 พิกเซล และมีความเร็วในการเก็บข้อมูล 24 fps ซึ่งชั้ดตอนในการประมวลผลภาพเพื่อที่จะหาจุดศูนย์กลางของดวงอาทิตย์ได้อิสัยไว้ในหัวข้อที่ 3 เมื่อได้ค่าจุดศูนย์กลางของดวงอาทิตย์จะส่งค่าไปยังคอมพิวเตอร์อีกด้วยที่เรียกว่าคอมพิวเตอร์เป้าหมาย (Target computer) ผ่านทางอีเทอร์เน็ต (Ethernet) คอมพิวเตอร์เครื่องที่สองจะทำหน้าที่ควบคุมการเคลื่อนที่ของระบบติดตามดวงอาทิตย์หรือควบคุมการหมุนของมอเตอร์ทั้งสองตัวให้เข้าโครงสร้างของระบบและทำให้จุดศูนย์กลางของดวงอาทิตย์ที่ได้จากการประมวลผลภาพอยู่บนตำแหน่งกึ่งกลางของภาพ คือ $x = 512$ และ $y = 384$ สำหรับอัลกอริทึม (Algorithm) ในการควบคุมนั้นได้ใช้ตัวควบคุมแบบพีโอดี (PID-Controller) คอมพิวเตอร์ทั้งสองจะมีโปรแกรมที่ถูกพัฒนาขึ้นเป็นตัวสั่งการทํางาน โดยที่โปรแกรมที่ถูกพัฒนาขึ้นนี้ได้ใช้ซอฟแวร์ LabVIEW เป็นเครื่องมือในการพัฒนา สำหรับคอมพิวเตอร์หลัก โปรแกรมที่พัฒนาขึ้นจะทำงานบน MS Windows XP ส่วน

คอมพิวเตอร์เป้าหมายจะใช้ระบบปฏิบัติการเวลาจริง (Real-time operating system) ของซอฟต์แวร์ LabVIEW ที่เรียกว่า Real-time Target OS. ดังรูปที่ 5



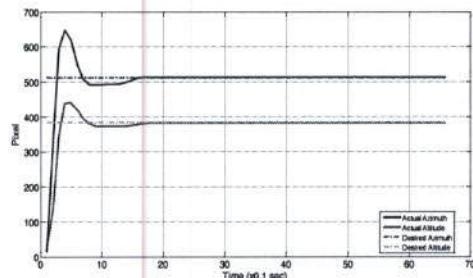
รูปที่ 5 โครงสร้างการทำงานของระบบติดตามดวงอาทิตย์ที่ใช้ในการทดลอง

5. การทดลองและผลการทดลอง

5.1 การทดลองศึกษาผลตอบสนองของระบบ

การทดลองนี้จะใช้หลอดไฟแทนดวงอาทิตย์ซึ่งเป็นการทดลองเพื่อที่จะดูการตอบสนองของระบบและความแม่นยำในการติดตาม ในการทดลองจะใช้หลอดไฟเกลียว Hitachi 220 โวลต์ 25 วัตต์ ค่าความสว่าง 220 lm เป็นตัวส่อง ในการทดลองจะเริ่มต้นให้ตำแหน่งกึ่งกลางภาพของดวงไฟที่ได้จากการถ่ายรูป ผ่านทางกล้องดิจิตอล อุณหภูมิอยู่ที่ตำแหน่ง $x = 13, y = 22$ โดยมีเป้าหมายต้องการให้ตำแหน่งกึ่งกลางภาพดวงไฟอยู่ที่ตำแหน่ง $x = 512, y = 384$ ในการทดลองนี้ใช้การควบคุมด้วยแบบ PID Controller โดยจะกำหนดค่าพารามิเตอร์ดังนี้ แกน x กำหนดให้ $K_c = 0.008, T_i = 2000, T_d = 0.001$ และ แกน y กำหนดให้ $K_c = 0.010, T_i = 1500, T_d = 0.001$ ดังรูปที่ 7 และรูปที่ 8

จากการทดลองจะได้ผลการทดลอง ดังรูปที่ 6

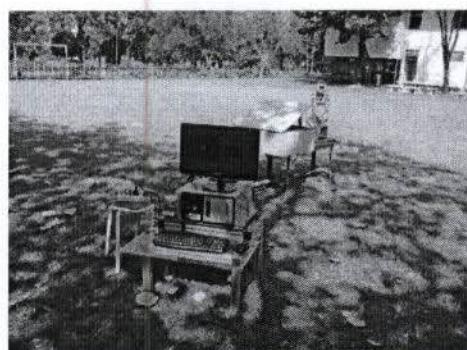


รูปที่ 6 ลักษณะการตอบสนองของระบบโดยใช้หลอดไฟ

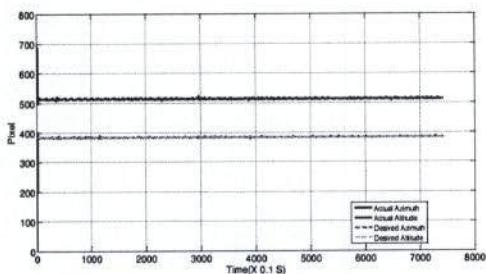
ผลการทดลอง แกน x จะได้ Peak time (T_p) = 0.4 sec, Settling time (T_s) = 1.4 sec (คิดที่ $\pm 2\%$), Rise time (T_r) = 0.15 sec, Percent overshoot (%OS) = 26.56 % และแกน y จะได้ Peak time (T_p) = 0.5 sec, Settling Time (T_s) = 1.5 sec (คิดที่ $\pm 2\%$), Rise time (T_r) = 0.2 sec, Percent overshoot (%OS) = 15.10%

5.2 การทดลองติดตามดวงอาทิตย์

การทดลองติดตามดวงอาทิตย์เป็นการทดลองเพื่อทดสอบว่าระบบติดตามดวงอาทิตย์ที่ได้สร้างขึ้นมาสามารถติดตามดวงอาทิตย์ได้จริงหรือไม่ และมีความคลาดเคลื่อนเท่าไร ซึ่งในการทดลองจะติดตั้งกล้องวงแสร้ง Hi cool R65 จำนวน 6 ชั้นที่หน้าเลนส์กล้องดิจิตอลเพื่อทดสอบความเข้มของแสง ในการทดลองนี้ใช้การควบคุมแบบ PID Controller โดยจะกำหนดค่าพารามิเตอร์ดังนี้ แกน x กำหนดให้ $K_c = 0.008, T_i = 2000, T_d = 0.001$ และ แกน y กำหนดให้ $K_c = 0.010, T_i = 1500, T_d = 0.001$ ดังรูปที่ 7 และรูปที่ 8



รูปที่ 7 การทดลองติดตามดวงอาทิตย์



รูปที่ 8 ถ้าหมายผลการตอบสนองของระบบติดตามดวงอาทิตย์

การทดลองติดตามดวงอาทิตย์เพื่อทดสอบการทำงานจริงเริ่มทดลองเวลา 09.00 น -12.00 น วันที่ 13 ธันวาคม 2553 ณ ภาควิชาวิศวกรรมเครื่องกล มหาวิทยาลัยเทคโนโลยีราชมงคลธัญบุรี ภายใต้สภาพท้องฟ้า晴朗และมีดวงอาทิตย์ปราศจากคล oud (Clear Sky) พนว่าระบบสามารถติดตามดวงอาทิตย์ได้จริง มีความคลาดเคลื่อนมากที่สุด 5 พิกเซล

6.สรุปผลการทดลอง

การทดลองที่ก่อนผลตอบสนองของระบบ ดังรูปที่ 6 จะเห็นว่าแกนอชิมูจะเบี่ยงเวลาการเข้าสู่สภาวะคงตัวที่ 1.4 วินาทีและแกนอัลติจูดมีระยะเวลาการเข้าสู่สภาวะคงตัวที่ 1.5 วินาที ซึ่งเป็นเวลาที่ใกล้เคียงกัน เมื่อพิจารณาผลตอบสนองของระบบจะเห็นได้ว่าแกนอชิมูจะเกิด Overshoot มากกว่าแกนอัลติจูดก่อนเข้าสู่สภาวะคงตัว นั่นหมายความว่าแกนอชิมูจะเคลื่อนที่ออกจากจุดศูนย์กลางมากกว่าก่อนเข้าสู่สภาวะคงตัวและระบบมีความคลาดเคลื่อน \pm 3 พิกเซล ส่วนผลการทดลองติดตามดวงอาทิตย์ ดังรูปที่ 9 ระบบสามารถติดตามดวงอาทิตย์ได้จริง มีความคลาดเคลื่อน \pm 5 พิกเซล ความแม่นยำในการทดลองจะขึ้นอยู่กับสภาพห้องฟ้ายังไงที่ทำการทดลอง ระบบจะมีความแม่นยำสูงหากสภาพห้องฟ้ามีเมฆน้อยและมีดวงอาทิตย์ปราศจากคลoud

กิตติกรรมประกาศ

งานวิจัยนี้ได้รับการสนับสนุนจากมหาวิทยาลัยเทคโนโลยีราชมงคลธัญบุรีและสำนักงานคณะกรรมการวิจัยแห่งชาติ (วช.)

เอกสารอ้างอิง

- [1] Aracil, C., Quero, J.M., Castaner, L., Osuna, R., & Franquelo, L.G., "Tracking System for Solar Power Plants", IEEE Trans. on Industrial Electronics, vol. 39, no. 2, 2006.
- [2] Roth, P., Georgiev, A. & Boudinov, H. "Design and Construction of a System for Sun-Tracking", Renewable Energy, vol. 29, 2004.
- [3] ชนบทพ พรหมวัฒนภักดีและคณะ, "ระบบติดตามดวงอาทิตย์จากอุปกรณ์ตรวจจับตำแหน่งเชิงดิจิตอลด้วยเซ็นเซอร์", [ออนไลน์] เข้าถึงได้จาก: <http://www.are101.org/book/A7.pdf> (23 ธันวาคม 2553).
- [4] ศักดิ์สิทธิ์ บัวเงินและคณะ, "ระบบติดตามดวงอาทิตย์โดยใช้เทคนิคการประมวลผลภาพ", [ออนไลน์] เข้าถึงได้จาก: <http://thestar.spu.ac.th/content/627/12724.php> (23 ธันวาคม 2553).