



วาระที่ 3.5 โครงการไทย-เดซี

ตามพระราชดำริสมเด็จพระกนิษฐาธิราชเจ้า กรมสมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี
(ประจำปี 2565)

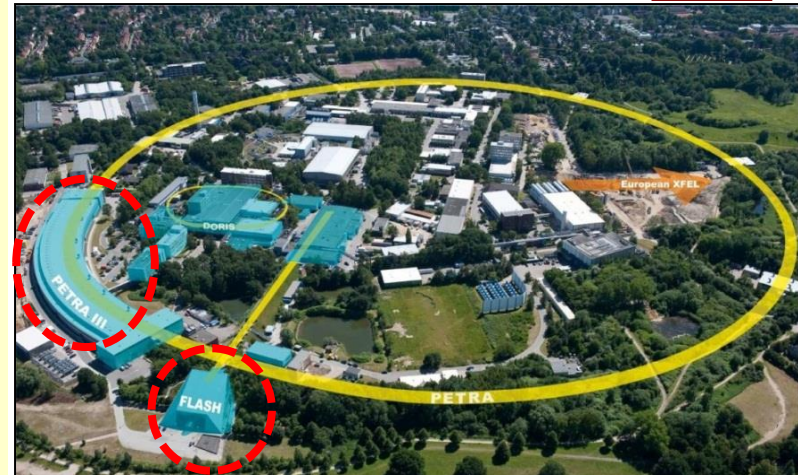
รายงานเมื่อ
13 มีนาคม 2566

หน่วยงานร่วมโครงการ

1. Princess Sirindhorn IT Foundation
2. SLRI: Synchrotron Light Research Institute
3. NSTDA: National Science and Technology Agency
4. DESY: Deutsches Elektronen-Synchrotron หรือ "German Electron Synchrotron"
5. THeP: Thailand Center of Excellence in Physics
6. NARIT: National Astronomical Research Institute of Thailand

1. สถาบันเดซี: ข้อมูลพื้นฐาน(1/2)

- สถาบันเดซี (DESY : Deutsches Elektronen-Synchrotron หรือ "German Electron Synchrotron") ก่อตั้งเมื่อ 18 ธันวาคม 2502
- สถาบันมีที่ตั้ง 2 แห่ง คือ เมืองฮัมบูร์ก (Hamburg) และ เมืองซอเยเซน (Zeuthen) ใกล้เบอร์ลิน
- เดซีเป็นหนึ่งในบรรดาห้องปฏิบัติการชั้นนำของโลกด้านฟิสิกส์ของอนุภาคมูลฐานและงานวิจัยที่ใช้แสงซินโครตรอน
- บุคลากรราว 2,700 คนเป็นนักวิทยาศาสตร์ราว 1,180 คน
- งบประมาณปีละ 349 ล้านยูโร (ราว 12,694 ล้านบาท) 320 ล้านยูโร (ราว 11,638 ล้านบาท) ที่ฮัมบูร์ก และ 29 ล้านยูโร (ราว 1,055 ล้านบาท) สำหรับซอเยเซน จากกระทรวงศึกษาและวิจัยของรัฐบาลกลางเป็นสำคัญโดยมี 10% จากรัฐฮัมบูร์กและแบรนเดินเบิร์ก (1ยูโร=37.97บาท)



(https://www.desy.de/about_desy/desy/index_eng.ht)

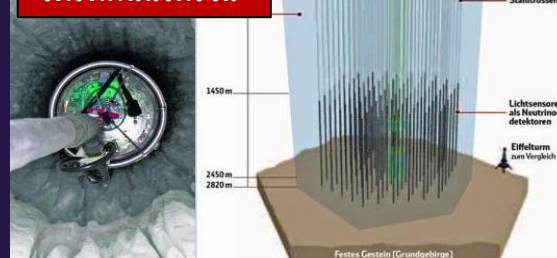
กิจกรรมและอุปกรณ์สำคัญ

1. โครงการนักศึกษาภาคฤดูร้อน
2. อุปกรณ์ที่สำคัญที่สุดของสถาบันเดซีหรือสถาบันมีส่วนร่วมในปัจจุบัน ได้แก่
 - 2.1 PETRA III ผลิตแสงซินโครตรอนรุ่นที่ 3 พลังงาน 6 GeV เส้นรอบวง 2.3 กิโลเมตร นับว่าทันสมัยและใหญ่ที่สุดแห่งหนึ่งของโลก
 - 2.2 อุปกรณ์ FLASH ผลิตเลเซอร์อิเล็กตรอนอิสระความยาวคลื่นย่าน 1 นาโนเมตร
 - 2.3 โครงการ European XFEL ผลิตเลเซอร์อิเล็กตรอนอิสระความยาวคลื่นย่าน 0.1 นาโนเมตร
 - 2.4 IceCube กล้องโทรทรรศน์ตรวจหานิวตริโนจากอวกาศติดตั้งที่ขั้วโลกใต้
 - 2.5 Cherenkov Array Telescope (CTA) หมุกกล้องโทรทรรศน์เชอเรนคอฟตรวจหารังสีแกมมาจากอวกาศ

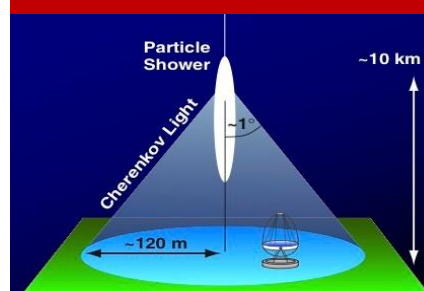
*เครื่องผลิตแสงซินโครตรอนแบบเลเซอร์ย่านรังสีเอ็กซ์ ความยาวคลื่น 1 นาโนเมตร

*เครื่องผลิตแสงซินโครตรอนแบบเลเซอร์ย่านรังสีเอ็กซ์ ความยาวคลื่น 0.1 นาโนเมตร

IceCube: กล้องโทรทรรศน์นิวตริโน



*กล้องโทรทรรศน์แสงเชอเรนคอฟ



FLASH.
Free-Electron Laser FLASH

European XFEL

*หมายถึงโครงการที่ไทยเข้าร่วม

สยามบรมราชกุมารี วันที่ 13 มิ

http://www.desy.de/research/research_areas/photon_science/light_sources_at_desy/index_eng.html

SUMMER STUDENTS

DESY International Summer Student Program 2016
19 July to 8 September

*นักศึกษาภาคฤดูร้อน



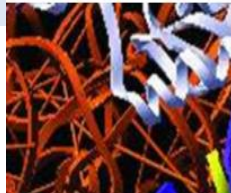
1.สถาบันเดซี (2/2)



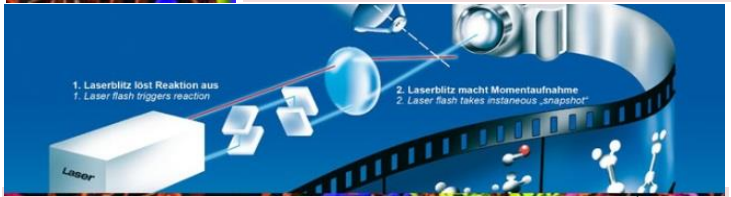
- ผลิตแสงซินโครตรอนแบบเลเซอร์ย่านรังสีเอ็กซ์ด้วยเครื่องเร่งอิเล็กตรอนทางตรงยาว 3.4 กิโลเมตรในอุโมงค์ใต้ดินลึก 6-38 เมตร และมีสถานีบนพื้นดิน 3 แห่ง (ตามที่มีเส้นสีแดง) เริ่มต้นจากHamburg-Bahrenfeld ไปยัง Schenefeld, Pinneberg district, Schleswig-Holstein มีพิธีเปิดเป็นทางการเมื่อกันยายน ค.ศ. 2017 (<http://xfel.desy.de>)



สมเด็จพระกนิษฐาธิราชเจ้า กรมสมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี เสด็จฯ European XFEL, Schenefeld, Schleswig-Holstein, Germany วันที่ 25 มิ.ย. 2562



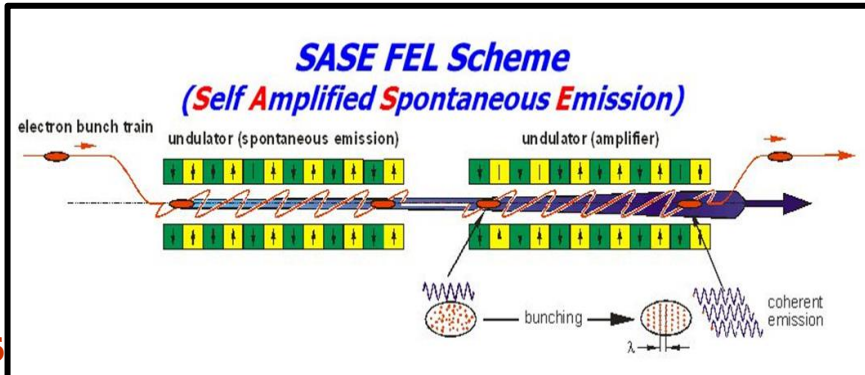
เนื่องจากรังสีเอ็กซ์ที่ได้เป็นพัลส์ที่แคบระดับเฟมโต (10ยกกำลัง-15) วินาทีจึงสามารถ (1) แสดงโครงสร้างทางชีววิทยาเช่นโรโบโซมเป็นต้นโดยไม่ต้องทำเป็นผลึกก่อนและ



(2) Filming chemical reactions: ฉายลำเลเซอร์(flash)เพื่อกระตุ้นให้เกิดปฏิกิริยาทางเคมี จากนั้นลำที่สองจะส่งเข้าไปเป็นช่วงๆ เพื่อบันทึกการเปลี่ยนแปลงทุกขณะที่เกิดขึ้นในโมเลกุล <http://www.xfel.eu/>

กระบวนการผลิตเลเซอร์อิเล็กตรอนอิสระ (FEL : Free Electron Laser) แบบยกระดับความเข้มขึ้นด้วยตนเอง (SASE: Self Amplified Spontaneous Emission)

- กระบวนการกลุ่มอิเล็กตรอน (electron bunch train) ความเร็วสูงเกือบเท่าความเร็วแสงถูกป้อนเข้าไปยังชุดแม่เหล็กเรียกว่าอันดูลเตอร์แรกให้อิเล็กตรอนซิกแซกไปมาปลดปล่อยรังสีเอ็กซ์ (spontaneous emission undulator)
- เข้าสู่อันดูลเตอร์ถัดเพื่อให้เกิดยกระดับ (amplifier undulator) ความเข้มโดยกลุ่มอิเล็กตรอนกับรังสีเอ็กซ์จะมีอันตรกิริยาซึ่งกันและกันทำให้กลุ่มอิเล็กตรอนแบ่งเป็นกลุ่มที่เล็กลงไปอีกและอยู่ห่างกันเท่ากับความยาวคลื่นรังสีเอ็กซ์ส่งผลให้รังสีเอ็กซ์ที่ปลดปล่อยออกมาอยู่ในเฟสเดียวกันจึงได้รังสีเอ็กซ์เข้มขึ้นหรือก็คือเลเซอร์ของรังสีเอ็กซ์นั่นเอง



2.ความร่วมมือไบโอเทค-ศูนย์วิจัยโครงสร้างระบบชีววิทยา (CSSB : Center for Structural Systems Biology) ปี 2565 (1/2)



สมเด็จพระกนิษฐาธิราชเจ้า กรมสมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี เสด็จเยือน CSSB ตั้งอยู่ที่เมืองฮัมบูร์ก เยอรมัน เมื่อ 25 มิถุนายน 2562



นักวิจัย: ดร.อุดม แซ่เอ็ง ไบโอเทค สวทช. (ร่วมมือกับ Prof. Dr. Michael Kolbe, CSSB)

โครงการ Molecular mechanisms of capsid stabilization of novel podoviruses

วัตถุประสงค์: เพื่อศึกษาโครงสร้างของโพโดไวรัสสายพันธุ์ใหม่โดยใช้กล้องจุลทรรศน์อิเล็กตรอนขั้นสูง

เนื้อหา: (1) ศึกษากลไกระดับโมเลกุลของการรักษาความคงทนของ capsid (ส่วนที่อยู่นอกสุดของตัวไวรัส เป็นชั้นของโปรตีนที่คอยคุ้มกันดีเอ็นเอ) (2) ศึกษาการจับตัวของโพโดไวรัสเฟจ (podovirus phages) ชนิด C22 และ C19 กับแบคทีเรียเจ้าบ้าน (ราลสโตเนีย โซลานาซีเอร์รัม *Ralstonia solanacearum*) ซึ่งเป็นแบคทีเรียที่ก่อโรคเหี่ยวเฉาในพืชเศรษฐกิจ (3) สร้างองค์ความรู้พื้นฐานที่จำเป็นต่อการประยุกต์ใช้เฟจเป็นหน่วยควบคุมทางชีววิทยา (biocontrol agent) เช่น การเพิ่มความสามารถของเฟจในการทำลายแบคทีเรียศัตรูพืช โดยใช้ 3 เทคนิคหลัก คือ cryogenic electron microscopy, atomic force microscopy และ mass spectrometry

ระยะเวลา: 3 ปี (พ.ศ. 2565 - 2567)



งบประมาณ: 5,997,700 บาท ได้รับงบประมาณ กันยายน 2564 จาก บพค. (หน่วยบริหารและจัดการทุนด้านการพัฒนากำลังคนและทุนด้านการพัฒนาสถาบันอุดมศึกษา การวิจัยและการสร้างนวัตกรรม) กระทรวง อว.

กรอบการวิจัย

งานด้านเทคนิค

1. ด้านโครงสร้างของฟาจ (structures)
2. ด้านความสัมพันธ์ของโปรตีน (protein interactions)
3. ด้านกลศาสตร์ (nanomechanics)

งานด้านการขยายผล

1. การเผยแพร่และตีพิมพ์ผลงาน (dissemination)
2. ข้อเสนอโครงการร่วม (joint proposal)
3. แนวทางความร่วมมือในระยะยาว (collaboration roadmap)

แผนงานในอนาคต

เมื่อจบโครงการ 3 ปี
ข้อเสนอโครงการร่วมระหว่างไบโอเทค และ CSSB ด้านการศึกษาปฏิสัมพันธ์ระหว่างฟาจและแบคทีเรีย

แผนงานในปีที่ 4 และ 5

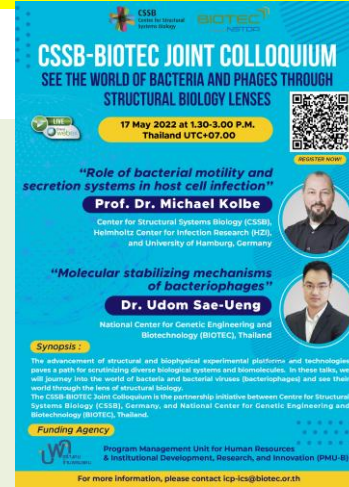
การดำเนินโครงการร่วมด้านการศึกษาปฏิสัมพันธ์โดยใช้เทคนิค Cryogenic electron tomography
การทดสอบการใช้งานฟาจในโรงเรือน (green house) และแปลงปลูกจริง โดยใช้องค์ความรู้ที่ได้

แผนงานในปีที่ 6 และ 7

การขยายความร่วมมือร่วมกับสถาบันวิจัยด้านชีววิทยาเชิงโครงสร้างขั้นสูงอื่นๆ ในประเทศเยอรมนี และทวีปยุโรป

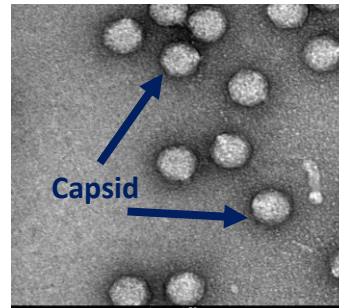
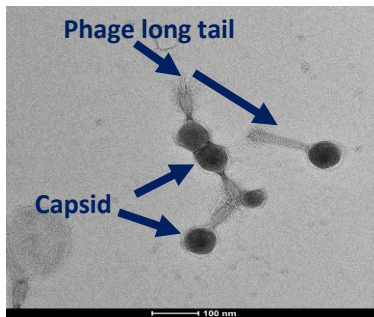
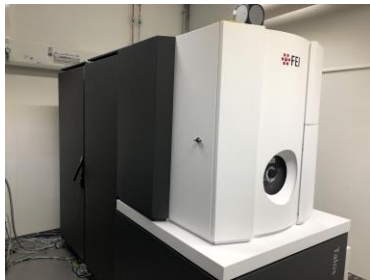
ความก้าวหน้าในโครงการ ปี 2565

1. Prof. Dr. Michael Kolbe ได้เดินทางมาเยี่ยมชมไบโอเทค สวทช. ครั้งที่ 1 เพื่อสร้างความร่วมมือทางงานวิจัย และได้มีการนำเสนองานร่วมกับดร.อุดม แซ่เอ็ง ในหัวข้อ CSSB-BIOTEC Joint Colloquium: See the world of bacteria and phages through structural biology lenses ในระหว่างวันที่ 17-19 พฤษภาคม พ.ศ. 2565
2. Prof. Dr. Michael Kolbe ได้เดินทางมาเยี่ยมชมไบโอเทค สวทช. ครั้งที่ 2 เพื่ออภิปรายความร่วมมือต่อเนื่องจากกับดร.อุดม และทีมวิจัยอื่นๆ ในระหว่างวันที่ 4-6 ตุลาคม พ.ศ. 2565



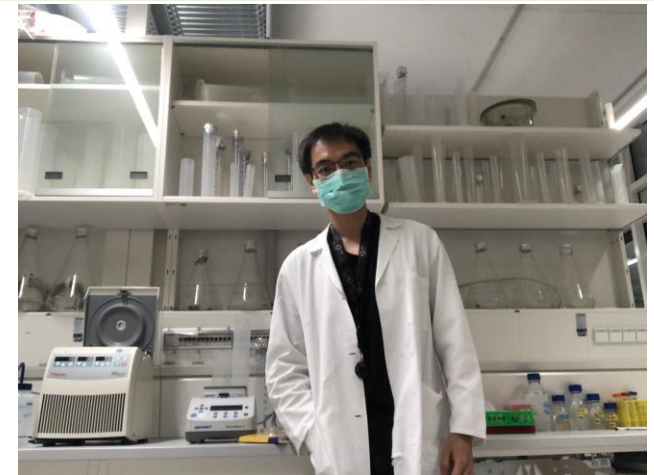
ประชุมความร่วมมือทางงานวิจัย ณ ไบโอเทค วันที่ 18-19 พฤษภาคม พ.ศ. 2565

3. ดร.อุดม เดินทางไปปฏิบัติงานวิจัยที่ CSSB เป็นระยะเวลา 3 เดือน ระหว่างวันที่ 25 พฤษภาคม ถึง 20 สิงหาคม 2565 โดย ดร.อุดมได้เริ่มเก็บข้อมูลภาพของโฟโตไวรัสสายพันธุ์ใหม่โดยใช้กล้องจุลทรรศน์อิเล็กตรอน และได้เริ่มขยายความร่วมมือกับนักวิทยาศาสตร์อื่นๆ ในสถาบัน CSSB โดย ดร.อุดมจะเดินทางไปปฏิบัติงานวิจัยอีกครั้งในปี 2566



(ซ้าย) กล้องจุลทรรศน์อิเล็กตรอน รุ่น Talos L120C (กลาง) ภาพของฟาจหางยาวจาก กล้องจุลทรรศน์อิเล็กตรอน (ขวา) ภาพของฟาจ C22 จากกล้องจุลทรรศน์อิเล็กตรอน

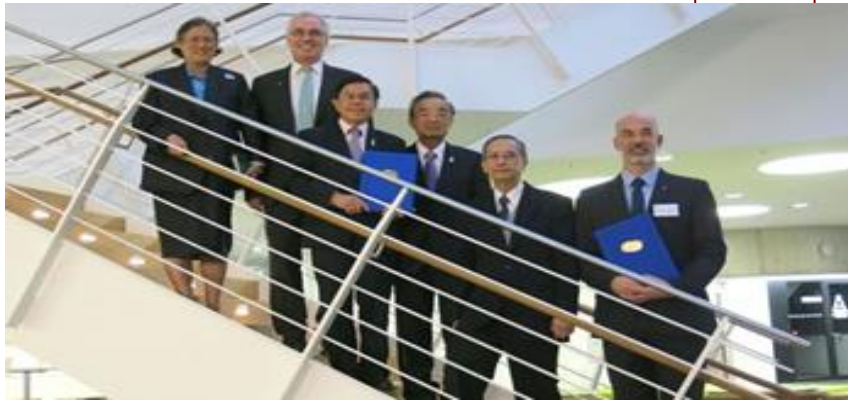
การประชุมคณะกรรมการมูลนิธิเทคโนโลยีสารสนเทศตามพระราชดำริ สมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี วันที่ 13 มีนาคม 2566



ดร.อุดม แซ่เอ็ง ไบโอเทค สวทช. ปฏิบัติงานวิจัยที่ CSSB



ตัวอย่างกล้องโทรทรรศน์รังสีเชอเรนคอฟขนาดต่างๆ ที่มีกระจกจำนวนมาก กว่า 6000 ชิ้น ที่ต้องการเครื่องล้างและเคลือบกระจกจากประเทศไทย



เสด็จเดซีครั้งที่ 3 และการลงนาม MoU วันที่ 18 พฤศจิกายน 2558 สมเด็จพระกนิษฐาธิราชเจ้า กรมสมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี **เสด็จทรงเป็นประธาน ณ สถาบันเดซี** ในการลงนาม MoU ระหว่างสถาบันเดซี และสดร. ด้านฟิสิกส์ดาราศาสตร์อนุภาค

เริ่มสร้างเครื่องเคลือบกระจก ขนาด 2.4 เมตร โดย



2558

ลงนาม MOU เข้าร่วมโครงการ



พฤศจิกายน 2561

ลงนาม MOU ร่วมมือ 4 สถาบัน



กรกฎาคม 2562

ออกแบบและจัดซื้อ ครุภัณฑ์ เครื่องล้างกระจก



2564

เครื่องเคลือบกระจกติดตั้ง ณ สดร. โดยทีมวิศวกร สช. และ สดร. พร้อมดำเนินการทดสอบเคลือบ



เมษายน 2566

ติดตั้ง เครื่องเคลือบกระจก ณ สถานที่ที่โครงการกำหนด (ชิลี หรือ อิตาลี)



Timeline

- ปี 2564 เครื่องล้างและเครื่องเคลือบกระจกสามารถทำได้เสร็จ 100 %
- ปี 2565 เครื่องเคลือบกระจกติดตั้งพร้อมทดสอบเคลือบ
- ปี 2566 ทดสอบเคลือบเพื่อหาสถานะการเคลือบที่ทำให้ได้ค่าการสะท้อนตามเงื่อนไขของโครงการ
- ปี 2567 คาดว่าจะนำไปติดตั้งที่ประเทศชิลี (หรือประเทศอิตาลี ซึ่งเป็นผู้ผลิตกระจก)

2556



สมเด็จพระกนิษฐาธิราชเจ้า กรมสมเด็จพระเทพฯ เสด็จจุดปุ่มเดินเครื่อง เครื่องเคลือบกระจก

2558



โครงการรับรองผลการทดสอบ Sand Blasting

2561



เริ่มดำเนินการสร้างเครื่องเคลือบกระจก โดย สช.

2563



เครื่องเคลือบกระจกสร้างเสร็จ ทดสอบระบบเคลือบเตรียมพร้อมส่งมอบเครื่องให้ สดร.

2565

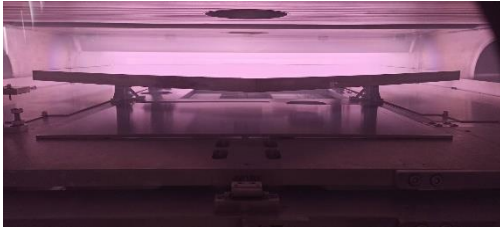


ทดสอบระบบเคลือบด้วยกระจกจากโครงการเพื่อหาสถานะการเคลือบที่ทำให้ได้ค่าการสะท้อนเป็นไปตามเงื่อนไขของโครงการ

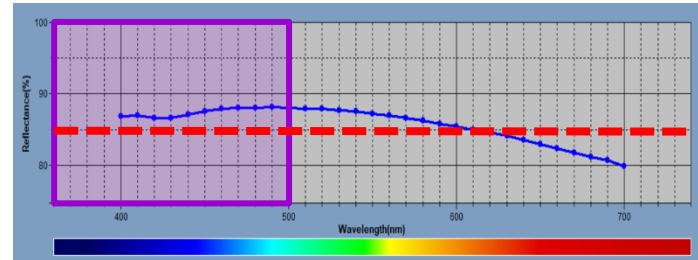
2567

3.ความก้าวหน้าโครงการ CTA (สตร. สช. มทส. จุฬา) ในปี 2565 (2/6)

การพัฒนาเครื่องเคลือบกระจก



Dr. Paula Chadwick
ผู้ทดสอบและรับรองตัวอย่าง
กระจกของประเทศไทย ด้วย
วิธีการ Sand Blasting



กระจกจากโครงการที่เคลือบโดยเครื่องเคลือบกระจก
ของประเทศไทย และค่าเปอร์เซ็นต์การสะท้อนที่วัดได้จาก
เครื่องสเปกโตรโฟโตมิเตอร์ (Spectrophotometer)

คุณสมบัติเครื่องเคลือบกระจก

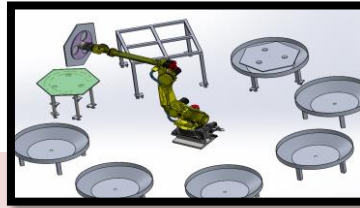
- เคลือบด้วยเทคนิค magnetron sputtering สามารถเคลือบฟิล์มได้ 2 ประเภท คือ อลูมิเนียม (Al) และ ซิลิกอนไดออกไซด์ (SiO₂)
- สามารถควบคุมความหนาของฟิล์ม อลูมิเนียมที่ 100+/- 5 nm และ ฟิล์มซิลิกอนไดออกไซด์ที่ 120+/- 5 nm
- คุณภาพในการยึดติดของฟิล์ม ผ่านมาตรฐานการทดสอบ sand blasting จากโครงการ CTA
- สามารถเคลือบกระจกของโครงการ CTA ได้จำนวน 8 ชิ้นต่อวัน

งบประมาณและเวลาดำเนินการ

- สามารถใช้งบประมาณอยู่ในวงเงินที่ได้รับจัดสรร 35 ล้านบาท ถึงแม้ว่าจะมีการขยายขนาดของเครื่องเคลือบกระจกขึ้นมาจากสามารถเคลือบกระจกได้ที่ขนาด 1.2 เมตร เป็น 1.5 เมตร
- เวลาในการดำเนินการทั้งสิ้น 2 ปี 9 เดือน



การพัฒนาเครื่องล้างกระจก



คุณสมบัติเครื่องล้างกระจก

- สามารถล้างกระจกที่มีฟิล์ม อลูมิเนียม (Al) และ ซิลิกอนไดออกไซด์ (SiO₂) โดยมีการทำงานแบบอัตโนมัติ ที่ใช้แขนกลในการขับเคลื่อนไปยังสถานีการล้างต่างๆ
- สามารถตรวจสอบคุณสมบัติของกระจกหลังจากการล้าง โดยใช้กล้องถ่ายภาพเพื่อตรวจสอบฟิล์มที่คงเหลืออยู่จากการล้าง แบบอัตโนมัติ
- สามารถเคลือบกระจกของโครงการ CTA ได้จำนวน 8-10 ชั้นต่อวัน



งบประมาณและเวลาดำเนินการ

- สามารถใช้งบประมาณอยู่ในวงเงินที่ได้รับจัดสรร 8 ล้านบาท
- ใช้เวลาออกแบบและพัฒนา 1 ปี 6 เดือน

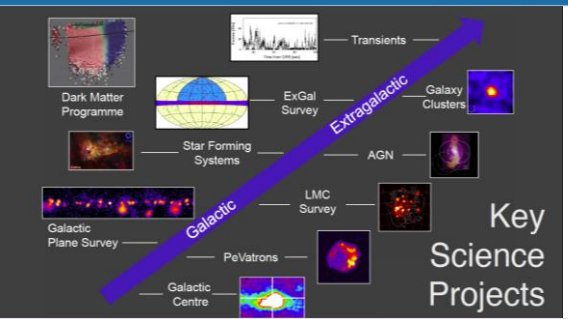
สรุปโครงการ CTA

1. การออกแบบและสร้างเครื่องเคลือบและล้างกระจกให้กับโครงการ CTA ได้ดำเนินการมาถึง 80 เปอร์เซ็นต์ของโครงการแล้ว เหลือเพียงนำระบบทั้งหมดไปติดตั้งที่ประเทศชิลีหรืออิตาลี เพื่อทำการเริ่มเคลือบกระจกให้กับโครงการ
2. โครงการสามารถบริหารงบประมาณและเวลาได้ตามแผนที่วางไว้ โดยใช้งบประมาณทั้งหมดประมาณ 43 ล้านบาท โดยแบ่งเป็นเครื่องเคลือบกระจก 35 ล้านบาท และเครื่องล้างกระจก 8 ล้านบาท ใช้เวลาทั้งสิ้น 2 ปี 9 เดือน ในการออกแบบและสร้าง
3. มูลค่าของระบบเคลือบและล้างกระจกทั้งหมดที่โครงการ CTA ได้คิดมูลค่าไว้ให้กับประเทศไทยคือ 1.7 ล้านยูโร (โครงการมีมูลค่า 400 ล้านยูโร)
4. คาดว่าในปี 2567 จะสามารถนำระบบไปติดตั้ง ณ ประเทศชิลีหรืออิตาลี ซึ่งเป็นสถานที่ที่ทางโครงการ CTA กำหนด เพื่อให้บริการเคลือบกระจกโครงการได้

3.โครงการ CTA ปี2565 : วิทยาศาสตร์ของCTA(สตร.มก.มศว. มข. เดซี U.Autonoma de Madrid U. of Erlangen-Nuremberg) (4/6)



Dark Matter Searches with the Cherenkov Telescope Array (CTA)



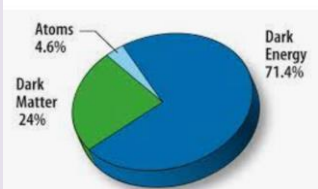
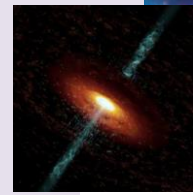
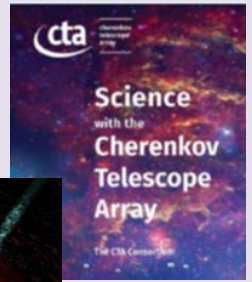
2.นักวิจัยไทยได้เข้าร่วมงานวิจัยใน 2 ด้านคือ (1)Dark Matter Programme และ (2)AGN



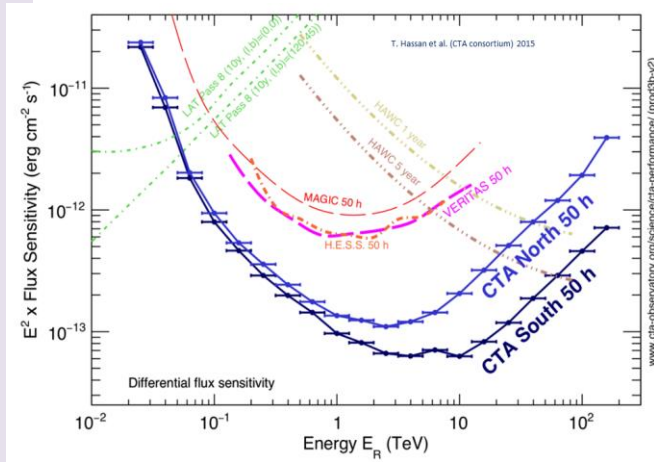
- นักวิจัยในโครงการ (7 คน)
- ดร. อุเทน แสวงวิทย์ สตร.
 - ผศ.ดร. มณีเนตร เวชกามา ม.เกษตรศาสตร์
 - รศ.ดร. ปฐิภาณ อุทัยรัตน์ ม.ศรีนครินทรวิโรฒ
 - ผศ.ดร. ชาศริต พงษ์กิติวัฒน์กุล ม.ขอนแก่น
 - ผศ.ดร. ดริส สามารถ ม.ขอนแก่น
 - ผศ.ดร. อนันต์ อึ้งวณิชยพันธ์ ม.แม่ฟ้าหลวง
 - ผศ.ดร. วาสเทพ หลวงทิพย์ ม.ศรีนครินทรวิโรฒ
- นักศึกษา 11 คน ปรินญาเอก (3 คน) ปรินญาโท (7 คน) ปรินญาตรี 1 คน
- ความร่วมมือกับนานาชาติ
- Universidad Autónoma de Madrid, Spain
- Dr. Miguel A. Sánchez-Conde
 - Dr. Yago Ascasibar
 - Dr. Thomas Lacroix Alejandra Aguirre-Santaella
- Laboratoire de Physique des Deux Infinis Bordeaux (LP2IB)
- Dr. Armelle Jardin-Blicq
- University of Erlangen-Nuremberg, Germany
- นายชัยมงคล ดวงจันทร์

1.CTAกับงานวิทยาศาสตร์

- CTA เน้นงานวิจัยตาม Key Science Project ที่ศึกษารังสีแกมมาในบริเวณต่างๆ เพื่ออธิบายปรากฏการณ์ทางฟิสิกส์ของเอกภพ
- ✓ Galactic Centre (ใจกลางกาแล็กซีทางช้างเผือก)
- ✓ Galactic Plane Survey (บริเวณแผ่นจานกาแล็กซีทางช้างเผือก)
- ✓ PeVatrons (รังสีแกมมาพลังงานสูงถึง 10^{15} eV),
- ✓ LMC Survey (การสำรวจกาแล็กซี Large Magellanic Cloud ซึ่งเป็นกาแล็กซีบริวารของทางช้างเผือก)
- ✓ Star Forming Systems (บริเวณที่มีการก่อตัวของดาว)
- ✓ **AGN (Active Galactic Nucleus หรือกาแล็กซีใหม่ที่มีการประทุที่ใจกลาง)**
- ✓ ExGal Survey (ย่อมาจากExtragalactic Survey คือ การศึกษาวัตถุหรือกาแล็กซีที่อยู่นอกกาแล็กซีทางช้างเผือก)
- ✓ Galaxy Clusters (การศึกษากระจุกของกาแล็กซี)
- ✓ Transients (แหล่งกำเนิดที่มีการประทุของรังสีแกมมา)
- ✓ **Dark Matter Programme (การศึกษาสสารมืด)**



3. ประโยชน์จากสมรรถนะของกล้อง CTA(ที่เหนือกว่ากล้องในอดีต)

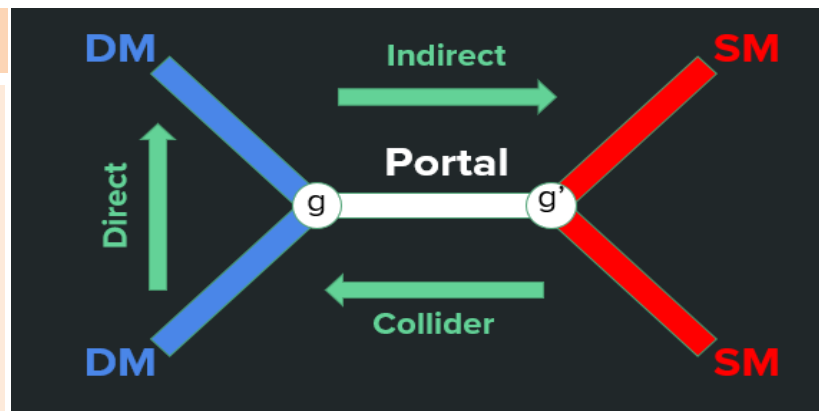


- CTA มีความไว (sensitivity) ในการวัดสูงกว่ากล้องโทรทรรศน์รังสีแกมมาอื่นๆ (เช่น MAGIC, H.E.S.S และ VERITAS)
- แกน x แสดงย่านพลังงานของรังสีแกมมาในหน่วย TeV แกน y แสดงถึงความไวในช่วงฟลักซ์ต่างๆ (ค่าต่ำหมายถึงมีความไวสูง)
- เมื่อใช้เวลาในการวัดเท่ากันคือ 50 ชั่วโมง (50h) กล้อง CTA มีความไวสูงสุด (เส้นกราฟอยู่ต่ำ) และยังวัดรังสีแกมมาในย่านที่สูงกว่ากล้องอื่นๆอีกด้วย (วัดได้ถึง 100 TeV)
- CTA ติดตั้งกล้องโทรทรรศน์ไว้สองที่คือ ซีกโลกเหนือ (ที่ La Palma, Spain) และ ซีกโลกใต้ (ประเทศชิลี)

3.โครงการ CTA ปี2565 : วิทยาศาสตร์ของCTA(สตร.มก.มศว. มช. เดซี U.Autonoma de Madrid U. of Erlangen-Nuremberg) (5/6)

4.สมมติฐานของงานวิจัยเพื่อค้นหาสสารมืด

- **แนวคิดที่1** ตั้งอยู่บนสมมติฐานที่ว่า
 - ✓ เมื่อ สสารมืดชนกับปฏิยานุภาคของสสารมืดจะเกิดการประลัยคู่สร้างอนุภาคที่อยู่ใน standard model (SM)ที่เรารู้จักและวัดได้ อาทิ เช่น รังสีแกมมา
 - ✓ หากเราวัดอนุภาคเกิดจากการประลัยคู่นี้ได้ เราก็สามารถย้อนกลับไปศึกษาคุณสมบัติของสสารมืด(เช่น มีมวลเท่าใดเป็นต้น) เรียกวิธีการนี้ว่า (Indirect Detection ตามลูกศรสีเขียวซึ่งชี้ไปทางขวา)
- ในงานวิจัยนี้เราสนใจผลผลิตการประลัยของสสารมืดที่เป็นรังสีแกมมา (เนื่องเราจะวัดด้วยกล้อง CTAได้)
- กระบวนการสร้างอนุภาคใน SM นั้นอาศัยแบบจำลองเรียกว่า **สสารมืดสื่อกลาง(portal dark matter)** ซึ่งขึ้นกับตัวแปร 4 ตัวคือ g (การเชื่อมโยง(coupling)ระหว่างสสารมืดกับอนุภาคสื่อกลาง(Portal)), g' (การเชื่อมโยงของอนุภาคสื่อกลางกับ SM), m_{DM} (มวลของสสารมืด) , m_{Portal} (มวลของอนุภาคสื่อกลาง)
- ไดอะแกรมนี้ยังอธิบายได้ด้วยว่า เราสามารถสร้างสสารมืด และปฏิยานุภาคสสารมืด ได้จากการนำเอาอนุภาค SM มาชนกัน ปฏิกริยาก็คือเกิดขึ้นผ่านอนุภาคสื่อกลาง(Portal) โดยการสร้างสสารมืดนี้ทำได้ในเครื่องเร่งอนุภาค(Collider ลูกศรสีเขียวชี้ไปทางซ้ายตามรูป)



- **แนวคิดที่ 2** ตั้งอยู่บนสมมติฐานว่าเราสามารถวัดสสารมืดได้โดยตรง (Direct Detection) ดังนี้
 - ✓ ตั้งเครื่องวัดที่มีธาตุเช่น Xenon ไวในเหมืองใต้ดินลึก (เพื่อกรองอนุภาคต่างๆออกไปให้หมด) แล้วรอให้สสารมืดมาชน
 - ✓ เมื่อสสารมืดชนนิวเคลียสของธาตุจะกระตุ้นให้เกิดแสงขึ้น การตรวจจับแสงก็จะทำให้ทราบพลังงานของอนุภาคที่เข้ามาชนได้ว่าเป็นสสารมืด
 - ✓ อย่างไรก็ตามที่ผ่านมามีเรายังไม่เคยเจอสสารมืดด้วยวิธีนี้

5. โครงการวิจัยโดยใช้ห่มุกล้องโทรทรรศน์รังสีเชเรนคอฟ (CTA) ของประเทศไทย

วัตถุประสงค์ของโครงการ

- เพื่อศึกษาหาแนวทางตรวจวัดและศึกษาสมบัติของสสารมืดโดยใช้แบบจำลองทางฟิสิกส์อนุภาคและข้อมูลจำลองของ CTA
- เพื่อให้ให้นักวิจัยและนิสิตนักศึกษาในประเทศไทยได้ทำงานวิจัยในระดับนานาชาติในการหาแนวทางเพื่อตรวจวัดและศึกษาสมบัติของสสารมืดในกาแล็กซีต่างๆร่วมกับนักวิจัยผู้เป็นสมาชิกในความร่วมมือของ CTA
- เพื่อตีพิมพ์ผลงานวิจัยในระดับนานาชาติอย่างน้อย 3 เรื่อง

ผลสัมฤทธิ์ของโครงการ

- ทีมนักวิจัยได้ตีพิมพ์ผลงานการวิจัยเกี่ยวกับสสารมืดเรื่อง "CTA sensitivity on TeV scale dark matter models with complementary limits from direct detection" ซึ่งได้รับการอนุมัติจาก CTA Consortium ในวารสาร Journal of Cosmology and Astroparticle Physics (JCAP) (impact factor 5.21)
- นักวิจัยไทยเสนอรายงานความก้าวหน้าในการประชุมกลุ่ม Dark Matter and Exotic Physics(DMEP) ซึ่งเป็นกลุ่มวิจัยย่อยใน CTA Consortium
- นักวิจัยและนิสิตนักศึกษาไทยได้เข้าร่วมใน CTA Consortium และทำงานวิจัยเกี่ยวกับสสารมืดร่วมกับนักวิจัยผู้เป็นสมาชิกในความร่วมมือของ CTA
- จัดประชุม online เพื่อทำงานร่วมกันทุก 2 สัปดาห์
- มีผลงานทางวิชาการ 3 บทความ

๘
๙
๑๐
๑๑
๑๒
๑๓
๑๔
๑๕
๑๖
๑๗
๑๘
๑๙
๒๐
๒๑
๒๒
๒๓
๒๔
๒๕
๒๖
๒๗
๒๘
๒๙
๓๐
๓๑
๓๒
๓๓
๓๔
๓๕
๓๖
๓๗
๓๘
๓๙
๔๐
๔๑
๔๒
๔๓
๔๔
๔๕
๔๖
๔๗
๔๘
๔๙
๕๐
๕๑
๕๒
๕๓
๕๔
๕๕
๕๖
๕๗
๕๘
๕๙
๖๐
๖๑
๖๒
๖๓
๖๔
๖๕
๖๖
๖๗
๖๘
๖๙
๗๐
๗๑
๗๒
๗๓
๗๔
๗๕
๗๖
๗๗
๗๘
๗๙
๘๐
๘๑
๘๒
๘๓
๘๔
๘๕
๘๖
๘๗
๘๘
๘๙
๙๐
๙๑
๙๒
๙๓
๙๔
๙๕
๙๖
๙๗
๙๘
๙๙
๑๐๐
๑๐๑
๑๐๒
๑๐๓
๑๐๔
๑๐๕
๑๐๖
๑๐๗
๑๐๘
๑๐๙
๑๑๐
๑๑๑
๑๑๒
๑๑๓
๑๑๔
๑๑๕
๑๑๖
๑๑๗
๑๑๘
๑๑๙
๑๒๐
๑๒๑
๑๒๒
๑๒๓
๑๒๔
๑๒๕
๑๒๖
๑๒๗
๑๒๘
๑๒๙
๑๓๐
๑๓๑
๑๓๒
๑๓๓
๑๓๔
๑๓๕
๑๓๖
๑๓๗
๑๓๘
๑๓๙
๑๔๐
๑๔๑
๑๔๒
๑๔๓
๑๔๔
๑๔๕
๑๔๖
๑๔๗
๑๔๘
๑๔๙
๑๕๐
๑๕๑
๑๕๒
๑๕๓
๑๕๔
๑๕๕
๑๕๖
๑๕๗
๑๕๘
๑๕๙
๑๖๐
๑๖๑
๑๖๒
๑๖๓
๑๖๔
๑๖๕
๑๖๖
๑๖๗
๑๖๘
๑๖๙
๑๗๐
๑๗๑
๑๗๒
๑๗๓
๑๗๔
๑๗๕
๑๗๖
๑๗๗
๑๗๘
๑๗๙
๑๘๐
๑๘๑
๑๘๒
๑๘๓
๑๘๔
๑๘๕
๑๘๖
๑๘๗
๑๘๘
๑๘๙
๑๙๐
๑๙๑
๑๙๒
๑๙๓
๑๙๔
๑๙๕
๑๙๖
๑๙๗
๑๙๘
๑๙๙
๒๐๐

๑๖
๑๗
๑๘
๑๙
๒๐
๒๑
๒๒
๒๓
๒๔
๒๕
๒๖
๒๗
๒๘
๒๙
๓๐
๓๑
๓๒
๓๓
๓๔
๓๕
๓๖
๓๗
๓๘
๓๙
๔๐
๔๑
๔๒
๔๓
๔๔
๔๕
๔๖
๔๗
๔๘
๔๙
๕๐
๕๑
๕๒
๕๓
๕๔
๕๕
๕๖
๕๗
๕๘
๕๙
๖๐
๖๑
๖๒
๖๓
๖๔
๖๕
๖๖
๖๗
๖๘
๖๙
๗๐
๗๑
๗๒
๗๓
๗๔
๗๕
๗๖
๗๗
๗๘
๗๙
๘๐
๘๑
๘๒
๘๓
๘๔
๘๕
๘๖
๘๗
๘๘
๘๙
๙๐
๙๑
๙๒
๙๓
๙๔
๙๕
๙๖
๙๗
๙๘
๙๙
๑๐๐
๑๐๑
๑๐๒
๑๐๓
๑๐๔
๑๐๕
๑๐๖
๑๐๗
๑๐๘
๑๐๙
๑๑๐
๑๑๑
๑๑๒
๑๑๓
๑๑๔
๑๑๕
๑๑๖
๑๑๗
๑๑๘
๑๑๙
๑๒๐
๑๒๑
๑๒๒
๑๒๓
๑๒๔
๑๒๕
๑๒๖
๑๒๗
๑๒๘
๑๒๙
๑๓๐
๑๓๑
๑๓๒
๑๓๓
๑๓๔
๑๓๕
๑๓๖
๑๓๗
๑๓๘
๑๓๙
๑๔๐
๑๔๑
๑๔๒
๑๔๓
๑๔๔
๑๔๕
๑๔๖
๑๔๗
๑๔๘
๑๔๙
๑๕๐
๑๕๑
๑๕๒
๑๕๓
๑๕๔
๑๕๕
๑๕๖
๑๕๗
๑๕๘
๑๕๙
๑๖๐
๑๖๑
๑๖๒
๑๖๓
๑๖๔
๑๖๕
๑๖๖
๑๖๗
๑๖๘
๑๖๙
๑๗๐
๑๗๑
๑๗๒
๑๗๓
๑๗๔
๑๗๕
๑๗๖
๑๗๗
๑๗๘
๑๗๙
๑๘๐
๑๘๑
๑๘๒
๑๘๓
๑๘๔
๑๘๕
๑๘๖
๑๘๗
๑๘๘
๑๘๙
๑๙๐
๑๙๑
๑๙๒
๑๙๓
๑๙๔
๑๙๕
๑๙๖
๑๙๗
๑๙๘
๑๙๙
๒๐๐

๑๖
๑๗
๑๘
๑๙
๒๐
๒๑
๒๒
๒๓
๒๔
๒๕
๒๖
๒๗
๒๘
๒๙
๓๐
๓๑
๓๒
๓๓
๓๔
๓๕
๓๖
๓๗
๓๘
๓๙
๔๐
๔๑
๔๒
๔๓
๔๔
๔๕
๔๖
๔๗
๔๘
๔๙
๕๐
๕๑
๕๒
๕๓
๕๔
๕๕
๕๖
๕๗
๕๘
๕๙
๖๐
๖๑
๖๒
๖๓
๖๔
๖๕
๖๖
๖๗
๖๘
๖๙
๗๐
๗๑
๗๒
๗๓
๗๔
๗๕
๗๖
๗๗
๗๘
๗๙
๘๐
๘๑
๘๒
๘๓
๘๔
๘๕
๘๖
๘๗
๘๘
๘๙
๙๐
๙๑
๙๒
๙๓
๙๔
๙๕
๙๖
๙๗
๙๘
๙๙
๑๐๐
๑๐๑
๑๐๒
๑๐๓
๑๐๔
๑๐๕
๑๐๖
๑๐๗
๑๐๘
๑๐๙
๑๑๐
๑๑๑
๑๑๒
๑๑๓
๑๑๔
๑๑๕
๑๑๖
๑๑๗
๑๑๘
๑๑๙
๑๒๐
๑๒๑
๑๒๒
๑๒๓
๑๒๔
๑๒๕
๑๒๖
๑๒๗
๑๒๘
๑๒๙
๑๓๐
๑๓๑
๑๓๒
๑๓๓
๑๓๔
๑๓๕
๑๓๖
๑๓๗
๑๓๘
๑๓๙
๑๔๐
๑๔๑
๑๔๒
๑๔๓
๑๔๔
๑๔๕
๑๔๖
๑๔๗
๑๔๘
๑๔๙
๑๕๐
๑๕๑
๑๕๒
๑๕๓
๑๕๔
๑๕๕
๑๕๖
๑๕๗
๑๕๘
๑๕๙
๑๖๐
๑๖๑
๑๖๒
๑๖๓
๑๖๔
๑๖๕
๑๖๖
๑๖๗
๑๖๘
๑๖๙
๑๗๐
๑๗๑
๑๗๒
๑๗๓
๑๗๔
๑๗๕
๑๗๖
๑๗๗
๑๗๘
๑๗๙
๑๘๐
๑๘๑
๑๘๒
๑๘๓
๑๘๔
๑๘๕
๑๘๖
๑๘๗
๑๘๘
๑๘๙
๑๙๐
๑๙๑
๑๙๒
๑๙๓
๑๙๔
๑๙๕
๑๙๖
๑๙๗
๑๙๘
๑๙๙
๒๐๐

๑๖
๑๗
๑๘
๑๙
๒๐
๒๑
๒๒
๒๓
๒๔
๒๕
๒๖
๒๗
๒๘
๒๙
๓๐
๓๑
๓๒
๓๓
๓๔
๓๕
๓๖
๓๗
๓๘
๓๙
๔๐
๔๑
๔๒
๔๓
๔๔
๔๕
๔๖
๔๗
๔๘
๔๙
๕๐
๕๑
๕๒
๕๓
๕๔
๕๕
๕๖
๕๗
๕๘
๕๙
๖๐
๖๑
๖๒
๖๓
๖๔
๖๕
๖๖
๖๗
๖๘
๖๙
๗๐
๗๑
๗๒
๗๓
๗๔
๗๕
๗๖
๗๗
๗๘
๗๙
๘๐
๘๑
๘๒
๘๓
๘๔
๘๕
๘๖
๘๗
๘๘
๘๙
๙๐
๙๑
๙๒
๙๓
๙๔
๙๕
๙๖
๙๗
๙๘
๙๙
๑๐๐
๑๐๑
๑๐๒
๑๐๓
๑๐๔
๑๐๕
๑๐๖
๑๐๗
๑๐๘
๑๐๙
๑๑๐
๑๑๑
๑๑๒
๑๑๓
๑๑๔
๑๑๕
๑๑๖
๑๑๗
๑๑๘
๑๑๙
๑๒๐
๑๒๑
๑๒๒
๑๒๓
๑๒๔
๑๒๕
๑๒๖
๑๒๗
๑๒๘
๑๒๙
๑๓๐
๑๓๑
๑๓๒
๑๓๓
๑๓๔
๑๓๕
๑๓๖
๑๓๗
๑๓๘
๑๓๙
๑๔๐
๑๔๑
๑๔๒
๑๔๓
๑๔๔
๑๔๕
๑๔๖
๑๔๗
๑๔๘
๑๔๙
๑๕๐
๑๕๑
๑๕๒
๑๕๓
๑๕๔
๑๕๕
๑๕๖
๑๕๗
๑๕๘
๑๕๙
๑๖๐
๑๖๑
๑๖๒
๑๖๓
๑๖๔
๑๖๕
๑๖๖
๑๖๗
๑๖๘
๑๖๙
๑๗๐
๑๗๑
๑๗๒
๑๗๓
๑๗๔
๑๗๕
๑๗๖
๑๗๗
๑๗๘
๑๗๙
๑๘๐
๑๘๑
๑๘๒
๑๘๓
๑๘๔
๑๘๕
๑๘๖
๑๘๗
๑๘๘
๑๘๙
๑๙๐
๑๙๑
๑๙๒
๑๙๓
๑๙๔
๑๙๕
๑๙๖
๑๙๗
๑๙๘
๑๙๙
๒๐๐

๑๖
๑๗
๑๘
๑๙
๒๐
๒๑
๒๒
๒๓
๒๔
๒๕
๒๖
๒๗
๒๘
๒๙
๓๐
๓๑
๓๒
๓๓
๓๔
๓๕
๓๖
๓๗
๓๘
๓๙
๔๐
๔๑
๔๒
๔๓
๔๔
๔๕
๔๖
๔๗
๔๘
๔๙
๕๐
๕๑
๕๒
๕๓
๕๔
๕๕
๕๖
๕๗
๕๘
๕๙
๖๐
๖๑
๖๒
๖๓
๖๔
๖๕
๖๖
๖๗
๖๘
๖๙
๗๐
๗๑
๗๒
๗๓
๗๔
๗๕
๗๖
๗๗
๗๘
๗๙
๘๐
๘๑
๘๒
๘๓
๘๔
๘๕
๘๖
๘๗
๘๘
๘๙
๙๐
๙๑
๙๒
๙๓
๙๔
๙๕
๙๖
๙๗
๙๘
๙๙
๑๐๐
๑๐๑
๑๐๒
๑๐๓
๑๐๔
๑๐๕
๑๐๖
๑๐๗
๑๐๘
๑๐๙
๑๑๐
๑๑๑
๑๑๒
๑๑๓
๑๑๔
๑๑๕
๑๑๖
๑๑๗
๑๑๘
๑๑๙
๑๒๐
๑๒๑
๑๒๒
๑๒๓
๑๒๔
๑๒๕
๑๒๖
๑๒๗
๑๒๘
๑๒๙
๑๓๐
๑๓๑
๑๓๒
๑๓๓
๑๓๔
๑๓๕
๑๓๖
๑๓๗
๑๓๘
๑๓๙
๑๔๐
๑๔๑
๑๔๒
๑๔๓
๑๔๔
๑๔๕
๑๔๖
๑๔๗
๑๔๘
๑๔๙
๑๕๐
๑๕๑
๑๕๒
๑๕๓
๑๕๔
๑๕๕
๑๕๖
๑๕๗
๑๕๘
๑๕๙
๑๖๐
๑๖๑
๑๖๒
๑๖๓
๑๖๔
๑๖๕
๑๖๖
๑๖๗
๑๖๘
๑๖๙
๑๗๐
๑๗๑
๑๗๒
๑๗๓
๑๗๔
๑๗๕
๑๗๖
๑๗๗
๑๗๘
๑๗๙
๑๘๐
๑๘๑
๑๘๒
๑๘๓
๑๘๔
๑๘๕
๑๘๖
๑๘๗
๑๘๘
๑๘๙
๑๙๐
๑๙๑
๑๙๒
๑๙๓
๑๙๔
๑๙๕
๑๙๖
๑๙๗
๑๙๘
๑๙๙
๒๐๐

๑๖
๑๗
๑๘
๑๙
๒๐
๒๑
๒๒
๒๓
๒๔
๒๕
๒๖
๒๗
๒๘
๒๙
๓๐
๓๑
๓๒
๓๓
๓๔
๓๕
๓๖
๓๗
๓๘
๓๙
๔๐
๔๑
๔๒
๔๓
๔๔
๔๕
๔๖
๔๗
๔๘
๔๙
๕๐
๕๑
๕๒
๕๓
๕๔
๕๕
๕๖
๕๗
๕๘
๕๙
๖๐
๖๑
๖๒
๖๓
๖๔
๖๕
๖๖
๖๗
๖๘
๖๙
๗๐
๗๑
๗๒
๗๓
๗๔
๗๕
๗๖
๗๗
๗๘
๗๙
๘๐
๘๑
๘๒
๘๓
๘๔
๘๕
๘๖
๘๗
๘๘
๘๙
๙๐
๙๑
๙๒
๙๓
๙๔
๙๕
๙๖
๙๗
๙๘
๙๙
๑๐๐
๑๐๑
๑๐๒
๑๐๓
๑๐๔
๑๐๕
๑๐๖
๑๐๗
๑๐๘
๑๐๙
๑๑๐
๑๑๑
๑๑๒
๑๑๓
๑๑๔
๑๑๕
๑๑๖
๑๑๗
๑๑๘
๑๑๙
๑๒๐
๑๒๑
๑๒๒
๑๒๓
๑๒๔
๑๒๕
๑๒๖
๑๒๗
๑๒๘
๑๒๙
๑๓๐
๑๓๑
๑๓๒
๑๓๓
๑๓๔
๑๓๕
๑๓๖
๑๓๗
๑๓๘
๑๓๙
๑๔๐
๑๔๑
๑๔๒
๑๔๓
๑๔๔
๑๔๕
๑๔๖
๑๔๗
๑๔๘
๑๔๙
๑๕๐
๑๕๑
๑๕๒
๑๕๓
๑๕๔
๑๕๕
๑๕๖
๑๕๗
๑๕๘
๑๕๙
๑๖๐
๑๖๑
๑๖๒
๑๖๓
๑๖๔
๑๖๕
๑๖๖
๑๖๗
๑๖๘
๑๖๙
๑๗๐
๑๗๑
๑๗๒
๑๗๓
๑๗๔
๑๗๕
๑๗๖
๑๗๗
๑๗๘
๑๗๙
๑๘๐
๑๘๑
๑๘๒
๑๘๓
๑๘๔
๑๘๕
๑๘๖
๑๘๗
๑๘๘
๑๘๙
๑๙๐
๑๙๑
๑๙๒
๑๙๓
๑๙๔
๑๙๕
๑๙๖
๑๙๗
๑๙๘
๑๙๙
๒๐๐

3.โครงการ CTA ปี2565 : วิทยาศาสตร์ของCTA(สตร.มก.มศว. มข. เดซี U.Autonoma de Madrid U. of Erlangen-Nuremberg) (6/6)

5.1 งานวิจัยด้านสสารมืด ดีพิมพ์เผยแพร่ 3 เรื่อง

Journal of Cosmology and Astroparticle Physics
An IOP and SISSA journal

CTA sensitivity on TeV scale dark matter models with complementary limits from direct detection

C. Duangchan,^{a,*} C. Pongkitivanichkul,^{b,*} P. Uttayarat,^{c,*} A. Jardin-Blicq,^{d,e,c} M. Wechakama,^d T. Klangburam,^{b,e} W. Treesukrat,^f D. Samart,^f U. Sawangwit,^f A. Aguirre-Santaella,^{f,g} and M.A. Sánchez-Conde^{f,g}

^aDepartment of Physics, Kasetsart University, 50 Ngatwongwan Rd., Lat Yao, Chatuchak, Bangkok 10900, Thailand
^bDepartment of Physics, Khon Kaen University, 123 Mittraphap Rd., Khon Kaen, 40002, Thailand
^cDepartment of Physics, Srinakharinwirot University, 124 Sukhumvit 25 Rd., Wattana, Bangkok, 10110, Thailand
^dDepartment of Physics, Chulalongkorn University, 254 Phayathai Rd., Pathumwan, Bangkok 10330, Thailand
^eNational Astronomical Research Institute of Thailand, Don Kaeo, MaeRim, Chiang Mai 50180, Thailand
^fInstituto de Física Teórica UAM-CSIC, Universidad Autónoma de Madrid,

JCAP05 (2022) 038

5.1.1 งานวิจัยด้านสสารมืดซึ่งดำเนินการแล้วเสร็จตีพิมพ์ 1 เรื่อง (1) CTA sensitivity on TeV scale dark matter models with complementary limits from direct detection

- งานวิจัยนี้ตีพิมพ์ในวารสาร Journal of Cosmology and Astroparticle Physics (JCAP) (impact factor 5.21) ภายในเดือนพฤษภาคม 2022 เพื่อค้นหาอนุภาคสสารมืดที่มาจากแบบจำลอง portal dark matter และ inverse seesaw
- งานวิจัยนี้ได้คำนวณหาค่าความไว (sensitivity) ของกล้อง CTA ในการวัดรังสีแกมมาที่เป็นผลมาจากการสลายตัวของสสารมืด
- งานวิจัยนี้บ่งว่ากล้อง CTA (i) สามารถตรวจวัดรังสีรังสีแกมมาที่เป็นผลมาจากการสลายตัวของสสารมืดจากแบบจำลอง portal dark matter และ inverse seesaw ได้หรือไม่ และ(ii)ถ้าวัดได้จะวัดได้ในย่านใดบ้าง และเปรียบเทียบผลที่ได้กับผลจากการสร้าง dark matter ในเครื่องเร่งอนุภาคเช่น LHC ที่ CERN (Collider Physics) และการวัดสสารมืดทางตรง (Direct Detection) เช่นเครื่องวัด LUX-ZEPLIN (LZ) และ XENONnT (ใช้นิวเคลียสของ Xenon หลายตันในการรอให้ dark matter วิ่งเข้ามาชน)

(2) ดีพิมพ์ในวารสารอื่น อีก 2 เรื่อง

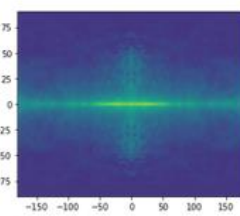
- **Mixing particle production for relaxion mechanism** (Klangburam, T., Waeming, A., Tantirangsri, P., Samart, D., Pongkitivanichkul, C. Journal of High Energy Physics, (2022), 2022(6), 159A
- **Dark matter and dark energy from a Kaluza–Klein inspired Brans–Dicke gravity with barotropic fluid** (Waeming, A., Klangburam, T., Pongkitivanichkul, C., Samart, D. European Physical Journal C, 2022, 82(5), 409

5.1.2 งานวิจัยด้านสสารมืด ซึ่งอยู่ระหว่างดำเนินการ

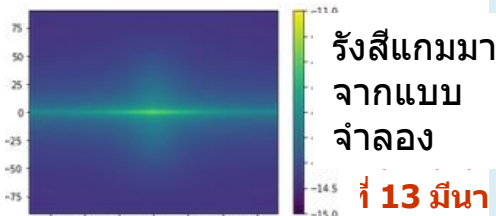
หัวข้อ: CTA sensitivity for velocity dependent dark matter Annihilation ศึกษาการประลัยคู่ของสสารมืดแบบที่ความเร็วของสสารมืดและปฏิสสารมืดมีการเปลี่ยนแปลงจาก Sommerfeld Enhancement

5.2 งานวิจัยด้านรังสีแกมมา (อยู่ระหว่างดำเนินการ)

หัวข้อ: Components of Fermi-LAT Diffuse Gamma Ray เพื่อศึกษาองค์ประกอบและแหล่งกำเนิดของรังสีแกมมาในกาแล็กซีทางช้างเผือก งานวิจัยนี้อธิบายว่ารังสีแกมมามีองค์ประกอบและแหล่งกำเนิดอะไรบ้าง



ตัวอย่าง ข้อมูลรังสีแกมมาจากการวัดของ Fermi-LAT



รังสีแกมมา จากแบบจำลอง 13 นาที

ผลการวิจัยพบว่ารังสีแกมมามีทั้งสิ้น 4 องค์ประกอบและแหล่งกำเนิด

1. มาจากดาวนิวตรอนในแผ่นจานของกาแล็กซีซึ่งอธิบายด้วยฟังก์ชันแบบทรงกระบอกที่ลดลงแบบ exponential
2. มาจากการประลัยคู่ของสสารมืดซึ่งอธิบายด้วยฟังก์ชันแบบทรงกลม
3. มาจากการแพร่และการเคลื่อนที่ของอิเล็กตรอนและโพสิตรอนซึ่งถูกสร้างจากสสารมืดแล้วสูญเสียพลังงานและให้รังสีแกมมาจากกระบวนการ inverse Compton Scattering ซึ่งอธิบายด้วยฟังก์ชันแบบ Gaussian

มาจากการแพร่และการเคลื่อนที่ของอิเล็กตรอนและโพสิตรอนซึ่งถูกสร้างจากดาวนิวตรอนบริเวณแผ่นจานในกาแล็กซีแล้วสูญเสียพลังงานและให้รังสีแกมมาจากการกระบวนการ inverse Compton Scattering ซึ่งอธิบายด้วยฟังก์ชันแบบทรงกระบอกที่ลดลงแบบ Gaussian

4. โครงการออกแบบและพัฒนากล้องจุลทรรศน์อิเล็กตรอนแบบส่องกราด (Scanning Electron Microscopy, SEM) (มช. สดร. สข. สทน.และเนคเทค/สวทช)



นายอภิชาติ เหล็กงาม
ผู้อำนวยการ

1. วัตถุประสงค์ เพื่อสร้างSEMในประเทศไทย มีแผนงบประมาณและรายชื่อนักวิจัยดังนี้

ปีงบประมาณ	งบประมาณ (บาท)	สถาบัน	ผู้ร่วมโครงการ	สถาบันเทคโนโลยี	รายชื่อผู้วิจัย
2564	500,000	สถาบันวิจัยดาราศาสตร์แห่งชาติ	1. นายอภิชาติ เหล็กงาม 2. นายภัทร ชัยสวัสดิ์	ภาควิชาฟิสิกส์ มหาวิทยาลัยเชียงใหม่	1. รศ.ดร.สมศักดิ์ แดงดิบ 2. นายวสิน นุดาแปลงตา 3. นายชิตี เรืองศรีสำราญ
2565	1,000,000		3. นายฉัตรรัฐ เทพเจริญทรัพย์ 4. นายธนวิชัย ม้าศรี		1. ผศ.ดร.สาคร ริมแจ่ม 2. นายเอกชัย กองมนต์ (นศ.ปริญญาเอก)
2566	2,000,000		สถาบันวิจัยแสงซินโครตรอน		1. ดร.สุพัฒน กัลลิ้นเขียว 2. นายสำเริง ดั่งวงนิล 3. ดร.ณรงค์ จันทร์เล็ก 4. ดร.รุกลวรรณ จันทร์วิวัฒนะ

- แต่ละสถาบันตั้งงบประมาณของตนเอง
- ส่วนใหญ่ใช้จัดซื้อซื้อวัสดุ

Electron gun	Specification
Material	LaB6 or Tungsten
e-gun power supply	200 – 30 kV
e-gun heated	LaB6 -> 2700K
Magnetic lenses	Specification
Condenser	Beam dia.: 20-50 um
Objective	Beam dia.: 10 um
Vacuum chamber	Specification
Material	Stainless steel
Pressure	10 ⁻⁶ torr
Pump speed	TBD
Detector	Specification
Secondary electron (SE) Backscatter (BSE)	

2. specifications

3. แผนเวลา

ก.ย. 64 เริ่มทำการออกแบบ

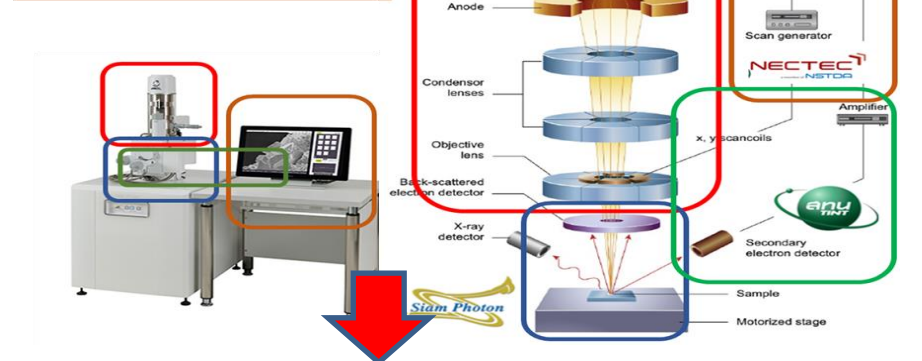
ส.ค. 65 ประกอบและทดสอบ

พ.ย. 2566 1st image

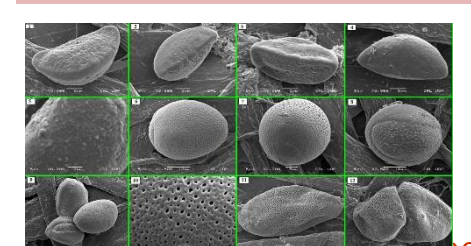
พ.ค. 64 รับมอบ SEM- JEOL-JSM6400

เม.ย. 65 ทำการผลิต

4 ผังแสดงการแบ่งภารกิจ แต่ละส่วนงาน



5. ผลที่คาดว่าจะได้รับ



ภาพพื้นผิวของวัตถุจากหน่วยตรวจวัดอิเล็กตรอนทุติยภูมิ

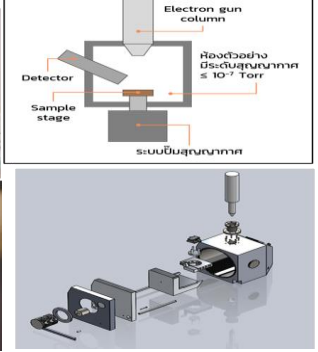


กล้องจุลทรรศน์ที่ใช้อิเล็กตรอนแทนการใช้แสงในการให้เกิดภาพ

Electron gun progress (สดร. และมช.) สามารถผลิตลำอิเล็กตรอนได้สำเร็จ



Specimen chamber (สข.): ออกแบบและกำลังผลิต



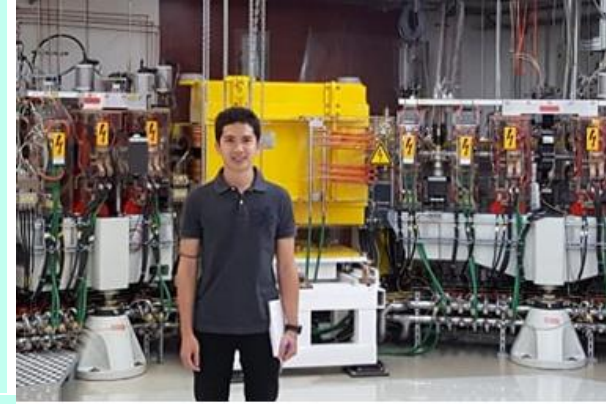
2nd detector and image processing: ออกแบบและกำลังพัฒนา

5. ความก้าวหน้าโครงการ PITZ Collaboration: ม.เชียงใหม่-ศูนย์ความเป็นเลิศด้านฟิสิกส์ ปี 2565 (1/3)

1. ความร่วมมือโครงการ PITZ: พัฒนากำลังคน

1.1 นายถวัลย์ ใจสืบ นักศึกษา ป.เอก ฟิสิกส์ ม. เชียงใหม่

- เคยไปร่วมทำวิจัยกับกลุ่ม PITZ ที่สถาบันวิจัย DESY (11 มกราคม 2563 – 10 มกราคม 2564)
- จบป.เอก มช. 24 สิงหาคม 2565
- ปัจจุบันเป็นนักวิจัยหลังปริญญาเอก (Postdoctoral researcher) ด้านเครื่องซินโครตรอน ณ Helmholtz-Zentrum Berlin (HZB) ในกลุ่มวิจัย Department of Accelerator Research and Development Group: Storage rings and beam physics
- หัวข้อวิจัย: Design of Metrology Light Source II



1.2. นายเอกชัย กองมนต์ นักศึกษา ป.เอก ฟิสิกส์ประยุกต์ ม. เชียงใหม่ ร่วมทำวิจัยกับกลุ่ม PITZ ที่สถาบันวิจัย DESY (6 ตุลาคม 2565 – 30 กันยายน 2566)

- ที่ปรึกษาวิทยานิพนธ์หลัก ม. เชียงใหม่: ผศ.ดร.สาคร ริมแจ่ม
- ได้รับการสนับสนุนค่าใช้จ่ายทั้งหมดจาก DESY
- ที่ปรึกษาที่ DESY: Dr. Mikhail Krasilnikov
- หัวข้อวิจัยที่ DESY: การผลิตและการตรวจวัด Super-radiant THz Free-electron laser



2. ความร่วมมือโครงการ PITZ: การเข้าร่วมประชุม PITZ Collaboration

2.1 ผศ.ดร.สาคร ริมแจ่ม เดินทางไปร่วมประชุม PITZ Collaboration Meeting และหารือด้านการวิจัยกับกลุ่ม PITZ ที่สถาบันวิจัย DESY (2 – 9 มิถุนายน 2565)

- ร่วมประชุม PITZ Collaboration Board Meeting และ PITZ Collaboration Meeting
- นำเสนอความก้าวหน้าโครงการ MIR-THz Free Electron Laser at Chiang Mai University



Dr. Mikhail Krasilnikov ผศ.ดร.สาคร



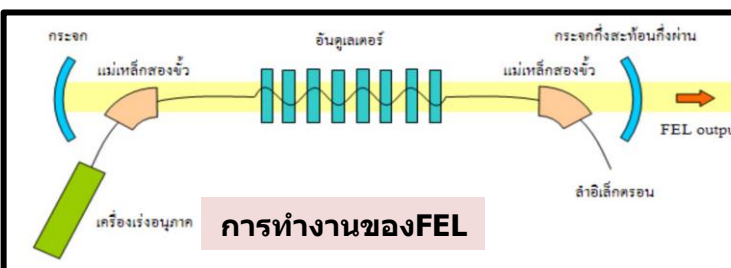
5. ความก้าวหน้าโครงการ PITZ Collaboration: ม.เชียงใหม่-ศูนย์ความเป็นเลิศด้านฟิสิกส์ ปี 2565 (2/3)

3. โครงการอิเล็กทรอนิกส์ย่านความถี่อินฟราเรดกลางและเทระเฮิรตซ์ (MIR-THz Free Electron Laser) ม.เชียงใหม่, ศูนย์ความเป็นเลิศด้านฟิสิกส์, ม.สุรนารี, สดร., เนคเทค, สช., ม.มหิดล, Kyoto Uni.

3.1 วัตถุประสงค์ : เพื่อพัฒนาสร้างเครื่องเร่งอนุภาคอิเล็กทรอนิกส์สำหรับผลิตเลเซอร์อิเล็กทรอนิกส์ย่าน MIR/THz และสถานีทดลองการวิจัยและประยุกต์ด้าน วัสดุศาสตร์ ชีวโมเลกุล และการเกษตร

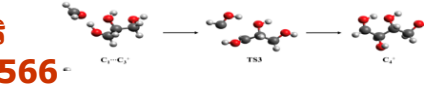
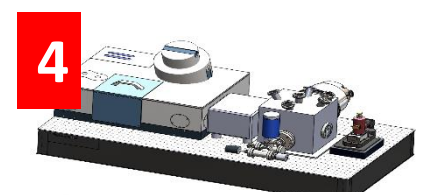
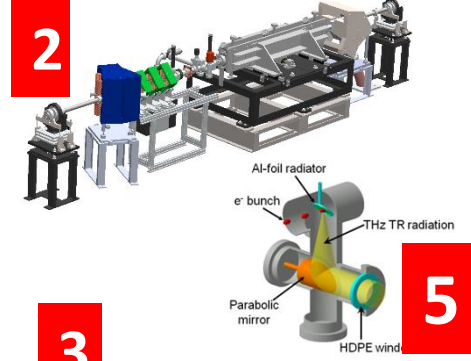
สถาบัน	ผู้ร่วมโครงการ
ม.เชียงใหม่	1. ผศ.ดร.สาคร ริมแจ่ม 2. รศ.ดร.จิตรลดา ทองใบ 3. ผศ.ดร.จตุพร สายสุด นพดล แข็งแรง รศ.ดร.ปิยรัตน์ นิมมานพิภักดิ์
3.2 คณะวิจัย	6. ผศ.ดร.ภัทรพล สิทธิชอุดม 7. รศ.ดร.ดวงมณี ว่องรัตนะไพศาล 8. ผศ.ดร.พิพัฒน์ เรือนคำ 9. ผศ.ดร.อัจฉรา ปัญญา เจริญจิตติชัย 10. รศ.ดร.อนุชา วัชรภาสกร 11. เสาวลักษณ์ หอมมาน
ศูนย์ความเป็นเลิศด้านฟิสิกส์	1. Michael Rhodes 2. รศ.ดร.ยุ เหลียงตั้ง 3. วัชนันท์ เรืองกุล

สถาบัน	ผู้ร่วมโครงการ
มทส.	1. ดร.มนต์ชัย จิตรวิเศษ
สดร.	1. ดร.ชุตินันท์ สุวรรณจักร 2. ดร.นพทัย ดนทะกุล 3. อุกฤษ เกเย็น (ผู้ช่วยวิจัย) 4. วัชร ใจกล้า (ผู้ช่วยวิจัย)
เนคเทค	1.ดร.กิตติพงศ์ เกษมสุข 2. Chia Jia Yi 3. ดร.รุ่งโรจน์ จินตเมธาสวัสดิ์ 4. ภัทรกร รัตนวรรณ
สช.	1. ดร.ธนะพงษ์ ทิมพิเสน
ม.มหิดล	1. ดร.ยอดชาย จอมพล



3.3 ผลการดำเนินงานปี พ.ศ.2564-65:

- ผลิตลำอิเล็กตรอนพลังงาน 12-14 ล้านอิเล็กตรอนโวลต์ กระแส 30-100 mA ซึ่งสามารถตรวจวัดด้วย Faraday Cup
- ออกแบบเชิงวิศวกรรมของหน่วยสร้างเลเซอร์อิสระ (MIR oscillator cavity)
- สร้างแบบจำลองและออกแบบเชิงวิศวกรรมของหน่วยสร้างอิเล็กทรอนิกส์ย่านเทระเฮิรตซ์ (THz-FEL undulator)
- พัฒนา ออกแบบ และจัดซื้ออุปกรณ์สำหรับศึกษาเคมีอวกาศ (Astrochemistry) ของการก่อกำเนิดสารชีวโมเลกุลในบริเวณระหว่างดวงดาว (Interstellar) ใน 챔เบอร์ที่ภายในมีสถานะเสมือนอวกาศและตรวจวัดผลสเปกตรัมในย่านอินฟราเรด (FTIR spectrometer)
- ติดตั้งและทดสอบสถานีผลิตรังสีเทระเฮิรตซ์เมื่อลำอิเล็กตรอนเคลื่อนที่ผ่านแผ่นอลูมิเนียม (THz transition radiation)



5

5. ความก้าวหน้าโครงการ PITZ Collaboration: ม.เชียงใหม่-ศูนย์ความเป็นเลิศด้านฟิสิกส์ ปี 2565 (3/3)

3.4งบประมาณ

ปีงบประมาณ	แหล่งงบประมาณ	งบประมาณ (ล้านบาท)	ปีงบประมาณ	แหล่งงบประมาณ	งบประมาณ (ล้านบาท)
2564	ม.เชียงใหม่ วช. (ทุนนักวิจัยรุ่นกลาง) สถาบันวิจัยดาราศาสตร์	9.28 0.61 1.3 รวม 11.19	2565	บพค. ม.เชียงใหม่ วช. (ทุนนักวิจัยรุ่นกลาง) สถาบันวิจัยดาราศาสตร์	10 15.7 0.38 1.73 รวม 27.81

3.5 แผนเวลา

2543 - 2545

- ออกแบบระบบเครื่องเร่ง
- สร้างปืนอิเล็กตรอน
- แม่เหล็กแอลฟา

2546

- ติดตั้งระบบเครื่องเร่ง

เมษายน 2548

- ผลิตลำอิเล็กตรอนครั้งแรก

2549

- ผลิตรังสี THz transition radiation ครั้งแรก

2562 - 2563

- เปลี่ยนหลอด Klystron
- ติดตั้งเครื่องเร่งในห้องโถงใหม่

2564

- ติดตั้งแม่เหล็กบีมห้วงอิเล็กตรอน
- ติดตั้ง MIR-FEL beamline
- สถานีทดลอง THz-FTIR spectroscopy

2566

- ติดตั้งเครื่องเร่งอนุภาคพร้อมระบบผลิต MIR/THz FEL และสถานีฉายลำอิเล็กตรอนพัลส์สั้นเสถียร
- สร้าง Astrochemistry chamber
- สร้างสถานีทดลอง 2 สถานีโดยใช้แสงย่าน NIR จากเครื่องเลเซอร์ลำเรจรูป

2568 - 2570

- สร้างสถานีทดลอง 2 สถานี ได้แก่
 - THz-FEL pump-probe spectroscopy (ใช้แสงที่ผลิตจากเครื่องเร่งอนุภาค)
 - Visible/UV pump-probe spectroscopy (ใช้แสงจากเครื่องเลเซอร์ลำเรจรูป)
- เปิดให้ users มาใช้บริการสถานีทดลอง

3.6 ผลงานตีพิมพ์ปี 2564-2565 (3 ผลงาน)

1. Discussion on Associating THz Safety with 5G Safety
2. Theoretical study of intermolecular interactions in protic ionic liquids: a single ion pair picture
3. Investigation of electron energy spread effects on the intracavity MIR-FEL power at the PBP-CMU electron linac laboratory

3.7 นักศึกษา

นักศึกษาปริญญาเอก	นักศึกษาปริญญาโท
<ol style="list-style-type: none"> 1. ณัฐวดี ใจสืบ (สำเร็จการศึกษา) 2. เอกชัย กองมนต์ 3. ปาณัสมี นันทนาสิทธิ์ 4. สิริวรรณ ปาเคลือ 5. กิตติพงษ์ เดชะแก้ว 6. สุพศิน สุภระ 7. กัลยาพร กองมะลิ 8. พรรณทิพย์ ใจแก้ว 	<ol style="list-style-type: none"> 1. พิษญาภัก กิตติศรีการศึกษา) 2. พิทยา อภิวัฒน์กุล 3. พิชญ์ วงศ์คำมูล 4. โมเคิล อาร์มสตรอง
นักศึกษานิพนธ์	
<ol style="list-style-type: none"> 1. ณัฐวีร์ คำมาตา 2. สุรดี คำมี 	

วันที่ 13 มีนาคม 2566

3.8 ความร่วมมือกับ Kyoto Uni.

ผศ.ดร.สาคร ริมแจ่ม จาก ม.เชียงใหม่ (1 ก.ย.-30 พ.ย. 2565) และ ดร.มนต์ชัย จิตรวิเศษ จาก ม.สุรนารี (31 ต.ค.-14 พ.ย. 2565) ไปทำวิจัยพัฒนาและประยุกต์ใช้สถานีทดลอง MIR-FEL pump-probe spectroscopy ณ มหาวิทยาลัยเกียวโต ญี่ปุ่น เพื่อนำความรู้และเทคโนโลยีมาสร้างสถานีทดลองดังกล่าว ณ ม.เชียงใหม่

6. ผู้แทนประเทศไทยโครงการนักศึกษาภาคฤดูร้อนเดซี ประจำปี 2565 รุ่นที่ 20 (1/2)



1.นางสาวสิริพร หู
นักศึกษาปริญญาตรี ปี 4
คณะวิทยาศาสตร์
สาขาวิชาวัสดุศาสตร์
มหาวิทยาลัยศรีนครินทรวิโรฒ

ก่อนการเดินทาง นักศึกษาโครงการนักศึกษาภาคฤดูร้อนเดซี(และGSI) ประจำปี 2565 ได้เข้าร่วมกิจกรรมเตรียมความพร้อม โดยมีรุ่นพี่ในโครงการนักศึกษาภาคฤดูร้อนเดซี(และ GSI) จำนวน 5 คน มาเล่าประสบการณ์และการเตรียมตัวเข้าร่วมกิจกรรมทำวิจัยภาคฤดูร้อน เมื่อวันที่ 8 มิถุนายน 2565 ออนไลน์ผ่านระบบ Zoom



2.นางสาวจิตภา ละครวัฒน์
นักศึกษาปริญญาตรี ปี 3
คณะวิทยาศาสตร์
สาขาวิชาฟิสิกส์
มหาวิทยาลัยเกษตรศาสตร์



การเข้าร่วมปฏิบัติงานวิจัยภาคฤดูร้อน ณ สถาบันเดซี สหพันธ์สาธารณรัฐเยอรมนี วันที่ 19 ก.ค.- 8 ก.ย. 2565



ผู้แทนประเทศไทย ปี 2565 เข้าพบท่านกงสุลกิตติมศักดิ์ ณ นครฮัมบวร์ก เยอรมนี นายชเตฟัน คาร์สเทิน โครห์น (Mr. Stefan Karsten Krohn) ผู้สนับสนุนเงินทุนให้กับนักศึกษาเดซีอย่างต่อเนื่องจำนวน 2,000 ยูโรต่อปี ซึ่งท่านได้กรุณาให้เข้าพบอย่างเป็นทางการเมื่อวันที่ 29 สิงหาคม 2565



นักศึกษา DESY summer student 2022



1. นางสาวสิริพร หู
หัวข้อวิจัย: Characterization of conducting polymer films for thermoelectric applications
Supervisor: Dr.Benedikt Sochor



สารละลายสำหรับทำ Spin coating



งานวิจัยของสิริพร



2.นางสาวจิตภา ละครวัฒน์
หัวข้อวิจัย: Charge collection simulations in monolithic silicon sensors, based on Allpix2
Supervisor: Dr.Håkan Wennlöf , Dr.Lennart Huth



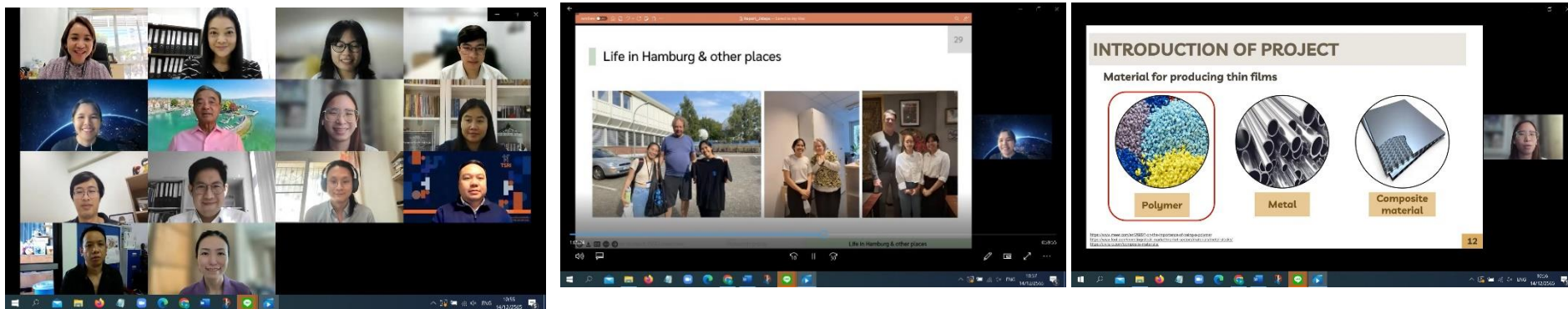
Dr.Håkan Wennlöf



Test Beam

สมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี วันที่ 13 มีนาคม 2566

กิจกรรมรายงานผลการเข้าร่วมโครงการ DESY Summer Student Programme 2022 ระหว่างวันที่ 19 ก.ค. - 8 ก.ย. 2565



หลังเข้าร่วมกิจกรรม นักศึกษาโครงการนักศึกษาภาคฤดูร้อนเดซี ประจำปี 2565 ได้มารายงานผลการเข้าร่วมปฏิบัติงานวิจัยภาคฤดูร้อนในรูปแบบออนไลน์ระหว่างวันที่ 19 ก.ค. - 8 ก.ย. 2565 เมื่อวันอังคารที่ 22 พฤศจิกายน 2565 ออนไลน์ผ่านระบบ Zoom โดยมีคณะกรรมการเข้าร่วมรับฟังและให้ข้อเสนอแนะจำนวน 9 คน

ผู้แทนประเทศไทยโครงการนักศึกษาภาคฤดูร้อนเดซี ประจำปี 2566 รุ่นที่ 21

สัมภาษณ์และส่งรายชื่อเบื้องต้นให้เดซีพิจารณาแล้วก่อนที่จะนำขึ้นทูลเกล้าฯ ทรงเลือกเป็นขั้นตอนสุดท้ายได้ในขั้นนี้

การประชุมคณะกรรมการมูลนิธิเทคโนโลยีสารสนเทศตามพระราชดำริสมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี วันที่ 13 มีนาคม 2566

1. สถาบันเดซี (DESY: Deutsches Elektronen-Synchrotron หรือ "German Electron Synchrotron") ก่อตั้งเมื่อ 18 ธันวาคม 2502 มีที่ตั้ง 2 แห่ง คือ เมืองฮัมบูร์ก (Hamburg) และเมืองชอยเทิน (Zeuthen) ใกล้เบอร์ลิน
2. อุปกรณ์ที่สำคัญที่สุดของเดซีหรือที่เดซีมีส่วนร่วมในปัจจุบัน ได้แก่
 - PETRA III ผลิตแสงซินโครตรอนรุ่นที่ 3 พลังงาน 6 GeV เส้นรอบวง 2.3 กิโลเมตร
 - อุปกรณ์ FLASH ผลิตเลเซอร์อิเล็กตรอนอิสระความยาวคลื่นย่าน 1 นาโนเมตร
 - โครงการ European XFEL เพื่อผลิตเลเซอร์อิเล็กตรอนอิสระความยาวคลื่นย่าน 0.1 นาโนเมตร
 - IceCube กล้องโทรทรรศน์ตรวจหานิวตริโนจากอวกาศติดตั้งที่ขั้วโลกใต้
 - Cherenkov Array Telescope (CTA) หมุกกล้องโทรทรรศน์เชอเรนคอฟตรวจหารังสีแกมมาจากอวกาศ
3. สมเด็จพระกนิษฐาธิราชเจ้า กรมสมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารีเสด็จทอดพระเนตร European XFEL, Schenefeld, Schleswig-Holstein, Germany และ CSSBเมื่อ 25 มิถุนายน 2562 (ศูนย์ไบโอเทค/สวทช. ร่วมกับ CSSB จัดทำโครงการ Molecular mechanisms of capsid stabilization of novel podoviruses เพื่อศึกษาโครงสร้างของโพลีโหวรัสสายพันธุ์ใหม่โดยใช้กล้องจุลทรรศน์อิเล็กตรอนขั้นศึกษาความคงทนของไวรัสของแบคทีเรียและปฏิสัมพันธ์กับเชื้อแบคทีเรียราลสโตเนีย โซลานาซีเอรัม (Ralstonia solanacearum) ด้วยงบประมาณเกือบ 6 ล้านบาท ได้รับเมื่อกันยายน 2564 จาก บพค.(หน่วยบริหารและจัดการทุนด้านการพัฒนากำลังคน และทุนด้านการพัฒนาสถาบันอุดมศึกษา การวิจัยและการสร้างนวัตกรรม) กระทรวงอว. ระยะเวลา : 3 ปี
4. สถาบันวิจัยดาราศาสตร์แห่งชาติ (องค์การมหาชน) ได้ร่วมมือด้านหมุกกล้องเชอเรนคอฟเพื่อตรวจวัดรังสีแกมมาเพื่อหาแหล่งกำเนิดของรังสีนี้ สดร.ได้สร้างเครื่องล้างและเคลือบกระจกสำเร็จแล้วกว่า 80%และถวายให้ทอดพระเนตร ณ สถาบันวิจัยแสงซินโครตรอน (องค์การมหาชน) เมื่อ 10 พ.ย. 2563 คาดว่าจะนำไปติดตั้งที่อิตาลีในปี 2567
5. โครงการ CTA ช่วยให้คณะนักวิทยาศาสตร์ไทยจาก7-8มหาวิทยาลัย/สถาบันวิจัยได้มีโอกาสเข้าไปวิจัยตาม Key Science Project ระดับสากลที่ศึกษารังสีแกมมาในบริเวณต่างๆ ของเอกภพเพื่ออธิบายปรากฏการณ์ทางฟิสิกส์ของเอกภพรวมทั้งการศึกษา Dark Matter ด้วย
6. โครงการของไทยที่ม.เชียงใหม่ได้มีความร่วมมือในโครงการ PITZ กลุ่มวิจัยพัฒนาแหล่งกำเนิดอิเล็กตรอนสำหรับ FLASH และ EU-XFEL ของเดซี ปี 2565 มีความก้าวหน้าหลายด้าน เช่น ผู้บริหารระหว่าง 2 หน่วยงานได้ประชุมร่วมกัน มี น.ศ. ปริญญาตรี มข. เดินทางไปฝึกทำวิจัยที่กลุ่มวิจัย PITZ และมีความร่วมมือในโครงการพัฒนา MIR/THz(Mid-Infrared/ Terahertz) Free Electron Lasersที่ม.เชียงใหม่ เป็นต้น ปัจจุบัน (2565) มีนักวิจัยร่วมโครงการ 24 คน และนักศึกษา 13 คน
7. ประเทศไทยได้ส่งนักศึกษาโครงการภาคฤดูร้อนนับตั้งแต่ปี 2546 จนถึงปี 2565 รวม 20 รุ่น จำนวน 49 คน (นักศึกษารุ่นที่19 ปี 2564 นั้นไม่ต้องมีการคัดเลือกเพราะจะครบบังคมทูลขอพระราชทานุญาตให้รุ่นที่18 ของปี 2563 ไปแทน)
8. ปี 2566 นั้นมีการคัดเลือกเมื่อวันที่ เมื่อ 21 ธันวาคม 2565 ส่งรายชื่อเบื้องต้นให้เดซีพิจารณาแล้วก่อนที่จะนำขึ้นทูลเกล้าฯทรงเลือกเป็นขั้นตอนสุดท้ายได้ในขณะนี้

ประเด็นเสนอที่ประชุม

เพื่อรับทราบผลการดำเนินงาน ปี 2565
และเห็นชอบแผนการดำเนินงานและงบประมาณปี 2566

จบ

การประชุมคณะกรรมการมูลนิธิเทคโนโลยีสารสนเทศ

ตามพระราชดำริสมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี

ระเบียบวาระที่ 3 เรื่องสืบเนื่องเพื่อพิจารณา : ผลการดำเนินงานปี 2565
และแผนดำเนินงานปี 2566

โครงการวิทยาศาสตร์และเทคโนโลยีตามพระราชดำริฯ

- 3.1 โครงการความร่วมมือไทย – KATRIN และ KITตามพระราชดำริฯ
- 3.2 โครงการความร่วมมือไอซ์คิวบ์ตามพระราชดำริฯ
- 3.3 โครงการความร่วมมือไทย – สิงคโปร์เพื่อพัฒนานาฬิกาอะตอมเชิงแสงตามพระราชดำริฯ
- 3.4 โครงการความร่วมมือไทย - GSI/FAIR ตามพระราชดำริฯ
- 3.5 โครงการความร่วมมือไทย – เดซี ตามพระราชดำริฯ
- 3.6 โครงการความร่วมมือไทย – เซิร์น ตามพระราชดำริฯ
- 3.7 โครงการความร่วมมือไทย – สภาวิทยาศาสตร์แห่งชาติจีน ตามพระราชดำริฯ
- 3.8 โครงการวิจัยทั่วโลกตามพระราชดำริฯ
- 3.9 โครงการภาคีวิศวกรรมชีวการแพทย์ (Biomedical Engineering Consortium) ตามพระราชดำริฯ