

ปาฐกถาชุด "สิรินธร" ครั้งที่ ๗

เรื่อง "อเนกอนันตภาพ"

โดย ศาสตราจารย์ ดร.ระวี ภาวิไล

ปาฐกถาชุด "สิรินธร"

ครั้งที่ ๗

เรื่อง

"อเนกอนันตภาพ"

โดย

ศาสตราจารย์ ดร.ระวี ภาวิไล

คำนำ

เมื่อปีพุทธศักราช ๒๕๒๐ พระบาทสมเด็จพระเจ้าอยู่หัวทรงพระกรุณาโปรดเกล้าโปรดกระหม่อมเฉลิมพระอิสริยยศ สมเด็จพระเจ้าลูกเธอ เจ้าฟ้าสิรินธรรัตนราชสุดาฯ ขึ้นเป็นสมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี เพื่อเฉลิมฉลองคุณงามความดีอันจุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัยจึงได้ก่อตั้งเงินทุนสมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี ขึ้น โดยมีวัตถุประสงค์เพื่อเป็นการเฉลิมพระเกียรติในสมเด็จพระบรมราชกุมารี และทำนุบำรุงส่งเสริมการศึกษาและวิจัยในวิทยาความรู้ที่เกี่ยวข้องกับอารยธรรมของชนชาวไทย และศิลปวัฒนธรรมไทย กิจกรรมของกองทุนนี้มีหลากหลาย ทั้งที่เป็นการให้ทุนส่งเสริมการวิจัย การให้เงินอุดหนุนการพิมพ์หนังสือหรือตำราที่ทรงคุณค่า รวมตลอดทั้งจัดให้มีการปาฐกถาชุดสิรินธร อันหมายถึงปาฐกถาที่จัดขึ้นเพื่อเฉลิมพระเกียรติสมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี โดยปาฐกผู้ทรงคุณวุฒิในศาสตร์ต่าง ๆ ที่อยู่ในความสนใจพระราชนุหทัย โดยสมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารีเอง ทรงพระมหากรุณาพระราชทานปาฐกถาเรื่อง "วัดพระศรีรัตนศาสดาราม" เป็นประเดิมเมื่อวันที่ ๒๖ มีนาคม พุทธศักราช ๒๕๒๕ พระมหากรุณาธิคุณเป็นล้นเกล้าล้นกระหม่อมหาที่สุดมิได้

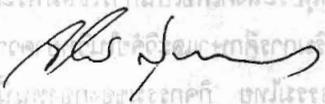
เมื่อวันที่ ๑๓ ธันวาคม พุทธศักราช ๒๕๓๔ คณะกรรมการบริหารเงินทุนสมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี ได้กราบเรียนเชิญ ศาสตราจารย์ ดร.ระวีภาวิไล มาแสดงปาฐกถาชุดสิรินธร ครั้งที่ ๗ เรื่อง "อเนกอนันตภาพ" ณ ห้องประชุมสารนิเทศ หอประชุมจุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัย โดยสมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี เสด็จพระราชดำเนินทรงฟังปาฐกถาเรื่องนี้ด้วย

ปาฐกถาเรื่อง อเนกอนันตภาพ ดังกล่าว เป็นปาฐกถาที่ทรงคุณค่าทางวิชาการ เพราะผู้เป็นปาฐกได้นำศาสตร์และศิลป์หลากหลายสาขาที่สั่งสมมาตลอดชีวิต มาวิเคราะห์จัดหมวดหมู่แสดงเหตุผลเชื่อมโยง และนำเสนอด้วยความลุ่มลึกกว้างขวาง สมภูมิปัญญาจัดว่าเป็นปาฐกถาที่งดงาม ชวนฟัง บริบูรณ์ด้วยอรรถะ สาระ ทุกประการ หากจะได้จัด

พิมพ์ปาฐกถาดังกล่าวขึ้นเผยแพร่ก็เห็นจะเป็นที่พอใจแก่ผู้ที่ได้รับไว้ศึกษาโดยทั่วไป
จุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัยจึงได้กราบเรียนขออนุญาตจาก ศาสตราจารย์ ดร.ระวี ภาวิไล
ผู้เป็นเจ้าของปาฐกถา เพื่อจัดพิมพ์เผยแพร่ ซึ่งก็ได้รับความกรุณาอนุญาต นับเป็น
พระคุณอย่างสูงแก่มหาวิทยาลัย

จุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัยเชื่อว่า ปาฐกถาเรื่อง อเนกอนันตภาพ จักมีประโยชน์
อันทวีวิทยาความรู้แก่ผู้สนใจใฝ่รู้โดยทั่วกัน

(ศาสตราจารย์ นายแพทย์จรัส สุวรรณเวลา)



อธิการบดี

คำกราบบังคมทูลของอธิการบดี
ในการแสดงปาฐกถาชุด "สิรินธร" เรื่อง "อเนกอนันตภาพ"
โดย ศาสตราจารย์ ดร.ระวี ภาวิไล
วันศุกร์ที่ ๑๓ ธันวาคม ๒๕๓๔ เวลา ๑๓.๓๐ น.
ณ ห้องประชุมสารนิเทศ หอประชุมจุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัย

ขอพระราชทานกราบบังคมทูลทราบบฝ่าละอองพระบาท

เมื่อปีพุทธศักราช ๒๕๒๐ พระบาทสมเด็จพระเจ้าอยู่หัวทรงพระกรุณาโปรดเกล้าโปรดกระหม่อม เสด็จพระราชดำเนินทอดพระเนตรได้ฝ่าละอองพระบาทขึ้นเป็น สมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี เพื่อเฉลิมฉลองศุภมงคลวโรกาสนั้น จุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัยอันเป็นสถาบันการศึกษาที่ได้ฝ่าละอองพระบาทได้พระราชทานเกียรติยศอันสูงยิ่งแก่มหาวิทยาลัย โดยทรงเป็นสมเด็จพระเจ้าฟ้าจุฬาภรณวลัยลักษณ์พระองค์แรกในประวัติศาสตร์ จึงได้ก่อตั้งเงินทุนสมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี ขึ้น โดยสภาจุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัย ได้มีมติประเดิมทุนสำหรับเงินทุนกองนี้จำนวน ๑ ล้านบาท จัดทำกิจกรรมต่างๆ ตามวัตถุประสงค์ เมื่อรวมจำนวนเงินกับที่มีผู้บริจาคสมทบ และดอกผลหลังจากหักค่าใช้จ่ายในการดำเนินงานแล้ว เงินทุนนี้มีเงิน ณ วันที่ ๓๐ พฤศจิกายน ๒๕๓๔ รวมทั้งสิ้น ๑๑,๔๖๔,๙๕๔.๙๖ บาท (สิบเอ็ดล้านสี่แสนหกหมื่นสี่พันเก้าร้อยห้าสิบบาทเก้าสิบกสตางค์) กองทุนนี้มีวัตถุประสงค์ เพื่อเป็นการเฉลิมพระเกียรติในได้ฝ่าละอองพระบาท ทำนุบำรุงส่งเสริมการศึกษา และวิจัยในวิทยาความรู้ที่เกี่ยวข้องกับอารยธรรมของชนชาวไทย และศิลปวัฒนธรรมไทย กิจกรรมกองทุนนี้มีหลากหลาย ทั้งที่เป็นการให้ทุนส่งเสริมการวิจัย การให้เงินทุนอุดหนุนการพิมพ์หนังสือหรือตำราที่ทรงคุณค่า รวมถึงตลอดทั้งจัดให้มีปาฐกถาชุดสิรินธร อันหมายถึงปาฐกถาที่จัดขึ้น เพื่อเฉลิมพระเกียรติในได้ฝ่าละอองพระบาท ผู้ทรงเป็นสมเด็จพระบรมราชกุมารี โดยปาฐกผู้ทรงคุณวุฒิในศาสตร์ต่าง ๆ ที่อยู่ในความสนพระราชหฤทัย โดยทั้งที่ได้ฝ่าละอองพระบาทเองได้ทรง

พระมหากษัตริย์พระราชนัดดาของ "วัดพระศรีรัตนศาสดาราม" เป็นประเพณี เมื่อ วันที่ ๒๖ มีนาคม พุทธศักราช ๒๕๒๕ พระมหากษัตริย์คุณเป็นล้นเกล้าล้นกระหม่อม หน้าที่สุดมิได้ ในโอกาสต่อมา คณะกรรมการบริหารเงินทุนสมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี ได้กราบเรียนเชิญท่านผู้ทรงคุณวุฒิด้านอื่นมาแสดงปาฐกถาชุด สิริินธรไปแล้วโดยลำดับ รวมหกครั้ง

อนึ่ง ในปีพุทธศักราช ๒๕๓๔ นี้ คณะกรรมการบริหารเงินทุนสมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี ยังได้จัดกิจกรรมการแสดงปาฐกถาชุดปรีชาญาณสยาม เพิ่มขึ้นอีกกิจกรรมหนึ่ง ปาฐกถาชุดดังกล่าวครั้งแรก เรื่อง "มหาธาตุ" บรรยายโดย รองศาสตราจารย์ นายแพทย์วิชัย ไชยยะจินดา เมื่อวันที่ ๗ สิงหาคม ที่ผ่าน มา ปรากฏว่าได้รับความสนใจจากผู้ฟังเป็นอย่างยิ่ง

ในวันนี้ นับเป็นปาฐกถาครั้งที่ ๗ ในปาฐกถาชุดสิริินธร โดยคณะกรรมการบริหาร เงินทุนสมเด็จพระเทพรัตนราชสุดาฯ สยามบรมราชกุมารี เห็นสมควรให้กราบเรียนเชิญ ศาสตราจารย์ ดร.ระวี ภาวิไล มาบรรยายหน้าที่หนึ่ง เรื่อง "อนเนกอนันตภาพ" อันเป็น หัวข้อที่ปาฐกถามีความสนใจและระบอรู้เชี่ยวชาญ จนมีเกียรติคุณเป็นที่ยกย่องในวงวิชาการ ไม่มีผู้ใดเสมอเหมือนผู้เป็นปาฐกถาอีกแล้ว ยิ่งไปกว่านั้น ปาฐกถายังเป็นนักคิดนักเขียน ผู้เรื่องนาม จึงเป็นที่หวังว่าสรรพวิทยาความรู้ ที่จะเกิดมีขึ้นจากปาฐกถาเรื่องนี้ จักมี คุณประโยชน์ยิ่งแก่วงวิชาการ และผู้สนใจในด้านนี้สืบไป

ข้อหนึ่งที่จุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัยรู้สึกสำนึกในพระมหากษัตริย์คุณในได้ฝ่าละออง พระบาทเป็นล้นพนักคือ การที่ได้ฝ่าละอองพระบาทได้ทรงพระเมตตาเสด็จพระราช ดำเนินมาทรงฟังปาฐกถา ชุดสิริินธรนี้ทุกครั้งครา แม้จะมีพระราชกรณียกิจเพิ่มพูนขึ้น หนักหนาเพียงใดก็ตาม พระมหากษัตริย์คุณและน้ำพระราชหฤทัยเยี่ยงนี้ย่อมเป็นที่ซาบซึ้ง และเป็นสิริมงคลแก่จุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัย และผู้ที่เฝ้าชมพระบารมีอยู่ในที่นี้ยิ่งนัก

บัดนี้ ได้เวลาอันสมควรแล้ว ข้าพระพุทธเจ้าใคร่ขอพระราชทานพระราชนุญาต เบิก ศาสตราจารย์ ดร.ระวี ภาวิไล แสดงปาฐกถา เรื่อง "อนเนกอนันตภาพ" ต่อไป

อเนกอนันตภาพ

ศ.ดร.ระวี ภาวิไล

ขอพระราชทานกราบบังคมทูลทราบฝ่าละอองพระบาท

ข้าพระพุทธเจ้า ขอพระราชทานพระราชนุญาตแสดงปาฐกถาชุด "สิรินธร" เป็นครั้งที่ ๗ เรื่อง "อเนกอนันตภาพ" หากมีการผิดพลาดบกพร่องหรือตื่นเงินประการใด ขอพระเมตตาคุณ พระกรุณาคุณ พระขันติคุณ พระราชทานอภัยแก่ข้าพระพุทธเจ้า ผู้มีสติปัญญาน้อยด้วย อนึ่งข้าพระพุทธเจ้า ขอพระราชทานพระราชนุญาตแสดงปาฐกถาต่อที่ประชุมนี้ โดยใช้ถ้อยคำในภาษาพูดของสามัญชน

นมัสการพระคุณเจ้า

ท่านผู้มีเกียรติทั้งหลาย

เรื่องที่ผมจะได้บรรยายต่อไปนี้มีขอบเขตค่อนข้างกว้างขวาง แต่โดยที่เวลามีจำกัด ผมจึงได้เตรียมเอกสารมาแจกด้วย เอกสารที่เย็บเป็นเล่มนี้มี ๕ ตอน ค้น โดยกระดาศลี

ตอนที่ ๑ เป็นเนื้อเรื่องที่ประสงค์จะกล่าวถึงในการบรรยายครั้งนี้คือเรื่อง "อเนกอนันตภาพ"

ตอนที่ ๒ เรื่อง "จากบิกเบียร์ถึงหลุมดำ" เป็นบทความซึ่งได้บรรยายแล้วในที่ประชุมของสำนักวิทยาศาสตร์แห่งราชบัณฑิตยสถานเมื่อต้นปีนี้ ผมจัดมาเสนอไว้ด้วย เพราะเป็นความรู้พื้นฐานของสิ่งที่จะบรรยายในครั้งนี้

ตอนที่ ๓ เรื่อง "สรรพธรรม หรือ อสาร กาล อวกาศและเอกภพ" เป็นเรื่องที่น่าเอาพระอภิธรรมมาพิจารณาเอกภพโดยเทียบเคียงกับทัศนะทางวิทยาศาสตร์ปัจจุบัน เรื่องนี้แสดงว่า พระอภิธรรมมองโลก ชีวิตและเอกภพอย่างไร

ตอนที่ ๔ ได้คัดลอกจุฬินสูตร และสุริยสูตร จากพระไตรปิฎกมาพิมพ์ไว้ แม้อาจไม่มีเวลาที่จะพิจารณาในการบรรยายนี้ ก็ขอฝากท่านผู้สนใจเพื่อนำไปใช้ประกอบการศึกษาค้นคว้าต่อไป

ในตอนสุดท้าย เป็นภาพซึ่งลอกมาจากวารสารทางวิทยาศาสตร์และทางดาราศาสตร์ แสดงถึงผลการวิจัยในปัจจุบันของผู้ที่ทำงานในเรื่องเอกภพในปัจจุบัน นำมาแสดงประกอบการบรรยาย และถือเป็นเอกสารอ้างอิง เพื่อการศึกษาค้นคว้าต่อไป

ผมขอเริ่มบรรยายโดยอาศัยภาพฉายสไลด์และโอเวอร์เฮดโปรเจคเตอร์ในลำดับต่อไปนี้ :

คำว่า "เอกภพ" เป็นศัพท์ดาราศาสตร์ แปลมาจากคำว่า "universe" ซึ่งหมายความถึงสภาวะทั้งหมดทั้งสิ้น มีความเป็นหนึ่งเดียว ไม่มีมากกว่าหนึ่ง ไม่เป็นสอง เป็นสภาวะซึ่งมีกฎธรรมชาติกำกับอยู่ และเป็นเรื่องทางสารัตถุ หรือจะเรียกว่าเป็นสภาวะทางรูปธรรมก็ได้ ทั้งนี้เพราะวิทยาศาสตร์เป็นวิชาการฝ่ายสสารนิยม (materialism) คือเน้นความสำคัญของ **สสาร** หรือที่เราเรียกกันโดยทั่วไปว่า **วัตถุ** และถือว่าจิตสำนึกของมนุษย์สัตว์เป็นเพียงผลผลิตของสสาร จึงมีความสำคัญเป็นรอง นักวิทยาศาสตร์มองดูสิ่งทั้งหลายทั้งปวงซึ่งเป็นระบบสมบูรณ์ในตัวและเรียกว่า **เอกภพ** ว่ามีกฎธรรมชาติทางกายภาพ (physical law) กำกับอยู่ งานสำคัญของวิทยาศาสตร์ คือความพยายามที่จะเรียนรู้กฎธรรมชาติ เพื่ออธิบายปรากฏการณ์ต่าง ๆ และเพื่อพยากรณ์สิ่งที่จะเกิดขึ้นได้ในบริบทต่าง ๆ

ในปัจจุบันการศึกษาค้นคว้าทางดาราศาสตร์และจักรวาลวิทยา (cosmology) ได้ขยายตัวมาก เกิดมีทฤษฎีซึ่งเป็นที่ยอมรับกันอย่างกว้างขวางเรียกว่า **ทฤษฎีบิ๊กแบง** (The Big Bang Theory) เสนอว่า เอกภพดังที่ปรากฏให้รู้เห็นเช่นปัจจุบันมิใช่ว่าเคยมีมาเช่นนี้ตั้งแต่อดีตกาลแสนนานจนยังไม่ถึง หากแต่ว่าได้อุบัติขึ้นในเหตุการณ์ที่เทียบได้กับ **การระเบิดมหันต์ที่สุด** อันยากที่ผู้ใดจะมีจินตนาการให้ถูกต้องได้ มันเป็นทั้งการระเบิดและการขยายตัวไปงพองออกอย่างรวดเร็วเหลือประมาณ เหตุการณ์นี้คำนวณกันว่าได้เกิดขึ้นเมื่อประมาณ ๑๐,๐๐๐ ล้านปี ถึง ๒๐,๐๐๐ ล้านปีมาแล้ว ความไม่แน่นอนของการกำหนดจุดสำคัญนี้เป็นผลจากการที่เรายังไม่สามารถวัดระยะทางระหว่างดาราจักร

ของเอกภพได้แม่นยำเพียงพอ ในขั้นนี้เราอาจถือตัวเลขกลางว่าเอกภพอุบัติขึ้นเมื่อประมาณ ๑๕,๐๐๐ ล้านปีมาแล้ว

เราจะพิจารณาปรากฏการณ์ "บิกแบร์ยง" นี้โดยสังเขป ที่จุดเริ่มต้นแท้จริงคือเมื่อเวลาเป็นศูนย์ [$t=0$] นั้น ไม่อาจพิจารณาได้ เพราะอะไร ๆ ก็ยังไม่มี แต่นักจักรวาลวิทยาปัจจุบันก็ได้ใช้ทฤษฎีทางฟิสิกส์ยังเข้าไปใกล้จุดนั้นมากทีเดียว เราพอจะพูดอะไรได้ถึงสภาวะเมื่อเอกภพได้อุบัติขึ้นแล้ว 10^{-32} วินาที คือ ๐.๐๐๐... (มีเลข ๐ ๔๑ ตัว) ...๐๐๐๑ วินาที ขณะนั้นเอกภพมีขนาด ๐.๐๐๑ เซนติเมตร ขอให้ลองนึกถึงเม็ดฟองน้ำเล็กขนาดนั้นซึ่งคงจะตอ้งใช้แว่นขยายส่องดูจึงจะพอมองเห็นได้ แต่ว่าคงจะไม่มีใครเกิดขึ้นมาดูมันในขณะนั้น ซึ่งยังไม่มีอะไร ๆ แม้กระทั่งกาลอวกาศ (space-time) เกิดขึ้นภายนอกเม็ดนั้น มันคงจะต้องอัดแน่นมาก เพราะเป็นที่มาของสรรพสิ่งที่ปรากฏในปัจจุบันเป็นดาราจักร ดาวฤกษ์ ดาวเคราะห์ ฯลฯ รวมทั้งมนุษย์ สัตว์ พืช แร่ทั้งหมดทั้งสิ้นด้วย เขาคำนวณว่ามันมีความหนาแน่น 10^{93} กรัม/ลบ.ซม. ! และมีอุณหภูมิ 10^{32} องศาเซลเซียส!!

ในสถานะของอุณหภูมิและความหนาแน่นเช่นนั้น มันมีทางเลือกทางเดียวคือต้องขยายตัวเองออกอย่างรวดเร็ว เป็นการระเบิด "บิกแบร์ยง" ความแตกต่างที่สำคัญประการหนึ่งของบิกแบร์ยงจากการระเบิดที่เรารู้จักกัน ซึ่งวัตถุขยายตัวออกในอวกาศซึ่งมีอยู่ก่อนแล้ว แต่ในบิกแบร์ยงนี้ ตัวเม็ดจิ๋วมันเองเป็นตัวกาลอวกาศที่ระเบิดขยายตัวออกสร้างทั้งกาลเวลาและอวกาศขึ้นพร้อมกันกับการสร้างเอกภพแห่งสสารและพลังงานขึ้น

เมื่อเวลาผ่านไปจนถึง 10^{-32} วินาที มันจะขยายตัวขึ้นหมื่นเท่า คือมีขนาด ๑๐ ซม. ความหนาแน่นลดลงเหลือ 10^{51} กรัม/ลบ.ซม. และเนื่องจากการขยายตัวนั้น อุณหภูมิก็จะลดลง ตั้งแต่นั้นมาเอกภพทารกซึ่งอุบัติขึ้นนี้ก็ขยายตัวออกเรื่อย ในขณะที่เดียวกันทั้งความหนาแน่นและอุณหภูมิก็ลดลงตามลำดับ มีขั้นตอนที่สสารเริ่มกลั่นตัวแยกออกจากพลังงานและก่อรูปเป็นดาราจักรและดาวฤกษ์ ฯลฯ

ในที่สุดเมื่อเวลาผ่านไปจนถึงขณะนี้เรากำลังประชุมกันอยู่นี้ เวลาได้ผ่านไป ๑๕,๐๐๐ ล้านปี หรือ 10^{10} วินาที อุณหภูมิเฉลี่ยของเอกภพลดลงเหลือประมาณ -๒๗๐ องศาเซลเซียส และความหนาแน่นเฉลี่ยเหลือเพียง 10^{-27} กรัม/ลบ.ซม. เป็นเอกภพ หรือโลกและชีวิตที่เราเห็นกันอยู่

ขอเชิญท่านดูแผ่นฉายรายการนี้ ซึ่งแสดงสเกลของขนาดในโลกกายภาพ ระดับสเกลที่รู้จักกันในชีวิตประจำวันของชาวบ้าน วัดเป็น เซนติเมตร เป็นสิบเซนติเมตร หรือ 10^0 เป็น 100 ซม. หรือ 10^2 หนึ่งเซนติเมตร คือ 10^1 เล็กลงไปถึงขนาดของตัวเชื้อโรคเอดส์ คือขนาด 10^{-5} ซม. ขนาดเล็กลงไปอีกก็ถึงพวกที่เราเรียกว่า อะตอม ราว $1/1000$ ล้าน ซม. หรือ 10^{-7} ซม. แกนกลางของอะตอมคือนิวเคลียสใหญ่ 10^{-14} ซม. เราเคยคิดกันว่าแกนกลางของอะตอมไฮโดรเจนมันเล็กที่สุดแล้ว เดียวนี้ นักฟิสิกส์กล่าวขวัญกันถึงเจ้าตัวเล็กกว่านั้น ซึ่งขนานนามว่าเจ้าพวก "ควาร์ก" [quark] ซึ่งอาจไม่มีขนาดเลย อิเล็กตรอนก็เหมือนกัน ไม่มีขนาดที่กำหนดวัดได้

เมื่อเราสาวต่อไปสู่ขนาดที่ยิ่งเล็กลงไปอีกก็ถึงภาวะที่ตัว "ที่ว่าง" หรือ "อวกาศ" เองนั้น มันไม่ราบเรียบอย่างที่เห็นอยู่ในระดับใหญ่กว่านั้นแล้ว ตัวอวกาศมันมีภาวะเป็นเม็ด ๆ หรือจะกล่าวว่าเป็นฟองก็ได้ ขอเปรียบเทียบว่า เมื่อเราบินสูงเหนือนามหาสมุทรและมองลงไปนั้นดูคล้ายว่าพื้นผิวมหาสมุทรแสนจะราบเรียบ แต่เมื่อลงไปใกล้พื้นผิวจริงๆ ก็จะพบว่า มันเต็มไปด้วยลูกคลื่น อวกาศก็เป็นฟองในสเกลเล็กมากเช่นกันกับที่มหาสมุทรเป็นคลื่นนั่นเอง

เคยมีนักฟิสิกส์คนหนึ่ง [ชื่อ แมกซ์ พลังค์ (Max Planck)] ได้เสนอไว้ว่า พลังงานที่ถ่ายเทกันในชีวิตประจำวันก็ดี ในเอกภพก็ตาม ไม่ได้ไหลไปมาเหมือนสายน้ำลำธาร แต่ส่งรบกวนกันเป็นเม็ด ๆ มีทั้งเม็ดใหญ่ เม็ดเล็ก ข้อเสนอของเขาเป็นการเริ่มต้นปฏิวัติความคิดรากฐานของวิชาฟิสิกส์ ทำให้เกิดฟิสิกส์ยุคใหม่ซึ่งนำมาใช้พิจารณาเรื่องของเอกภพในดาราศาสตร์ปัจจุบัน

ในยุคก่อนหน้านั้น ชื่อ นิวตัน (Issaac Newton) ดังมาก เราเข้าใจปรากฏการณ์ของเอกภพโดยอาศัยกฎความโน้มถ่วงของนิวตัน แม้ในยุคจรวดเราก็ยังอาศัยทั้งกฎอันนี้ และกฎการเคลื่อนที่ของนิวตันอีกนะแหละ คำนวนสงจรวดออกสู่อวกาศและไปลงยังดวงจันทร์และดาวอังคารได้อย่างแม่นยำ

หันไปดูสเกลทางดาราศาสตร์บ้าง พวกดาวนี้มีมันขนาด 10^{10} ซม. ลองคิดดูว่าใหญ่แค่ไหน 10^8 ซม. คือ ๑ กิโลเมตร ดังนั้น 10^{10} ซม. ก็คือ แสนกิโลเมตร เป็นขนาดของเส้นผ่านศูนย์กลางของดวงอาทิตย์ ซึ่งเป็นดาวฤกษ์สามัญดวงหนึ่ง เริ่มต้นตรงสเกลขนาดนี้ เราจะสาวต่อไปดูว่าดาราจักรใหญ่สักแค่ไหน ดาราจักรคือระบบดาวใหญ่ ซึ่ง

ประกอบด้วยดาวฤกษ์แสนล้านดวง [๑๐^{๑๑} ดวง] ดวงอาทิตย์ของเราเป็นเพียงสมาชิก
แสนจะสามัญของดาราจักร หรือ "เมืองดาว" เมืองหนึ่งเท่านั้น

เมื่อต้องเผชิญกับระยะทางไกลมากระหว่างดาวฤกษ์ และระหว่างดาราจักร
นักดาราศาสตร์ก็สร้างหน่วยวัดระยะทางใหม่ขึ้น โดยอาศัยความแน่นอนของความเร็วของ
แสงสว่างในสุญญากาศ หรือในอวกาศนั่นเอง ซึ่งความเร็วนี้มีค่า ๓๐๐,๐๐๐ ชม.ต่อวินาที
เราเรียก **ระยะทาง** ที่แสงสว่างเดินไปได้ในอวกาศว่าเป็นระยะทาง ๑ วินาทีแสง แต่ว่า
หน่วยนี้ก็ยิ่งเล็กไป เราจึงตั้งหน่วยใหม่ที่ใหญ่กว่าคือ ๑ ปีแสง (light year) ซึ่งเท่ากับ
ระยะทางที่แสงสว่างเดินทางไปได้ในหนึ่งปี จากการคำนวณง่าย ๆ จะพบว่า ๑ ปีแสงเท่ากับ
๙.๖ ล้านล้านกิโลเมตร เมื่อเอามาเข้าสเกลที่เรากำลังพูดถึงกันอยู่ ถือว่า ๙.๖ เท่ากับ
๑๐ ดังนั้น ๑ ปีแสง = $๑๐ \times ๑๐^๖ \times ๑๐^๖ \times ๑๐^๖ = ๑๐^{๑๘}$ ชม.

ดาวฤกษ์ที่อยู่ใกล้เราที่สุดนั้นอยู่ห่างเราออกไป ๔.๓ ปีแสง ดาราจักรมี
รูปร่างคล้ายจานที่โป่งกลางประกบกัน มีเส้นผ่านศูนย์กลางราวแสนปีแสง ดังนั้นก็มีขนาด
 $๑๐^{๑๘} \times ๑๐^๕ = ๑๐^{๒๓}$ ชม. เอกภพนั้นเป็นที่ชุมนุมของดาราจักรเป็นเรือนหมื่นล้าน ดาราจักร
จึงต้องกินอาณาเขตกว้างขวางแผ่ไพศาลออกไป ในปัจจุบันขนาดของจักรวาลที่มนุษย์เรา
สำรวจได้อยู่ในสเกล $๑๐^{๒๕}$ ชม.

ในแผ่นใสนี้ ผมได้เขียนบันทึกหัวข้อหลักการสำคัญทางวิทยาศาสตร์ไว้ ทั้งนี้
เพื่อเตือนความจำผู้บรรยายเองด้วยว่าจะพูดถึงเรื่องอะไรบ้าง ประการแรกคือเรื่อง **สมมาตร**
(symmetry) เป็นสิ่งที่นักวิทยาศาสตร์ให้ความสนใจ ตัวอย่างของเรื่องสมมาตรก็เช่น
ใบหน้าตรงของคนเรา ถ้าผ่ากลางด้วยเส้นตรงจากบนลงล่างจะเห็นว่า ซีกซ้ายขวานั้นรับ
กันเหมือนเงาในกระจก แม้ว่าร่ายละเอียดจะแตกต่างกันไปก็เล็กน้อย นี่คือสมมาตร ที่นี้
สมมุติว่าเราเอาภาพหน้าตรงของคนสวยสองคนมาตัดตรงกลางแล้วเอาของคนละคนมา
ต่อกัน ผลที่เกิดขึ้นจะสวยอยู่อีกไหม? มันขาดสมมาตรและเราจะทนดูไม่ไหวไปทันที
นักวิทยาศาสตร์เชื่อว่าธรรมชาติมีสมมาตรในตัว และมักจะคอยมองหาในกฎทางฟิสิกส์ด้วย
ประการต่อมา กฎของนิวตันที่ได้พูดถึงมาแล้วเป็นเรื่องของ **ฟิสิกส์แบบเดิม** (classical
physics) ซึ่งยังใช้ได้ดีอยู่ในขอบเขตอันหนึ่ง แต่เมื่อดาราศาสตร์ก้าวหน้ามา เราสำรวจ
อาณาบริเวณกว้างขวางขึ้น และสภาวะแวดล้อมที่เกี่ยวข้องกับความโน้มถ่วงขยายขอบ

เขตความรุนแรง ไอน์สไตน์ (Albert Einstein) ก็เสนอหลัก **สัมพัทธภาพ** (Theory of Relativity) ซึ่งใช้อธิบายและพยากรณ์ปรากฏการณ์ต่าง ๆ ได้ดีกว่า

ที่นี้มาถึงเรื่องสำคัญอีกเรื่องหนึ่ง คือเรื่อง**อันตรกิริยา** (interaction) ระหว่างสสารพลังงาน โลกทัศน์ทางวิทยาศาสตร์ปัจจุบันย่อยสสารพลังงานลงเป็นเม็ดเล็ก ๆ เช่น อะตอม อิเล็กตรอน และควอนตา ฯลฯ เจ้าเม็ดพวกนี้ไม่ได้อยู่เฉย ๆ มันต้องเคลื่อนที่ไปมา ในที่ว่างแห่งอวกาศ และมันต้องทำอะไรกันด้วย เช่น ชนกัน รวมกัน แยกกัน ฯลฯ นี่คือนันตรกิริยาที่ทำให้เกิดการเปลี่ยนแปลงต่าง ๆ ที่เราสังเกตการณ์ในระดับปรากฏการณ์ทั้งหลายทั้งในชีวิตประจำวันและที่ลึกลับซับซ้อน การศึกษาเรื่องอันตรกิริยานี้คืองานสำคัญของฟิสิกส์ปัจจุบัน

ในบรรทัดท้ายสุดผมเขียนไว้ว่า **"มนุษย์คือจุดหมาย"** นี่คือนเรื่องสำคัญที่ผมตั้งใจจะพูดให้ถึง เมื่อนักวิทยาศาสตร์อาศัยหลักการที่กล่าวมาแล้วทำการศึกษาลึกลงไปเรื่อยๆ ซึ่งปรากฏเป็นโลกและชีวิตเพื่อตอบคำถามว่าเอกภพเกิดขึ้นได้อย่างไร รวมทั้งมนุษย์เองด้วย ทั้งนี้เรารู้อยู่แล้วว่าเราไม่ชอบคำตอบแบบที่ว่าใครมาสร้างขึ้น แต่มักจะพยายามคิดว่าสสารมีอันตรกิริยาต่อกันในรูปแบบต่าง ๆ เป็นเวลายาวนานมากเพียงพอ แล้วบังเอิญเกิดสภาวะที่เหมาะสมขึ้นเป็นขั้น ๆ เมื่อถามว่าคนเรามาจากไหน อย่างไร คำตอบก็คือ เกิดจากวิวัฒนาการตั้งแต่อนุภาครวมตัวเป็นแร่ธาตุ แล้วสิ่งที่แพร่พันธุ์ได้คือ ไวรัส จุลินทรีย์ สัตว์เซลล์เดียว ฯลฯ จึงเกิดขึ้นตามลำดับในแอ่งน้ำ แล้วต่อมาก็มีสัตว์ชนิดต่างๆ ที่มีวิวัฒนาการจนถึงมนุษย์ผู้มีสติปัญญา เมื่อได้มีการตรวจสอบขั้นตอนนี้ ไม่นานสมัยที่ไวรัสเกิดขึ้นแล้ว แต่ตั้งแต่สมัยหลังเกิดบิกแบงเพียงไม่นาน นักวิทยาศาสตร์ก็เริ่มอุกใจคิดว่า **"ความบังเอิญ"** ในขั้นตอนต่างๆ นั้นเงื่อนไขการเกิดของมันดูจะจำเพาะเจาะจงให้อยู่บนเส้นทางที่เรียกว่าจะต้องให้เกิดมนุษย์ผู้มีสติปัญญาขึ้นมาเป็นพยาน หรือ **"ผู้สังเกตการณ์"** การมีอยู่ของเอกภพออย่างใจแจ้งเกินไป จนถึงกับมีผู้เสนอหลัก **"มนุษย์คือจุดหมาย"** นี้ขึ้น ซึ่งผมจะได้ขยายความต่อไปข้างหน้า

ข้อควรเน้นในขั้นนี้ก็คือ วิทยาศาสตร์รวมทั้งวิชาการปัจจุบันของมนุษย์ ปัจจุบันเป็นผลผลิตของการ **"คาดคะเน"** ทั้งนั้น นักวิทยาศาสตร์รวบรวมข้อมูลจากสังเกตการณ์และ/หรือการทดลองนำมาจำแนกประเภท ต่อจากนั้นก็อาศัยความเชื่อที่ว่าธรรมชาติมี

ระเบียบแบบแผนหรือกฎเกณฑ์ดำเนินการแสวงหากฎธรรมชาติในรูปแบบของความสัมพันธ์ระหว่างตัวแปรเป็นสมการทางคณิตศาสตร์ ซึ่งถือเป็นสมมุติฐานหรือทฤษฎีทางวิทยาศาสตร์ ในขั้นต่อมาก็นำเอาสมมุติฐานหรือทฤษฎีที่ตั้งขึ้นนี้ไปพยากรณ์ว่าในบริบทหรือสถานการณ์ต่าง ๆ ที่ตรวจสอบได้ ถ้าธรรมชาติมีกฎเกณฑ์เช่นนั้น ปรากฏการณ์อย่างใดจะเกิดขึ้นแล้วก็ดำเนินการทดลองสังเกตการณ์เพื่อทดสอบคำพยากรณ์นั้น ถ้าหากการพยากรณ์มีผลถูกต้องแม่นยำเพียงพอที่จะใช้งานได้ สมมุติฐานหรือทฤษฎีนั้นก็จะเป็นที่ยอมรับว่าเป็นส่วนหนึ่งของความรู้ ของมนุษย์ในเรื่องของธรรมชาติ และเผยแพร่เก็บรักษาไว้จนกว่าจะมีปรากฏการณ์ที่ขัดแย้งเกิดขึ้น ก็เป็นเรื่องที่จะต้องปรับปรุงแก้ไขกันต่อไป

นี่คือลักษณะของความรู้ทางวิทยาศาสตร์ของมนุษย์ปัจจุบัน ที่ผู้คนนำเอามาใช้พิจารณาหาความเข้าใจในเรื่องของชีวิตและเอกภพ ลักษณะเช่นนี้ของวิทยาศาสตร์ทำให้ความคิดของผู้คนในเรื่องโครงสร้างของสสารเป็นต้องเปลี่ยนแปลงอยู่เสมอ เราจึงมีวิชาฟิสิกส์แผนเดิม ควอนตัมฟิสิกส์ และฟิสิกส์สัมพัทธ์เกิดขึ้นสืบเนื่องกันมา

ตัวอย่างเรื่องอนุภาคมูลฐาน ซึ่งหมายความถึงอนุภาคสสารขนาดเล็กซึ่งจะแยกย่อยต่อไปไม่ได้อีก ครั้งหนึ่งนานมาแล้วเราถือว่าโมเลกุลเล็กที่สุด ต่อมาก็เป็นอะตอม ต่อมาเป็นนิวตรอน โปรตอน อิเล็กตรอน มาถึงปัจจุบันเราก็บอกว่านิวตรอน โปรตอน ยังประกอบขึ้นด้วยอนุภาคเล็กลงไปกว่านั้น ซึ่งให้ชื่อว่า ควาร์ก (Quarks) ในขณะเดียวกันก็มีแนวคิดเรื่อง สมมาตร คือ Symmetry เข้ามาเกี่ยวข้องด้วย อนุภาคต่าง ๆ มีอันตรกิริยาต่อกัน ซึ่งได้แก่ แรงแม่เหล็กไฟฟ้า แรงโน้มถ่วง แรงนิวเคลียร์เข้า และแรงนิวเคลียร์อ่อน แรงพวกนี้มีพิสัยและความเข้มเปรียบเทียบแตกต่างกัน นักฟิสิกส์ในยุคนี้ได้พยายามที่จะค้นหาหลักการที่จะรวมแรงอันตรกิริยาตามธรรมชาติ ๔ พวกนี้เข้าด้วยกัน แต่เท่าที่เป็นมาแล้วก็ได้เพียงรวมแรงนิวเคลียร์อ่อนเข้ากับแรงแม่เหล็กไฟฟ้า เชื่อกันว่าถ้ามนุษย์สามารถทำความเข้าใจกับแรงอันตรกิริยา ๔ ประเภทนี้อย่างแท้จริงแล้ว ก็จะได้กฎแฉะที่ไขความลับของเอกภพได้ด้วย

หลักการที่เราควรใช้ในการศึกษาเรื่องของเอกภพ อาจจำแนกได้เป็นหัวข้อสำคัญดังต่อไปนี้ :

๑. ความเร็วแสงในสุญญากาศเป็นความเร็วสูงสุดที่มีได้ในธรรมชาติ นี่เป็น

กฎธรรมชาติ ความเร็วอันนี้เท่ากับประมาณ ๓๐๐,๐๐๐ กิโลเมตรต่อวินาที หรือ ๓×๑๐^{๑๐} ซม./วินาที ข้อที่น่าประหลาดใจก็คือ จะทำให้เกิดความเร็วสูงกว่านี้ไม่ได้ แม้ว่าอาศัยความเร็วของแสงบวกกับความเร็วของต้นแสง สมมติว่าเอาไฟฉายติดอยู่กับหัวจรวดที่วิ่งเร็ว ฉายไปในทิศทางที่จรวดจะวิ่งไป มีผู้สังเกตการณ์ใช้อุปกรณ์คอยจับแสงไฟฉายวัดความเร็วของแสงจากไฟฉายนี้ เมื่อจรวดอยู่นิ่ง เขาวัดได้ค่าความเร็วของแสงในลำไฟฉายเท่าใด เมื่อจรวดออกวิ่งพุ่งมาทางเขาด้วยความเร็วสูง เขาก็จะยังวัดความเร็วของแสงไฟฉายนั้นได้เท่าเดิม! ข้อนี้แตกต่างจากกรณีที่จรวดติดอาวุธปืนแล้วยิงลูกปืนออกมา ความเร็วของลูกปืนจะเพิ่มขึ้นตามความเร็วของจรวดด้วย

๒. ไม่มีอวกาศสัมบูรณ์ อวกาศไม่ใช่มีขั้วที่มีตัวตนคงที่และมีสารวัตถุ ล่องลอยอยู่ภายในมีขั้วอวกาศนั้น แล้วสามารถเปรียบเทียบการเคลื่อนที่ของสารวัตถุต่าง ๆ กับมีขั้วอวกาศที่ถือเอาว่าอยู่นิ่งได้ ข้อนี้เปรียบเทียบอวกาศเหมือนน้ำในสระว่ายน้ำ และความเร็วของนักว่ายน้ำก็วัดเทียบกับน้ำซึ่งถือเป็นมีขั้วอวกาศอยู่นิ่งได้ แต่อวกาศแห่งเอกภพไม่เป็นเช่นนั้นจะใช้เป็นหลักเปรียบเทียบการเคลื่อนที่ของสารวัตถุที่ล่องลอยอยู่ในเวหาไม่ได้ เพื่อไขปัญหานี้ ไอน์สไตน์จึงได้เสนอสัมพัทธ์ทฤษฎี (Theory of Relativity) ขึ้น

๓. อวกาศกับเวลาไม่แยกจากกัน มนุษย์รับรู้ความมีอยู่ของโลกรอบตัวโดยทางอินทรีย์ ๕ และโดยเฉพาะที่สำคัญและครอบคลุมกว้างไกลคือ ดวงตาซึ่งรับแสงสว่าง อุปกรณ์วิทยาศาสตร์ที่ขยายขอบข่ายของการรับรู้ก็อาศัยคลื่นแม่เหล็กไฟฟ้าซึ่งมีความเร็วเท่ากับแสงสว่าง เพราะเป็นการแผ่รังสีประเภทเดียวกัน ข้อมูลที่มาจากดาราจักรเข้าสู่วงความรู้ของมนุษย์จำเป็นต้องใช้เวลาเคลื่อนที่เข้ามา มากน้อยตามระยะห่างของมัน และเวลาน้อยที่สุดที่เป็นไปได้ก็คือ เวลาที่แสงต้องใช้เวลาจากเทหวัตถุนั้นมาถึงผู้สังเกตการณ์บนโลก ดาวฤกษ์ที่อยู่ห่างไป ๘ ปีแสง และเรากำลังส่องกล้องมองดูมันอยู่นั้น เรากำลังมองกลับไปสู่อดีต ๘ ปีมาแล้ว เมื่อเราสังเกตการณ์ดาราจักรที่อยู่ห่างออกไปสองล้านปี เราก็จำเป็นต้องมองย้อนกลับไปสู่อดีตสองล้านปีมาแล้ว ทั้งนี้เราจะไม่มีทางทราบได้เลยว่า "เดี๋ยวนี้" อะไรกำลังเกิดขึ้นที่ดาราจักรนั้น ข้อนี้มีผลสรุปว่า เมื่อเราสำรวจไกลออกไปในเอกภพ เรากำลังย้อนกลับไปสู่อดีตกาลอย่างหลีกเลี่ยงไม่ได้ อวกาศกับเวลาจึงมีความสัมพันธ์กันอย่างใกล้ชิดในปัญหาของเอกภพ

๔. สสารกับพลังงานเป็นรูปลักษณะปรากฏของสิ่งเดียวกัน ข้อนี้เป็นที่ทราบกันดีในวงการวิทยาศาสตร์ปัจจุบัน มีข้อยืนยันในปรากฏการณ์ของการผลิตพลังงานจากมวลสารในเครื่องปฏิกรณ์ปรมาณู และในการระเบิดเทอร์โมนิวเคลียร์ เป็นต้น นอกจากนี้ การทดลองทางฟิสิกส์พลังงานสูง เช่นการให้พลังงานจลน์แก่อนุภาคอย่างมากมายคือเร่งให้มันมีความเร็วสูงยวดยิ่งแล้วเบี่ยงเบนให้มาชนกัน พลังงานจลน์นั้นจะถูกแปรเป็นอนุภาคสสารชนิดแปลก ๆ ขึ้น นักวิทยาศาสตร์เชื่อกันว่าการทดลองแบบนี้จะให้ความรู้เรื่องสภาวะของเอกภพในสมัยอดีตกาล ภายหลังจากปรากฏการณ์บิกแบงี่งไม่นานได้ด้วย

๕. ความเป็นองค์ประกอบบริบูรณ์ (complementarity) ในการแสวงหาความรู้ความเข้าใจธรรมชาติทางกายภาพ นักวิทยาศาสตร์ได้พบว่าปรากฏการณ์บางอย่างของแสงสว่างจำเป็นต้องอธิบายด้วยทฤษฎีคลื่น และปรากฏการณ์บางอย่างต้องอธิบายด้วยทฤษฎีอนุภาค ส่วนอนุภาคเช่นอิเล็กตรอนก็มีปัญหาขัดแย้งแบบเดียวกันนี้ ถ้าหากเรานำเอาแนวคิดจากสามัญสำนึกบนรากฐานของประสบการณ์สามัญมาพยายามทำความเข้าใจจะพบปัญหาข้อขัดแย้งว่า ของสิ่งเดียวกันจะเป็นทั้งคลื่นและอนุภาคได้อย่างไร?

คำตอบก็คือ แสงสว่างก็ดี อิเล็กตรอนก็ดี มีธรรมชาติแท้จริงลึกลึกกว่าที่เราจะนำเอาแนวคิดแบบสามัญสำนึกในชีวิตประจำวันมาเป็นรากฐานพิจารณาได้ แต่จะปรากฏเป็นทวิลักษณ์ อันดูคล้ายขัดแย้งกัน คือเป็นทั้งคลื่นและเป็นทั้งอนุภาค แต่ลักษณะปรากฏทั้งสองนั้นต่างก็เป็นองค์ประกอบของความบริบูรณ์ตามธรรมชาติของสิ่งนั้น

ข้อนี้หมายความว่า โลกและชีวิตปรากฏเป็นทวิลักษณ์ ดังที่แสดงในสัญลักษณ์หยินหยางของตะวันออกโบราณ และในธรรมชาติจึงปรากฏความเป็นคู่ตรงข้าม เช่น มีดสว่าง ดีชั่ว บวกลบ ฯลฯ จนกระทั่งถึงผู้สังเกตการณ์กับปรากฏการณ์ด้วย

๖. หลักความสัมพันธ์ไม่แน่นอน (Uncertainty Relation) ความรู้ในเรื่องโลกกายภาพนั้นเกิดขึ้นจากสังเกตการณ์ ซึ่งต้องมีผู้สังเกตการณ์กับปรากฏการณ์ที่ถูกสังเกต เป็นทวิลักษณ์ของความเป็นองค์ประกอบสมบูรณ์ดังกล่าวแล้วข้างบน ดังนั้น

ความรู้จึงต้องเป็นผลของความสัมพันธ์ขององค์ประกอบทั้งสอง และไม่ใช่สิ่งที่เป็นอิสระจากผู้สังเกตการณ์ ซึ่งมีส่วนกำหนดผลของการสังเกตคือความรู้ในตัว

นักฟิสิกส์ยกตัวอย่างอิเล็กตรอน ซึ่งถ้ามีอยู่โดยไม่มีใครสังเกตเห็นเลยก็ไม่มี ความหมายอันใด การที่มันจะเข้ามาสู่โลกแห่งความรู้นั้นก็คือต้องกำหนดได้ว่ามันมี **โมเมนตัม** (หรือ **ความเร็ว**) เท่าใด และอยู่ที่ **ตำแหน่ง** ใด กล่าวเป็นภาษาฟิสิกส์ว่าต้องรู้ทั้ง mv หรือ p กับต้องรู้ x ด้วยอย่างแม่นยำที่สุดเท่าที่จะเป็นไปได้ นั่นหมายความว่า ความไม่แน่นอนในโมเมนตัม Δp และความไม่แน่นอนในตำแหน่ง Δx ต้องใกล้เคียงที่สุด กล่าวคือ $\Delta x \cdot \Delta p$ ต้องใกล้เคียงที่สุด

นักฟิสิกส์ชื่อ ไฮเซนแบร์ก (Heisenberg) เป็นผู้เสนอหลักความสัมพันธ์ไม่แน่นอนว่า $\Delta x \cdot \Delta p$ จะต้องไม่น้อยกว่าปริมาณคงที่สำคัญอันหนึ่งในธรรมชาติ คือ $\hbar/2$ ซึ่ง \hbar คือค่าคงที่ของพลังค์ (Planck's constant)

$$\Delta x \cdot \Delta p \geq \frac{1}{2} \hbar$$

ในลำดับต่อไปนี่ กระจผมจะบรรยายประกอบการฉายภาพสไลด์

ภาพแรกนี้เป็นภาพดาวฤกษ์ที่ปรากฏบนท้องฟ้า ใช้กล้องถ่ายภาพประกอบกับกล้องโทรทัศน์ขนาดใหญ่ขยายให้เห็นส่วนนิดเดียวของท้องฟ้า ท่านทั้งหลายอาจคุ้นเคยกับหมู่ดาวลูกไก่ ซึ่งมองเห็นด้วยตาเปล่าเป็นกระจุก ดาวเล็ก ๆ นับจำนวนดาวฤกษ์ได้ ๘ ดวง อาณาบริเวณของภาพบนจอนี้มีขอบเขตแคบให้เราได้เห็นเพียง ๔ ดวงใน ๘ ดวง นั้น นอกจากนั้นที่เห็นกระจายอยู่เต็มจอก็เป็นสมาชิกของหมู่ดาวลูกไก่เหมือนกัน แต่เรามองไม่เห็นด้วยตาเปล่า แต่ถ้าใช้กล้องสองตาสองดูก็จะเห็นได้ ๓๐-๔๐ ดวง ที่จริงหมู่ดาวลูกไก่นี้เป็นกระจุกดาว (Star cluster) ที่มีสมาชิกราว ๒๐๐ ดวง ก่อตัวขึ้นมาจากกลุ่มฝุ่นและก๊าซเมื่อประมาณ ๒๐ ล้านปีมาแล้ว อยู่ห่างจากเราออกไปประมาณ ๔๑๐ ปีแสง ทุกจุดสว่างที่ท่านเห็นในภาพนี้เป็นดาวฤกษ์ ซึ่งแต่ละดวงก็เป็นเช่นดวงอาทิตย์ของเราทั้งนั้น คือเป็นลูกไฟใหญ่ สุกสว่างอยู่ได้ก็เพราะมีการผลิตพลังงานจากการหลอมรวมนิวเคลียสไฮโดรเจนเป็นนิวเคลียสฮีเลียมที่เนกแน่นกลางของมัน แล้วมวลสสารหายไป ตามสมการอันเลื่องชื่อของไอน์สไตน์ที่แสดงความสัมพันธ์ระหว่างพลังงานกับสสารว่า

$$E = MC^2$$

ช่วงเวลาที่ยาวนานที่สุดในชีวิตของดาวฤกษ์ดวงหนึ่ง ๆ คือช่วงเวลาที่มันผลาญเชื้อเพลิงไฮโดรเจนในตัวของมันในปฏิกิริยาเทอร์โมนิวเคลียร์นี้ และเราก็ถือเอาว่าเป็นอายุของมัน ในช่วงชีวิตอันนี้ดาวฤกษ์จะมีขนาดและความสว่างคงที่เพราะเกิดสมดุลขึ้นระหว่างแรงดันของรังสีที่แผ่ออกมาจากภายในกับแรงกดให้ยุบตัวเนื่องจากความโน้มถ่วง ซึ่งก็มากขึ้นตามขนาดมวลของดาวฤกษ์นั้น ดาวฤกษ์ซึ่งมีมวลมากจำเป็นต้องมีแรงดันรังสีมาก ซึ่งหมายความว่าจำเป็นต้องผลิตพลังงานรังสีด้วยอัตราสูง ดังนั้นจึงต้องผลาญเชื้อเพลิงมากสรุปว่าดาวใหญ่มีมวลมากและสว่างมากจะใช้เชื้อเพลิงไฮโดรเจนหมดเร็ว ดาวเล็กมีมวลน้อยจะมีอายุยืนนาน ดวงอาทิตย์ของเราเป็นดาวฤกษ์ประเภทที่มีมวลปานกลาง ได้ส่องสว่างคงที่เช่นปัจจุบันมานาน ๕,๕๐๐ ล้านปีแล้ว และจะดำรงชีพเช่นนี้ต่อไปอีกเป็นเวลาเท่ากันก่อนที่เชื้อเพลิงจะร่อยหรอและแก่ชราเข้าสู่อายุขัย ดาวฤกษ์ทั้งหลายที่เรามองเห็นเต็มท้องฟ้าและที่ไม่เห็นเพราะไกลออกไปล้วนเป็นดวงอาทิตย์ทั้งนั้น แต่ที่เห็นเป็นเพียงจุดสว่างก็เพราะต่างก็อยู่ไกลมาก ทั้งหมดนี้รวมกันอยู่เป็นระบบใหญ่ของดาวฤกษ์และบริวาร รวมทั้งฝุ่นและก๊าซ เราเรียกระบบเช่นนี้ว่า ดาราจักร (galaxy) และดาราจักรที่ดวงอาทิตย์ของเราเป็นสมาชิกสามัญดวงหนึ่งนี้ มีดาวฤกษ์ประมาณแสนล้านดวง นักดาราศาสตร์เรียกว่า ดาราจักรทางช้างเผือก (Milky Way Galaxy)

ดวงอาทิตย์เป็นดาวฤกษ์สามัญดวงหนึ่งในบรรดาดาวฤกษ์ประมาณแสนล้านดวงที่รวมกลุ่มกันอยู่เป็นดาราจักรทางช้างเผือก ซึ่งก็เป็นดาราจักรหนึ่งในบรรดาดาราจักรราวหมื่นล้านอันประกอบกันขึ้นเป็นเอกภพที่มนุษย์สามารถใช้อุปกรณ์สังเกตการณ์ได้ อย่างไรก็ตาม **ความไม่สามัญ** ที่สำคัญของดวงอาทิตย์ก็คือมันเป็นดาวฤกษ์ซึ่งมีบริวาร กล่าวคือดาวเคราะห์หลายดวง**พร้อมด้วย**บริวารย่อยโคจรรอบ และดาวเคราะห์ของดวงอาทิตย์ดวงหนึ่งเป็นโลก **ซึ่งมีจิตสำนึก**และสติปัญญาปรากฏขึ้น และทำตัวเป็น **“ผู้สังเกตการณ์”** สำนวจศึกษาและพยายามทำความเข้าใจกับสภาวะทั้งหมดทั้งสิ้น กล่าวคือ **เอกภพ** นี้เอง

เงื่อนไขของการอุบัติขึ้นของชีวิตและสติปัญญาบนดาวเคราะห์ ซึ่งวนโคจรรอบดาวฤกษ์ใด ๆ นั้น ดาวฤกษ์แม้จะต้องมีอายุแผ่รังสีด้วยปริมาณคงที่มากพอเป็นเวลายาวนานพอ ดวงอาทิตย์ได้เริ่มแผ่รังสีอย่างมีเสถียรภาพโดยมีความแปรปรวนน้อยกว่า ๑% มานาน ๕,๕๐๐ ล้านปีแล้ว และยังมีเชื้อเพลิงนิวเคลียร์ คือ ไฮโดรเจนเพียงพอจะให้อยู่ใน

สภาพเช่นนี้ได้มานานกว่าเท่าตัว โลกซึ่งเป็นบริวารก็มีวงโคจรรีเกือบจะกลมรอบดวงอาทิตย์ ทำให้ได้รับรังสีความร้อนค่อนข้างสม่ำเสมอตลอดปี และหมุนรอบตัวเองด้วยอัตราเพียงพอที่จะให้ความร้อนที่ได้รับถ่ายเทโดยบรรยากาศซึ่งมีห่อหุ้มพอเหมาะ เพราะโลกมีมวลมากพอที่จะมีแรงโน้มถ่วงดึงดูดเอาก๊าซห่อหุ้มไว้เป็นบรรยากาศ นอกจากนี้เนื่องจากระยะห่างพอเหมาะจากดวงอาทิตย์ พื้นผิวและบรรยากาศในระดับพื้นผิวของโลกก็จึงมีอุณหภูมิพอดีที่น้ำสามารถมีอยู่ได้ในสภาพของเหลว โดยสรุปแล้ว ขนาด มวล องค์ประกอบ ทางแร่ธาตุ ระยะห่างจากดวงอาทิตย์ การหมุนตัว เส้นทางโคจรรอบดวงอาทิตย์ ความสูงสว่างและเสถียรภาพของดวงอาทิตย์ ฯลฯ ทั้งหมดนี้ สนับสนุนเกื้อกูลให้เกิดสิ่งที่มีชีวิต ซึ่งพัฒนามาเป็นมนุษย์ ผู้สังเกตการณ์และเฟื่องฟูเรื่องการอุบัติและวิวัฒนาการของจักรวาล

ความพยายามที่จะสำรวจดูว่ามีชีวิต แม้เพียงชั้นต่ำอุบัติอยู่บนดาวเคราะห์อื่นของระบบสุริยะหรือไม่ ยังไม่มีผลยืนยัน การแสวงหาระบบดาวเคราะห์รอบดาวฤกษ์อื่นก็ยังไม่ประสบผลสำเร็จชัดเจน ได้มีความพยายามที่จะรับสัญญาณวิทยุ (ถ้ามี) จากอารยธรรมอื่นในดาราจักรทางช้างเผือกก็ยังไม่ได้รับ สรุปว่า จนถึงขณะนี้ ยังไม่พบหลักฐานว่า มีแม้เพียงชีวิตชั้นต่ำอุบัติขึ้น ณ ที่ใดในเอกภพ

ภาพต่อมาเป็นกระจุกดาวอีกประเภทหนึ่งเรียกว่า **กระจุกดาวทรงกลม (globular cluster)** ตามลักษณะที่ดาวฤกษ์ชุมนุมกันอยู่เป็นจำนวน ๑ ล้านถึง ๑๐ ล้านดวง มีจำนวนที่ตรวจพบแล้ว ๑๒๕ กระจุก และคาดคะเนกันว่า ที่ประกอบอยู่กับดาราจักรทางช้างเผือกนี้คงจะมีประมาณ ๕๐๐ กระจุก โดยมีการกระจายกันอยู่โดยรอบจุดศูนย์กลางของดาราจักรในทุกทิศทุกทาง ดังนั้นจึงไม่อยู่ในระนาบของดาราจักรเช่นกับกระจุกดาวลูกไก่ ซึ่งเรียกชื่อประเภทให้แตกต่างออกไปว่า **กระจุกดาวกาแลคติก (galactic cluster)**

ข้อที่น่าสนใจของกระจุกดาวทรงกลมก็คือ ดาวฤกษ์ ในกระจุก ดาวฤกษ์รุ่นแรกมีอายุเท่ากับอายุของดาราจักรเอง คือประมาณ ๑๐,๐๐๐ ล้านปี หนึ่งดาวฤกษ์ที่เป็นประชากรประเภทสอง (Population II) ในกระจุกดาวทรงกลมก็ปรากฏว่าขาดธาตุหนัก และมีองค์ประกอบเป็นก๊าซไฮโดรเจนและฮีเลียม ข้อนี้เป็นนัยบ่งว่าขณะเมื่อดาราจักรและ

กระจุกดาวทรงกลมก่อตัวขึ้นนั้น ยังไม่มีธาตุหนักและพวกโลหะ ซึ่งเป็นองค์ประกอบของฝุ่นผงเกิดขึ้น สัดส่วนของก๊าซไฮโดรเจนและก๊าซฮีเลียมที่มีอยู่ในเอกภพ ในยุคที่ดาราจักรต่าง ๆ รวมทั้งกระจุกดาวทรงกลมก่อตัวขึ้นนั้นเป็นเรโซ ๓ : ๑

เมื่อเราสำรวจท้องฟ้าในระนาบของดาราจักร ซึ่งก็หมายความว่าถึงในแถบสว่างเรืองของทางช้างเผือก โดยอาศัยอุปกรณ์ถ่ายภาพมาพิชารณาวิเคราะห์ ดังตัวอย่างภาพที่ฉายแสดง จะเห็นได้ว่านอกจากดาวฤกษ์ซึ่งกล่าวมาแล้วว่าเป็นลูกไฟเช่นดวงอาทิตย์ จะเห็นเหมือนเมฆสว่างเรืองและก้อนเมฆมืด สลับซับซ้อนกันอยู่ สิ่งเหล่านี้ไม่ใช่เมฆในบรรยากาศของโลกเรา แต่เป็นกลุ่มก๊าซและฝุ่น ซึ่งบางแห่งสว่างเรืองขึ้นเพราะถูกรังสีจากดาวฤกษ์ซึ่งมันห่อหุ้มอยู่ และบางแห่งที่เป็นก้อนมืดก็เพราะมันบังรังสีหรือแสงจากดาวหรือจากก้อนสว่างเรืองซึ่งอยู่ไกลออกไป ความสลับซับซ้อนของก้อนฝุ่นก๊าซที่ลูกเรืองสว่างและที่มีสีดำปรากฏให้เห็นเป็นภาพงดงาม สำหรับก้อนดำเล็ก ๆ ที่เห็นกระจายอยู่บางแห่งในภาพนี้ ซึ่งอยู่ห่างจากเราออกไปประมาณ ๕,๕๐๐ ปีแสง มีผู้เสนอว่าน่าจะเป็นกลุ่มฝุ่นและก๊าซ ซึ่งกำลังยุบตัวลงเป็นระบบดาวฤกษ์กับบริวาร เช่นระบบสุริยะของเรา และนักดาราศาสตร์ส่วนใหญ่ในปัจจุบันก็เห็นคล้ายตาม ผู้เสนอนั้นชื่อศาสตราจารย์ บ็อค (Bart J. Bok) ผู้เคยเป็นครูสอนดาราศาสตร์คนหนึ่งของผม ขณะที่ท่านเป็นผู้อำนวยการหอดูดาวภูเขาสตรีอมโล (ML. Stromlo Observatory) ที่ประเทศออสเตรเลีย

ดวงอาทิตย์ของเราพร้อมด้วยดาวเคราะห์และบริวารอื่น ๆ ก็คงจะได้กลืนตัวลงมาจากก้อนฝุ่นและก๊าซ ซึ่งศาสตราจารย์ บ็อค ได้ให้ชื่อว่า โกลบูลล์ (globules) เช่นนี้ ดวงอาทิตย์จึงเป็นดาวฤกษ์รุ่นที่สอง ประกอบขึ้นจากทั้งก๊าซไฮโดรเจน ฮีเลียมและธาตุหนักกับโลหะ ซึ่งมีอยู่แล้วในฝุ่นของก้อนโกลบูลล์นั่นเอง

ปัญหาที่ว่าฝุ่นแห่งดาราจักรมาจากไหน ตอบได้โดยอาศัยภาพถ่ายวัตถุท้องฟ้าที่หน้าทิ้ง ซึ่งเขาเรียกกันว่า **เนบิวลา ปู** (crab nebula) ภาพนี้

วัตถุท้องฟ้าชิ้นนี้อยู่ห่างออกไปจากเรา ๗,๑๗๒ ปีแสง และเป็นสิ่งที่ได้รับการศึกษาวิจัยมากที่สุดในวงการดาราศาสตร์ปัจจุบัน เราอาจพิจารณาได้โดยง่ายว่าสิ่งนี้มีลักษณะคล้ายเปลวระเบิดที่กำลังกระจายออกมาจากศูนย์กลางของการระเบิด ซึ่งได้เกิดขึ้น

แล้วก่อนหน้านี้ ซึ่งความจริงมันก็เป็นผลจากการระเบิด ซึ่งมีผู้ได้สังเกตเห็นเป็นปรากฏการณ์ บนท้องฟ้าเมื่อ ๙๓๘ ปีมาแล้ว!

ในครั้งนั้นมนุษย์ยังไม่มีการประดิษฐ์กล้องโทรทรรศน์แต่ก็ได้มีสังเกตการณ์ดาราศาสตร์แล้วในแหล่งอารยธรรมหลายแห่งบนพื้นผิวโลก เช่นในประเทศจีน ญี่ปุ่น และแม้แต่ในชนเผ่าอินเดียนแดง กับในทวีปอเมริกากลางและใต้

ตรงตำแหน่งของเนบิวลาปูปัจจุบันนี้ บันทึกเก่าแก่ของจีนมีว่าได้เกิด "ดาวใหม่" ดวงหนึ่งขึ้นตรงนั้น ซึ่งแต่เดิมไม่มีดาวฤกษ์ปรากฏให้เห็น อยู่ ๆ เมื่อปี พ.ศ. ๑๕๙๗ (ค.ศ. ๑๐๕๔) ก็มีดาวฤกษ์ปรากฏขึ้น แล้วสุกสว่างยิ่งขึ้นทุกคืน และภายในไม่กี่วันก็เห็นได้บนท้องฟ้ากลางวันเป็นจุดสว่าง ต่อมาอีกมันก็ค่อย ๆ ลดความสว่างลงทีละน้อย และภายหลังต่อมา ๒-๓ เดือน มันก็จางหายไปจากท้องฟ้า

นับตั้งแต่มีการใช้กล้องโทรทรรศน์สำรวจท้องฟ้า ก็มีผู้ได้เห็นผ้าขาวปรากฏที่ตำแหน่งเดียวกันนี้ และได้รับชื่อเรียกว่า เนบิวลาปู (crab nebula) ในปัจจุบันเมื่ออุปกรณ์การวิจัยทางดาราศาสตร์พัฒนาขึ้น และมีการศึกษาวิจัยวัตถุท้องฟ้านี้กันอย่างมากมายหลายแง่มุม นักดาราศาสตร์ก็เห็นพ้องต้องกันว่า เนบิวลาปู นี้คือ ซากของดาวระเบิดใหญ่ หรือซากซูเปอร์โนวา (supernova remnant) อันเป็นปรากฏการณ์ที่คนในยุคก่อนได้สังเกตเห็น และบันทึกไว้เมื่อ พ.ศ. ๑๕๙๗ นั่นเอง

ดาวระเบิดใหญ่รายอื่นในดาราจักรทางช้างเผือกที่มีผู้สังเกตเห็นถัดจากนั้นมาเกิดขึ้นในปี พ.ศ. ๒๑๑๕ (ค.ศ. ๑๕๗๒) ซึ่งไทโคบราเฮ้สังเกตเห็น และในปี พ.ศ. ๒๑๔๗ (ค.ศ. ๑๖๐๔) ซึ่งเคปเลอร์สังเกตเห็น นอกจากนี้ดาวระเบิดใหญ่ในดาราจักรอื่นไกลออกไปก็มีการสังเกตและบันทึกกันอยู่ในปัจจุบันเป็นประจำ แสดงว่าปรากฏการณ์นี้เป็นสิ่งสามัญในดาราจักรทั่วไป และโดยเฉลี่ยแล้วจะเกิดขึ้นราว ๒๐๐ ปีต่อครั้ง

พวกซูเปอร์โนวา หรือดาวระเบิดใหญ่นี้คือดาวฤกษ์ที่มีมวลมากกว่าดวงอาทิตย์หลายเท่า พวกนี้เปรียบเหมือนทายาทเศรษฐีที่มีสมบัติมาก แล้วผลาญสมบัติหมดสิ้นในเวลาสั้นถึงขั้นล้มละลายสิ้นชีวิต แต่การสิ้นชีวิตของดาวมวลมากพวกนี้เป็นลักษณะการตายโหง คือระเบิดตัวเอง นักดาราศาสตร์ได้ศึกษาวิวัฒนาการของซูเปอร์โนวาจากดาวมวล

มาก และสรุปขั้นตอนได้ดังนี้คือ เริ่มต้นด้วยการเผาผลาญเชื้อเพลิงไฮโดรเจนโดยให้รวมตัวเป็นฮีเลียม เมื่อไฮโดรเจนหมดก็ใช้ฮีเลียมเป็นเชื้อเพลิงรวมตัวเป็นธาตุหนักขึ้นเช่นคาร์บอน ต่อจากนั้นพอฮีเลียมหมด ก็เผาคาร์บอนและได้ธาตุหนักขึ้นไปเรื่อยๆ เป็นการสังเคราะห์ธาตุหนักต่างๆ ในดวงดาวนั่นเอง ขณะเดียวกันการเผาหรือหลอมรวมธาตุดังกล่าวมาเป็นต้นนี้ คายพลังงานให้ดาวฤกษ์นั้นแผ่รังสีได้ แต่ต่อมาก็จะถึงขั้นวิกฤตเมื่อมีการหลอมรวมธาตุหนัก เพื่อให้เกิดธาตุหนักขึ้น ในขั้นนี้แทนที่จะเป็นการคายพลังงานออกมากลับเป็นปฏิกิริยาดูดพลังงาน ซึ่งหมายความว่า ไม่มีแรงดันของรังสีที่จะต่อต้านแรงโน้มถ่วงให้เกิดสมดุลได้ ดังนั้นดาวฤกษ์ทั้งหมดจะยุบตัวหวบลงอย่างกะทันหัน แต่การยุบตัวลงนั้นเอง คายพลังงานศักย์ของความโน้มถ่วงออกมา ทำให้อุณหภูมิของแกนในของดาวพุ่งพรวดสูงขึ้น เพียงพอที่จะทำให้เกิดการสังเคราะห์ธาตุหนักทุกชนิดถึงยูเรเนียม แล้วพลังงานปริมาณมหาศาลที่เกิดขึ้นนั้นก็ทำให้เกิดการระเบิดอย่างรุนแรงที่สุด สาดเนื้อสารของดาวออกสู่อวกาศในทุกทิศทุกทาง พร้อมกับมีการแผ่รังสีทุกชนิดควบคู่ออกมาด้วย ซูเปอร์โนวา จึงเป็นแหล่งกำเนิดของรังสีคลื่นแม่เหล็กไฟฟ้าทุกประเภทตั้งแต่ รังสีแกมมา รังสีเอ็กซ์ อุลตราไวโอเล็ต แสงสว่างอินฟราเรดจนถึงคลื่นวิทยุ และก็เป็นแหล่งเกิดของอนุภาคสสารความเร็วสูงยิ่ง เช่นอิเล็กตรอนและโปรตอน รวมทั้งอนุภาคหนักที่ปรากฏเป็นรังสีคอสมิกกับทั้งฝุ่นคอสมิก ซึ่งมีธาตุหนักและโลหะทุกชนิดอยู่ด้วย

ได้กล่าวแล้วว่าตามสถิติในดาราจักรโดยเฉลี่ยจะมีปรากฏการณ์ซูเปอร์โนวาเกิดขึ้น ๒๐๐ ปีต่อครั้ง เมื่อจะประมาณว่า ดาราจักรทางช้างเผือกมีอายุ ๑๐,๐๐๐ ล้านปี ก็หมายความว่าในระยะเวลาที่ผ่านมาได้เกิดซูเปอร์โนวาขึ้นแล้ว ๕๐ ล้านครั้ง ซึ่งควรจะมากเพียงพอที่ทำให้เกิดฝุ่นและก๊าซล่องลอยอยู่ในเวหาและรวมตัวกันเข้าเป็นดาวฤกษ์รุ่นที่สองเช่นดวงอาทิตย์ของเรา และที่ยังไม่รวมตัวก็ปรากฏเป็นเนบิวลามืด และเม็ดไกลบูลลส์ที่เราได้เห็นในภาพของท้องฟ้ามาแล้ว

ความสำคัญประการหนึ่งของซูเปอร์โนวาก็คือทำให้เกิดดาวฤกษ์หรือดวงอาทิตย์ที่มีบริวารเป็นก้อนวัตถุแข็งเพราะฝุ่นผงของธาตุหนักและโลหะที่มันสังเคราะห์ขึ้นก่อนการระเบิดใหญ่แล้วสาดกระจ่ายออกสู่อวกาศ ดาวฤกษ์รุ่นแรกนั้นมีแต่ก๊าซไฮโดรเจนกับฮีเลียม จึงไม่สามารถมีบริวารเป็นดาวเคราะห์ มีพื้นหินและแก่นกลางเป็นโลหะดังเช่นโลกของเราได้

เมื่อพิจารณาเรื่องนี้ต่อมาอีกชั้นหนึ่ง สิ่งมีชีวิตและจิตใจดังเช่นมนุษย์เรา นี้ ที่อุบัติขึ้นมาได้ก็ต่ออาศัยธาตุหนักต่าง ๆ นับตั้งแต่คาร์บอน ออกซิเจน ไนโตรเจน รวมทั้งโลหะ เช่น แคลเซียม สำหรับกระดูก รวมทั้งธาตุเหล็กสำหรับเลือดด้วย ถ้าไม่มีธาตุหนัก และโลหะที่เกิดขึ้นในการระเบิดซูเปอร์โนวาแล้ว ไม่ใช่แต่ดาวเคราะห์เกิดขึ้นไม่ได้เท่านั้น แต่สัตว์และมนุษย์ที่มีสติปัญญามาประชุมกันพิจารณาเรื่องความเป็นมาและเป็นไปของเอกภพก็เกิดขึ้นไม่ได้!

ดังนั้นการระเบิดซูเปอร์โนวาในดาราจักรจึงเป็นเงื่อนไขสำคัญประการหนึ่งของการเกิดมนุษย์และสติปัญญาขึ้นในเอกภพ

ภาพแผนผังต่อไปนี้แสดงตำแหน่งของดวงอาทิตย์และโลกในดาราจักรทางช้างเผือก

การกระจายตัวของดาวฤกษ์แสนล้านดวงพร้อมทั้งฝุ่นและก๊าซของดาราจักรทางช้างเผือกของเรานั้น มีรูปลักษณะเทียบได้กับขนมฝักบัวหรือไข่ดาว มิเช่นนั้นก็อาจกล่าวเหมือนหมวกฟางกันแดดปีกกว้างสองใบประกบกันอยู่ ส่วนกระจุกดาวทรงกลมราว ๕๐๐ กระจุกที่พิจารณากันมาแล้วนั้นเป็นระบบทรงกลมซึ่งซ่อนอยู่ด้วยโดยมีจุดศูนย์กลางร่วมกับจุดศูนย์กลางของดาราจักรด้วย ข้อควรเน้นก็คือดวงอาทิตย์ไม่ได้อยู่ที่บริเวณศูนย์กลางของดาราจักร แต่อยู่ห่างออกมาราว ๓ ใน ๕ ของรัศมีของดาราจักร ซึ่งมีค่าประมาณ ๕๐,๐๐๐ ปีแสง ดังนั้นก็หมายความว่าดาราจักรมีลักษณะคล้ายจานแบน มีเส้นผ่านศูนย์กลาง ๑๐๐,๐๐๐ ปีแสง และดวงอาทิตย์อยู่ห่างออกมากจากจุดศูนย์กลางประมาณ ๓๐,๐๐๐ ปีแสง และเคลื่อนที่เป็นวงไปรอบ ๆ จุดศูนย์กลางเช่นเดียวกับระบบดาวฤกษ์ต่างๆ ในดาราจักรนี้

ภาพดาราจักรอื่นเป็นตัวอย่างเพื่อแสดงให้เห็นว่าถ้าเราสามารถออกไปภายนอกดาราจักรทางช้างเผือกของเราเอง แล้วมองย้อนกลับมาดูเราจะเห็นมันมีรูปร่างอย่างไร ผมได้เอามาฉายให้ดูสามภาพต่อไปนี้

วัตถุท้องฟ้าในภาพแรกนี้ คือ ดาราจักรวังน้ำวน (whirlpool galaxy) อยู่ห่างออกไป ๑๒.๔ ล้านปีแสง มีรูปร่างสวยงามมาก ถ้าเราออกไปในทิศทางตั้งฉากกับระนาบดาราจักรทางช้างเผือกของเราจะเห็นรูปร่างคล้ายดาราจักรนี้ แต่คงจะไม่มีดาราจักรบริวารอยู่ด้วยอย่างที่เราเห็นในรูป อย่างไรก็ตามควรสังเกตได้ว่าที่เห็นเป็นคล้ายเมฆสว่างนั้น

อันที่จริงเป็นดาวฤกษ์จำนวนมาก แต่เพราะอยู่ห่างไกลมากจึงเห็นเป็นจุดสีละของละเดียว
ในขณะที่เดียวกันควรจะให้เห็นฝุ่นและก๊าซเป็นทาง ๆ ในวงโคจรวนรอบศูนย์กลางของ
ดาราจักรวงนํ้าวนนี้ด้วย

ภาพที่สอง เป็นดาราจักรพี่น้องของเราอยู่ห่างออกไปเพียง ๒ ล้าน ๒ แสนปีแสง
เชื่อกันว่าคล้ายคลึงกับดาราจักรทางช้างเผือกของเรามาก แม้ว่าจะมีขนาดใหญ่กว่าเล็กน้อย
เรามองเห็นจากมุมมองเฉียง ๆ มันมีชื่อเรียกว่า ดาราจักรอันโดรเมดา เพราะปรากฏบน
ท้องฟ้าในทิศทางของหมู่ดาวอันโดรเมดา และอันที่จริงแล้วเราสามารถมองเห็นได้ด้วย
ตาเปล่าเป็นดวงริ้วว่างเรืองบนท้องฟ้าข้างแรม มีขนาดประมาณเท่ากับดวงจันทร์ นี่เป็น
วัตถุเวลาที่ไกลที่สุดที่มนุษย์สามารถมองเห็นได้ด้วยตาเปล่า ซึ่งเราก็น่าอัศจรรย์ใจว่า
ดวงตาของเราสามารถมองออกไปได้ไกลถึงระยะทาง ๒ ล้าน ๒ แสนปีแสง หรือประมาณ
๒๑ ล้านล้านกิโลเมตร !

ภาพที่สาม ชื่อดาราจักรซอมเบรโอ (sombbrero galaxy) เพราะมองดูเป็นรูป
หมวกแก้มก้นขึ้นสองใบประกบกัน อยู่ห่างจากเราไป ๓๙ ล้านปีแสง นับว่าไกลจนกระทั่ง
เห็นดาวฤกษ์เป็นฝุ่นละของสว่าง เป็นภาพดาราจักรในมุมมองตามระนาบของดาราจักรเอง
ที่น่าสนใจก็คือฝุ่นที่บังแสงดาวอยู่ในแนวระนาบของดาราจักรปรากฏให้เห็นชัดเจนเป็น
แถบมืด

เท่าที่ผ่านมาเราได้พิจารณาดาราจักร ซึ่งเป็นระบบสารวัตถุใหญ่ที่สุดในเอกภพ
และเป็นหน่วยองค์ประกอบของเอกภพมาแล้ว ๓-๔ ดาราจักร ปัญหาคงจะเกิดขึ้นในใจ
ของท่านทั้งหลายว่า ดาราจักรมีอยู่ด้วยกันทั้งหมดสักเท่าใด ที่ประกอบกันเป็นเอกภพ ?

คำตอบก็คือ เท่าที่มนุษย์สำรวจได้และคาดคะเนจากส่วนที่สำรวจแล้ว ดาราจักร
ในอาณาบริเวณที่จะสำรวจได้ควรจะมีราวสักหมื่นล้านระบบ !

ขอให้ท่านพิจารณานับจำนวนดาราจักรในภาพถ่ายจากกล้องถ่ายภาพดาว
ชนิดที่ขงหอดูดาวอังกฤษในออสเตรเลีย ภาพนี้ซึ่งกินอาณาบริเวณบนท้องฟ้าไม่กว้าง
กว่าขนาดดวงจันทร์เท่าใดนัก เพียงอาณาบริเวณแคบ ๆ เท่านั้น ยังมีดาราจักรมากมายดังที่
เห็นอยู่ และก็ป็นดาราจักรพวกที่นับว่าอยู่ใกล้ ที่ไกลออกไปยังมีอีกมากมายนัก

เรื่องที่ผมขอลงมาถึงต่อไปก็คือการศึกษาการเคลื่อนที่ของดาราจักร ซึ่งนำไปสู่การค้นพบว่าเอกภพกำลังขยายตัว

วัตถุในเวหาเช่นดาราจักรต่าง ๆ นั้นอยู่ห่างจากเราออกไปไกลเหลือเกิน แม้ว่ามันจะเคลื่อนที่ไปในเวหารวดเร็วปานใด องค์ประกอบของการเคลื่อนที่หรือความเร็วในแกนตั้งฉากกับทิศทางที่เรามองไปยังมันนั้น ก็ไม่ปรากฏให้เราเห็นได้

แต่สำหรับองค์ประกอบของความเร็วของวัตถุในแนวทางตามทิศที่เรามองดูนั้น เราสามารถตรวจสอบและวัดได้ โดยหลักการทางฟิสิกส์ที่เรียกว่า ปรากฏการณ์ดอปเปลอร์ (Doppler Effect)

สมมติว่าเรายืนอยู่ที่สถานีรถไฟแห่งหนึ่งในชนบท มีรถไฟขบวนหนึ่งแล่นผ่านสถานีนั้นแต่ไม่หยุด คือเพียงแต่วิ่งผ่านไปด้วยความเร็วสูง แต่เปิดหวูดไปด้วย ทั้งช่วงที่แล่นเข้าหาสถานีและแล่นออกห่างจากสถานี

เสียงจากหวูดรถไฟเป็นคลื่นอัดของอากาศที่มีความถี่คงที่ ถ้ารถไฟหยุดอยู่และเปิดหวูดด้วย คนที่ยืนอยู่ที่สถานีจะได้ยินเสียงหวูดตามความถี่นั้น แต่ขณะเมื่อรถไฟวิ่งเข้าหาเรา คลื่นจากหวูดรถไฟจะถูกอัดเพราะความเร็ว ทำให้เราได้ยินเสียงหวูดสูงขึ้นกว่าธรรมดา แต่พอเมื่อรถไฟวิ่งผ่านแล้วหนีห่างออกไป คลื่นจากหวูดจะถูกดึงห่างออก ทำให้เราได้ยินเสียงหวูดต่ำลง

ถ้าเรามีอุปกรณ์วัดขนาดคลื่นหรือความถี่ของเสียงหวูด ขณะที่มันเคลื่อนเข้าหาหรือเคลื่อนออกจากเรา เทียบกับค่าขนาดคลื่นหรือความถี่ที่ถูกต้องของหวูด เราสามารถคำนวณหาความเร็วที่รถไฟวิ่งเข้าหาหรือวิ่งออกจากเราได้

นี่คือหลักของปรากฏการณ์ดอปเปลอร์ ซึ่งแม้ตัวอย่างที่ยกมาเป็นเรื่องคลื่นเสียงในอวกาศ แต่เรื่องคลื่นแสงที่เดินทางผ่านอวกาศจากดาวฤกษ์หรือจากดาราจักรมาถึงโลกเราก็มีหลักการเช่นเดียวกัน

ดังนั้น นักดาราศาสตร์ก็สามารถวัดความยาวคลื่นในแสงดาวหรือแสงจากดาราจักร แล้วบอกได้ว่ามันกำลังเคลื่อนที่เข้าหาเรา หรือเคลื่อนที่ออกจากเราด้วยความเร็วเท่าใด

ในปี ค.ศ. ๑๙๒๐ ได้มีการค้นพบโดย Hubble ว่า ดาราจักรอื่นๆ เคลื่อนที่คล้ายหนีจากดาราจักรทางช้างเผือกออกไปรอบด้าน ด้วยความเร็วซึ่งเป็นปฏิภาคกับระยะห่าง หลักฐานการค้นพบนั้นคือการเลื่อนไปทางความยาวคลื่นมากขึ้นของเส้นสเปกตรัม ซึ่งมีชื่อเรียกว่า **การเลื่อนทางแดง** และได้ถูกตีความว่าเป็นเพราะการขยายตัวของเอกภพ ซึ่งคล้ายกับการระเบิดของ **ต้นกำเนิด** ซึ่งมีขนาดเล็กมาก มีความหนาแน่นสูงยวดยิ่งและมีอุณหภูมิสูงยวดยิ่ง การคำนวณทางทฤษฎีพบว่า การระเบิดนี้ที่เรียกว่า บิ๊กแบร์ยง (The Big Bang) ได้เกิดขึ้นในอดีต เมื่อประมาณระหว่าง ๑๐,๐๐๐ ล้านปี - ๒๐,๐๐๐ ล้านปีมาแล้ว สรรพสิ่งในเอกภพที่เราสังเกตได้ในปัจจุบัน กล่าวคือ ดาวฤกษ์และบริวารเช่นโลก กลุ่มฝุ่น กลุ่มก๊าซ วัตถุเวหาทั้งปวง ฯลฯ เป็นสิ่งที่อุบัติขึ้นจาก **บิ๊กแบร์ยง** ทั้งสิ้น สำหรับหลักฐานยืนยันในปัจจุบันเรื่องการเลื่อนทางแดงของดาราจักรนั้น ขณะนี้ในวงการดาราศาสตร์ได้อาศัยการตรวจสอบสเปกตรัมของดาราจักรแล้วประมาณ ๒๔,๐๐๐ ดวง รวมทั้งควอซาร์ซึ่งเป็นดาราจักรแรกเกิดด้วย

ก่อนเกิดบิ๊กแบร์ยงไม่มีอะไรเลย กาลอวกาศก็ถูกสร้างขึ้นในปรากฏการณ์บิ๊กแบร์ยงตรงจุดเริ่มต้นแท้จริง คือ จุดที่ เวลา = ๐ นั้น วิทยาศาสตร์ไม่มีคำตอบ เพราะกาลเวลายังไม่เกิด และกฎธรรมชาติ หรือกฎฟิสิกส์จึงนำไปใช้พิจารณาไม่ได้ ต่อเมื่อบิ๊กแบร์ยงเกิดแล้ว แม้ส่วนย่อยนิดเดียวของวินาที วิทยาศาสตร์ก็จะสามารถเริ่มสำรวจได้โดยการนำทฤษฎีฟิสิกส์ที่พัฒนาขึ้นในยุคปัจจุบันเข้าไปใช้ชี้แนะและพยากรณ์ รวมทั้งอธิบายปรากฏการณ์ที่ยังคงเกิดสืบเนื่องมาทำให้กำลังเกิดการค้นทางดาราศาสตร์ได้ในปัจจุบัน

การขยายตัวของเอกภพไม่ใช่การมีต้นกำเนิดเป็นเม็ดเล็กอัดแน่นลอยอยู่ในอวกาศก่อน แล้วมันระเบิดขึ้น ชิ้นส่วนของมันก็แตกออก ขยายตัวออกไปในอวกาศอันกว้างขวาง เพื่อจะเข้าใจให้ถูกต้อง เราต้องสร้างมโนภาพใหม่ว่า เมื่อบิ๊กแบร์ยงได้เกิดขึ้นแล้ว 10^{-32} วินาที กาลอวกาศเป็นตัวเอกภพเอง เป็นเม็ดเล็ก 10^{-32} ซม. มีความหนาแน่น 10^{94} กรัม/ลบ.ซม. อุณหภูมิ 10^{32} K เนื่องจากร้อนจัดนี้เองจึงขยายตัวอย่างรวดเร็วเมื่อเวลาผ่านไปจนถึงปัจจุบันราว 10^{10} วินาที ก็ปรากฏเป็นเอกภพอย่างที่เรารู้จักอยู่ในปัจจุบัน

ตามหลักฟิสิกส์วัตถุร้อนที่ขยายตัวออกจะต้องเย็นลง เอกภพก็เช่นกันควรเย็นลง นักทฤษฎีพยากรณ์ไว้เมื่อปี ๑๙๔๐ ว่าจะเหลืออุณหภูมิราว ๓K ต่อมาในปี ๑๙๖๕

เพนซีอัล (Penzias) กับวิลสัน (Wilson) ได้ตรวจพบคลื่นวิทยุไมโครเวฟที่ขนาดคลื่น ๗ ซม. จากทุกทิศทางในอวกาศ ซึ่งบ่งว่าเป็นรังสีความร้อนที่หลงเหลืออยู่ในจักรวาลจากการระเบิดใหญ่นั้น เป็นค่าอุณหภูมิราว ๓K ในปัจจุบันได้มีการตรวจยืนยันรังสีไมโครเวฟพื้นหลังของจักรวาล [cosmic microwave background radiation (CMBR)] นี้ อย่างละเอียดถี่ถ้วน ทั้งโดยอุปกรณ์ภาคพื้นดิน และที่ส่งออกไปวัดรังสีอินฟราเรดในอวกาศ พบว่า เอกภพโดยรอบอวกาศด้วยรังสีที่มีสม่ำเสมอเป็นเนื้อเดียว (homogeneous) และเท่ากันในทุกทิศทาง (isotropic) โดยความคลาดเคลื่อนไม่เกิน ๑ ใน ๑๐,๐๐๐ และมีอุณหภูมิ 2.725 ± 0.05 K การค้นพบ CMBR นี้ เป็นการยืนยันหลัก **เอกภพขยายตัว** ในอดีตจากการเริ่มต้นที่ร้อนจัดอย่างรุนแรงเป็น **บิกแบง** อย่างแน่นอน

นักฟิสิกส์ได้นำเอาทฤษฎีอันตรกิริยาของอนุภาคมาใช้อธิบายปรากฏการณ์ดาราศาสตร์อย่างได้ผล ตั้งแต่ปฏิกิริยาเทอร์โมนิวเคลียร์แปรมวลสารเป็นพลังงานของกาแล็กซีของดาวฤกษ์ จนถึงการระเบิดรุนแรงของมหานวดารา หรือซูเปอร์โนวา (supernova) ซึ่งมีการสังเคราะห์อนุภาคปรมาณูหนัก แล้วสาตกระจายออกสู่ห้วงเวหา รอเวลาที่แรงโน้มถ่วงจะรวบรวมกลับกันตัวลงเป็นดาวฤกษ์รุ่นที่สอง เช่นดวงอาทิตย์พร้อมกับดาวเคราะห์บริวาร มาบัดนี้ นักฟิสิกส์ก็ได้นำทฤษฎีอันตรกิริยาของอนุภาคมาอธิบายปรากฏการณ์จักรวาลวิทยาในช่วงต้นของเอกภพแรกเกิด บางทฤษฎี หรือข้อเสนอมิหลักพยากรณ์ปรากฏการณ์ที่ตรวจจสอบได้ ส่วนบางทฤษฎีก็ก้าวไปไกลเกินที่จะตรวจจสอบโดยสังเกตการณ์ใดๆ ได้

วิทยาศาสตร์เป็นสสารนิยม โดยมุ่งอธิบายปรากฏการณ์ธรรมชาติทั้งหมดทั้งสิ้นด้วยอนุภาคและอันตรกิริยาหรือแรงระหว่างอนุภาค อนุภาคเป็นโครงสร้างย่อยเล็กของสสาร เมื่อการศึกษาค้นคว้าทางวิทยาศาสตร์มีพัฒนาการก้าวหน้ามา ก็ได้ให้ความรู้ด้านจุลภาคของสสารในขนาดที่เล็กลงตั้งแต่ไมเลกุล (10^{-7} ซม.) อะตอม (10^{-8} ซม.) นิวเคลียส (10^{-10} ซม.) และโปรตอน (10^{-13} ซม.) ในปัจจุบันเรามีความรู้ว่า โปรตอนและนิวตรอนนั้นมีใช้อนุภาคมูลฐานแท้จริง แต่ยังไม่ประกอบด้วยอนุภาคมูลฐานที่แท้จริงกว่า กล่าวคือควาร์ก ซึ่งเชื่อกันว่า ไม่มีโครงสร้างภายใน คือ ไม่ประกอบด้วยอะไรมาก

ฟิสิกส์จำแนกอันตรกิริยาเป็น ๔ ประเภท เรียงตามลำดับความแรงสูง ไปหาความแรงต่ำ โดยกำหนดให้แรงนิวเคลียร์เข้มมีความแรง ๑ แรงแม่เหล็กไฟฟ้าจะมีความแรง 10^{-2} แรงนิวเคลียร์อ่อนจะแรง 10^{-14} และแรงโน้มถ่วงน้อยที่สุด คือ 10^{-38}

อย่างไรก็ตามแรงนิวเคลียร์เข้มมีพิสัยเพียง 10^{-14} ซม. และแรงนิวเคลียร์อ่อนมีพิสัย 10^{-16} ซม. แรงทั้งคู่จึงมีผลและบทบาทมากมายในโลกจุลภาคที่ระยะ 10^{-14} ซม. ลงไป แรงแม่เหล็กไฟฟ้ามีบทบาทเป็นอย่างมากในระดับชีวิตประจำวันของมนุษย์ เพราะเป็นตัวการทำให้เกิดการเปลี่ยนแปลงที่รับรู้ได้โดยตรงผ่านประสาทสัมผัสทั้ง ๕ เช่นที่เกี่ยวกับแสงสว่าง และคลื่นแม่เหล็กไฟฟ้า เป็นแรงในปฏิกิริยาเคมีทุกชนิด แรงนี้มีพิสัยตั้งแต่ระยะใกล้ชิดไปไกลได้ถึงอนันต์ แต่เนื่องด้วยสารวัตถุก้อนใหญ่มักเป็นกลางทางไฟฟ้า จึงไม่มีอันตรกิริยาแม่เหล็กไฟฟ้าต่อกัน สำหรับแรงโน้มถ่วงนั้นแม้จะมีค่าน้อยเมื่อเทียบกับแรงอื่น แต่การที่มันมีพิสัยไกลถึงอนันต์ จึงมีบทบาทสำคัญในทางจักรวาลวิทยา

แรงโน้มถ่วงมีบทบาทในปรากฏการณ์บิกแบร์ียง ในการทำให้ดาราจักรที่กำลังเคลื่อนที่ออกจากกันนั้นลดความเร็วลงเมื่อเวลาผ่านไป เพราะดาราจักรทั้งหลายซึ่งเป็นวัตถุจะต้องถูกแรงโน้มถ่วงดึงดูดเข้าหาจุดศูนย์กลางของมวลรวม ถ้ามวลรวมของสสารซึ่งประกอบกันเข้าเป็นเอกภพมีมากพอ แรงโน้มถ่วงจะสามารถทำให้ดาราจักรชะลอความเร็วลงจนในที่สุดอาจจะ 'ตกกลับ' หรือเคลื่อนที่กลับทิศเข้ารวมกันอีกครั้งหนึ่งเป็น 'บิกครัช' (The Big Crunch) ซึ่งจะกลับร้อนจัดเพียงพอที่จะเป็นบิกแบร์ียงรอบต่อไปก็เป็นได้

ถ้าหากมวลสสารรวมของเอกภพไม่พอเพียงที่จะมีแรงโน้มถ่วงดึงดูดให้หยุด เอกภพก็จะขยายตัวออกเรื่อย ๆ ต่อไปไม่สิ้นสุด ดาราจักรก็จะห่างกันออกไปเรื่อย ๆ จนผู้สังเกตการณ์ในดาราจักรนี้จะไม่สามารถเห็นดาราจักรอื่นได้ และดาวฤกษ์ต่าง ๆ ก็จะค่อย ๆ หมดเชื้อเพลิงนิวเคลียร์หมดลง เป็นการสิ้นสุดของเอกภพในความเปล่าเปลี่ยว อ่างว่าง แทนที่จะเป็นการสิ้นสุดในประลัยกัลป์ของบิกครัช ซึ่งอาจมีหวังจะได้ชุบชีวิตขึ้นใหม่ในบิกแบร์ียงรอบต่อไป

นักดาราศาสตร์ได้พยายามสำรวจหาหลักฐานต่าง ๆ ที่จะมาใช้เป็นรากฐานพยากรณ์อนาคตของเอกภพ เป็นต้นว่า สำรวจปริมาณสสารของดาราจักรในทุกรูปแบบ ทั้งที่สว่างเห็นได้ และมีดเห็นไม่ได้ แต่แสดงความมีอยู่ด้วยแรงโน้มถ่วง เป็นต้น ฯลฯ เมื่อ

นำเอามาคิดบัญญัติรวบยอดแล้ว ปรากฏว่าอย่างมากที่สุดมีเพียงไม่ถึง ๒๐% ของปริมาณที่จะเพียงพอให้เอกภพหยุดขยายตัว ซึ่งเรียกว่า **มวลวิกฤต (critical mass)** ของเอกภพได้

อย่างไรก็ตามเมื่อหันไปพิจารณาวิวัฒนาการของการเคลื่อนที่กระจายออกของดาราจักร ก็พบว่า บิ๊กแบร์ยังได้เกิดขึ้นอย่าง**พอเหมาะเกินไป** คือ เอกภพกำลังขยายตัวพอดีราวกับว่า มีมวลเท่ากับมวลวิกฤต กล่าวคือ เท่ากับปริมาณไฮโดรเจน ๖ อะตอมต่ออวกาศยุคปัจจุบัน ๑ ลบ.เมตร

มีตัวเลขไร้มิติ จำนวนหนึ่ง ซึ่งมีบทบาทสำคัญในฟิสิกส์ และฟิสิกส์ดาราศาสตร์ ตัวเลขพวกนี้แสดงปริมาณในธรรมชาติของเอกภพและมีค่าเหมือนเดิมในทุกหน่วยของการวัด ในปี ๑๙๖๑ ดิกกี (Dicke) แห่งปรินซ์ตัน ได้ยกตัวเลขไร้มิติ ซึ่งมีค่ามากเหลือเกิน หรือน้อยเหลือเกิน ซึ่งเรียกกันว่า **เลขบิก (Big Number)** สามตัวขึ้นพิจารณา คือ

$$\text{ค่าคงตัวคู่ควบความโน้มถ่วง (G)} = ๑๐^{-๕๐}$$

$$\text{อายุของเอกภพในหน่วยอะตอม (T)} = ๑๐^{๕๐}$$

$$\text{จำนวนของอนุภาคที่มีมวลมากในเอกภพ (N)} = ๑๐^{๕๐}$$

ค่าคงตัวคู่ควบความโน้มถ่วงบอกความแรงของแรงโน้มถ่วง

หน่วยอะตอมของเวลา คือ เวลาที่แสงสว่างใช้ในการเคลื่อนที่เป็นระยะทางเท่ากับรัศมีของอนุภาคโปรตอน

จะเห็นว่าในเอกภพปัจจุบันเกิดความสัมพันธ์ :

$$(๑) \quad G = 1/T \quad (\text{แรงโน้มถ่วงเท่ากับส่วนกลับของอายุเอกภพ})$$

$$(๒) \quad N = T^2 \quad (\text{จำนวนอนุภาคเท่ากับอายุเอกภพกำลังสอง})$$

$$\text{และ } (๓) \quad G = 1/\sqrt{N} \quad (\text{ความโน้มถ่วงเท่ากับส่วนกลับของรูทสองของจำนวนอนุภาคที่มีมวลมาก})$$

ไดแรก (Dirac) เป็นผู้สังเกตความสัมพันธ์อันน่าประหลาดนี้มาตั้งแต่ราว ค.ศ. ๑๙๓๐ และไม่คิดว่าจะเป็นเพียงความบังเอิญ เขาเชื่อว่า G กับ N เปลี่ยนแปลงไปพร้อมกันในลักษณะที่ทำให้ความสัมพันธ์นี้ดำรงอยู่ตลอดอายุของเอกภพ

ดิกก์อ้างหลักของ มัค (Mach) ที่ว่า มวลของอนุภาคมิได้เป็นคุณสมบัติส่วนตัวของอนุภาคอย่างที่เข้าใจกันทั่วไป แต่เป็นผลรวมของอิทธิพลของสสารทั้งหมดที่อยู่ห่างออกไปในเอกภพ จึงมีความสัมพันธ์ ข้อ (๓) ได้

แต่ความสัมพันธ์ ข้อ (๑) และ (๒) นั้น ดูคล้ายว่า บังเอิญจะบังเกิดในยุคที่มีมนุษย์เกิดมาเป็นผู้สังเกตการณ์เท่านั้น!

ดิกก์จึงเสนอว่า ค่าอายุของเอกภพนั้นมีเงื่อนไขบังคับอย่างแรงกำหนด ภาวะจำเป็นที่จะต้องให้เกิดมีมนุษย์ 'ผู้สังเกตการณ์' เอกภพให้จึงได้ เงื่อนไขที่สำคัญประการหนึ่งก็คือ เอกภพจะต้องมีอายุยืนนานเพียงพอสำหรับการที่ดาวฤกษ์จะสร้างธาตุหนักกว่าไฮโดรเจน โดยเฉพาะอย่างยิ่งธาตุคาร์บอนขึ้นมาในการสังเคราะห์นิวเคลียสที่ใจกลางของมัน และสาดออกสู่ห้วงเวหาเมื่อดาวฤกษ์ระเบิดเป็นมหานวดารา ดังนั้นอายุของเอกภพจะสั้นกว่าอายุของดาวฤกษ์ที่อายุสั้นที่สุดไม่ได้

ข้อเสนอนี้ของดิกก์ นับเป็นข้อเสนอครั้งแรกของ หลัก 'มนุษย์คือจุดหมาย' (The Anthropic Principle) ซึ่งก่อให้เกิดการวิพากษ์วิจารณ์ในวงจักรวาลวิทยาปัจจุบันเป็นอย่างมาก โดยมีทั้งผู้สนับสนุนและคัดค้าน นับว่าประเด็นที่ยังไม่มีข้อยุติ

โดยย่อ หลัก 'มนุษย์คือจุดหมาย' มีใจความว่า การอุบัติขึ้นของเอกภพนี้ ถูกกำหนดด้วยเงื่อนไขอย่างแรงในวิวัฒนาการหลายขั้นตอน **ให้บรรจุเป้าหมายสำคัญคือการอุบัติขึ้นของมนุษย์** ผู้มีสติปัญญาที่จะเป็นผู้สังเกตการณ์เอกภพเองได้!

จากสังเกตการณ์ทางดาราศาสตร์ เอกภพในสเกลใหญ่ปรากฏเป็นเนื้อเดียวและเป็นไอโซโทรปี คือเหมือนกันในทุกทิศทาง ตามหลักฐานจากการวัดคลื่นวิทยุไมโครเวฟ (CMBR) ส่วนในสเกลเล็กนั้นปรากฏรวมตัวเป็นดาราจักร ดาวฤกษ์ และดาวเคราะห์ คอลลินส์ (Collins) และ ฮอว์คิง (Hawking) พบว่า อานาจความโน้มถ่วงมีกำลังพอเหมาะที่จะหน่วงความเร็วของการขยายตัวของเอกภพให้เท่าพอดีกับความเร็ววิกฤติ ถ้ามันแรงกว่านี้เพียงนิดเดียว เอกภพจะยุบตัวลงก่อนที่ดาราจักรและดาวฤกษ์จะอุบัติขึ้น แล้วดาวเคราะห์ซึ่งเป็นที่อาศัยเกิดของชีวิตก็ไม่มีได้ ถ้าความโน้มถ่วงมีอานาจน้อยกว่านี้ แรงดึงดูดระหว่างมวลสสารก็ไม่พอเพียงพอที่จะทำให้อนุภาคสสารรวมตัวกันเข้าเป็นดาราจักรและดาวฤกษ์ดาวเคราะห์ได้ ดังนั้นเอกภพซึ่งมีมนุษย์เกิดขึ้นมาเป็นผู้สังเกตการณ์ศึกษาอยู่นี้

จึงเป็นเอกภพที่มีความเป็นพิเศษอย่างยิ่ง เพราะเลือกค่าคงตัวของความโน้มถ่วงพอเหมาะ จากค่ามากมายที่เป็นไปได้

ข้อสังเกตที่สนับสนุนหลัก 'มนุษย์คือจุดหมาย' ของเอกภพ ยังมีอีกเช่น :

ค่าของแรงนิวเคลียร์เข้มซึ่งกระทำในระดับจุลภาคนั้นมีกำลังพอดีที่จะผูกมัดนิวตรอนกับโปรตอนให้เกาะติดกันเป็นนิวเคลียสของอะตอมได้เท่านั้น ถ้ามันมีกำลังอ่อนกว่าที่เป็นอยู่เล็กน้อยก็จะมีธาตุไฮโดรเจนอยู่เพียงธาตุเดียวในธรรมชาติ แล้วสิ่งมีชีวิตก็อุบัติขึ้นในเอกภพไม่ได้เช่นกัน ถ้ามันมีกำลังแรงกว่าที่เป็นอยู่ การสังเคราะห์ธาตุนั้นจะมีผลแตกต่างกันไป และเอกภพก็จะไม่เอื้ออำนวยชีวิตอย่างที่เป็นอยู่ด้วย

ค่าประจุไฟฟ้า หรือมวลของอิเล็กตรอน หรือของโปรตอนก็ตาม ถ้าหากว่า ค่าใดค่าหนึ่งผิดแผกไปจากที่เป็นอยู่แล้ว จะมีผลทำให้ชีวิตไม่สามารถเกิดขึ้นในเอกภพนี้ได้เช่นกัน อนึ่งการที่ธาตุดาร์บอนมีคุณสมบัติเป็นโครงสร้างหลักของสารประกอบอินทรีย์ ซึ่งเป็นรากฐานของสิ่งมีชีวิตทั้งปวง ก็เป็นเพราะค่าระดับพลังงานของอิเล็กตรอนในอะตอมของคาร์บอน ซึ่งถ้าผิดแผกไปเพียงเล็กน้อย ธาตุดาร์บอนก็จะเป็นรากฐานของชีวิตในเอกภพได้

จากหลักฐานที่แสดงมาแล้ว มีท่าทีที่จะนำไปสู่ข้อสรุปว่า เอกภพที่มีศักยภาพสามารถสร้างสรรพชีวิตผู้สังเกตการณ์ (คือมนุษย์) เท่านั้น จึงจะอุบัติขึ้นมาได้

ทำไม จึงเป็นเช่นนั้น?

ในขั้นนี้ อาจมีคำตอบได้สองประการ

(๑) คำตอบฝ่ายศาสนาทฤษฎีนิยม เสนอว่า พระเจ้าออกแบบสร้างเอกภพให้มีชีวิตสัตว์ และมนุษย์อุบัติขึ้นมา และอาศัยอยู่ได้ คำตอบแบบนี้นักวิทยาศาสตร์ถือว่าเป็นเรื่องความเชื่อส่วนบุคคล จึงไม่พร้อมที่จะรับพิจารณา

(๒) ผู้สังเกตการณ์ ที่เอกภพพัฒนาขึ้นมามีส่วนทำให้เอกภพอุบัติขึ้นมาโดยทางใดทางหนึ่ง คำตอบแบบนี้เป็นการนำเอาผู้สังเกตการณ์ที่มีจิตสำนึกและสติปัญญา เข้ามาเกี่ยวข้องกับกาอุบัติของเอกภพ ดังนั้นจึงเป็นแนวคิดเชิงไปฝ่ายปรัชญาจิตนิยม ซึ่งถือว่าสาระมูลฐานของเอกภพเป็นจิต และโลกกายภาพมีความเป็นจริงน้อยกว่า นักวิทยาศาสตร์ซึ่งเป็นนักสสารนิยมโดยรากฐานความคิดก็มีความลังเลที่จะยอมรับแนวคิดเช่นนี้ด้วย

หลักทางอภิธรรมอันเป็น **ขณิกวาท** นั้น ไม่เป็นทั้ง **สสารนิยม** และ **จิตนิยม** แต่เป็นการวิเคราะห์ปรากฏการณ์โลกและชีวิตออกเป็น **ขณะรู้** ซึ่งปรากฏเกิดดับสืบเนื่องกันไปอย่างรวดเร็ว และเป็นการเริ่มปรากฏของ **ขณะจุด** ซึ่งอยู่นอกเหนือกาลอวกาศในมิติแห่งเวลา ในทัศนะทางอภิธรรม มโนทัศน์เรื่อง โลกและชีวิต เอกภพ กาลอวกาศ สสาร พลังงาน อนุภาค มวล ฯลฯ เป็นเพียงองค์ประกอบของโลกสมมติบัญญัติที่นักวิทยาศาสตร์สร้างขึ้น ในความพยายามจะเข้าใจปรากฏการณ์ ซึ่งแท้จริงก็เป็นการประมวลขณะรู้โดยกลไกธรรมชาติของจิตนั่นเอง ในระดับของ **ขณะจุด** และ **ขณะรู้** **ผู้สังเกตการณ์** และ **เอกภพ** ไม่ได้แยกจากกัน เช่นเดียวกับที่ **จิต** และ **อารมณ์** ยังไม่ถูกวิเคราะห์แยกออกเพื่อการศึกษาตามแนวอภิธรรม

บุคคลจะสามารถมีประสบการณ์เรื่องนี้โดยตรงได้ โดยการพัฒนาศักยภาพทางจิตใจ คือสติ ปัญญาและสมาธิของคน ในทัศนะนี้ โลกและชีวิต ก็คือ จิตรู้อารมณ์ และจิตนั่นเองเป็นรากฐานของมิติเวลา

มโนทัศน์ ซึ่งสืบเนื่องกับการวิเคราะห์นี้ ก็คือ เนื่องจากขณะจิตในอดีตทั้งปวงก็ดับไปแล้ว ไม่มีอยู่ ขณะจิตที่ยังจะเกิดในอนาคตก็ยังไม่เกิด ขณะจิตปัจจุบันเท่านั้นที่มีอยู่จริง และเป็นปรากฏการณ์จริงเฉพาะหน้า กล่าวได้ว่า โลกและชีวิตตามเป็นจริง นั้นมีขณะเดียวคือที่กำลังเป็นอยู่ในปัจจุบัน

อภิธรรมชี้แนะการวิเคราะห์แยกแยะมิติเวลาออกเป็นหน่วยย่อย คล้ายคลึงกับการที่วิทยาศาสตร์ควอนตัมแยกแยะสสารพลังงานออกเป็นเม็ดคือควอนตัม แต่สสารพลังงานนั้นเป็นรากฐานของมิติอวกาศ อภิธรรมย่นย่อเวลาลงเป็น **ขณะ** วิทยาศาสตร์ประมวลสสารพลังงานลงเป็นอนุภาคและเป็น **จุด** กาลและอวกาศไม่ได้แยกจากกัน แต่สอดคล้องประสานสัมพันธ์กัน ดังนั้น **ขณะ** กับ **จุด** ก็ไม่ได้แยกจากกัน ธรรมชาติแท้จริงของเอกภพ จึงกล่าวได้ว่าเป็น **ขณะจุด**

หลักที่ควรกล่าวเน้นทบทวนไว้เสมอในทุกขั้นตอนของการศึกษาอภิธรรมคือ **อนัตตตา** กล่าวคือ ลักษณะความเป็นของไม่ใช่ตัวตนของธรรมทั้งปวง ซึ่งเมื่อพิจารณาข้อนี้แล้วย่อมครอบคลุมถึง **อนิจจตา** ซึ่งเป็นลักษณะความเป็นของไม่เที่ยง และ **ทุกขตา** อันได้แก่ ลักษณะความทนอยู่ในสภาวะเดิมไม่ได้ด้วย

ทั้งนี้เพราะโลกทัศน์ชีวิตทัศน์ของอภิธรรมนั้น เป็นการวิเคราะห์หรือแยกแยะปรากฏการณ์อันเรียกว่าโลกเรียกว่าชีวิตออกเป็นกระบวนการขององค์ธรรมย่อยแห่งนามรูปอันเกิดดับมีปฏิสัมพันธ์เป็นลูกโซ่แห่งความเป็นเหตุผลสืบต่อกันไปตามความไร้แก่นสารตัวตน การเกิดขึ้นเป็นสัตว์บุคคลนั้นเป็นผลจากการกำหนดหมายภายใต้อำนาจของความหลงผิด กล่าวคือ โมหะ หรือ อวิชชา ซึ่งบังเกิดอยู่ในสันดานของปุถุชนโดยทั่วไป

อภิธรรมพิจารณาวิเคราะห์โลกและชีวิตเป็นจิตซึ่งรู้อารมณ์ ทั้งจิตและอารมณ์ ต่างก็เป็นสิ่งมีลักษณะอนิจจตา ทุกขตา และอนัตตตา ด้วยกันทั้งสองฝ่าย

ทุกชั้นตอนของเนื้อหาวิชาอภิธรรม กล่าวคือกฎธรรมชาติอันกำหนดความสัมพันธ์และปฏิสัมพันธ์ ระหว่างปรมาตถธรรม กล่าวคือ จิต เจตสิก รูป นิพพาน และบัญญัติธรรม ซึ่งมีผลทำให้เกิดเป็นปรากฏการณ์โลกและชีวิตขึ้น วิชาอภิธรรมเป็นการประมวลความรู้ที่สืบเนื่องมาจากการตรัสรู้ของพระพุทธเจ้า ซึ่งกล่าวในความหมายของภาษาสามัญได้ว่าเป็นความรู้ในสภาพตามเป็นจริงจากการประจักษ์คือ ประสบการณ์ตรง ความรู้ทางอภิธรรมจึงไม่ใช่สมมุติฐานหรือทฤษฎี เช่นความรู้ทางวิทยาศาสตร์หรือวิชาการปัจจุบัน ซึ่งเป็นเรื่องของการแก่งการทายว่ากฎเกณฑ์ของธรรมชาติน่าจะเป็นอย่างไร เราจึงไม่ควรใช้คำว่าทฤษฎี หรือ สมมุติฐาน กับหลักอภิธรรมหรือหลักธรรมทางพุทธศาสนา ข้อนี้เป็นความแตกต่างสำคัญระหว่างพุทธธรรมกับความรู้ทางวิทยาศาสตร์ รวมทั้งความรู้ทางศาสตร์ "สมัยใหม่" ทั้งหลายที่ยึดถือระเบียบ วิธีการของวิทยาศาสตร์เป็นแบบฉบับ

โลกและชีวิตปรากฏต่อจิตในกรอบของอวกาศและเวลา เราทำการวัดขนาดของสิ่งของโดยอาศัยการวัดระยะในสามทิศทางที่ตั้งฉากกัน คือ กว้าง ยาว สูง มีตัวอย่างเช่นขนาดของห้อง เราอาจกำหนดตำแหน่งของสิ่งของในห้อง เช่น หลอดไฟฟ้าที่น้อยจากเพดาน โดยวัดและกล่าวถึงระยะตั้งฉากของสิ่งนั้นจากกำแพงสองด้านที่ทำมุมฉากกัน และจากพื้นห้อง ดังนั้นเราใช้ตัวเลขที่วัดได้อันแสดงปริมาณระยะทาง ๓ ตัวเพื่อกำหนดตำแหน่งของสิ่งใดสิ่งหนึ่ง ระยะทางคือช่องว่างระหว่างของ เราจึงใช้คำว่า อวกาศ (บาลี : อากาไล) แทนระยะทาง หรือช่องว่างหรือที่ว่างที่ถูกสิ่งของแทนที่ เมื่อการวัดปริมาตรซึ่งเป็น "ความกินที่ว่าง" ของสิ่งของก็ดี หรือการกำหนดตำแหน่งของสิ่งของในที่ว่างก็ดี ต้องอาศัยการวัดระยะ ๓ ทิศทางหรือการวัด ๓ ครั้ง เราจึงกำหนดว่า อวกาศมี ๓ มิติ ในความรับรู้ของเรา

การกำหนดตำแหน่งของวัตถุที่ ขนาดเช่นความกว้างยาวสูง หรือปริมาตรที่ เพื่อความแม่นยำชัดเจนในสภาพชีวิตจริงจะต้องกำหนดเวลาไว้ด้วย ทั้งนี้เพราะปริมาณ เหล่านั้นเปลี่ยนแปลงไปได้ เห็นได้ชัดว่าสิ่งต่างๆไม่อยู่นิ่ง การเปลี่ยนตำแหน่งคือการ เคลื่อนที่ ความเร็วคืออัตราการเปลี่ยนตำแหน่งต่อหน่วยเวลา ดังนั้นในการพิจารณาโลก และชีวิตนั้น นอกจากจะต้องกำหนดกรอบอวกาศ ๓ มิติแล้ว จึงจำเป็นต้องนำเอามิติหรือ การวัดเวลาเข้ามาเป็นมิติที่ ๔ ด้วยสรุปได้ว่าโลกและชีวิตหรือสิ่งทั้งหลายทั้งสิ้นปรากฏแก่ จิตในกรอบอวกาศ เวลา $๓+๑ = ๔$ มิติ

ข้อควรสังเกตในเบื้องต้นคือ ความแตกต่างระหว่างมิติอวกาศกับมิติเวลา การวัด ระยะทางในอวกาศจากจุดเริ่มต้นใด ๆ จะทำได้ในสองทิศทางตรงข้ามกัน พุดตามภาษา คณิตศาสตร์ ก็คือ เราวัดได้ทั้งระยะทางที่เป็น + และ - และเลือกกำหนดเอาได้ สำหรับ เวลานั้นแตกต่างจากระยะทางเพราะมีทิศทางจากอดีตผ่านปัจจุบันไปสู่อนาคตได้ทิศทาง เดียวย้อนกลับไม่ได้

การวิเคราะห์โลกและชีวิต โดยกำหนดให้อยู่ในกรอบแห่งอวกาศ เวลา ๔ มิติ ดังกล่าวมานี้ อาศัยรากฐานตามประสบการณ์สามัญของบุคคล โลกทัศน์ชีวิตทัศน์ทาง วิทยาศาสตร์ก็อาศัยรากฐานเช่นเดียวกันนี้ ควรสังเกตว่าโลกและชีวิต หรือธรรมชาติด้านที่ ปรากฏเช่นนี้เข้ามาสู่ความรู้ของบุคคล ทาง ตา หู จมูก ลิ้น และกายประสาท คือเป็น อารมณ์ของทวาร ๕ และได้รับการปรุงแต่งตีความหมายทางทวารที่ ๖ คือทางมโนทวาร วิชาอภิปรัชญาวิเคราะห์ขั้นตอนต่าง ๆ ของกระบวนการเช่นนี้โดยละเอียดลึกซึ้ง ดังที่จะได้ พิจารณาต่อไปข้างหน้า มีผลซึ่งอาจนำมาเสนอสรุปล่วงหน้าในขั้นนี้ได้ว่า อวกาศ เวลา ๔ มิตินี้เป็น บัญญัติ ที่จิตสร้างขึ้นเพื่อรับรู้และสื่อสารเรื่องของโลก และชีวิตในรูปลักษณะที่ อำนวยความสะดวกในการดำเนินชีวิต บัญญัติมิใช่สภาพตามเป็นจริงของสิ่งทั้งหลายทั้งสิ้น เพราะเป็นผลจากการปรุงแต่งโดยจิต แต่ก็มีส่วนเป็นตัวแทนของสภาพตามเป็นจริง ซึ่งเป็น สิ่งที่บุคคลจะต้องวิเคราะห์แยกแยะให้ออกจากกัน

เนื่องจากอวกาศ-เวลาหรือกาลอวกาศ ๔ มิติ เป็นผลจากการรับรู้ทางอายตนะ ๕ ดังนั้นจึงเป็นการปรากฏของโลกและชีวิตทางด้านรูปธรรมต่อจิต สำหรับโลกและชีวิต ทางด้านนามธรรมนั้นย่อมปรากฏต่อจิตได้แตกต่างออกไปแม้ว่าในประสบการณ์ของมนุษย์ จะไม่แยกออกจากโลกแห่งรูปธรรมโดยเด็ดขาดก็ตาม

ได้กล่าวมาแล้วว่า สิ่งของในโลกแห่งรูปธรรมนั้นกินที่ในมิติแห่งอวกาศ ของสองสิ่งที่เป็นรูปธรรมเช่นเก้าอี้สองตัวจะอยู่ที่ตำแหน่งเดียวกันไม่ได้ คนสองคนจะนั่งบนเก้าอี้ตัวเดียวกันโดยใช้อวกาศแห่งเดียวกันไม่ได้ ที่ว่างหรืออวกาศในห้องใดห้องหนึ่งมีจำกัด จึงสามารถบรรจุคนได้เป็นจำนวนจำกัด ฯลฯ

ส่วนนามธรรมอันได้แก่ความรู้สึกนึกคิด หรือจิตเจตสิกนั้น ไม่ปรากฏชัดว่า กินที่ในอวกาศหรือมีปริมาตรหรือมวลสาร แม้ผู้คนจะมาประชุมร่วมกันอยู่มากมายเท่าใด ก็ไม่เบียดเสียดอัดเยียดในด้านความรู้สึกนึกคิดว่าอัดแน่นเหมือนทางรูปธรรม แต่ละบุคคลก็ยังเสรีที่จะคิดฝันไปอย่างไรก็ได้ อย่างไรก็ตามในประสบการณ์ของบุคคลโดยทั่วไปนั้น นามธรรมก็มีที่อยู่อาศัยสัมพันธ์กับรูปธรรมกล่าวคือ ความรู้สึกนึกคิดกับรูปกายอยู่ด้วยกันเสมอ แม้อาจไม่ชัดเจนว่าอยู่ "ตรงไหน" แห่งเดียวในรูปกายนั้น ๆ ก็ตาม

ด้วยเหตุผลดังกล่าวมานี้ จิตเจตสิก ซึ่งเป็นนามธรรมประเภทสังขตะ คือมีปัจจัยปรุงแต่ง จึงไม่อาจกำหนดได้แน่นอนในกรอบอวกาศ ๓ มิติ แต่พอจะกำหนดได้ในกรอบเวลา ในขั้นต้นเราอาจจำแนกเวลาออกเป็น อดีต ปัจจุบัน และอนาคตตามความเคยชินในชีวิตประจำวัน กล่าวคือ ความรู้สึกนึกคิดของเรานั้น มีที่ล่วงไปแล้วสิ้นสุดไปแล้ว นั่นคือจิตเจตสิกในอดีต ความรู้สึกนึกคิดในปัจจุบันคือจิตเจตสิกที่กำลังเกิดอยู่ และอีกประเภทหนึ่ง คือความรู้สึกนึกคิดหรือจิตเจตสิกที่กำลังจะเกิดต่อไปในอนาคต

เมื่อเรากำหนดว่าจิตเจตสิกเป็นสิ่งที่ปรากฏในมิติแห่งเวลา และจากประสบการณ์เราทราบว่า จิตเจตสิกหรืออีกนัยหนึ่งคือ ความรู้สึกนึกคิดของเรานี้เปลี่ยนแปลงอยู่เรื่อยเราก็อาจใช้วิธีการแบ่งช่วงเวลาย่อยออกให้เป็นช่วงสั้นลงทุกที เพื่อให้ถึงช่วงเวลานั้นที่สุดที่จิตเจตสิกดำรงอยู่เป็นหน่วยเล็กที่สุด กล่าวคือปรากฏเป็นความรู้สึกนึกคิดเรื่องเดียวอันเดียวยังไม่ทันเปลี่ยนแปลงไปสู่จิตเจตสิกหรือความรู้สึกนึกคิดอันใหม่ หน่วยเล็กที่สุดนี้ก็คือการปรากฏของจิตเจตสิกดวงหนึ่งนั่นเอง ซึ่งกินเวลาในขนาดเพียงเศษหนึ่งส่วนล้านล้านวินาที หรืออย่างทีกล่าวในคัมภีร์อิทธิธรรมรุ่นหลังว่า ในขณะที่ติดนิ้วหนึ่งครั้งนั้นจิตเจตสิกเกิดดับได้แสนโกฏดวง

ทฤษฎีอะตอมทางวิทยาศาสตร์แยกอะตอมออกเป็นขนาดที่เล็กที่สุด ซึ่งได้แก่ขนาดของสิ่งที่เรียกว่าอนุภาคมูลฐาน วิชาอภิปรัชญาชี้ให้เห็นว่า ตามธรรมชาตินั้น เวลา

ปรากฏเป็นหน่วยย่อยที่สุดคือช่วงอายุของจิตดวงหนึ่ง หรือจะกล่าวให้แม่นยำขึ้นไปอีกก็คือ ช่วงเวลาระหว่างการปรากฏของจิตสองดวงที่เกิดขึ้นสืบเนื่องกัน เราอาจให้ชื่อช่วงเวลานี้ว่า ขณะจิต (ใหญ่) ซึ่งแบ่งย่อยออกเป็น ๓ ขณะจิต (เล็ก) คือ ขณะเกิดขึ้น (อุปาทะ) ขณะตั้งอยู่ (ฐิติ) และขณะดับไป (ภังคะ)

ในเรื่องการวิเคราะห์หรือออกเป็นมิตีย่อยนี้ จะเห็นได้ว่าโลกทัศน์ชีวิตนักวิทยาศาสตร์ เน้นการศึกษาแยกแยะอวกาศ หรือระยะทาง ในขณะที่โลกทัศน์ ชีวิตทัศน์ อภิปรรณเน้นการ แยกแยะมิติเวลาออกเป็นขณะจิตใหญ่และขณะจิตเล็ก

การเพ่งพิจารณาปรากฏการณ์ชีวิตและโลก ควรจะทำให้บุคคลตระหนักว่า มิติ เวลามีความสัมพันธ์อย่างลึกซึ้งกับโลกและชีวิต ทั้งนี้เพราะจิตเจตสิกที่เป็นธรรมชาติรู้ โลกรู้ชีวิตนั่นเอง ปรากฏเป็นหน่วยเล็กที่สุดของเวลา ในขั้นต้นเราพิจารณาศึกษาเรื่อง เวลาโดยการเทียบเคียงกับมิติอวกาศ ซึ่งเราคิดว่าคุ้นเคยอยู่มากกว่า

ทั้งอภิปรรณและวิทยาศาสตร์ยังชี้แนะแนวโน้มทัศน์ต่อไปอีกว่า **ขณะจุดนี้** อุบัติขึ้น จาก **สูญญากาศ** หรือ **สูญญตา** จึงเป็นอันสรุปได้ว่าเอกภพ อุบัติขึ้นจากความว่างเปล่า นั่นเอง

วิทยาศาสตร์มีประเพณีกำหนดแนวคิดเป็นฝ่ายสสารนิยม ซึ่งสืบเนื่องมาจาก ปรัชญาวัตถุนิยมของกรีกโบราณ แต่วิทยาศาสตร์ก็พึ่งรากฐานแนวคิดสามัญสำนึกซึ่งถือว่า มีบุคคลตัวตน คืออัตตา ทำหน้าที่เป็นผู้สังเกตการณ์มองดูโลกหรือเอกภพ เป็นการแยก องค์กรรมแห่งธรรมชาติออกเป็นสอง นอกจากนี้ก็พยายามปฏิเสธหรือทับถมบทบาทของจิต ให้เป็นรองสิ่งสมมติบัญญัติ ที่เรียกว่า สสารหรือวัตถุ ทฤษฎีควอนตัม ซึ่งอุบัติขึ้นปฏิวัติแนวคิดทางฟิสิกส์ เมื่อต้นศตวรรษนี้ ได้เริ่มให้ความสนใจถึงความเกี่ยวข้องระหว่างผู้สังเกต- การณ์กับปรากฏการณ์ว่า **ผู้สังเกตการณ์มีส่วนกำหนดสภาพของปรากฏการณ์นั้นโดย อาศัยการสังเกตการณ์นั่นเอง** หนึ่งหลักสำคัญของฟิสิกส์ควอนตัมคือหลัก **ความเป็น องค์ประกอบสมบูรณ์ (complementarity)** ของ นิลส์โบร์ (Neils Bohr) แสดงนัยบ่งถึง ความจริงแท้ในธรรมชาติว่าปรากฏเป็นคู่คล้ายขัดแย้งกัน เช่น ความเป็นอนุภาคกับความ เป็นคลื่น หรือปรากฏเป็นหลักความสัมพันธ์ไม่แน่นอน (uncertainty relation) ของ Heisenberg ที่ว่าเราจะกำหนดทั้งตำแหน่งและความเร็วของอนุภาคให้แม่นยำพร้อมกัน ไม่ได้

อย่างไรก็ตามในปัจจุบันวิทยาศาสตร์ ยังไม่พร้อมที่จะพิจารณาความเป็นองค์ประกอบสมบูรณ์ของ จิต กับ สสาร เพราะอดีตที่สืบทอดมาจากประเพณี สสารนิยมของกรีกดังกล่าวแล้ว ข้อนี้นับว่าเป็นอุปสรรคสำคัญในปัจจุบัน ที่ขัดขวางไม่ให้สามารถเข้าใจปัญหาในระดับของการอุบัติขึ้นและวิวัฒนาการของเอกภพ ด้วยความพอเหมาะพอดีเหลือเกินให้เกิดมนุษย์ขึ้นมาได้ การที่นักวิทยาศาสตร์ชั้นนำเริ่มสนใจพิจารณาหลักการ **มนุษย์คือจุดหมาย** ที่ได้กล่าวมาอย่างจริงจังขึ้นอาจเป็นการเริ่มต้นนำไปสู่การยอมรับหลักความเป็นองค์ประกอบสมบูรณ์ของจิตและสสารในอนาคตอันใกล้ก็เป็นได้

เอกภพเป็นระบบมหัพสาร แต่มีองค์ประกอบเล็กจิ๋วเป็นจุลภาค เซตากรรมของมัน จึงขึ้นอยู่กับทั้งโครงสร้างใหญ่ และองค์ประกอบเหล่านั้น ในระดับจุลภาคนั้นมีกฎฟิสิกส์กำหนดให้มีความเลือนลางควอนตัม (quantum fuzziness) ตามหลักความไม่แน่นอนของไฮเซนแบร์ก เมื่อนำหลักนี้มาใช้กับสภาวะสุดโต่งของบิกแบร์ย นักจักรวาลวิทยาคาดคะเนว่า กาลอวกาศในระดับจุลภาคโดยทั่วไปนั้น มีการเปลี่ยนแปลงอย่างสับสนและพยากรณ์ไม่ได้ อวกาศจะถูกยืดและบิดงออย่างรุนแรงจนมีรูปลักษณะแบบ **'รูไส้เดือน' อุโมงค์ และ สะพาน** ซึ่งเรียกรวมว่าเป็น **ฟองกาลอวกาศ** ในท่ามกลางฟองกาลอวกาศนี้เองที่จะเกิดมีเอกภพจิ๋วครบถ้วนในตัวเองนับไม่ถ้วนอุบัติขึ้นและสูญสลายไปตามหลักของการกระเพื่อมควอนตัม ตามแนวคิดอันนี้ เอกภพเริ่มต้นขึ้น เป็น **ทารกเอกภพ** ขนาด 10^{-33} ซม. ปัญหาไม่ได้อยู่ที่ว่ามันเกิดขึ้นได้อย่างไร เพราะเป็นไปตามกฎฟิสิกส์ควอนตัม แต่อยู่ที่ว่า มันจะเติบโตขึ้นเป็นบิกแบร์ยอย่างไร โดยไม่สลายสูญไป ดังที่จำนวนมหาคาลเกิดแล้วดับสลายไปรอบตัวเราขณะนี้

ข้อเสนอกลไกที่เป็นไปได้อันหนึ่งก็คือ การ **โป่งพอง (inflation)** หลักฟิสิกส์ควอนตัมยอมให้ **แรงปฏิโน้มถ่วง (antigravity)** เข้ากระทำกับเอกภพทารก ทำให้มันขยายตัวอย่างรวดเร็วยวดยิ่งจนมีขนาด 10^{20} เท่าในเวลาเพียง 10^{-33} วินาที แล้วต่อจากนั้นมันก็ขยายตัวออกตามอัตราของการขยายตัวของเอกภพที่เราสังเกตได้ต่อไป ทฤษฎีการโป่งพองได้อธิบายปรากฏการณ์ของจักรวาลที่เราสังเกตได้หลายประการ เป็นต้นว่า การโป่งพองนั้นทำให้อวกาศปรากฏแบนเป็นแบบยูคลิด ซึ่งตรงกับที่สังเกตได้ และตรงกับที่มีปริมาณมวลสารวิกฤติดังกล่าวมาแล้ว

คำกราบบังคมทูลของอธิการบดี เมื่อเสร็จสิ้นการแสดงปาฐกถา

ขอพระราชทานกราบบังคมทูลทูลเกล้าฯ ถวายพระบาท

ข้าพระพุทธเจ้าใคร่ขอพระราชทานพระราชนุญาตกล่าวคำขอบพระคุณศาสตราจารย์ ดร. ระวี ภาวิไล ปาฐกถาผู้บรรยายเรื่อง อเนกอนันตภาพ ที่เพิ่งเสร็จสิ้นลงไป ณ บัดนี้ เรื่องราวที่เราได้ยินผ่านพ้นไปนั้นย่อมเป็นที่เห็นได้ชัดว่า เป็นผลจากความรอบรู้เชี่ยวชาญเปี่ยมด้วยสติปัญญาความสามารถของปาฐกโดยแท้ ในนามของมหาวิทยาลัย พวกเราทั้งหลายขอขอบพระคุณปาฐกไว้ ณ ที่นี้อีกครั้งหนึ่ง

ในลำดับนี้ ข้าพระพุทธเจ้าขอพระราชทานอัญเชิญใต้ฝ่าละอองพระบาทเสด็จพระราชดำเนินไปยังห้องรับรองชั้นบนหอประชุมนี้ เพื่อเสวยพระสุธารสที่จุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัยขอพระราชทานน้อมเกล้าฯ น้อมกระหม่อมจัดถวายต่อไป

ด้วยเกล้าด้วยกระหม่อม

พิมพ์ที่โรงพิมพ์จุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัย โทร. ๒๑๕๓๖๒๖
นางวัฒนา ศิวะเกื้อ ผู้พิมพ์ผู้โฆษณา ธันวาคม ๒๕๓๕
๓๖๐๒-๑๘๘/๑,๐๐๐ (๕)