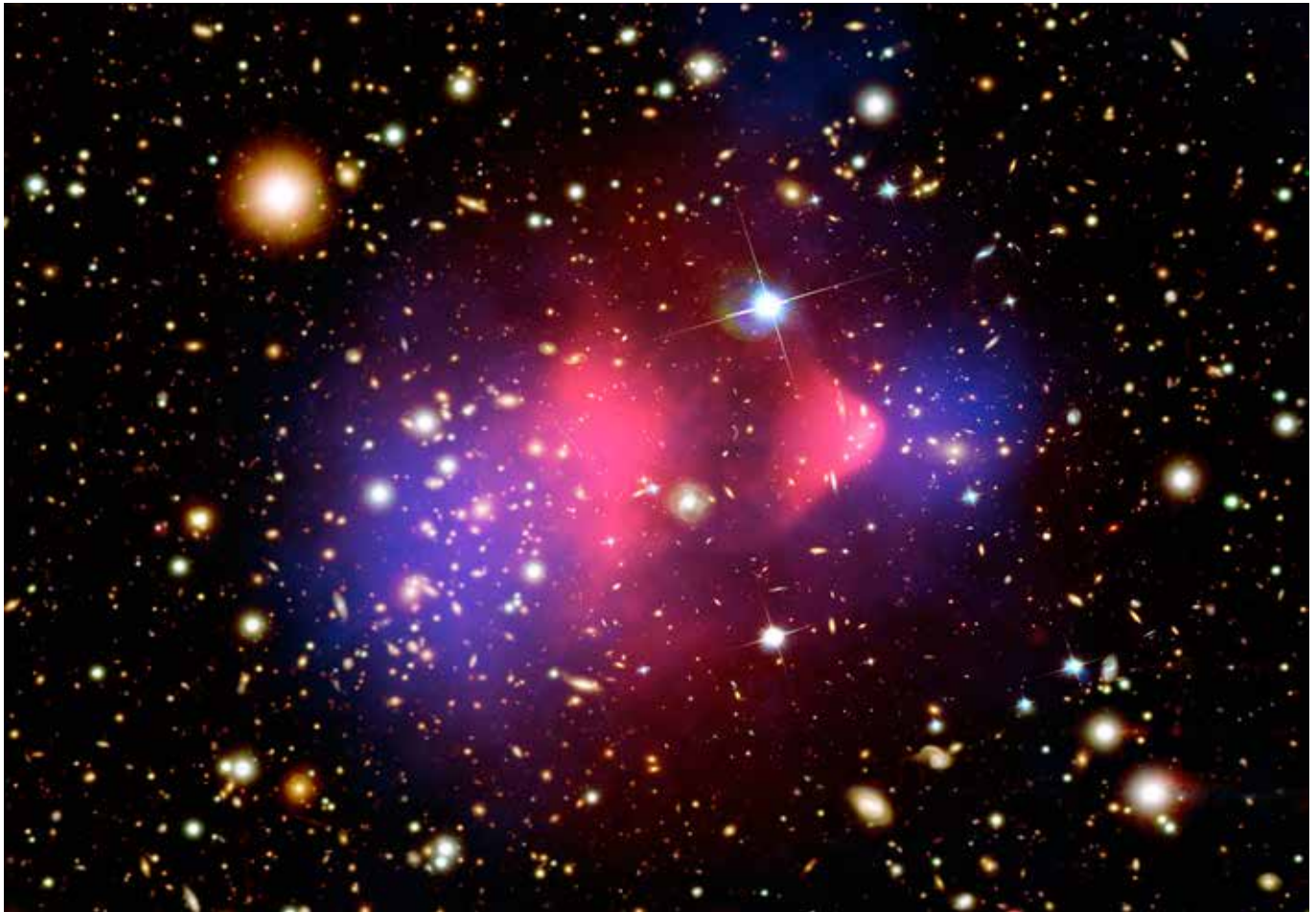


For det første kan man lede efter energirig stråling, som kan tilskrives *annihilation* af mørkt stof. I 2008 opsendte et internationalt konsortium satellitten Fermi Gamma-ray Space Telescope med bl. a. dette formål, men ind til videre uden succes. En af de opgaver, som udføres på Den internationale Rumstation, består i at måle

den kosmiske stråling med et spektrometer. Kosmisk stråling består af energirige protoner, lette atomkerner samt elektroner og positroner. Betegnelsen ”stråling” er historisk begrundet, der er tale om partikler. Deres oprindelse er i øvrigt efter 100 års forskning stadig uklar. I 2013 opdagede man med et spektrometer om bord på Den inter-



Figur 170 Illustrationen viser to galaksechobe, som er stødt sammen og har passeret gennem hinanden. Den lille hob kom fra venstre, den store fra højre. Hoben med blå skær til højre i billedet kendes under navnet *Bullet Cluster*. Afstanden er ca. 3.4 Gla. Hobene indeholder både ordinært *baryonisk stof* (i form af galakser og intergalaktisk gas) og ikke-baryonisk *mørkt stof*, som før sammenstødet var fordelt i hver sin sfærisk symmetriske halo omkring centrum af hver hob. Den tydelige adskillelse mellem på den ene side mørkt stof med hobgalakser (blå farve) og opbremset intergalaktisk gas (rød farve) regnes for det hidtil bedste bevis for eksistensen af mørkt stof. Se mere i teksten. Optisk billede: [NASA/STScI](#); Magellan/U.Arizona/D.Clowe et al. Röntgenbillede: [NASA/Chandra X-ray Observatory/CfA/M. Markevitch et al.](#) Linsebillede: [NASA/STScI](#); [ESO Wide Field Imager](#); Magellan/U.Arizona/ D. Clowe et al.