

略 生 専攻学科目 年 月 歴 昭和二九年五月 天体物理学

昭和五五年 六三年一二月 六〇年 六〇年 三月 三月 四月 三月 理学博士 東京大学理学部天文学教育研究センター助手 東京大学東京天文台野辺山宇宙電波観測所研究員

関西学院大学理学部物理学科卒業 東京大学大学院理学系研究科博士課程修了

元年一一月 四月 国立天文台電波天文学研究系助教授 国立天文台電波天文学研究系助手

平成

国立天文台電波天文学研究系教授

筑波大学大学院数理物質科学研究科教授(現在に至る)

一六年

四月 九月

五.

質量ブラックホールの研究」に対する授VLBI観測による活動銀河中心核と巨大理学博士中井直正氏の「水メーザー源の

賞審査要旨

ールがあると考えられるようになった。 銀河には活動銀河中心核があり、その内部に巨大質量のブラックホるようになった。そして、我々の銀河系もふくめて、多くの明るいらかになるにつれ、その多くは活動銀河中心核(AGN)と理解されー九六○年代に発見されクエーサーと呼ばれた天体は、構造が明ーカ六○年代に発見されクエーサーと呼ばれた天体は、構造が明

る連続的放射に頼って観測する時代が続いた。 であるので、感度の低い VLBI では、もっぱらシンクロトロンによし、非熱的輻射は輝度温度が一○○○万度以上でないと観測が困難計(VLBI)による非熱的輻射の観測が行われるようになった。しか計 (MB) による非熱的輻射の観測が行われるようになった。しか計 (MB) による非熱的輻射の観測が行われるようになった。しか

観測を行う計画を練り実施してきた。この結果、活動銀河中心核周る水メーザー源の非熱的輻射の線スペクトルに注目し、その VLBI それに対し中井直正氏は、活動銀河中心核の内部やその周辺にあ

クホールの検出や活動銀河中心核の解明が可能になった。接に観測できるようになり、以下に述べるように、巨大質量ブラッ辺での水メーザー源の運動を、一ミリ秒という高い角度分解能で直

NGC4258銀河中心での巨大質量ブラックホールの検出

中井直正氏は一九九二年、国立天文台野辺山宇宙電波観測所の口中井直正氏は一九九二年、国立天文台野辺山宇宙電波観測所の口をを意味している。しかし、四五メートル望遠鏡では、その円盤のとを意味している。しかし、四五メートル望遠鏡では、その円盤のとを意味している。しかし、四五メートル望遠鏡では、その円盤のとを意味している。しかし、四五メートル望遠鏡では、その円盤のとを意味している。しかし、四五メートル望遠鏡では、その円盤のとを意味している。しかし、四五メートル望遠鏡では、その円盤の中井直正氏は一九九二年、国立天文台野辺山宇宙電波観測所の口中井直正氏は一九九二年、国立天文台野辺山宇宙電波観測所の口中井直正氏は一九九二年、国立天文台野辺山宇宙電波観測所の口中井直正氏は一九九二年、国立天文台野辺山宇宙電波観測所の口中井直正氏は一九九二年、四五メートル望遠鏡では、その円盤の中井直正氏は一九九二年、国立天文台野辺山宇宙電波観測所の口中井直正氏は一九九二年、国立天文台野辺山宇宙電波観測所の口中井直正氏は一九九二年、四五メートルコンローが、1000円には、100

その後、国内に広げられた VLBI 網を使って、その直径を測ることを試みたが、十分な精度がえられず、さらに高い精度の出るアメとを試みたが、十分な精度がえられず、さらに高い精度の出るアメルの国が光年、外縁の半径は〇・九一光年で、回転速度と公転周期はそれぞれ、1080km/s、770km/s、および七五〇年、二一〇〇年であることが分かった。

またこの円盤は、中心近くがより速く、外側になるほどゆっくり を質量の天体が存在することを意味している。円盤の半径と回転速 を質量の天体が存在することを意味している。円盤の半径と回転速 度から計算すると、その天体は太陽質量の三九○○万倍という結論 になる。そして、中心にこのような質量を持つ、密度の大きな星の 集団があるとしても、星は衝突や散乱を繰り返すことによって、銀 類の年齢約一○○億年よりもはるかに短い、数千万年程度しか寿命 がないという結論になる。しかも、そこにはブラックホールが存在していなけれれない。したがって、そこにはブラックホールが存在していなけれれない。したがって、そこにはブラックホールの初めて がないという結論になる。これは、巨大質量ブラックホールの初めて がならないことになる。これは、巨大質量ブラックホールの初めて の確度の高い検出であった。

と期待されている。ブラックホールの回転などの力学的性質を解明する手がかりになるさで、厚さは○・○一光年と薄いことも明らかになり、中心にあるこの水メーザー源を含む円盤は、銀河の一○万分の一以下の大き

る、全く新しい方法を発見したことになる。常に難しいのであるが、これで、中井氏は銀河の距離を直接に求め光年と計算された。一般に、遠方にある天体の距離を求めるのは非また、観測されたデータから、この銀河までの距離は二三〇〇万

水メーザー源の観測による銀河中心核の研究

中井氏の巨大質量ブラックホールとの確証が、中井氏のグループにより得られている。それら七つのうち、銀河 IC2560では、NGC4258に次ぐ二番目の巨大質量ブラックホールとの確証が、中井氏のグループによるものである。それら七つのうち、銀河 IC2560では、NGC4258に次ぐ二番目の巨大質量ブラックホールとの確証が、中井氏のグループによるものである。それら七つのうち、銀河 IC2560では、NGC4258に次ぐ二番目の巨大質量ブラックホールとの確証が、中井氏のグループによるものである。それら七つのうち、銀河 IC2560では、NGC4258に次ぐ二番目の巨大質量ブラックホールとの確証が、中井氏のグループによるものである。それら七つのうち、銀河 IC2560では、NGC4258に次ぐ二番目の巨大質量ブラックホールとの確証が、中井氏のグループにより得られている。

巻く降着円盤の一部であると解釈できる。以上述べた中井氏の発見りなんのガスがあるほど、活動銀河中心核から大量のエネルギーが放出されていることや、ブラックホールの周辺のコンパクトなガス内盤の回転方向と銀河全体の回転方向が無関係であること、すなわち銀河の中心部の回転と外側の回転が一般的には独立であることをち銀河の中心部の回転と外側の回転が一般的には独立であることをちまがの中心部の回転と外側の回転が一般的には独立であることをおいていることや、ブラックホールの周辺の性質も明らまたこれら一連の研究から、ブラックホールの周辺の性質も明らまたこれら一連の研究から、ブラックホールの周辺の性質も明ら

すると期待されている。は、銀河の進化や活動銀河中心核の構造解明に、今後大きな寄与をは、銀河の進化や活動銀河中心核の構造解明に、今後大きな寄与を

進化などの理論発展に、大きな貢献をしている。初めてその明確な証拠が見いだされ、銀河の形成やその合体による予想されていたものとはいえ、中井氏のユニークな発想や観測で、活動銀河中心核中の大質量ブラックホールの存在は、理論的には

関連する分野での主要研究論文

- Nakai, N., Hayashi, M., Handa, T., Sofue, Y., Hasegawa, T. and Sasaki, M. A Nuclear Molecular Ring and Gas Outflow in the Galaxy M82, Publ. Astron. Soc. Japan, 39, 685–708, (1987)
- Nakai, N. and Kasuga, T. H₂O Maser Emission in the Galaxies M51 and NGC253, Publ. Astron. Soc. Japan, 40, 139–145, (1988)
- Nakai,N., Inoue,M. and Miyoshi, M. Extremely-High-Velocity H₂O Maser Emission in the Galaxy NGC4258, *Nature*, **361**, 45–47, (1993)
- Miyoshi, M., Moran, J., Herrnstein, J., Greenhill, L., Nakai, N., Diamond, P. and Inoue, M. Evidence for a Black-Hole from High Rotation Velocities in a Sub-Parsec Region of NGC4258, *Nature*, **373**, 127–129, (1995)
- Nakai, N., Inoue, M., Miyazawa, K., Miyoshi, M. and Hall, P. Search for Extremely-High-Velocity H₂O Maser Emission in Seyfert Galaxies, *Publ. Astron. Soc Japan*, 47, 771–799, (1995)
- Hagiwara, Y., Kohno, K., Kawabe, R. and Nakai, N. Detection of a Water Vapor Megamaser in the Active Galaxy NGC5793, Publ. Astron. Soc. Japan, 49, 171– 177, (1997)

- Herrnstein, J.R., Moran, J.M., Greenhill, L.J., Diamond, P.J., Inoue, M., Nakai, N., Miyoshi, M., Henkel, C. and Riess, A. A Geometric Distance to the Galaxy NGC 4258 from Orbital Motions in a Nuclear Gas Disk, *Nature*, 400, 539–541, (1999) Ishihara, Y., Nakai, N., Iyomoto, N., Makishima, K., Diamond, P. and Hall, P. Water-Vapor Maser Emission from the Seyfert 2 Galaxy IC 2560: Evidence for a Super-Massive Black Hole, *Publ. Astron. Soc. Japan*, 53, 215–225, (2001)
- Nakai, N., Sato, N., Yamauchi, A. Detection of Water Maser Flare in the Seyfert/LINER, NGC 6240, *Publ. Astron. Soc. Japan*, **55**, L27–L30, (2002)
- Yamauchi, A., Nakai, N., Sato, N. and Diamond, P. Water-Vapor Maser Disk at the Nucleus of the Seyfert 2 Galaxy NGC 3079, *Publ. Astron. Soc. Japan*, **56**, 605–619, (2004)
- Sato, N., Yamauchi, A., Ishihara, Y., Sorai, K., Kuno, N., Nakai, N., Balasubramanyam, R. and Hall, P. Water-Vapor Maser Survey for Active Galactic Nuclei: A Megamaser in NGC 6926, Publ. Astron. Soc. Japan, 57, 587–594, (2005)
- Yamauchi, A., Sato, N., Hirota, A. and Nakai, N. Detection of the Velocity Drift of High-Velocity Water Maser Features of a LINER NGC 4258: Evidence of a Spiral Maser Disk, *Publ. Astron. Soc. Japan*, **57**, 861–869, (2005)