

未知の素粒子の正体を  
星の位置や分布、その動きから、  
突き止める

——先生の著書『ダークマターとは何か』を大変興味深く読ませていただきました。宇宙には私たちが見ることができない「何か」があることは知っていますが、それが、星や惑星などいたのですが、それが、星や惑星など見えているものを作っている普通の物質の5~6倍もあるそうですね。でも、なぜ、見えないダークマターが、どうして「ある」と分かったのでしょうか？  
**郷田** ひとつは星の動く速度からです。星の速度は受ける重力が強いほど速くなります。そして重力は星が多くある場所ほど強くなります。  
そのため以前は、われわれのいる天の川銀河の星の速度は、星がたくさん集まっている中心部がより速く、外側にいくほど遅いと推測されていました。ところが実際に観測してみると、外側も中心部もそう変わらない速度で動

——先生の著書『ダークマターとは何か』を見えないものが

——その「何か」見えていて、それが、星や惑星など見えているものを作っている普通の物質の5~6倍もあるそうですね。でも、なぜ、見えないダークマターが、どうして「ある」と分かったのでしょうか？  
**郷田** ひとつは星の動く速度からです。星の速度は受ける重力が強いほど速くなります。そして重力は星が多くある場所ほど強くなります。



——状況証拠がそろつてきたので  
**郷田** ええ。また、天文学分野に限らず、宇宙論や素粒子論分野でも、ダークマターの存在がかねてより示唆されてき

——先生の著書『ダークマターとは何か』を見えていて、それが、星や惑星などいたのですが、それが、星や惑星など見えているものを作っている普通の物質の5~6倍もあるそうですね。でも、なぜ、見えないダークマターが、どうして「ある」と分かったのでしょうか？  
**郷田** ひとつは星の動く速度からです。星の速度は受ける重力が強いほど速くなります。そして重力は星が多くある場所ほど強くなります。

数値シミュレーションで計算、作成した、宇宙の大構造を形作るダークマターの分布図(イメージ)  
作成:東京大学(当時)矢作日出樹氏

# 【教授対談シリーズ】 Academy こだわりアカデミー

● 宇宙の「ダークマター」って何だ？



国立天文台JASMINE検討室室長・教授

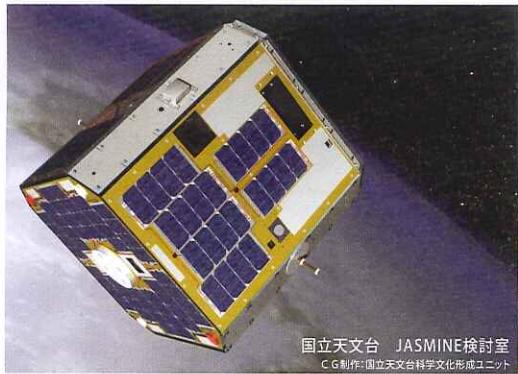
## 郷田 直輝氏

Naoteru Gouda

1960年、大阪府生まれ。京都大学大学院理学研究科博士課程修了。理学博士。京都大学理学部助手、大阪大学理学部助教授を経て、99年に国立天文台教授。04年より現職。専門は宇宙論のほか、銀河の形成・進化と重力多体系の力学構造の解析など。天の川銀河の中心部の地図を描くため、JASMINE(赤外線位置天文観測衛星)計画を推進中。著書に、「天の川銀河の地図をえがく」(旬報社)、「ダークマターとは何か」(PHPサイエンス・ワールド新書)など。

対談記事はweb版「こだわりアカデミー」でもご覧になれます。  
バックナンバーも掲載中。ジャンル別検索も可能です。

<http://athome-academy.jp/>



国立天文台 JASMINE検討室  
CG制作:国立天文台科学文化形成ユニット

位置天文観測衛星「Nano-JASMINE」イメージ。JASMINEは赤外線位置天文観測衛星計画（Japan Astrometry Satellite Mission for INfrared Exploration）の略（写真提供：国立天文台JASMINE検討室）



東京大学で保管されている「Nano-JASMINE」実機。ヒッパルコスと同程度の精度だが、技術進歩により重量1,400kgに対し35kgと、コンパクトにコストも安く抑えることができる（写真提供：国立天文台JASMINE検討室）

——それがダークマター？  
郷田　はい、そうです。銀河が出来なければ、その中で太陽のような星や地球も出来ず、われわれ人間も生まれなかつたことになりますから、実はダークマターは生命誕生の立役者でもあるんですよ。

——だからその正体をつかむために各分野の研究者たちが夢中でがんばっているのですね。分かつてきただことはありますか？

郷田　ダークマターは素粒子の一つで、しかもこれまで発見されたことのない

も、普通の物質が作る重力よりもっと大きな重力を発生させる何かが必要なのです。

——それがダークマター？

郷田　はい、そうです。銀河が出来なければ、その中で太陽のような星や地球も出来ず、われわれ人間も生まれなかつたことになりますから、実はダークマターは生命誕生の立役者でもあるんですよ。

未知の素粒子とされています。でも、それがどんな素粒子かは未だによく分かりません。

——作ったりつかまえたりすること

で、直接的な証拠を見つけようとして実際に宇宙のダークマター粒子をつかまえて観察しようという試みも行われています。

郷田　はい。ただし、仮にダークマターとされる素粒子の存在が証明されても、例えばその粒子の重さや、宇宙でどういう風に存在して、どういう動きをしているなどは分かりません。それには実際に宇宙を観測して、ダークマターの影響を受ける星の動きや、その分布を知る必要があります。

## 位置天文学で星の微細な動きを観測

——そこで、先生のご専門の「位置天文学」につながるのですね。星の分布を調べて宇宙の地図を作る研究だと伺っています。

郷田　はい。「位置天文学」とは、簡単に言えば、星の位置や運動を調べる研究です。天球面上（夜空）での星の非常に微細な動きから、星までの距離を知つて星の立体地図を描いたり、星の運動速度を求めます。実は動かないとされている恒星も、人間が目で見ているだけでは分かりませんか、何万年単位で見れば動いていて、北斗七星なんかも全く違う形になってしまふんです。そうした動きも、ダークマターによる重力が影響していると考えられます。

——何万年単位というと、例えば1年間ならどの程度の動きなのでしょうか？

郷田　1年間にわずか0.1～0.01

秒角程度といったところです（1秒角 $\times$ 1度の3600分の1）。

——そんな微細な動きが、ダークマターが存在するという証拠になるとは驚きます。

## 2年後に超小型衛星を打ち上げ。天の川銀河内の星の観測へ

郷田　現在、われわれは日本でも位置天文観測衛星を打ち上げて、天の川銀河内の星の位置と運動を精密に測定しようとしています。天の川銀河の中心までは2万7000光年。それを測るためにには10万分の1秒角の精度が必要になります。つまり3億6000万分の1度です。

——3億6000万分の1度！？想像もつきませんね。

郷田　例えれば、東京都心から100km離れた富士山頂に立っている人の髪の毛1本の太さの約10万分の1を見込む角度に相当するとでも言いますか？

——途方もない精度ですね！どん

な衛星なのでですか？

郷田　「小型JASMINE」（小型ジャスマイン）という衛星です。ただ、その前にもつと小さな超小型衛星である

——何万年単位というと、例えば1年間ならどの程度の動きなのでしょうか？

郷田　1年間にわずか0.1～0.01

秒角程度といいます。

郷田　はい。さらに、先程の3億6000

万分の1度の精度を出す、より大きな天文台と東京大学、京都大学との共同で開発した約50cm四方、重さ35kgの超小型衛星で、全天の星を観測します。技術的実証や近くの明るい星の測定が目的の初号機のため、精度的には実は26年前に世界初の位置天文観測衛星として欧州宇宙機関が打ち上げた重量1400kgの「ヒッパルコス」と同じ程度（1000分の1秒角程度）。でも、技術の進歩により、衛星の大きさや重量、また予算は桁違いに小さくできました。なお、当時のデータと組み合わせるとナノ・ジャスマインでは当時よりさら

に一桁高い精度で恒星の運動を観測で

きると言えています。

——打ち上げが待たれますが、いつ

ごろの予定なのですか？

郷田　実は、当初は2011年8月に

ブラジルの発射場からウクライナ製のサ

イクロン・ロケットで打ち上げら

れる予定ですが、ブラジルの予

定だったのですが、ウクライナ情勢の影響で延期が続

いていまして…。

——それは大変ですね。打ち上げは難しくなった…。

郷田　ええ。世界の研究者からの応援

もあり、まだ調整中なのですが、2年

後には欧州宇宙機関のロケットで打ち上

げできる見込みが出てきました。欧州

宇宙機関は2年前にヒッパルコスの後継

機である大型位置天文観測衛星「ガイア」を打ち上げたのですが、望遠鏡が大きくなり集光力が高いので、明るい星に対し

ては露出過多になってしまい、星の位置

測定が困難なのです。一方、ナノ・ジャスマ

インは、小さい望遠鏡なので、明るい星で

も大丈夫で、ガイアのデータを補完する

ことができるため、期待されています。

——成功すれば、ダークマターのさら

なる解明につながりますね。

郷田　はい。さらに、先程の3億6000



Small-JASMINE  
National Astronomical Observatory of Japan  
JASMINE Project Office

次の段階の「小型JASMINE」イメージ  
(写真提供：国立天文台JASMINE検討室)

ジャスマイン）計画を進めています。国立天文台と東京大学、京都大学との共同で開発した約50cm四方、重さ35kgの超小型衛星で、全天の星を観測します。技術的実証や近くの明るい星の測定が目的の初号機のため、精度的には実は26年前に世界初の位置天文観測衛星として欧州宇宙機関が打ち上げた重量1400kgの「ヒッパルコス」と同じ程度（1000分の1秒角程度）。でも、技術の進歩により、衛星の大きさや重量、また予算は桁違いに小さくできました。なお、当時のデータと組み合わせるとナノ・ジャスマインでは当時よりさら

に一桁高い精度で恒星の運動を観測で

きると言えています。

——打ち上げが待たれますが、いつ

ごろの予定なのですか？

郷田　はい。さらに、先程の3億6000

万分の1度の精度を出す、より大きな天文台と東京大学、京都大学との共同で開発した約50cm四方、重さ35kgの超小型衛星で、全天の星を観測します。技術的実証や近くの明るい星の測定が目的の初号機のため、精度的には実は26年前に世界初の位置天文観測衛星として欧州宇宙機関が打ち上げた重量1400kgの「ヒッパルコス」と同じ程度（1000分の1秒角程度）。でも、技術の進歩により、衛星の大きさや重量、また予算は桁違いに小さくできました。なお、当時のデータと組み合わせるとナノ・ジャスマインでは当時よりさら

に一桁高い精度で恒星の運動を観測で

きると言えています。

&lt;p