# 令和2年度 大学共同利用機関の検証

# 自己検証結果報告書 正誤表

# 大学共同利用機関法人自然科学研究機構

# 国立天文台

通し 番号	該当の頁・箇所	誤	正
1	1頁・中段	Ⅱ. 中核拠点性	Ⅱ. 中核拠点性
		(略)公募し、研究環境を提供している。	(略)公募し、研究環境を提供している <u>(表 4)</u> 。
2	2 頁・下段	自由記述	自由記述
		(略)宇宙航空研究開発機構と協力して(略)	(略)宇宙航空研究開発機構 <u>(JAXA)/宇宙科学研</u>
			<u>究所(ISAS)</u> と <u>連携</u> して(略)
3	4頁・下段(枠内)	プロジェクト評価委員会:	プロジェクト評価委員会:
		(略)全プロジェクト室等の自己点検評価を(略)	(略)全プロジェクト室等( <u>付録</u> 参照)の自己点検評
			価を(略)
4	10 頁・中段(枠内)	光赤外線天文学研究教育ネットワーク事業	光赤外線天文学研究教育ネットワーク事業
		(OISTER):	(OISTER):
		(略)国内9大学が運用する口径 1m 級の <u>光赤外</u> 望	(略)国内9大学が運用する口径 1m 級の <u>可視光・</u>
		遠鏡と(略)	<u>赤外線</u> 望遠鏡と(略)
5	18 頁·中段	(略)各種講習会を主催・共 <u>済</u> し、(略)	(略)各種講習会を主催・共 <u>催</u> し、(略)
6	19 頁·下段	(本文)	(本文)
		・①②③ ブラックホール連星合体からの重力波が	・①②③ ブラックホール連星合体からの重力波が

		欧米の重力波望遠鏡 LIGO・Virgo により 2015 年 2	米国の重力波望遠鏡 LIGO により 2015 年 2 月に
		月に直接検出されて以来、(略)見せている。2017年	<u>小画の主角版主座駅 日間の</u>   により2010 中 2 月   直接検出されて以来、(略)見せている。2017 年 8 月
		8 月には連星中性子性合体からの(略)	には連星中性子 <u>星</u> 合体からの(略)
7	19 頁・下段	天文学は電磁波、重力波、ニュートリノ観測を基軸と	大文学は電磁波、重力波、 <u>宇宙線、</u> ニュートリノ観測
		した新しいマルチメッセンジャー天文学の時代へと突	を基軸とした新しいマルチメッセンジャー天文学の時
		入した。	代へと突入した。
8	20 頁・上段	〇重力波望遠鏡 KAGRA の始動	〇重力波望遠鏡 KAGRA の始動
		(略)2011 年より岐阜県飛騨市神岡鉱山の地下にお	(略)2010 年度より岐阜県飛騨市神岡鉱山の地下に
		いて建設を開始した(略)	おいて建設を開始した(略)
9	20 頁・上段	(略) <u>干渉計ミラー</u> の防振装置や補助光学システム <u>、</u>	(略) <u>鏡</u> の防振装置や補助光学システム <u>の設計・製</u>
		主干渉計の設計・製作・組立・性能評価・現地での設	作・組立および主干渉系の設計を主導した。KAGRA
		置を主導し、スケジュールにほぼ遅延することなく完	は段階を追って <u>建設を進め</u> 、(略)
		<u>了させた。</u> KAGRA は段階を追って <u>干渉計をアップグ</u>	
		<u>レードし</u> 、(略)	
10	20 頁·中段	KAGRA 建設と並行して、 <u>2021 年度</u> に予定されている	KAGRA建設と並行して、 <u>2025年頃</u> に予定されている
		第4期国際共同観測(04)に向けて、国立天文台三鷹	第 <u>5</u> 期国際共同観測( <u>O5</u> )へ向け <u>たKAGRAのアップ</u>
		本部地下にある基線長 300m の干渉計型重力波ア	グレードのために、国立天文台三鷹本部地下にある
		<mark>ンテナ TAMA300</mark> の施設を用いて、KAGRA のアップ	基線長300m の <mark>干渉計型重力波アンテナTAMA300</mark> を
		グレードのための技術開発をフランス・中国・台湾等	用いた、検出器の量子雑音を抑える新技術(周波数
		の研究者と協力して進めた。次世代重力波望遠鏡で	依存スクィージング)の開発をフランス・中国・台湾等
		採用が予定されている、検出器の量子雑音を抑える	の研究者と共同で推進し、実用周波数帯域(100Hz程
		新技術(周波数依存スクイージング)の実用周波数帯	度)での実証に世界で初めて成功した。この結果を報
		域(100Hz 未満)における実証に、世界に先駆けて成	告した論文はPhysical Review Letters(2020年 <u>4</u> 月)
		功した。この結果を報告した論文は Physical Review	に掲載され <u>、同誌のFeatured in Physicsおよび</u>
		Letters(2020 年 <u>3</u> 月)に掲載された。	Editors' Suggestionに選ばれた。

			<del>,</del>
11	20 頁•下段	〇日本の重力波追跡観測チーム J-GEM	〇日本の重力波追跡観測チーム J-GEM
		2017年8月17日に、連星中性子性合体により(略)	2017年8月17日に、連星中性子星合体により(略)
12	20 頁・下段	(略)日本の 16 の <u>光赤外電波</u> 望遠鏡を(略)	(略)日本の 16 の <u>光赤外・電波</u> 望遠鏡を(略)
13	20 頁·下段	(略)数値シミュレーション結果と比較することで、この	(略)数値シミュレーション結果と比較することで、中性
		現象が中性子星連星の合体であり、金やプラチナと	子星連星の合体で放出された超高速物質中で高速
		いった鉄より重い重元素が生まれる時に起こる光の	<u>の中性子捕獲反応が起こり</u> 、金やプラチナといった鉄
		放射「キロノバ」であることが証明された。	より重い <u>大量の重元素が合成された(「キロノバ」)証</u>
			<u>拠が得られた</u> 。
14	20 頁・	2020 年3月 <u>末時点で、KAGRA の本格運転となる、</u>	2020 年3月 <u>には LIGO・Virgo による第3期国際共同</u>
	図 14 キャプション	国際重力波観測ネットワークによる第三期観測(03)	観測(03)への参加に必要な感度をほぼ達成したが、
		への参加に必要な感度の 90%程度を達成した。しか	新型コロナウイルスの感染拡大のため、O3 観測は中
		し、新型コロナウイルスの感染拡散防止のため O3 観	<u>断された。</u> しかし、 <u>運転を継続したドイツの重力波検</u>
		測が中断され、KAGRAの国際共同観測参加はO4へ	出装置 GEO600 との国際共同観測(O3GK)を4月に
		持ち越しとなった。	<u>実施することができた。</u>
15	21 頁・上段	(略)より精度の高い追跡観測が実現して <u>重力波</u> の謎	(略)より精度の高い追跡観測が実現して <u>宇宙</u> の謎に
		にさらに迫ることが期待される。	さらに迫ることが期待される。
16	21 頁・上段(注釈)	†2: 世界中の研究機関と足並みを揃えて、中性子	†2: 世界中の研究機関と足並みを揃えて、 <u>連星中</u>
		星連星の合体による	性子星合体による
17	23 頁•上段	入学定員は毎年、5年一貫性博士課程第1学年を2	入学定員は毎年、5 年一貫 <u>制</u> 博士課程第1学年を 2
		名、(略)	名、(略)
18	24 頁•中段	また、太陽研究者ミュニティと共に、(略)	また、太陽研究者ユミュニティと共に、(略)
19	29 頁•下段	(略)研究データの公開については <b>W. 研究資源</b>	(略)研究データの公開については <b>W. 研究資源</b>
		(データベース天文学)を参照。	(データベース天文学)を参照 <u>されたい</u> 。
20	30 頁·上段	○宇宙からの天文学	〇宇宙からの天文学
		国立天文台が <u>宇宙航空研究開発機構(</u> JAXA <u>)/</u> 宇	国立天文台が JAXA 宇宙科学研究所と <u>連携</u> して進
	-		

		宙科学研究所 <u>(ISAS)</u> と <u>協力</u> して進める(略)	める(略)
21	30 頁・上段	・小型 JASMINE は ISAS がイプシロンロケットで打	・小型 JASMINE は <u>宇宙科学研究所</u> がイプシロンロ
		ち上げる(略)	ケットで打ち上げる(略)
22	31 頁・中段	○研究の実施体制及び推進体制の見直し、強化	○研究の実施体制及び推進体制の見直し、強化
		(略)研究体制の新陳代謝と強化を図った(付録	(略)研究体制の新陳代謝と強化を図った( <mark>付録</mark>
		参照)。	参照)。
23	32 頁・表	(なし)	左列に「プロジェクト」を追記

### 大学共同利用機関法人自然科学研究機構 国立天文台

	.,,,	אורנדענייףנייו		150577	1 10176	11/20 17-7	<u> </u>	~ "											
		第1期中期目標期間						第2期中期目標期間						第3期中期目標期間					
		2004 (H16)	2005 (H17)	2006 (H18)	2007 (H19)	2008 (H20)	2009 (H21)	2010 (H22)	2011 (H23)	2012 (H24)	2013 (H25)	2014 (H26)	2015 (H27)	2016 (H28)	2017 (H29)	2018 (H30)	2019 (H31·R1)	2020 (R2)	2021 (R3)
ī	台長	<del>海部宣男(2000.4~)</del> 観山正見						林正彦							常田佐:	久			
		C: 水沢観測 C: VERA観測	則所				C: 水》	尺VLBI観測所											
		A: スペース\					-2推進												
	電		水沢観測所)		推進室	C: RISE	月探査フ	プロジェクト		A: RISI	E月惑星	架査検討	室				A: RISE月恩	8星探査7	プロジェクト
	波	C. 野辺山宇宙電波観測所																	
		B: ALMA推進	室							C: チリ	観測所								
												(チリ観測所)		C: アルマプロジェクト					
																	(チリ観測所)	A: ASTE	プロジェクト
		-																	
		A: MIRA推進	安			ī													
		C: 岡山天体物理観測所																	
プ		C: ハワイ観																	
															(1)	イ観測所)			光器プロジェクト
ジ	光											(717-1306)		1 106/09/1917	A: すばる広視	学プロジェクト			
Ţ	赤		A: HOP超	A: HOP超広視野カメラプロジェクト室														* £1	
2	外	(光赤外研究部)					A: TMTプロ	ジェクト室	B: TMT推進室					B: TMTプロジェクト					
1			A: 太陽系:	外惡星探	惑星探査プロジェクト室 (2017年12月まで) (														
		A: JASMINE検討室														A: JASMINEプロジェクト			
		B: 重力波プロジェクト推進室													B: 重力波プロジェクト				
		C: 野辺山太	陽電波観測	所															
	太	C: 太陽観測所									0. +05					・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・			
	陽	B: Solar-B推進室 C: ひので科学プロジェクト							C: A [6					U. A.					
								(ひの	で科学プロ	コジェクト)	A: SOL	AR-C準	備室				A: SOLAR-	Cプロジェ	クト
	理論	(天文学データ解	析計算センター)	C: 天文	シミュレ	ーションフ	プロジェク	<b>/</b> ト											
	理論	(理論研究部)	A: 4次元	デジタル5	宇宙プロ	ジェクト室	2												
	-	4				•							- 1						