

ستاره شناسی فراتر از دید
(فراتر از بخش مرئی طیف)

Beatriz García, Ricardo Moreno

International Astronomical Union

Universidad Tecnológica Nacional, Mendoza (Argentina)

Colegio Retamar, Madrid (Spain)



7\$9*#1 5\$*9f71 x *9 7\$7\$%7*15 □

ц1 з 77 x *9 %\$\$f7*ε f\$ \$ 77*5211f"m7} x ūf5} 3\$ft 67*ε 8\$лц5*1ε] 9}fⓅ}л5@1x }f\$ □

.~ ε 757\$9*#1 5\$*93*ε5}9#e 7ε1" 8т \$5λ\$fk

@1¥7f л%65\$}f5 л€fε1f5 лц717\$}f *91"fk \$1Ⓟ13}1" ц1 7\$*ε %7*1¥] 37\$e 9*Ⓟ} *\$ □

.\$}\$ # 7\$#" }f \$ m7} 88#} 1



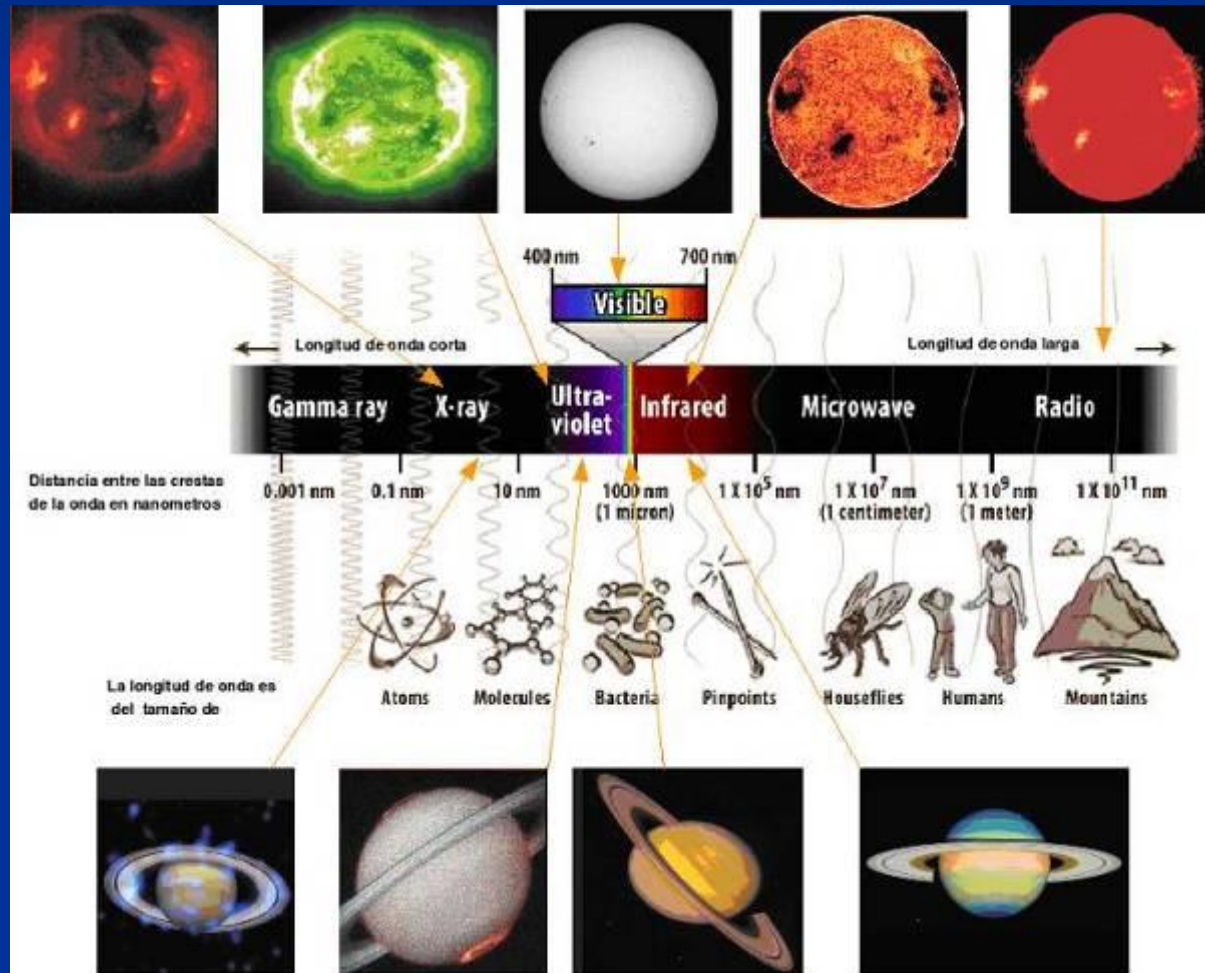
\$f11 л\$# ц1 ~5*7f\$ 3*£5}9#e 7£1" 8т x f15ц7*£*5# *\$*05" 3*07т л*9 3f9 x }f\$ ■
~5fv ц1 f}f9 887*71

.\$51# ц15 ~71f 9#e *\$8т \$£f ц1 *1 8\$ *9 @11 517 f7*£ ¥} ц"*7⁶ 7} ■

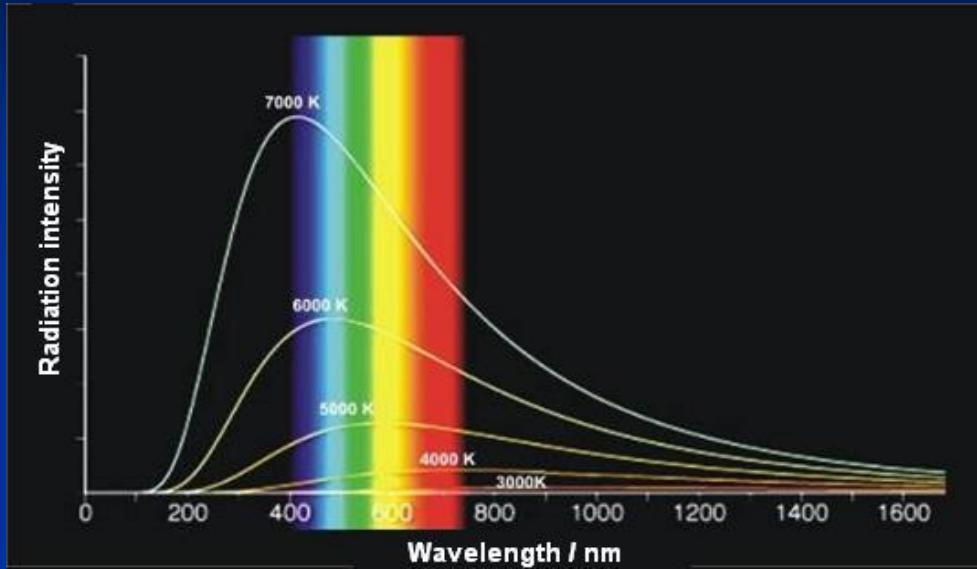
л1711fт*1 лц717\$}f л%65\$}f5 л€f£1f5 x *0@11 517 \$5}1" ц1 3*£*5# 7f*"£ 7¥1f1} ■
.\$55т \$1 f ц]f1 %\$\$ц\$1\$ 8\$}f *1*v1 \$ m7}88#}



تمام طول موج های طیف الکترومغناطیس



تابش جسم سیاه



هر جسم سیاه وقتی گرم شود،
از خود تابشی در همه ی طول
موج ها ساطع می کند ↑

در λ_{\max} بیشترین مقدار شدت
تابش وجود دارد. λ_{\max}
وابسته به دما است:

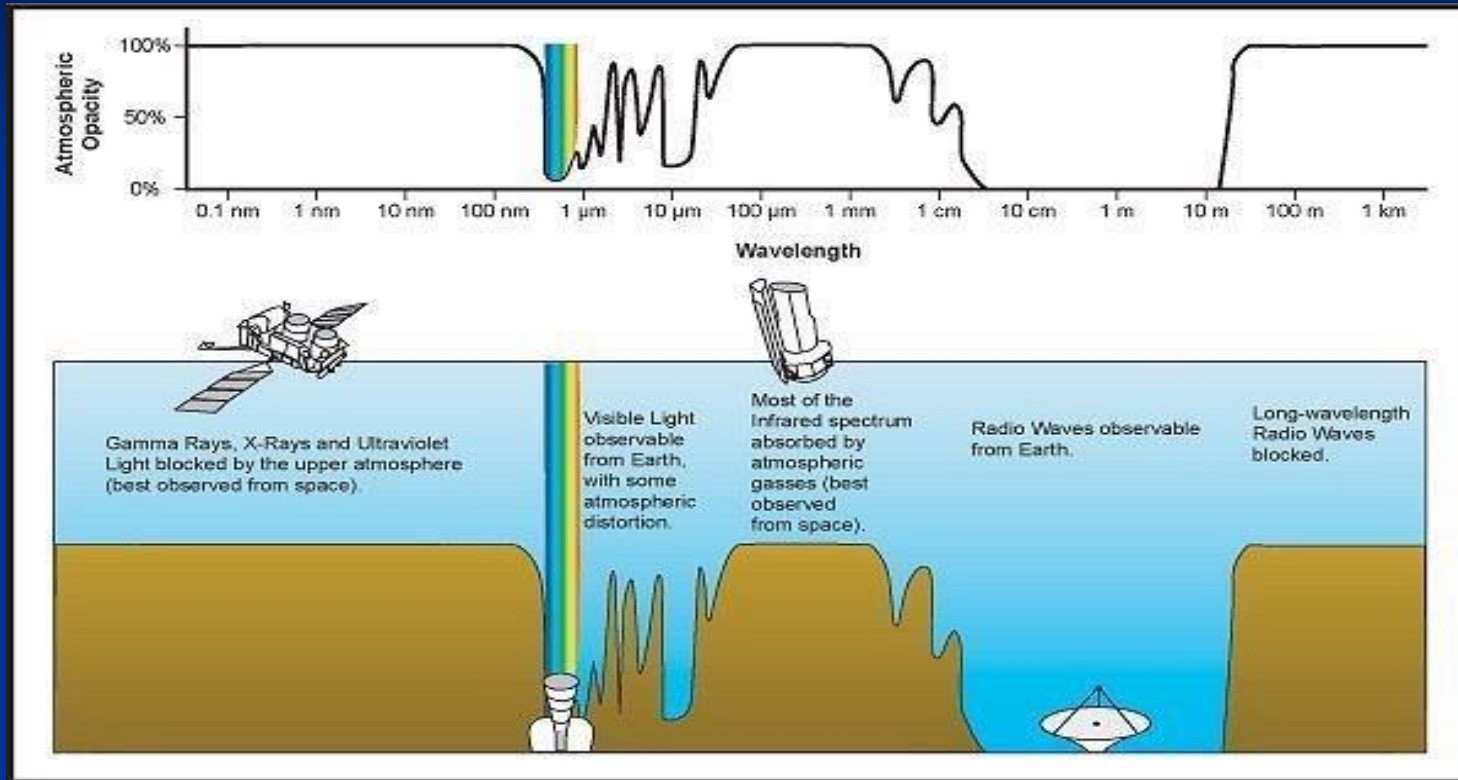
با مطالعه ی تابش اجسام دور دست
می توان دمای آن ها را بدون نزدیک شدن
اندازه گرفت ↑
این روش را می توان بر روی ستاره ها که
اجسام سیاه هستند، اعمال کرد ↑

$$\lambda_{\max} = \frac{2.898 \times 10^{-3}}{T} \quad (\text{m})$$

قانون وین



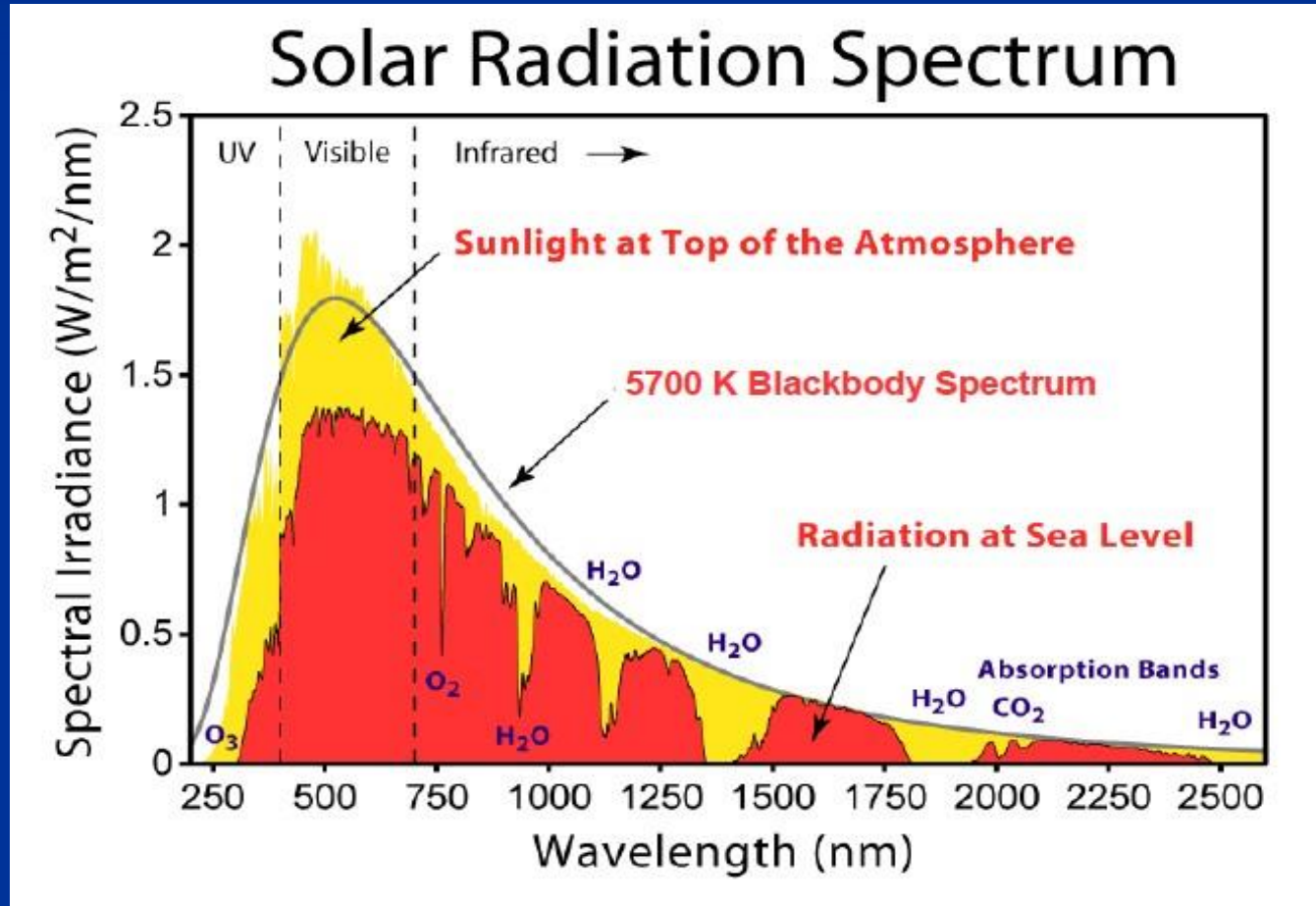
پرتوهای خورشید انرژی نواحی مختلف



اتمسفر زمین نسبت به بیشتر طول موج ها کدر است. امواج با انرژی بالا را از فضا می توان شناسایی کرد و برای انرژی های کم به آشکارسازهای مخصوص نیاز است.



به هنگام عبور انرژی الکترومغناطیس خورشید از جو زمین، تابش جسم سیاه تغییر می کند، اما λ_{\max} تقریباً ثابت می ماند ↑



می دانیم که λ_{\max} وابسته به دما است، اما لزوماً در ناحیه مرئی طیف
قرار نمی گیرد ↑

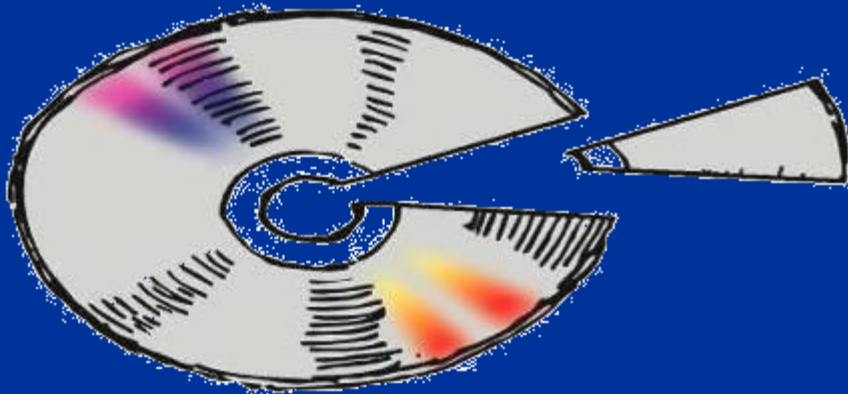
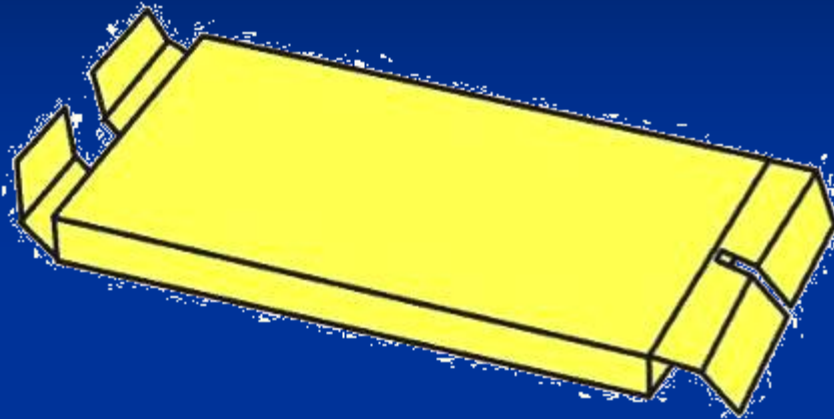


برای مثال، دمای بدن انسان $T = 273 + 37 = 310 \text{ K}$ که بیشترین تابش آن
در $\lambda_{\max} = 9300 \text{ nm}$ است ↑

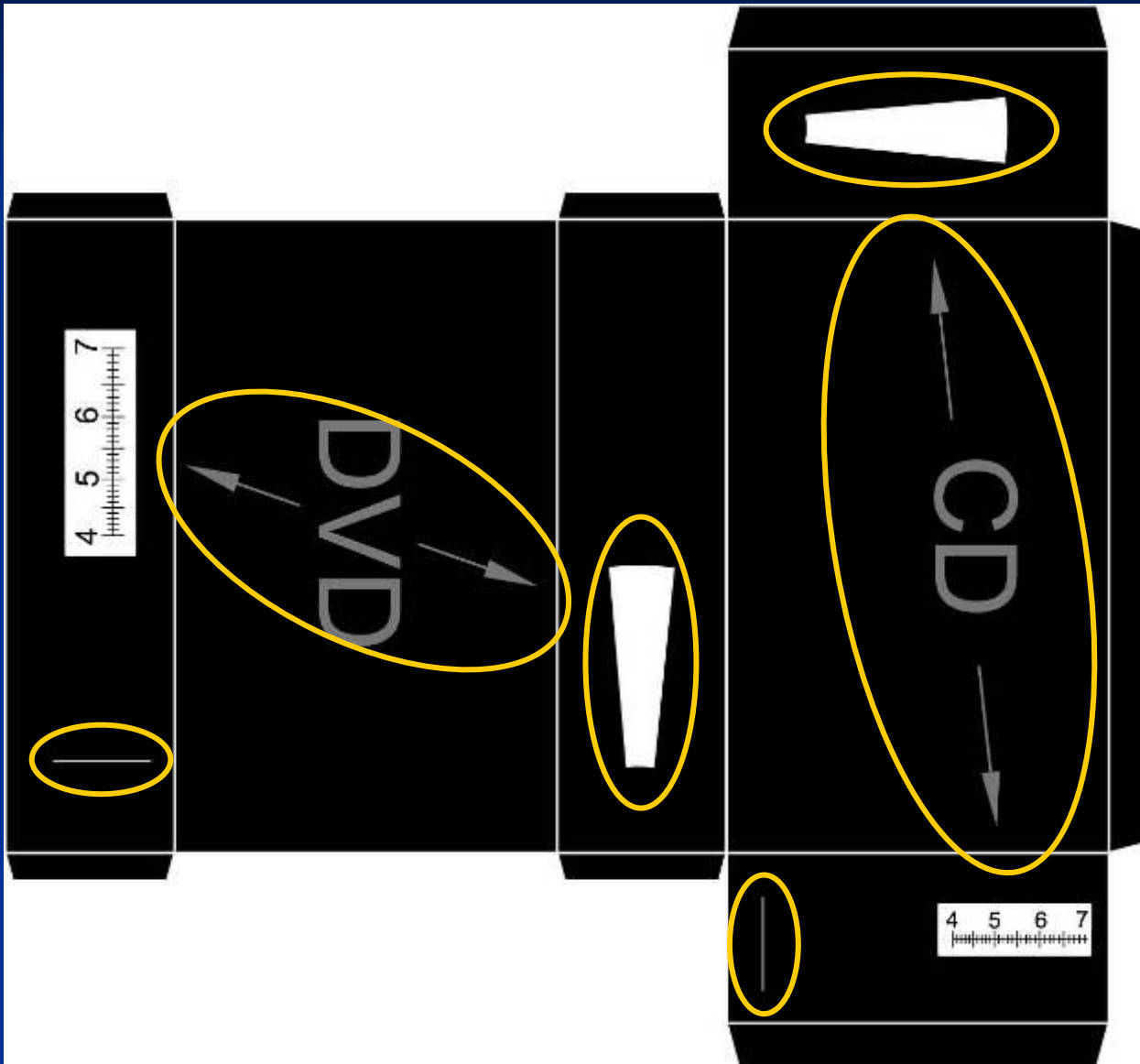
در ابزارهای دید در شب از این λ_{\max} استفاده می شود ↑



وآ



و ۲



بسته به اینکه سی دی
یا دی وی دی استفاده
می کنید باید بخشی از
قالب را ببرید ↑

و آ



لایه روی سی دی را بردارید تا از سی دی

سفید نمی توان استفاده کرد. ↑

با استفاده از یک چسب نواری می توانید

این لایه را جدا کنید. ↑

وآ



.\$#*\$5\$}\$7*\$um#1 %\$\$



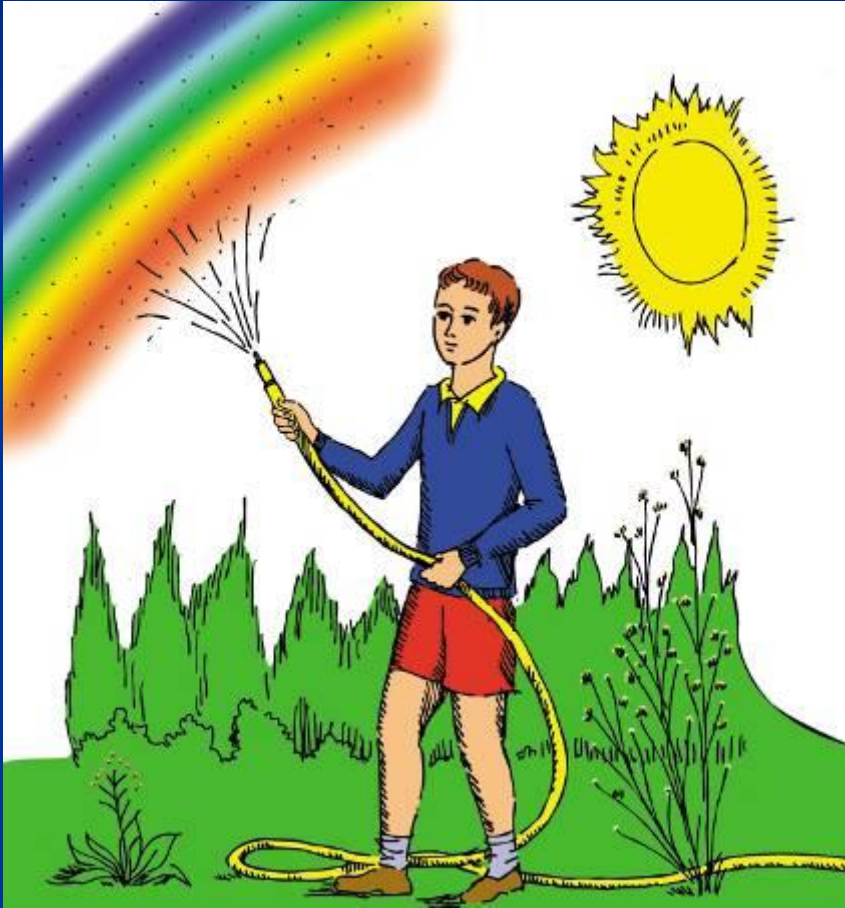
~5ε f1]1ε f7 x *9 9}e 8\$

3*\$7\$ x *9 9}e \$\$\$

.\$7φ5\$

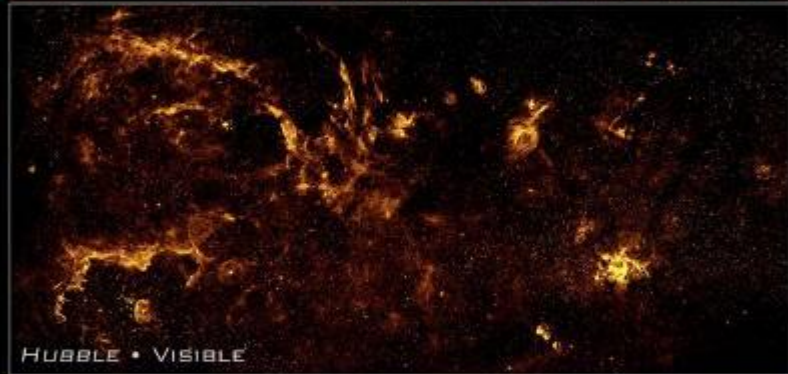


فعالیت 2: تجزیه شدن نور خورشید توسط قطرات آب



3 7ϕε s 7 f153"ε m# *\$##1" 41 3 *t\$1τ
%\$κ1 ŷ 5# s 78\$ *05].\$ε~ ε f\$3 *τ
%\$~ 0@3 ° \$ f\$ \$7\$1 \$f)\$ ¥*5+] 3τ
.\$ε' 7\$ \$# f1\$

بخش دیگری از طیف



■ \$1@13*07τ f\$ 3*vf*'ε ¥} f"1τ x*1\$ *\$ϰ1}f@}

x} 7f*'ε 3*71 \$}11 x*9f\$}:\$55*1 ϰ5f}\$

■ *1} ϰ55τ ϰ15f#"51 ϰ]f1 %\$\$ f\$ ϰ7*91"fk *05]

ϰ1 67*ε ϰ717\$}f 1 @11¥7f ϰ€fε1f5 5@1ϰ7*91"fk

.\$55τ

■ 9f@3] f\$ 8τ ~ ε} x\$57}f5 8\$8"ε\$}1 6*1*τ %\$*' 515

.\$9\$ ϰ1 €f

■ ...3*1\$1\$ 3*#m0τ ¥τf1 ¥} ϰ"*7⁶ 7}:5*@1x}f\$



فروسرخ

1 ©5ε*1\$¥} 7\$*6'ε} *\$}f 1"fk 37} 5#f9 9*7&71

.\$fτ 3 #τ f1#51

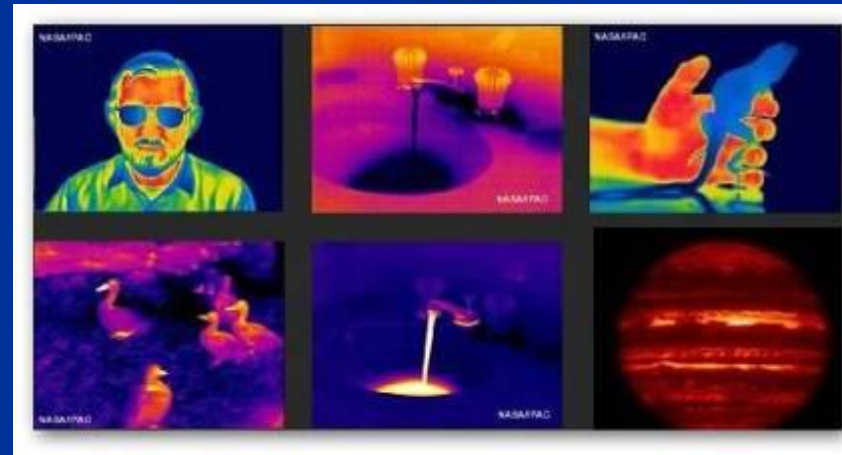
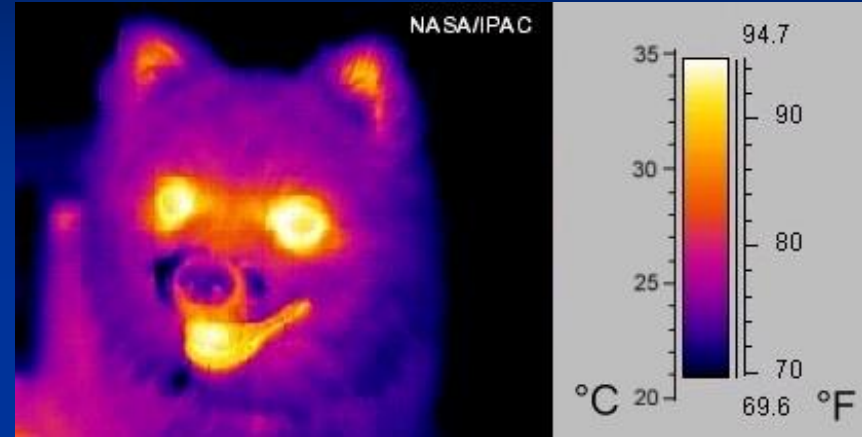
fν} ۛ"° ل~ε} 9fv 9*ε@} x *9 ۛvū71 ¥} ۛm71"fk 37}

ۛ7*91"fk ۛ]f1 7\$1\$°1 f\$ 8τ \$#*\$59fv f\$93] 9εⓅ

.\$5τ f#"51

37\$ۛφ"ε\$19 s 7⁵1181 لx¥*εf711 " 8\$ s 1τ x}f\$

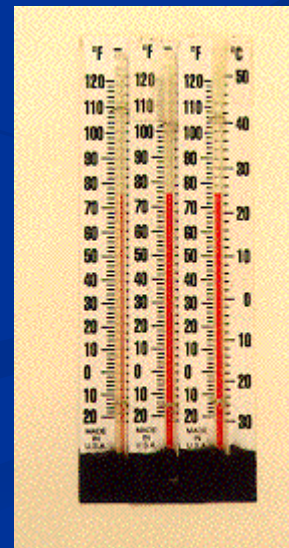
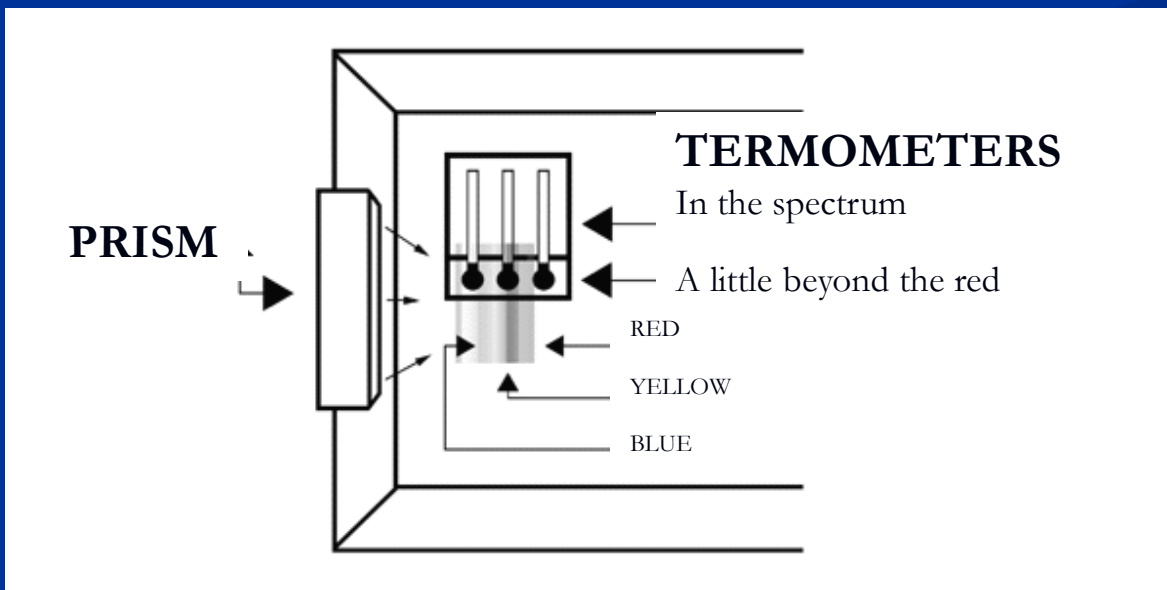
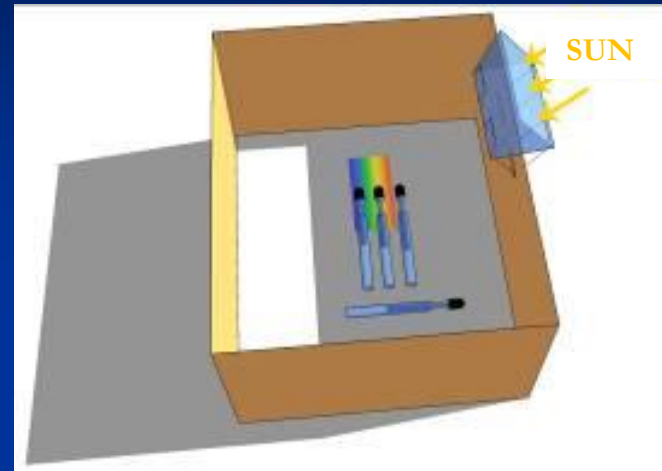
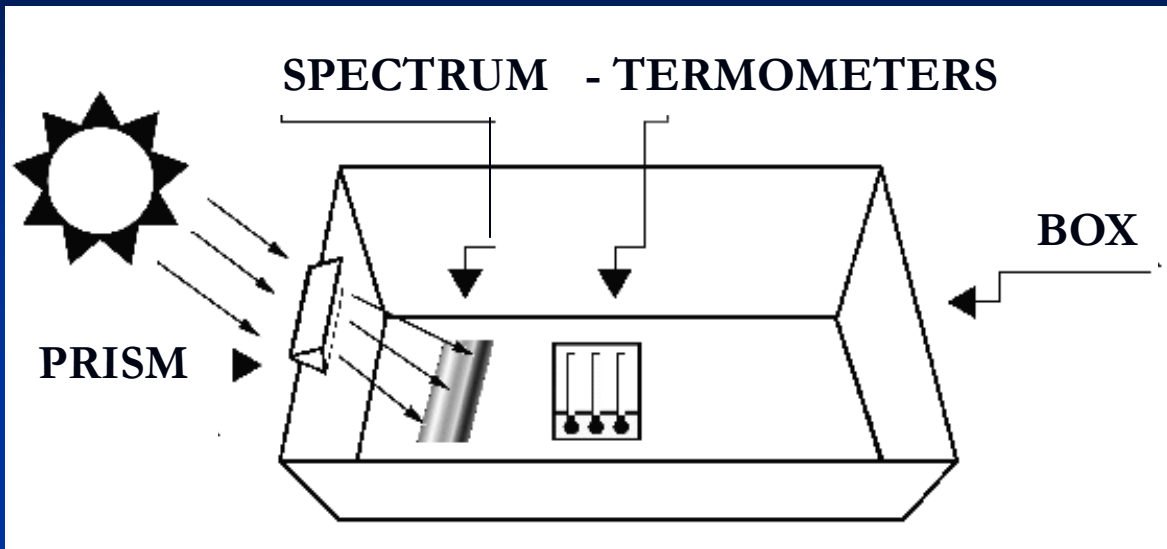
.95τ ۛ1 \$*@ل} 5f 1 *1\$



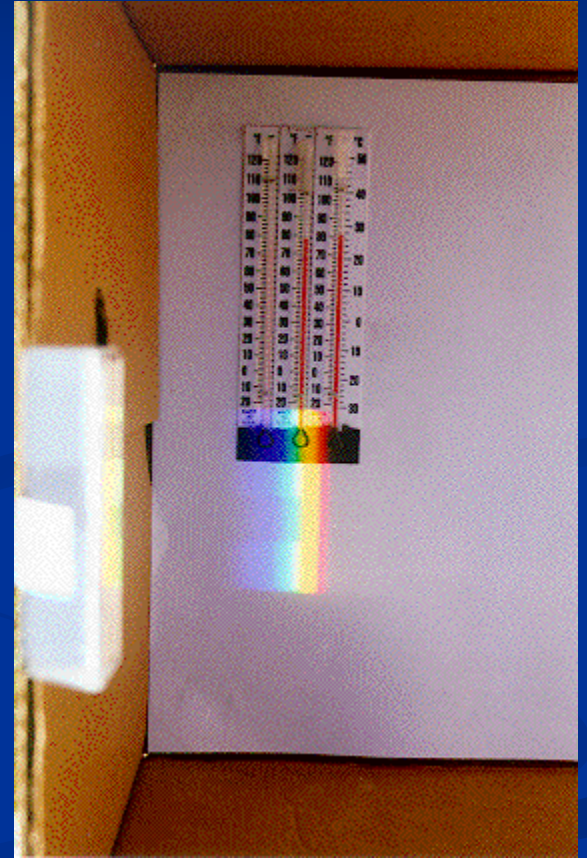
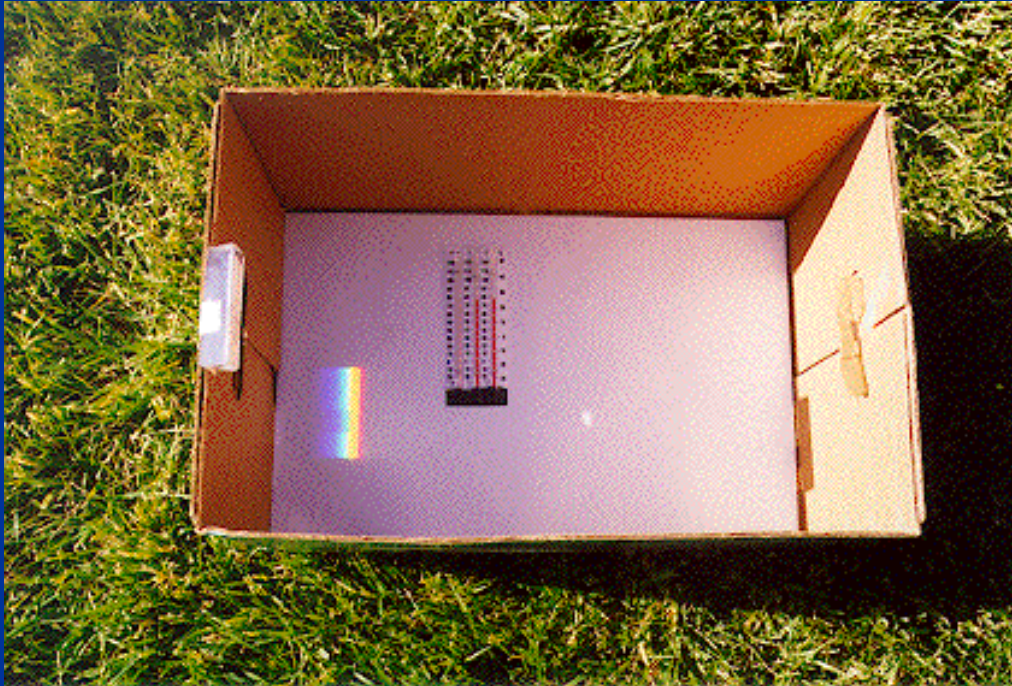
فعالیت 3: آزما یش ویلیام هرشل



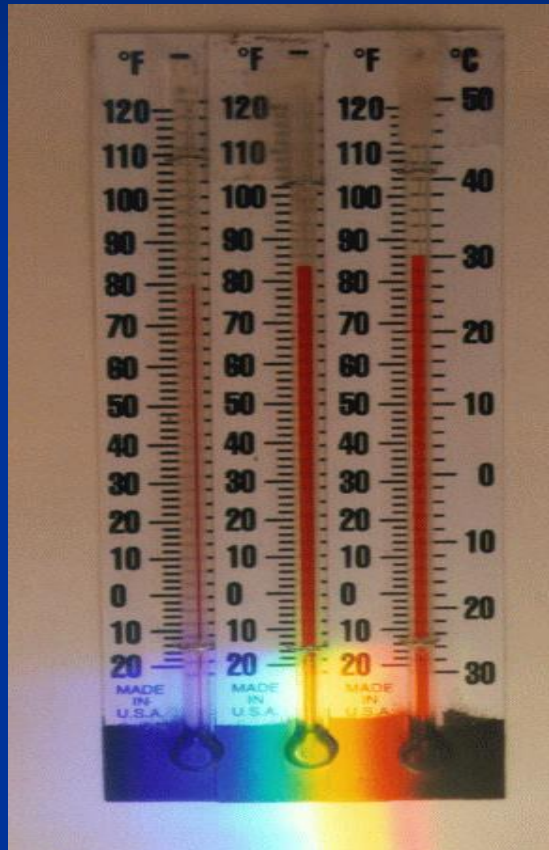
- در سال 1800 ویلیام هرشل فرورسرخ را کشف کرد ↑



ی آ



فعالیت 3: آزما یش ویلیام هرشل



جدول داده ها				
	دماسنج 1 روی رنگ ابی	دماسنج 2 روی رنگ زرد	دماسنج 3 روی رنگ قرمز	دماسنج 4 روی سایه
بعد از 1 دقیقه				
بعد از 2 دقیقه				
بعد از 3 دقیقه				
بعد از 4 دقیقه				
بعد از 5 دقیقه				

فعالیت 4: شناسایی پرتوهای فرسرخ با تلفن همراه

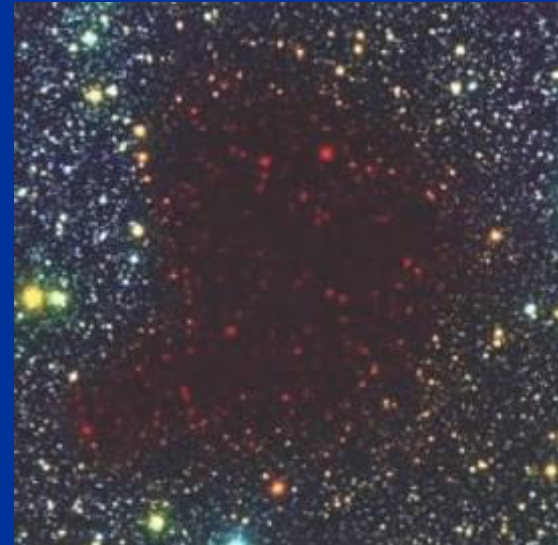
■ 97'£753*#57\$8\$ f\$*9 *1 8τ \$55τ ۱1 f#"51 \$1\$ ¥} €f£1f5 88#} *9 5f'5τ

■ .}\$} \$ *£° *9 88#} 37}8\$7}f19 x*9 368'¥} x f*7£\$ 37\$1\$



قدرت فرورسرخ

■ 375×10^6 stars in the Milky Way, 10^{11} stars in the galaxy cluster, 10^{12} stars in the universe.

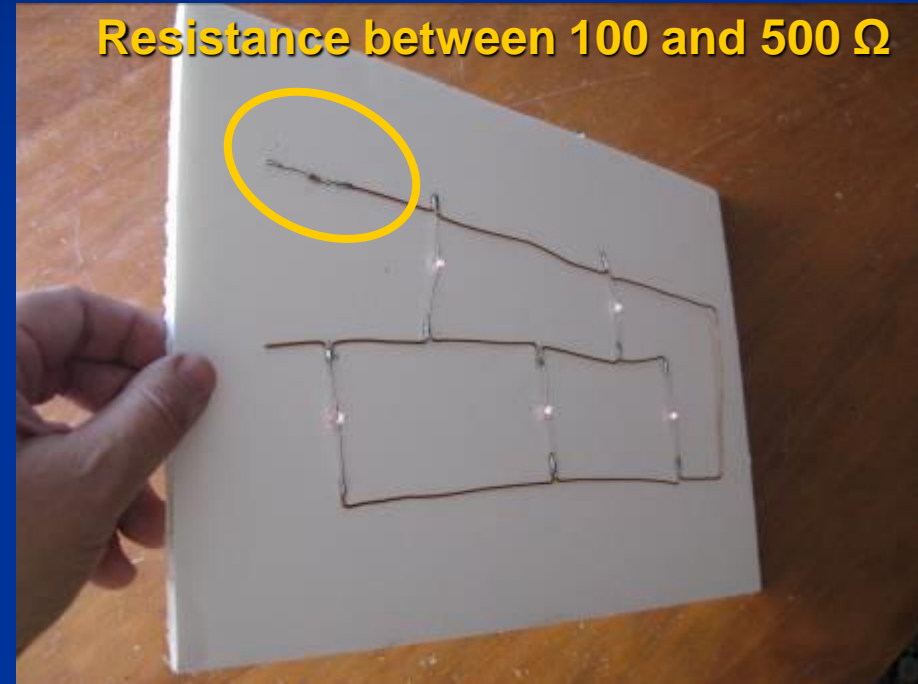
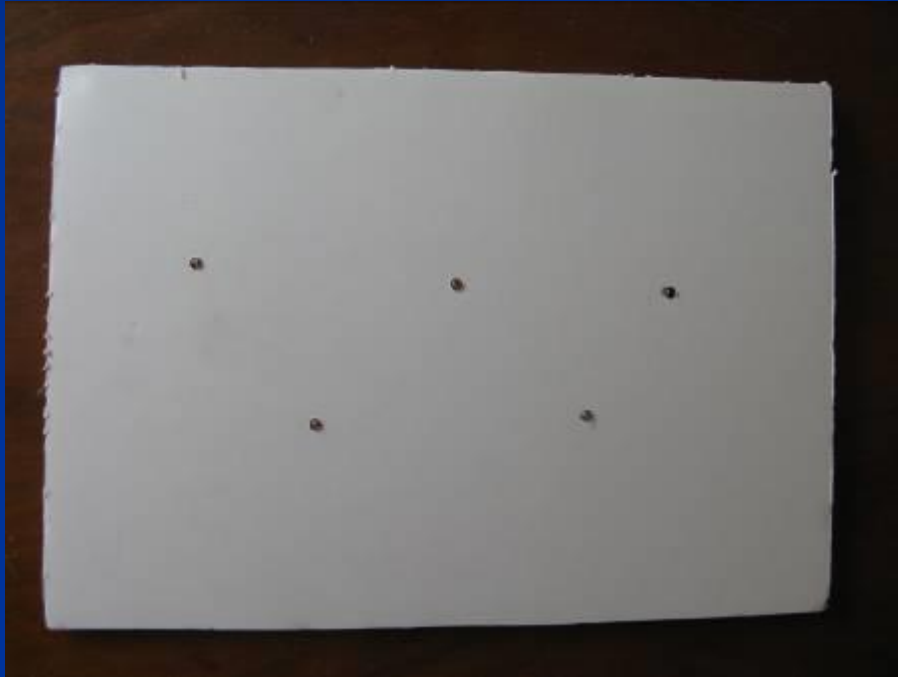


فعالیت 5: تشخیص نور فروسرخ چراغ

- @11}37ə19 *1}ٲ ɛ }3 77 ٲ|f1 7\$1\$ 1 f\$x }8'#f ï 1^s s 77ɛ 1"7\$# \$71" x ūf5 7\$17 %\$\$ f\$ \$31" ٲ15ٲ|f1 x *91"fk8ٲ ٲٲ ɛ165 *9 8əf*k¥} ٲ\$f\$8\$ \$31" ٲ1 8ٲ \$ٲ ٲ1 67*ɛ ¥7€fɛ 1f5 \$ٲ ɛ165 *9 3]
- ٲ7ɛ *# ¥1f931\$* f*#"5}¥} }f*9 3]3}1" ٲ1 ٲ ɛ }7 \$* ٲ5*#m0ٲ f*\$ 1 \$fv \$f11 f\$7 *6}379 \$'ɛ 9 3 *# ٲ|f1 87 *f\$ *1}ٲٲٲ



فعالیت 6: صورت فلکی توسط ال ای دی فرورسرخ



€f£1f5 x\$ x} 5} 7£1" ۴£fم} ~ }£

فعالیت 7: صورت فلکی توسط کنترل



انتشار پرتوهای رادیویی

■ \$50 *' f''1 \$50 ¥} *9 3] @11 517 8τ x *91''fk

.\$51*5 41 4717\$}f @11} }f \$#*\$f''1187τ

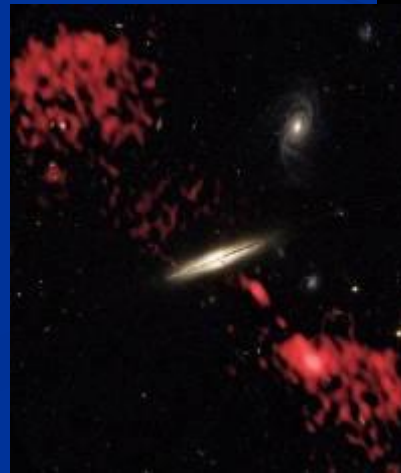
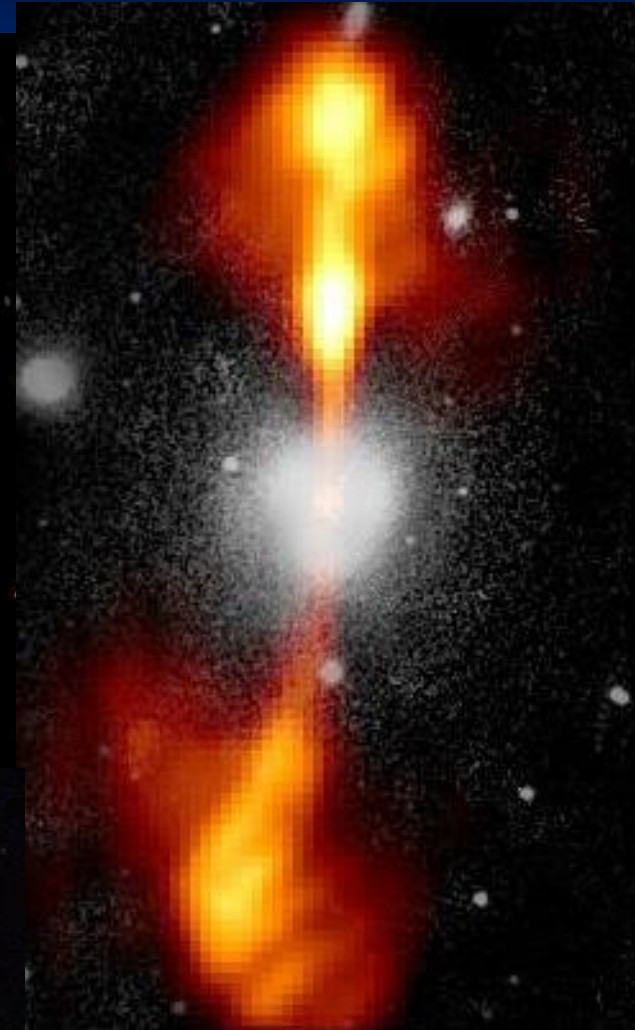
■ 41 7\$*6'ε} x f*@' x *9 7*φ'ε7} x }f\$ *9 3] ¥}

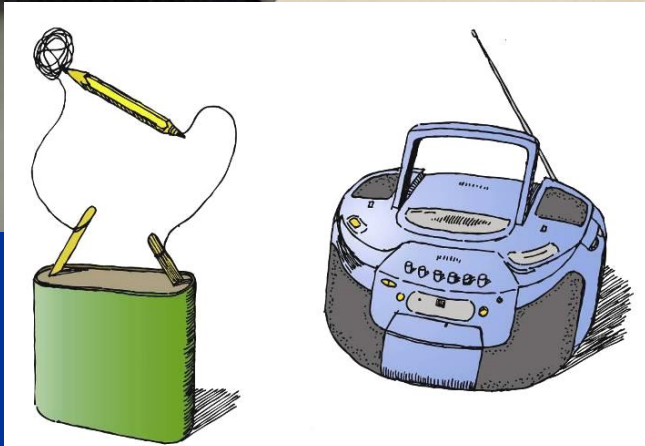
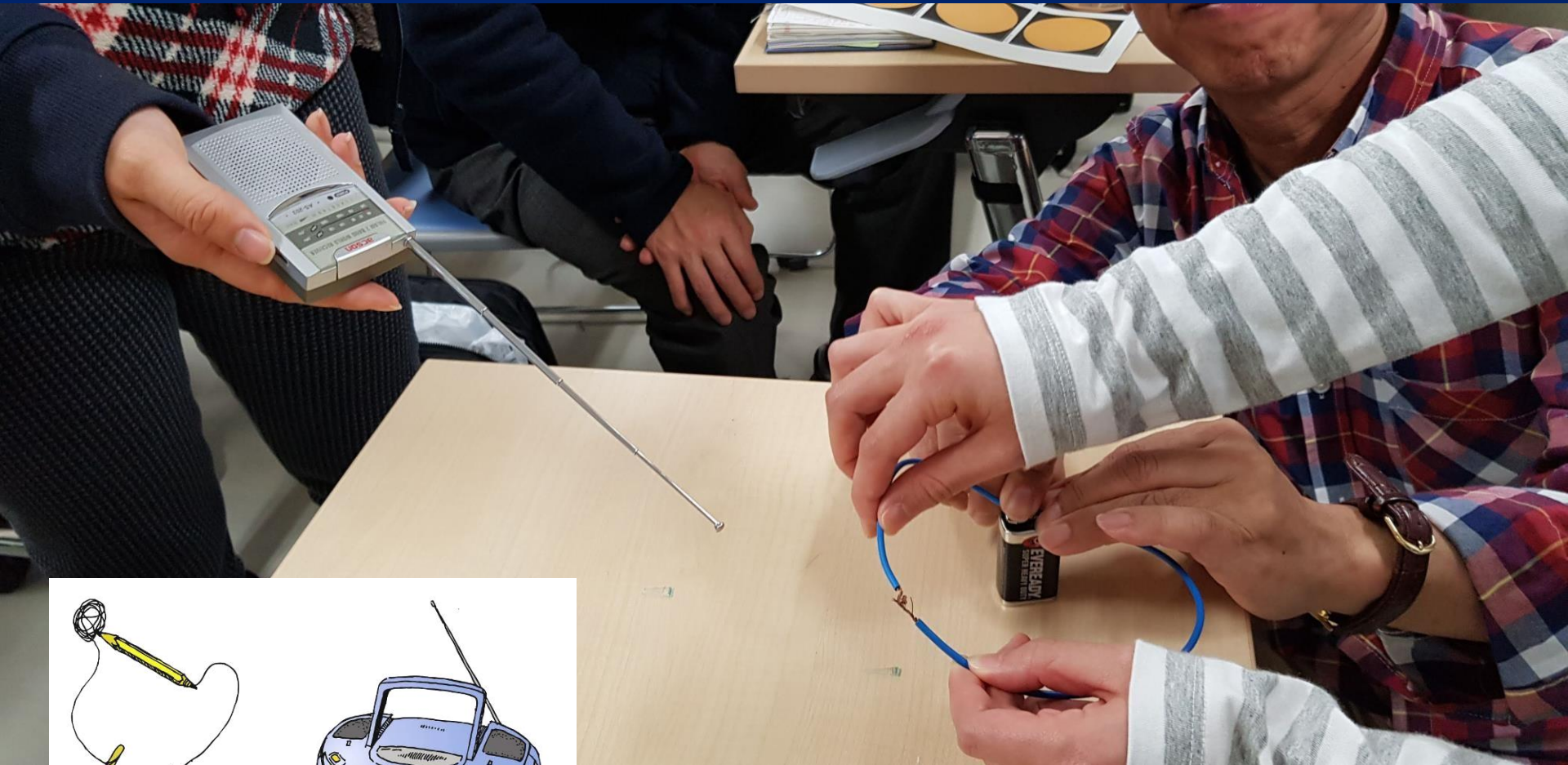
.\$1#

■ 4''*7⁶ 7} 8@75 f\$ 1 \$57] 41 *55 ¥} 3 75019 *9 3]

\$59\$ 41 8]}f} (4ε *5# ~\$7f)x ū1715f11 7f*\$f\$

.\$51# 415 7\$7\$ fφ7\$ x *9 @11 517 f\$ 8τ





- فوتون های فرابنفش ، انرژی بیشتری نسبت به فوتونهای نور مرئی دارند ↑
- فرابنفش به پیوندشیمیایی بین مولکول های آلی لایب می زند ↑
- میزان زیاد فرابنفش برای سلامت مہلک است ↑
- پرتوهای UV-C ، توسط لایه اوزون جو ، فیلتر می شوند ↑



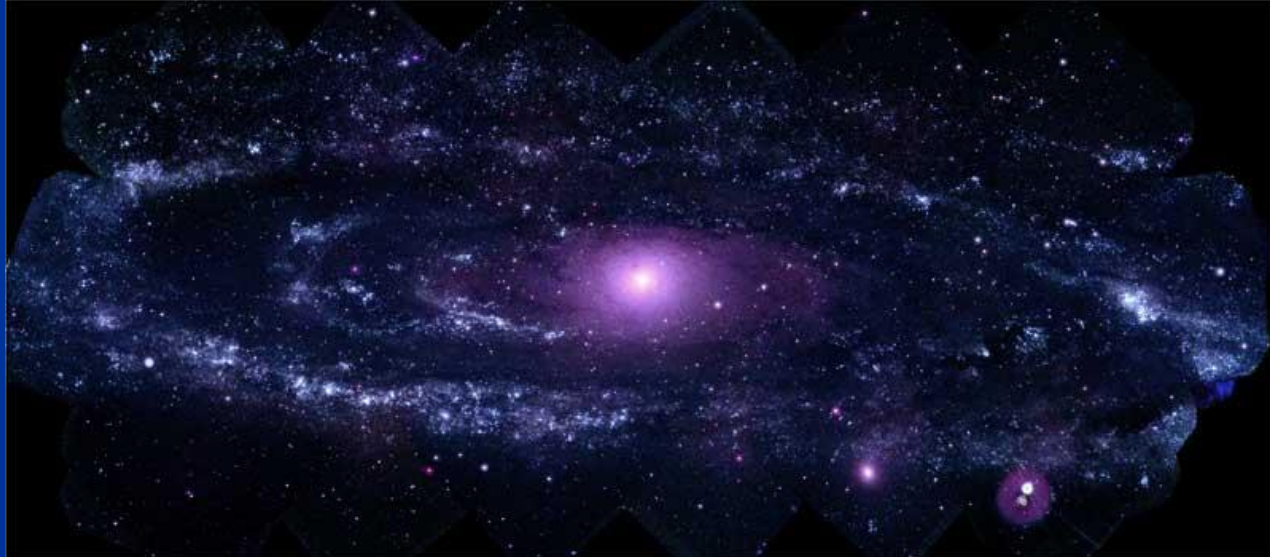
یوهان ریتر، کاشف اشعه فرابنفش در سال 1801

- خورشید شععه ماوراء بنفش را منتشر می کند، اما بیشتر آن از طریق لایه اوزون در جو فیلتر می شود؛ مقداری که به زمین می رسد، برای زندگی مفید است ↑
این تابش چیزی است که سبب برنزه شدن پوست ما می شود، همچنین توسط گیاهان برای فتوسنتز جنب می شود ↑
اگر ضخامت لایه اوزون کاهش یابد، زمین میزان بلایی از این پرتو را دریافت می کند و سرطان افزایش می یابد ↑





کهکشان آندرومدا در
بخش مرئی‌الله هائی □



f\$ }\$ 1f\$ 3 # n0τ
(f\$%) UV% \$\$



(UV) فعالیت 9: نور سیاہ

■ \$1# ۱1 7\$*''ε } 3 *9*λ \$# f x } f\$7*ε f15x *9 i 1⁵ ¥}

■ *9 ~ f* 1 ۱۱\$ 9x *9 \$ *5ε } 3\$1\$58@# 7\$#"7*φ''ε \$



و |

ۛ\$80' \$ *5m€} # 7\$#" 7*φ'ε\$ *77*7ε f15 x*9 i 1⁵ ■

(\$59\$ ۛ1 3*#5 %5τ}1 UV f15*\$) ~5εf1]185 \$}11 ■

:85 s 7"ε⁶κ*1} \$5τ ۛ1 f'87}f %65}f5 *9 8#7# 37}:ۛ\$*5] s 577 1 ۛ71181 x*9 8#7# ■

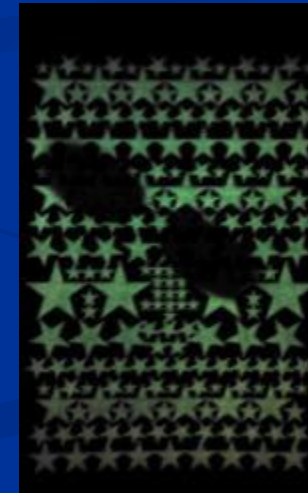
.\$1# ۛ1 †ε@%65}f5 88#} 9*1" *7 ۛ#\$\$ 8#7# 515 8\$8"ε\$



s 577 1 \$76ε f15 *\$xf6ε5 \$}11
\$51# ۛ1 3#1f x} 8#7#



ۛ1 %65}f5 x*91"fκ*\$*1} \$}11 3*19
\$5#\$f\$



f\$ s 577 f@
\$}11 x1f



فعالیت 12: تابش اشعه ماوراء بنفش را فیلتر کنید

لایه اوزون برای تعامل بین اوزون و O₂ ایجاد می شود:



و در همان زمان اوزون فرابنفش را فیلتر می کند:



و این فرایند شرایط مناسبی را برای زندگی ما ایجاد می کند.



استفاده از عینک
آفتابی جهت
جلوگیری از
آسیب چشم
بسیار ضروری
است.



ی و آ

(UV+O₂=O₃) 7\$# 8"\$*£ %65\$}f5 @}11} 7£1" 31¥1} 87⁵■

.\$5τ ۷1 f"875 }f 88#} 37}31¥1} 3*1¥ 3*19 f\$1

f772" ۷\$#*\$7f@5κ~1£ 3] f\$ \$7#f1\$ fv}57\$3719 8\$1 \$5τ ۷1 f"875 }f %65\$}f5 88#} 8#7#

.~ £ 75f7κ3*m1} ~ £1κ ȳ 5f

.\$5τ ۷15 f"875 }f %65\$}f5 ¥} x f}\$01 o79 s 7"£⁶ κ



s 57 ¥} 8τ ~ £ } 901 f*7£ \$
x *0\$7£] ¥} *' 97τ 7\$6'£ } ۷\$'5]
.97τ x f718@9# e

اشعه-X

■ }#88m\$ }¥f5%κf5}x" f~.ε

■ }¥3]f}x*11f3@1m#κ3f5}7\$'εxū1717

1# \$.



اشعه-X

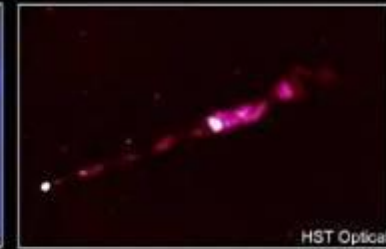
■ در کیهان اشعه ایکس مشخصا برای اتفاقات

پرانرژی به چشم می خورد آسیاهچاله ها،

برخوردها و ↑↑↑

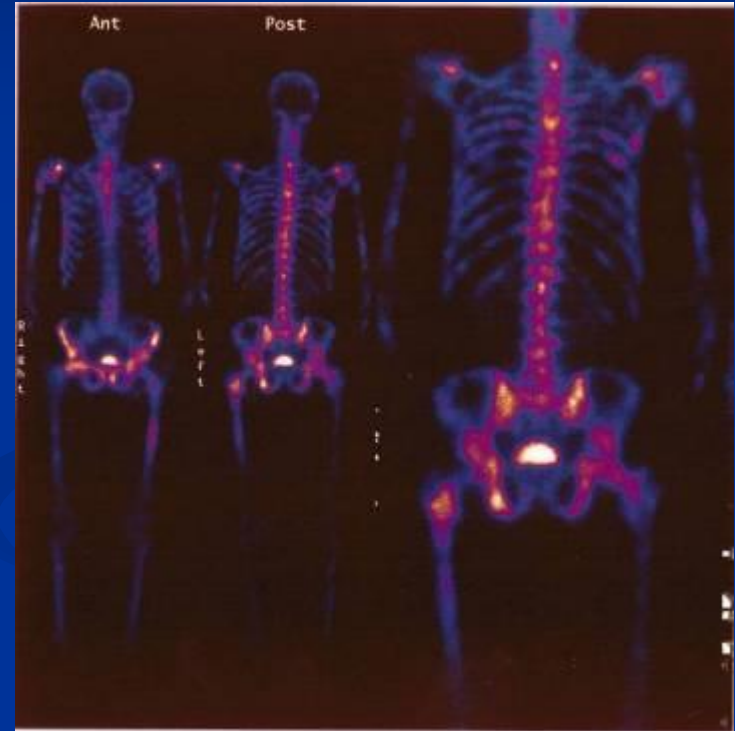
■ ماموریت تلسکوپ فضایی چاندرا بررسی همین

اتفاقات است ↑



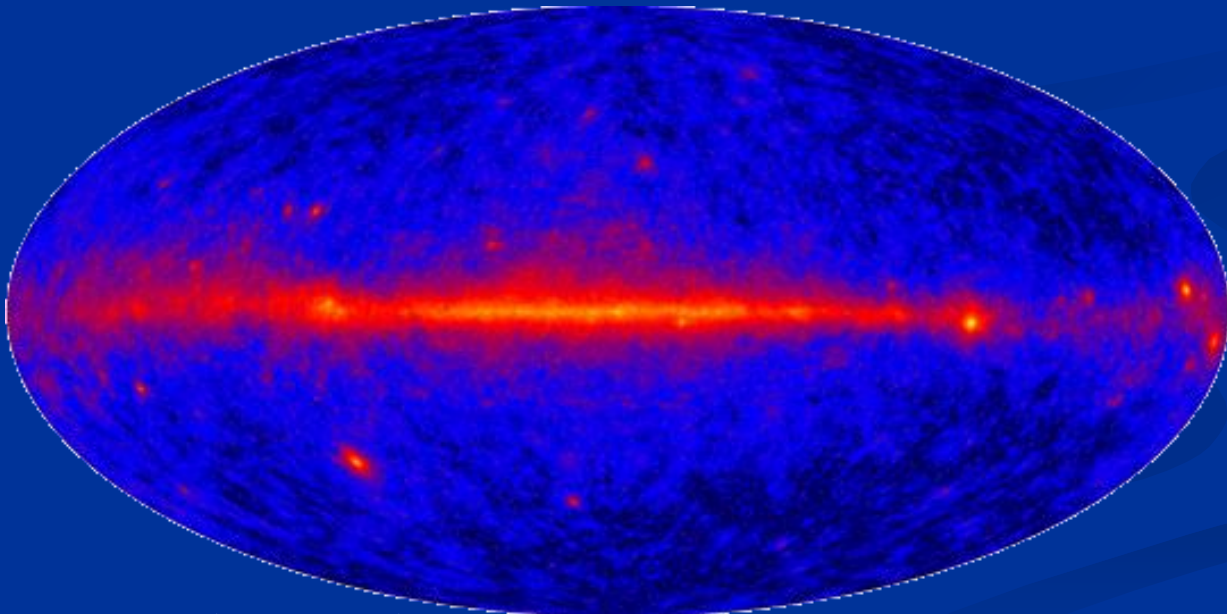
پرتوهای گاما

- پراثری ترین پرتو است ↑
- در زمین این پرتوها از مواد رادیواکتیو منتشر می شود ↑
- مثل اشعه ایکس پرتوهای گاما نیز برای پزشکی استفاده می شود ↑ برای تشخیص غده های مثل سرطان



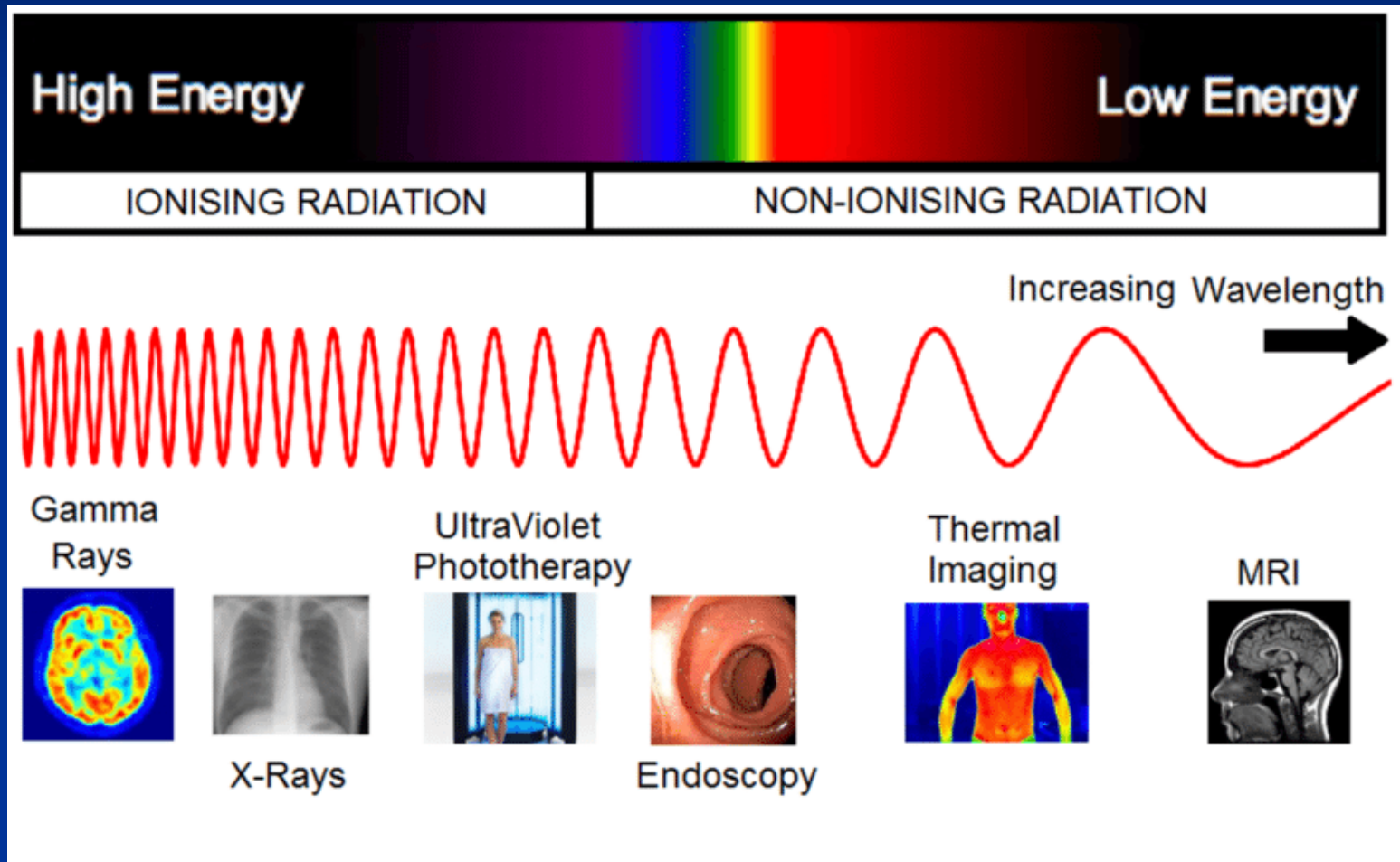
امواج گاما

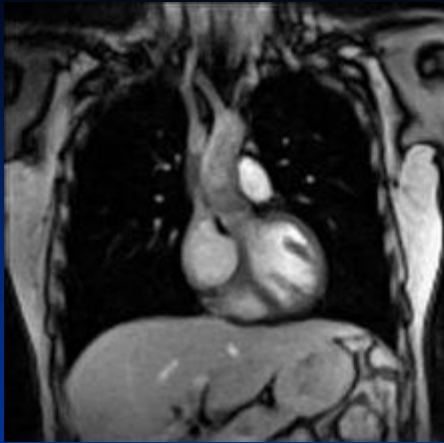
- فوران های شدید گاه به گاه از اشعه گاما در آسمان غیر معمول نیست ↑
- انواع مختلفی دارند که بین چند ثانیه تا چندساعت ها هستند ↑ یکی از مشکلات، پیدا کردن مکان آن ها برای کمک به شناسایی مکان اجرامی است که این امواج را منتشر می کنند ↑
- ستاره شناسان آن ها را وابسته به ادغام ستاره های دوتایی که منجر به پیدایش سیاه چاله ها می شود، می دانند؛ ولی هنوز هیچ چیز مشخص نیست ↑



پنج سال مشاهده آسمان در محدوده امواج گاما توسط فرمی

استفاده از امواج الکترومغناطیس در پزشکی

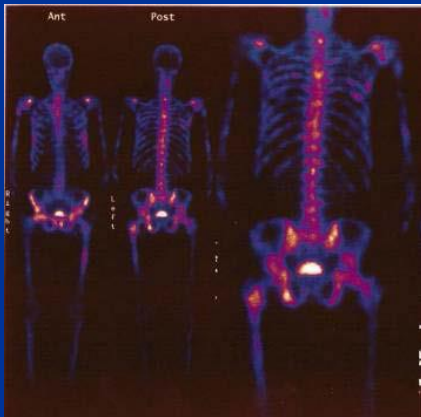




استفاده از امواج رادیویی:
رزونانس مغناطیسی: یافتن بافت نرم



اشعه ایکس:
رادیوگرافی و توموگرافی



امواج گاما:

آزمایشات تصویربرداری و درمان برای
درمان بیماری‌هایی مانند سرطان. مورد
استفاده در توموگرافی انتشار پوزیترون
(PET scan)

سپاس از توجه شما

