

MINISTÉRIO DA EDUCAÇÃO SECRETARIA DE EDUCAÇÃO PROFISSIONAL E TECNOLÓGICA INSTITUTO FEDERAL DE EDUCAÇÃO, CIÊNCIA E TECNOLOGIA CAMPUS SÃO JOSÉ – SANTA CATARINA

# **RDT** – Radiotransmissão

# **Prof. Ramon Mayor Martins, MSc.**

ramon.mayor@ifsc.edu.br



#### RDT - Radiotransmissão

#### II.1- Ementa Expandida:

- Introdução
- Ondas Eletromagneticas
  - Fundamentos das Ondas Eletromagnéticas
  - Geração, Transmissão e Recepção de Ondas Eletromagnéticas
  - Espectro Eletromagnético
- Radiopropagação
  - Propagação
  - Radiocomunicações
    - Comunicações LF
    - Comunicações MF (OM)
    - Comunicações HF
    - Comunicações VHF UHF
    - Comunicações SHF EHF (Satélite / Microondas)
- Antenas
- •Projetos de Enlaces
- Tópicos Extras

# 2- Ondas Eletromagnéticas

- 2.1 Fundamentos das Ondas Eletromagnéticas
- 2.2 Geração de Ondas Eletromagnéticas

# 2.3 - Espectro Eletromagnético

- 2.3.1 Raios Cósmicos
- 2.3.2 Raios Gamma
- 2.3.3 Raios-X
- 2.3.4 Raios Ultravioleta
- 2.3.5 Luz Visível
- 2.3.6 Infravermelho
- 2.3.7 Micro-ondas
- 2.3.8 Ondas de Rádio

#### Frequência:

Em ondas eletromagnéticas é comum expressar em seus múltiplos:

 $10^3 Hz - 1000 Hz$  (ciclos/seg) – quilo-hertz – kHz

10<sup>6</sup> Hz – 1.000.000 Hz (ciclos/seg) – mega-hertz - MHz

10<sup>9</sup> Hz – 1.000.000.000 Hz (ciclos/seg) – giga-hertz - GHz

 $10^{12} \, \text{Hz} - 1.000.000.000.000 \, \text{Hz}$  (ciclos/seg) – tera-hertz - THz

A agência responsável pela divisão das faixas de frequência é o ITU (União Internacional de Telecomunicações).

É uma agência da ONU especializada em tecnologias de informação e comunicação

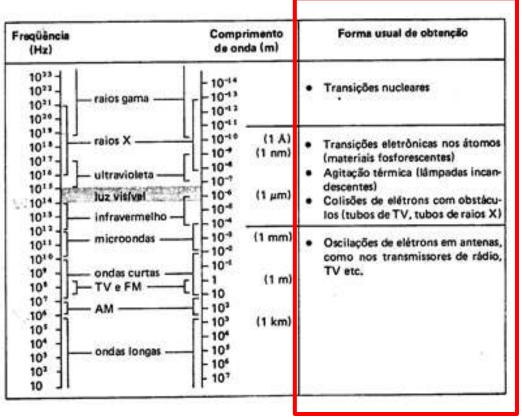
Os principais setores da ITU são:

- ITU-R: gestão do espectro de radiofrequência e recursos de órbita de satélite
- ITU-D: acesso as comunicações
- ITU-T: padrões e normas

Conforme a frequência (f) e, por conseguinte, seu comprimento de onda, as ondas eletromagnéticas recebem nomes diferentes.

O conjunto de todas as ondas eletromagnéticas, distribuídas em função da sua frequência, é denominado espectro eletromagnético.

As radiações eletromagnéticas são classificadas em regiões de acordo com seu comprimento de onda e as formas de obtenção são as seguintes:



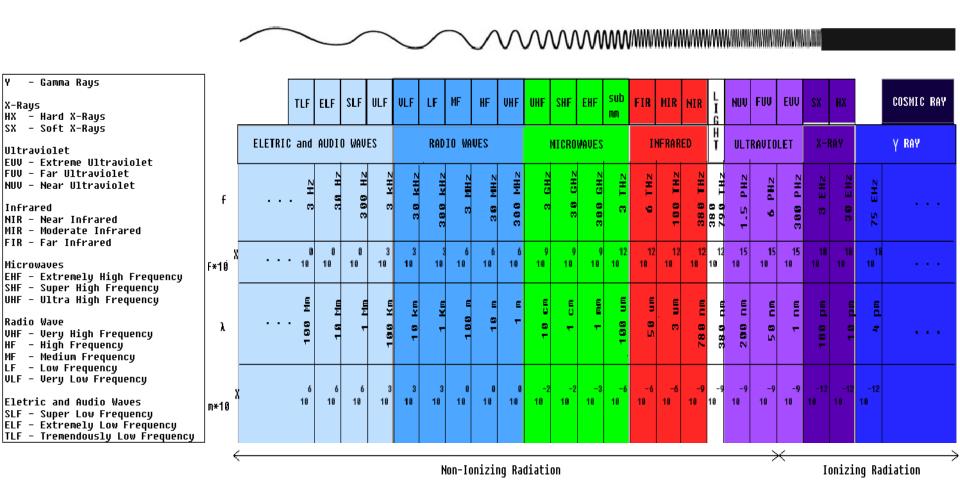
IFSC - Integrado em Telecomunicações - RDT - Prof. Ramon Mayor Martins - 2015

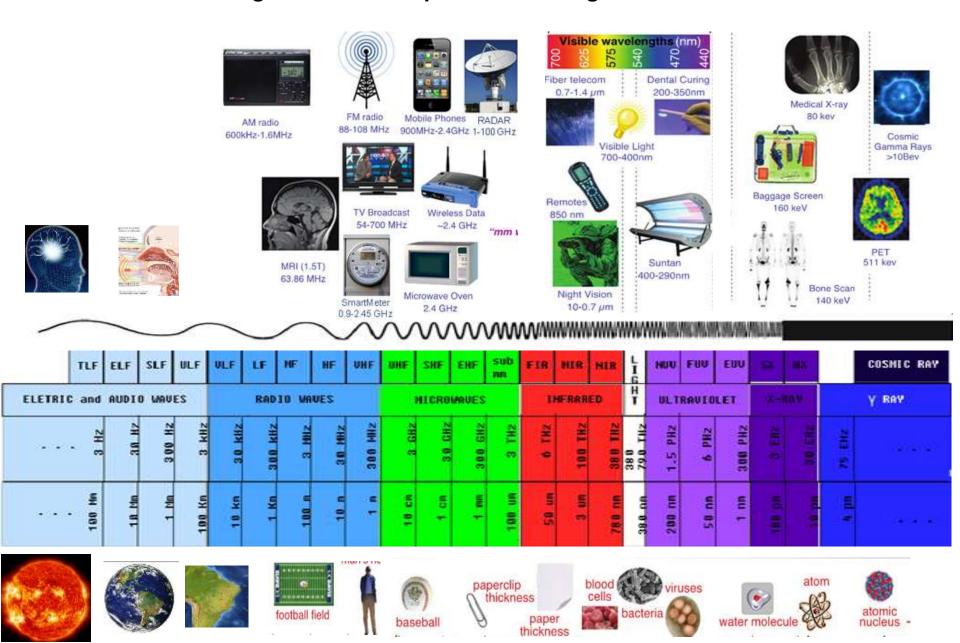
As faixas de frequência do espectro de radiação vão de zero até o infinito.

O espectro eletromagnético foi dividido em bandas com designação alfabética.

É comum utilizar as seguintes bandas, com as seguintes nomenclaturas definidas pelo ITU:

```
- Gamma Rays
X-Rays
HX - Hard X-Rays
SX - Soft X-Rays
Ultraviolet
EUV - Extreme Ultraviolet
FUV - Far Ultraviolet
NUV - Near Ultraviolet
Infrared
NIR - Near Infrared
MIR - Moderate Infrared
FIR – Far Infrared
Microwaves
EHF - Extremely High Frequency
SHF - Super High Frequency
UHF - Ultra High Frequency
Radio Wave
VHF - Very High Frequency
HF - High Frequency
MF - Medium Frequency
LF - Low Frequency
VLF - Very Low Frequency
Eletric and Audio Waves
SLF - Super Low Frequency
ELF - Extremely Low Frequency
TLF - Tremendously Low Frequency
```





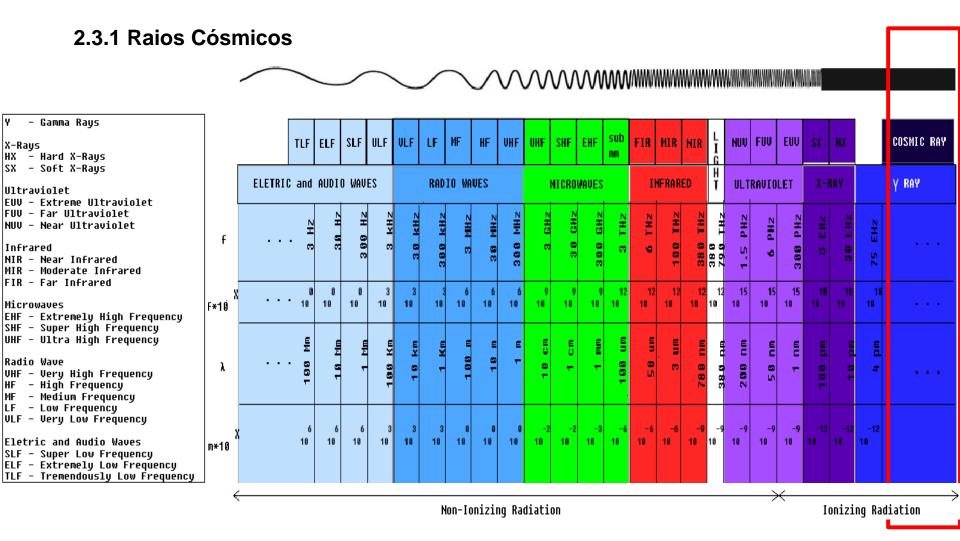
### 2- Ondas Eletromagnéticas

- 2.1 Fundamentos das Ondas Eletromagnéticas
- 2.2 Geração de Ondas Eletromagnéticas

### 2.3 - Espectro Eletromagnético

#### 2.3.1 - Raios Cósmicos

- 2.3.2 Raios Gamma
- 2.3.3 Raios-X
- 2.3.4 Raios Ultravioleta
- 2.3.5 Luz Visível
- 2.3.6 Infravermelho
- 2.3.7 Micro-ondas
- 2.3.8 Ondas de Rádio



#### 2.3.1 Raios Cósmico

São partículas extremamente penetrantes, dotadas de alta energia

É a faixa do espectro eletromagnético mais energética, 10^9 a 10^21 eV

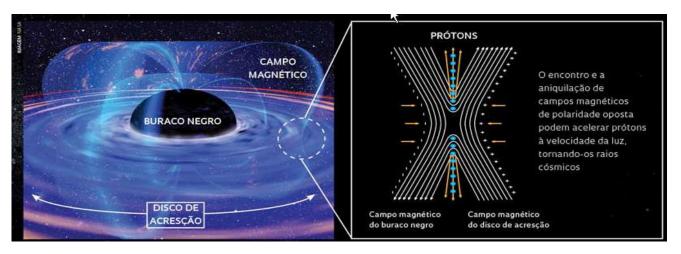
Menor comprimento de onda, na ordem de: 4pm ~

Frequência na ordem de: +75 Ehz

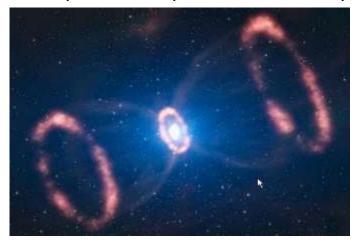
| Múltiplo         | Nome        | Símbolo         | Submultiplo       | Nome   | Simbolo |
|------------------|-------------|-----------------|-------------------|--|---------|
| 10 <sup>0</sup>  | b           | 1.1-            | 100               | metro  | m       |
| 10-              | -hertz      | Hz              | 10-1              | decimetro  | dm      |
| 10 <sup>1</sup>  | deca-hertz  | daHz            |                   | - Constitution of the Cons |         |
| 10 <sup>2</sup>  | hecto-hertz | hHz             | 10-2              | centimetro   | cm      |
| 10 <sup>3</sup>  | quilo-hertz | kHz             | 10-3              | milimetro  | mm      |
| 10 <sup>6</sup>  | mega-hertz  | MHz             | 10-6              | micrometro   | µm      |
| 10 <sup>9</sup>  | giga-hertz  | GHz             | 10 <sup>-9</sup>  | nanometro  | nm      |
| 10 <sup>12</sup> | tera-hertz  | THz             | 10 <sup>-12</sup> | picometro  | pm      |
| 1015             | neta hertz  |                 | 10-15             | femtőmetro/fentómetro <sup>4</sup>   | fm.     |
|                  | peta-hertz  | DH <sub>7</sub> | 10-18             | attometro/atometro <sup>4</sup>  | am      |
| 10 <sup>18</sup> | exa-hertz   | EHz             | 10-21             | zeptőmetro /   | 12.5    |
| 10 <sup>21</sup> | zetta-hertz | ZHz             | 10 **             | / zeptómetro <sup>4</sup>  | zm      |
| 10 <sup>24</sup> | yotta-hertz | YHz             | 10-24             | yoctómetro /<br>/ loctómetro <sup>4</sup>  | ym      |

#### 2.3.1 Raios Cósmico

Essas partículas tem origem indefinida, alguns podem ser a partir do campo magnético de um buraco negro,



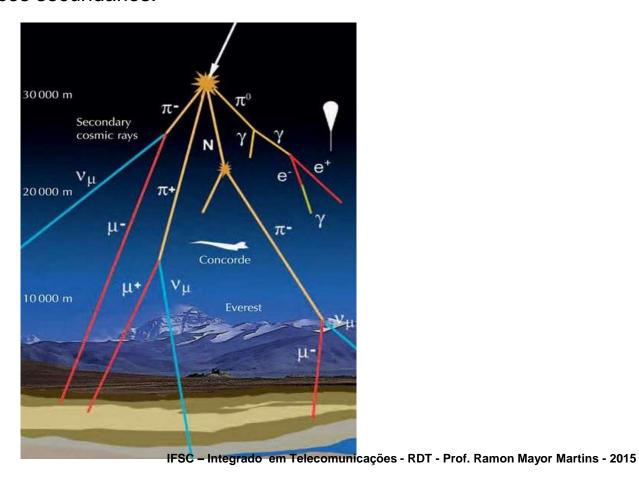
outros podem ser a partir da explosão de uma supernova.



# 2.Ondas Eletromagnéticas – Espectro Eletromagnético – Raios Cósmico

#### 2.3.1 Raios Cósmico

Essas partículas, ao chegarem a Terra, colidem com os núcleos dos átomos da atmosfera, a cerca de 10 km acima da superfície do planeta e dão origem a outras partículas, trilhões delas, formando uma "chuva" de partículas com menos energia, chamado de raios cósmicos secundários.

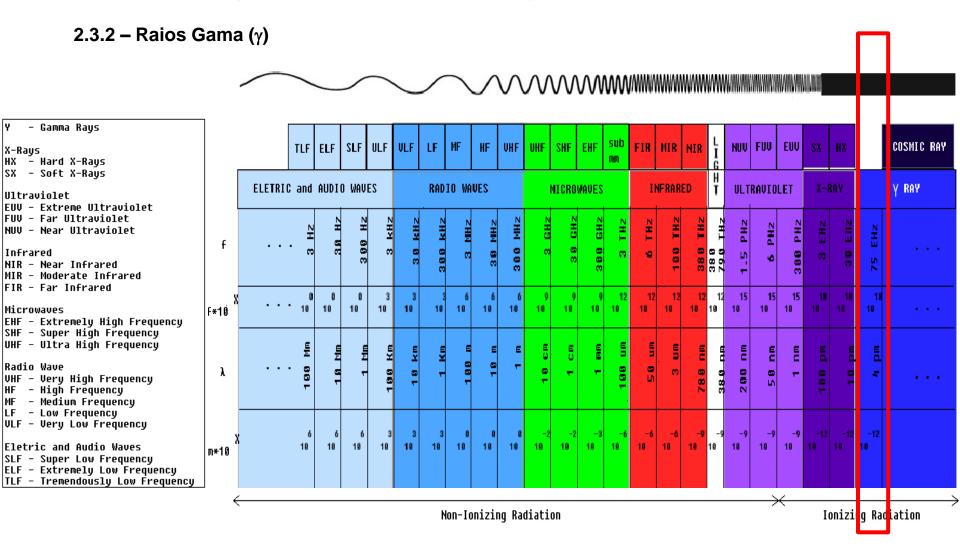


#### 2- Ondas Eletromagnéticas

- 2.1 Fundamentos das Ondas Eletromagnéticas
- 2.2 Geração de Ondas Eletromagnéticas

### 2.3 - Espectro Eletromagnético

- 2.3.1 Raios Cósmicos
- 2.3.2 Raios Gamma
- 2.3.3 Raios-X
- 2.3.4 Raios Ultravioleta
- 2.3.5 Luz Visível
- 2.3.6 Infravermelho
- 2.3.7 Micro-ondas
- 2.3.8 Ondas de Rádio



#### 2.3.2 – Raios Gama ( $\gamma$ )

É a faixa do espectro eletromagnético mais energética, 124 keV (10.000x mais energia que os fótons da luz visível)

comprimento de onda, na ordem de: 10 pm ~ +4pm Frequência na ordem de 30 Ehz ~ +75 Ehz

| Múltiplo         | Nome        | Símbolo | Submultiplo       | Nome   | Simbolo |
|------------------|-------------|---------|-------------------|--|---------|
| 10 <sup>0</sup>  | <b>b</b>    |         | 100               | metro  | m       |
|                  | -hertz      | Hz      | 10-1              | decimetro  | dm      |
| 10 <sup>1</sup>  | deca-hertz  | daHz    |                   | and the same of th | 2500    |
| 10 <sup>2</sup>  | hecto-hertz | hHz     | 10~2              | centimetro   | cm      |
| 10 <sup>3</sup>  | quilo-hertz | kHz     | 10-3              | milimetro  | mm      |
| 10 <sup>6</sup>  | mega-hertz  | MHz     | 10-5              | micrometro   | jim:    |
| 10 <sup>9</sup>  | giga-hertz  | GHz     | 10-9              | nanometro  | nm      |
| 10 <sup>12</sup> | tera-hertz  | THz     | 10 <sup>-12</sup> | picometro  | pm      |
|                  |             |         | 10-15             | femtőmetro/fentómetro <sup>4</sup>   | fm      |
| 10 <sup>15</sup> | peta-hertz  | PHz     | 10-18             | attometro/atometro <sup>4</sup>  | am      |
| 10 <sup>18</sup> | exa-hertz   | EHz     | 10-21             | zeptőmetro /   | zm      |
| 10 <sup>21</sup> | zetta-hertz | ZHz     | 1,0               | / zeptómetro <sup>4</sup>  | ****    |
| 10 <sup>24</sup> | yotta-hertz | YHz     | 10-24             | yoctômetro /<br>/ ioctômetro <sup>4</sup>  | ym      |

#### 2.3.2 – Raios Gama ( $\gamma$ )

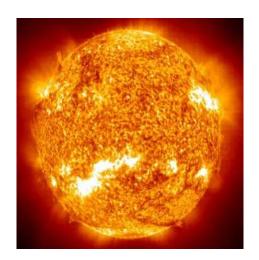
São produzidos na passagem de um núcleo de um nível excitado para outro de menor energia.

Ex: Fissão Nuclear, Reatores nucleares, Quasares, Explosões Solares, ou no decorrer de desintegrações radioativas.

Na explosão de uma arma nuclear há uma enorme emissão destas radiações, sendo este um dos motivos do grande perigo que tal tipo de arma representa para a humanidade.







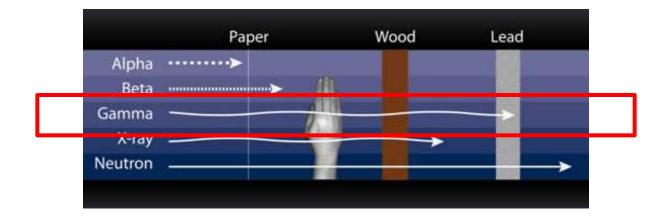


IFSC - Integrado em Telecomunicações - RDT - Prof. Ramon Mayor Martins - 2015

#### 2.3.2 – Raios Gama ( $\gamma$ )

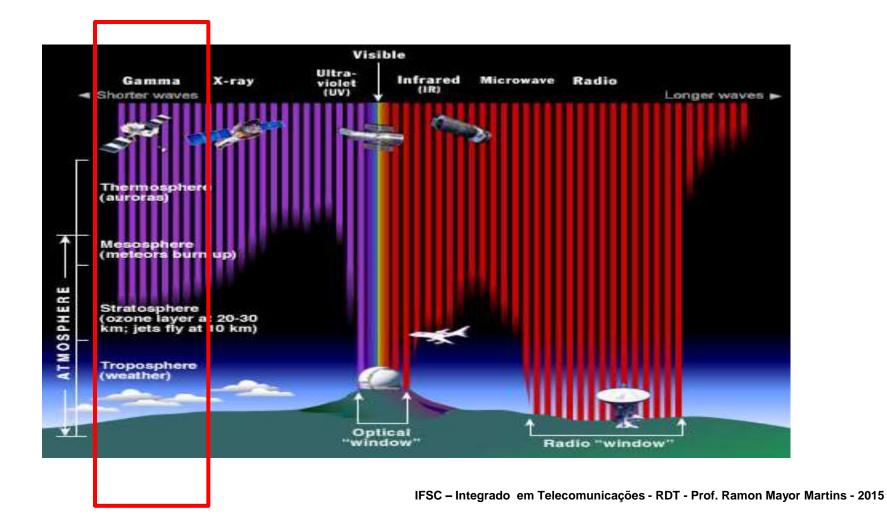
São muito penetrantes, podendo atravessar placas de chumbo de até 20 cm.

Muito perigosos, destroem as células, particularidade que permite seu uso em radioterapia para destruição de tumores.



#### 2.3.2 – Raios Gama ( $\gamma$ )

Os raios gama produzidos no espaço não chegam à superfície da Terra, pois são absorvidos na parte mais alta da atmosfera.

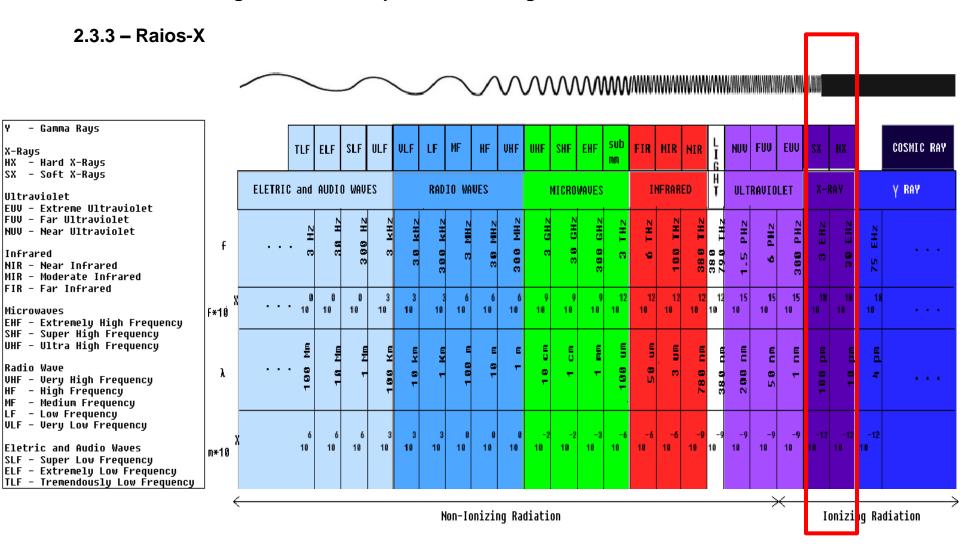


### 2- Ondas Eletromagnéticas

- 2.1 Fundamentos das Ondas Eletromagnéticas
- 2.2 Geração de Ondas Eletromagnéticas

### 2.3 - Espectro Eletromagnético

- 2.3.1 Raios Cósmicos
- 2.3.2 Raios Gamma
- 2.3.3 Raios-X
- 2.3.4 Raios Ultravioleta
- 2.3.5 Luz Visível
- 2.3.6 Infravermelho
- 2.3.7 Micro-ondas
- 2.3.8 Ondas de Rádio



#### 2.3.3 - Raios-X

O nome X ao raio, se deve ao fato que na sua descoberta pouco se sabia sobre o fenômeno.

É a faixa do espectro eletromagnético com energia entre, 1.24 keV ~ 124 keV

comprimento de onda, na ordem de: 1nm ~ 10pm (tamanho de átomos)

Frequência na ordem de: 300 PHz ~ 30 Ehz

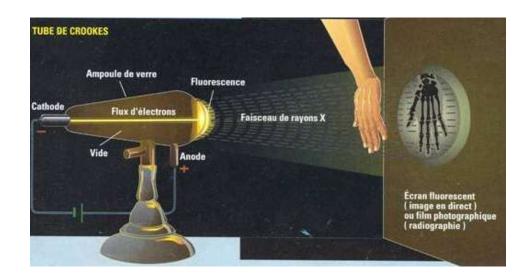
| Múltiplo         | Nome        | Símbolo | Submultiplo       | Nome                                      | Simbolo |
|------------------|-------------|---------|-------------------|---|---------|
| 10 <sup>0</sup>  | b           | 11-     | 100               | metro                                     | m       |
|                  | -hertz      | Hz      | 10-1              | decimetro                                 | dm      |
| 10 <sup>1</sup>  | deca-hertz  | daHz    |                   |   | 10000   |
| 10 <sup>2</sup>  | hecto-hertz | hHz     | 10-2              | centimetro                                | cm      |
| 10 <sup>3</sup>  | quilo-hertz | kHz     | 10-3              | milimetro                                 | mm      |
| 10 <sup>6</sup>  | mega-hertz  | MHz     | 10-6              | micrometro                                | μm      |
| 10 <sup>9</sup>  | giga-hertz  | GHz     | 10 <sup>-9</sup>  | nanometro                                 | nm      |
| 10 <sup>12</sup> | tera-hertz  | THz     | 10 <sup>-12</sup> | picometro                                 | pm      |
| 10 <sup>15</sup> |             |         | 10-15             | femtőmetro/fentómetro <sup>4</sup>        | fm      |
| 1015             | peta-hertz  | PHz     | 10-18             | attometro/atometro4                       | am      |
| 10 <sup>18</sup> | exa-hertz   | EHz     | 10-21             | zeptőmetro /                              | 112     |
| 10 <sup>21</sup> | zetta-hertz | ZHz     | 10 **             | / zeptómetro <sup>4</sup>                 | zm      |
| 10 <sup>24</sup> | yotta-hertz | YHz     | 10-24             | yoctómetro /<br>/ loctómetro <sup>4</sup> | ym      |

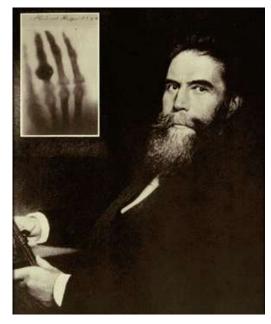
#### 2.3.3 - Raios-X

A descoberta foi do físico Wilhelm Conrad Rontgen (1845-1923) quem detectou pela primeira vez os raios X.

Rontgen percebeu que quando fornecia energia cinética aos elétrons em tubos de crookes, estes emitiam uma radiação que marcava uma chapa fotográfica.

Após exaustivas experiências com objetos inanimados, Röntgen pediu à sua esposa que posicionasse sua mão entre o dispositivo e o papel fotográfico.

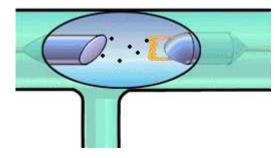




IFSC - Integrado em Telecomunicações - RDT - Prof. Ramon Mayor Martins - 2015

#### 2.3.3 - Raios-X

Raios X podem ser produzidos quando elétrons são acelerados em direção a um alvo metálico.

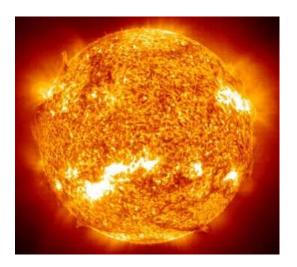


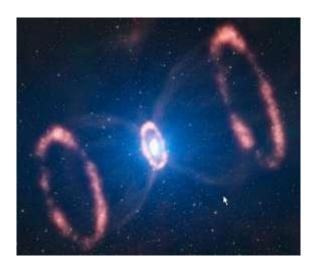
O choque do feixe de elétrons (que saem do catodo com energia de dezenas de KeV) com o anodo (alvo) produz o raios X.

#### 2.3.3 - Raios-X

Objetos astronômicos emitem raios-X quando há matéria demasiadamente quente, entre um milhão e centenas de milhões de Kelvins.

Exemplo de fontes de Raios-X: Sol, outras estrelas e galáxias.





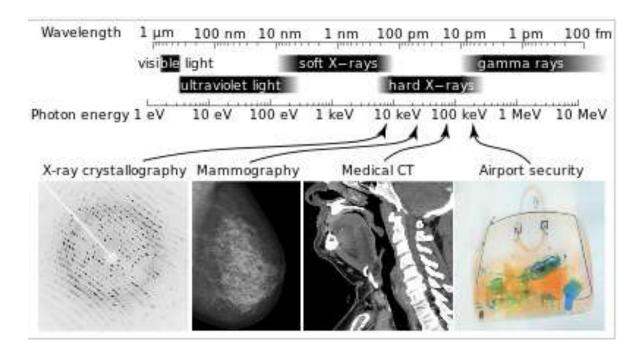
#### 2.3.3 - Raios-X



Os Raios-X se dividem em: Hard Raio-X e Soft Raio-X

**SX- Hard Raio-X:** são os de maiores energia, podem penetrar mais profundamente que o Soft Raio-X

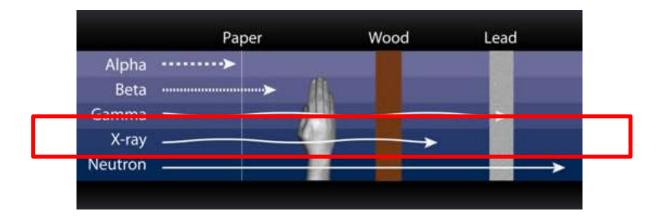
HX- Soft Raio-X: são os de menores energia



#### 2.3.3 - Raios-X

A energia dessa energia eletromagnética se deve à transição de elétrons nos átomos, ou da desaceleração de partículas carregas.

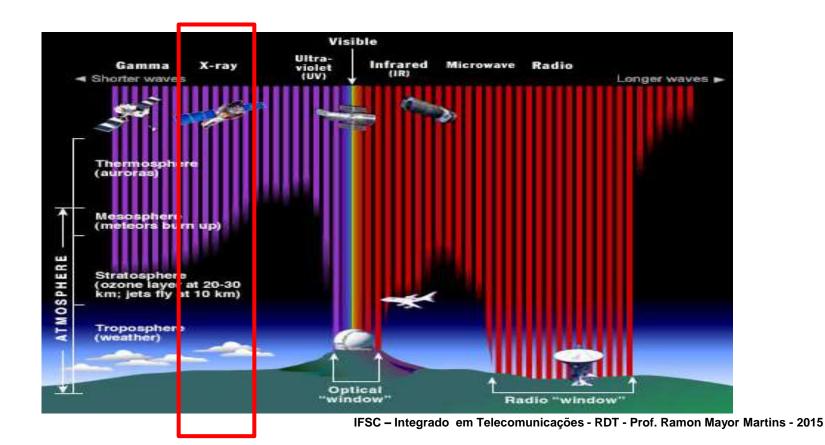
Penetram profundamente na matéria antes de interagir com um átomo.



#### 2.3.3 - Raios-X

Os Raio-X não penetram na atmosfera da Terra, por isso a observação dessas ondas é realizada a partir de instrumentos lançados acima da atmosfera (balões, satélites, etc).

Apesar de não penetrarem , podem interferir em comunicações que utilizam a atmosfera ou acima dela. (Ex: HF, Satélites)



### 2- Ondas Eletromagnéticas

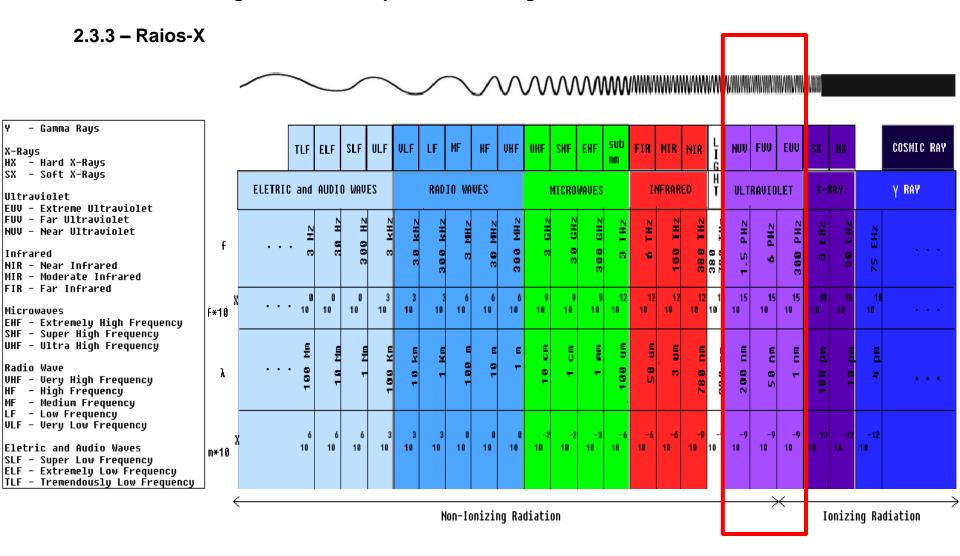
- 2.1 Fundamentos das Ondas Eletromagnéticas
- 2.2 Geração de Ondas Eletromagnéticas

### 2.3 - Espectro Eletromagnético

- 2.3.1 Raios Cósmicos
- 2.3.2 Raios Gamma
- 2.3.3 Raios-X

#### 2.3.4 - Raios Ultravioleta

- 2.3.5 Luz Visível
- 2.3.6 Infravermelho
- 2.3.7 Micro-ondas
- 2.3.8 Ondas de Rádio



#### 2.3.4 - Raio Ultravioleta

O nome ultra vem do latim que significa "além do". Alem do violeta, pelo fato que violeta é o limite do espectro visível.

É a faixa do espectro eletromagnético com energia entre, 3.26 eV ~ 1.24 keV

comprimento de onda, na ordem de: 380nm ~ 1nm (tamanho de um vírus)

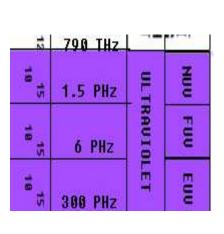
Frequência na ordem de: 700 THz ~ 300 Phz

| Múltiplo         | Nome                          | Símbolo | Submultiplo       | Nome                                      | Simbolo |
|------------------|-------------------------------|---------|-------------------|---|---------|
| 10 <sup>0</sup>  | h a sta                       | 1.1-    | 100               | metro                                     | m       |
|                  | -hertz                        | Hz      | 10-1              | decimetro                                 | dm      |
| 10 <sup>1</sup>  | deca-hertz                    | daHz    |                   |   |         |
| 10 <sup>2</sup>  | hecto-hertz                   | hHz     | 10-2              | centimetro                                | cm      |
| 10 <sup>3</sup>  | quilo-hertz                   | kHz     | 10-3              | milimetro                                 | mm      |
| 10 <sup>6</sup>  | mega-hertz                    | MHz     | 10-6              | micrometro                                | μm      |
| 10 <sup>9</sup>  | giga-hertz                    | GHz     | 10 <sup>-9</sup>  | nanometro                                 | nm      |
| 10 <sup>12</sup> | 10 <sup>15</sup> peta-hertz P | THz     | 10 <sup>-12</sup> | picometro                                 | pm      |
|                  |                               |         | 10-15             | femtőmetro/fentómetro <sup>4</sup>        | fm.     |
|                  |                               | PHz     | 10-18             | attometro/atometro <sup>4</sup>           | am      |
| 10 <sup>18</sup> | exa-hertz                     | EHz     | 10-21             | zeptőmetro /                              | 10-17   |
| 10 <sup>21</sup> | zetta-hertz                   | ZHz     | 10.4              | / zeptómetro <sup>4</sup>                 | zm      |
| 10 <sup>24</sup> | yotta-hertz                   | YHz     | 10-24             | yoctômetro /<br>/ ioctômetro <sup>4</sup> | ym      |

#### 2.3.4 - Raio Ultravioleta

O espectro eletromagnético da luz ultravioleta pode ser dividido de várias formas. A norma ISO sobre determinação de irradiância solar (ISO-21348:2007)¹descreve as seguintes faixas:

A radiação UV pode ser subdividida em UV próximo (comprimento de onda de 380 até 200 nm - mais próximo da luz visível), UV distante (de 200 até 10 nm) e UV extremo (de 1 a 31 nm).



|                     |              | Wavelength                      | Energy per         |  |
|---------------------|--------------|---------------------------------|--------------------|--|
| Name                | Abbreviation | range                           | photon             | Notes / alternative names  |
|                     |              | (in nanometres)                 | (in electronvolts) |  |
| Ultraviolet A       | UVA          | 400 – 315 nm                    | 3.10 – 3.94 eV     | long wave, black light, not absorbed by the ozone layer                                |
| Ultraviolet B       | UVB          | 315 – 280 nm                    | 3.94 – 4.43 eV     | medium wave, mostly absorbed by the ozone layer  |
| Ultraviolet C       | UVC          | 280 – 100 nm                    | 4.43 – 12.4 eV     | short wave, germicidal, completely absorbed by the ozone layer and atmosphere          |
| Near Ultraviolet    | NUV          | 400 – 300 nm                    | 3.10 – 4.13 eV     | visible to birds, insects and fish   |
| Middle Ultraviolet  | MUV          | 300 – 200 nm                    | 4.13 – 6.20 eV     |  |
| Far Ultraviolet     | FUV          | 200 – 122 nm                    | 6.20 – 10.16       |  |
|                     |              |                                 | eV                 |  |
| Hydrogen Lyman-     | H Lyman-α    | nn-α 122 – 121 nm 10.16 – 10.25 |                    | spectral line at 121.6 nm, 10.20 eV. lonizing radiation at shorter wavelengths         |
| alpha               | n Lyman-u    | 122 - 121 11111                 | eV                 | spectral line at 121.6 min, 10.20 ev. lonizing radiation at shorter wavelengths        |
| Vacuum Ultraviolet  | VUV          | 200 – 10 nm                     | 6.20 – 124 eV      | strongly absorbed by atmospheric oxygen, though 150–200 nm wavelengths can             |
|                     |              |                                 |                    | propagate through nitrogen   |
| Extreme Ultraviolet | EUV          | 121 – 10 nm                     | 10.25 – 124 eV     | entirely ionizing radiation by some definitions; completely absorbed by the atmosphere |

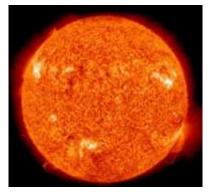
#### 2.3.4 - Raio Ultravioleta

Fontes de UV:

O Sol é a principal fonte,

Os objetos muito quentes da natureza emitem radiação UV.

O Sol emite radiação ultravioleta em vários comprimentos de onda.





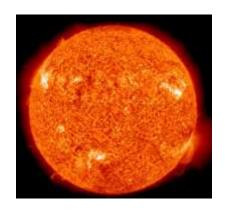
IFSC - Integrado em Telecomunicações - RDT - Prof. Ramon Mayor Martins - 2015

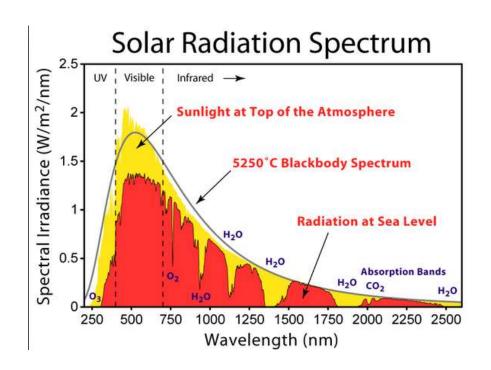
#### 2.3.4 - Raio Ultravioleta

Fontes de UV:

Grande parte da RUV emitida pelo Sol que chega a Terra é UVA, seguida respectivamente pelas radiações UVB e UVC.

38,9% da radiação que chega na Terra é na Faixa Visível, enquanto 52,8% é infravermelho (IV) o restante é Luz Visível:





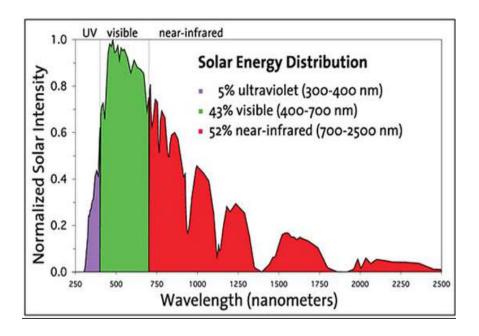
#### 2.3.4 - Raio Ultravioleta

Fontes de UV:

Ao nível do solo 43% de luz visível, 5% Ultravioleta e o restante com infravermelho.

Da radiação ultravioleta que atinge a superfície da Terra, mais do que 95% é o mais longos comprimentos de onda de UVA, UVB com o restante pequeno.

Não há praticamente nenhum UVC.



#### 2.3.4 - Raio Ultravioleta

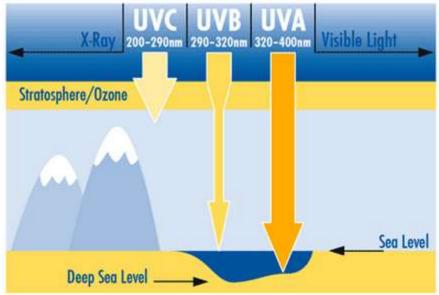
Absorção da Radiação na Terra:

A fração de UVB que permanece na luz UV após a passagem pela atmosfera é fortemente dependente de cobertura de nuvens e das condições atmosféricas.

Grossas nuvens bloqueiam UVB;

UVC, bem como até mesmo a radiação UV maisenergética produzida pelo Sol, são absorvidos pelo oxigênio

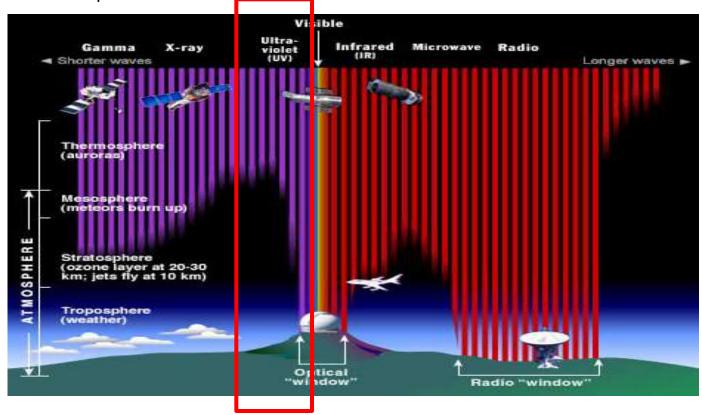
A camada de ozônio é especialmente importante no bloqueio de UVB e a parte restante de UVC já não bloqueados pelo oxigênio no ar.



#### 2.3.4 - Raios Ultravioleta

Absorção da radiação na Atmosfera

As camadas da atmosfera bloqueiam cerca de 77% dos Raios Ultravioletas do Sol, quase inteiramente nos comprimentos de onda UV mais curtos.



#### 2.3.4 - Raio Ultravioleta

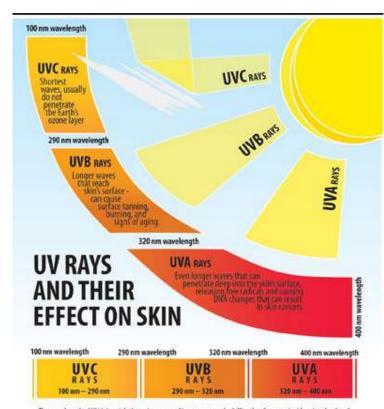
Efeitos dos Raios UV:

A radiação UV tem efeito hormesis ou seja em baixa dosagem ela é benéfica para o ser humano

Os principais efeitos imediatos são eritema (ou queimadura de pele), bronzeamento, produção de vitamina D e imunodepressão.

A UVB causa eritema, que é a queimadura de pele

Os efeitos crônicos podem ser causados pela longa exposição ao UVB e ao UVA, entre eles estão por exemplo: o câncer

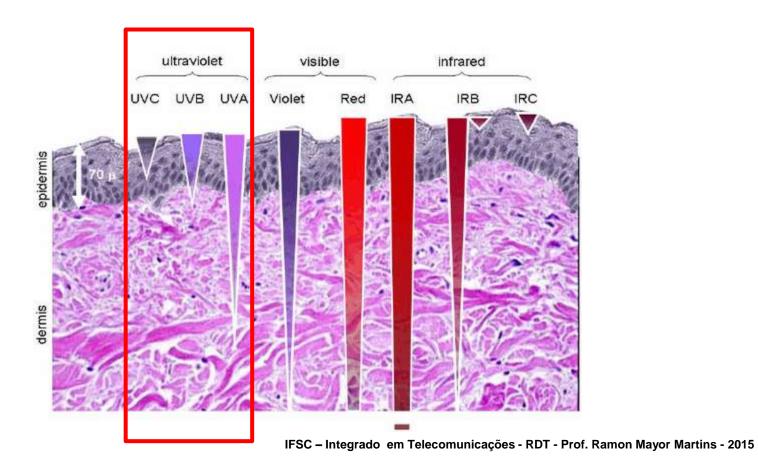


The wavelength of UV (ultraviolet) rays is measured in nanometers (or billionths of a meter), abbreviated as "nm."

# 2.3.4 - Raio Ultravioleta

Efeitos dos Raios UV:

Penetração na Pele



#### 2.3.4 - Raio Ultravioleta

Outras fontes de UV:

Pode ser produzido por arcos voltáicos e luzes especiais, tais como: lâmpadas de vapor de mercúrio (utilizadas em hospitais para fins de esterilização e em clínicas de bronzeamento)

Arco Voltaico: é resultante de uma ruptura dielétrica

**Luz Negra:** Existem certas lâmpadas ultravioleta que emitem comprimentos de onda próximos à luz visível entre 380 e 420 nm.

Dentro da lâmpada há um vapor (mercúrio) que, na passagem de elétrons, emite radiação no comprimento de onda do ultravioleta



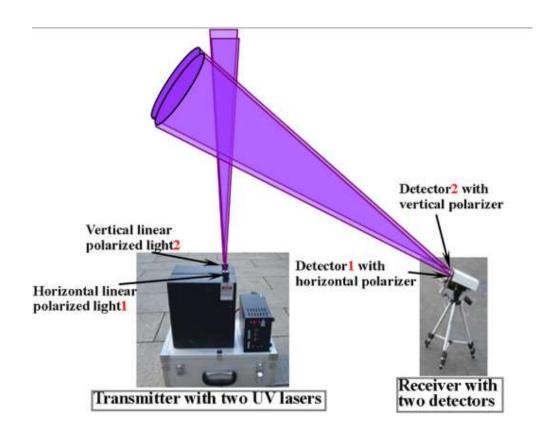


IFSC - Integrado em Telecomunicações - RDT - Prof. Ramon Mayor Martins - 2015

#### 2.3.4 - Raio Ultravioleta

### Aplicações:

Atrair insetos, luz negra, bronzeamento artificial, tunning, detecção de dinheiro falso, Tambem em estudo, comunicações via UV



### 2- Ondas Eletromagnéticas

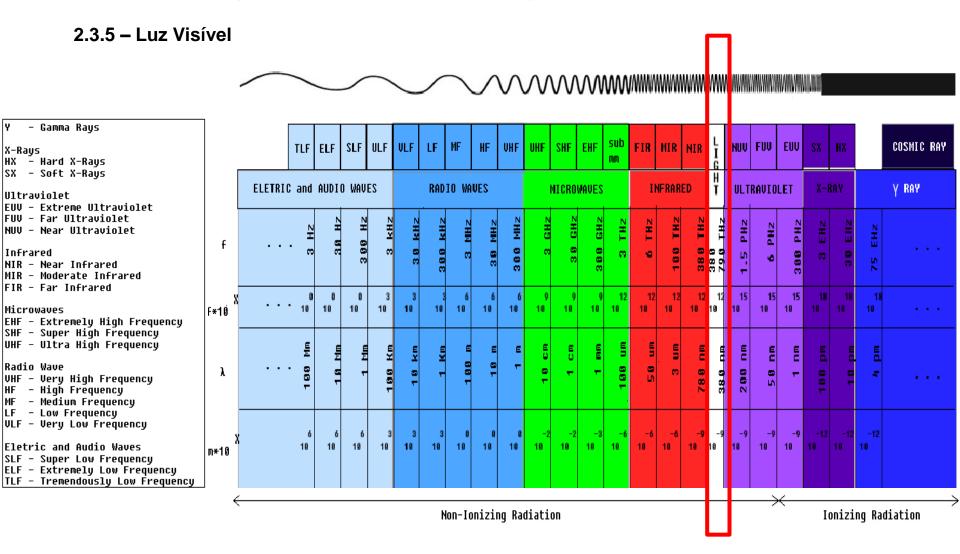
- 2.1 Fundamentos das Ondas Eletromagnéticas
- 2.2 Geração de Ondas Eletromagnéticas

# 2.3 - Espectro Eletromagnético

- 2.3.1 Raios Cósmicos
- 2.3.2 Raios Gamma
- 2.3.3 Raios-X
- 2.3.4 Raios Ultravioleta

#### 2.3.5 - Luz Visível

- 2.3.6 Infravermelho
- 2.3.7 Micro-ondas
- 2.3.8 Ondas de Rádio



#### 2.3.5 - Luz Visível

Espectro Visível é a porção do espectro eletromagnético cuja radiação é composta por fótons capazes de sensibilizar o olho humano.

É a faixa do espectro eletromagnético com energia entre, 1.59 eV ~ 3.26 eV

comprimento de onda, na ordem de: 780nm ~ 380nm (tamanho de bactérias)

Frequência na ordem de: 380 THz ~ 790 Thz

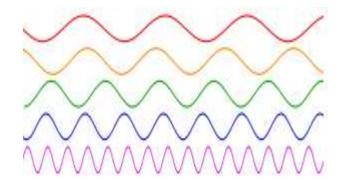
| Múltiplo         | Nome        | Símbolo | Submultiplo      | Nome                                      | Simbolo |
|------------------|-------------|---------|------------------|---|---------|
| 10 <sup>0</sup>  | -hertz      | Hz      | 100              | metro                                     | m       |
|                  | -nertz      | ПZ      | 10-1             | decimetro                                 | am      |
| 10 <sup>1</sup>  | deca-hertz  | daHz    | 10*2             | centimetro                                | cm      |
| 10 <sup>2</sup>  | hecto-hertz | hHz     |                  |   |         |
| 10 <sup>3</sup>  | quilo-hertz | kHz     | 10-3             | milimetro                                 | mm      |
| 10 <sup>6</sup>  | mega-hertz  | MHz     | 10-6             | micrometro                                | µm:     |
| 10 <sup>9</sup>  | giga-hertz  | GHz     | 10 <sup>-9</sup> | nanometro                                 | nm      |
| 10 <sup>12</sup> | tera-hertz  | THz     | 10-14            | picometro                                 | pm      |
| 10 <sup>15</sup> |             |         | 10-15            | femtőmetro/fentómetro <sup>4</sup>        | fm      |
| 1013             | peta-hertz  | PHz     | 10-18            | attometro/atometro4                       | am      |
| 10 <sup>18</sup> | exa-hertz   | EHz     | 10-21            | zeptőmetro /                              | zm      |
| 10 <sup>21</sup> | zetta-hertz | ZHz     |                  | / zeptómetro <sup>4</sup>                 |         |
| 10 <sup>24</sup> | yotta-hertz | YHz     | 10-24            | yoctómetro /<br>/ loctómetro <sup>4</sup> | ym      |

#### 2.3.5 - Luz Visível

A faixa visível do espectro é delimitada pela mais baixa frequência oticamente estimulante – percebida como vermelho e pelo lado de mais alta frequência perceptível – percebida como violeta.

Para cada comprimento de onda, está associado a uma cor.

| Cor      | Comprimento de onda | Freqüência    |  |
|----------|---------------------|---------------|--|
| vermelho | ∼ 625-740 nm        | ~ 480-405 THz |  |
| laranja  | ~ 590-625 nm        | ~ 510-480 THz |  |
| amarelo  | ~ 565-590 nm        | ~ 530-510 THz |  |
| verde    | ~ 500-565 nm        | ~ 600-530 THz |  |
| ciano    | ~ 485-500 nm        | ~ 620-600 THz |  |
| azul     | ~ 440-485 nm        | ~ 680-620 THz |  |
| violeta  | ~ 380-440 nm        | ~ 790-680 THz |  |
|          | Espectro Contínuo   |               |  |



#### 2.3.5 - Luz Visível

O espectro visual varia conforme a espécie:

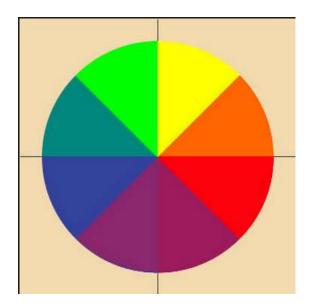
- -Cachorros e gatos não veem todas as cores, no entanto suas escalas de cinza são mais variadas que dos humanos.
- -Cobras enxergam em infravermelho
- -Abelhas em ultravioleta.
- -Mesmo os humanos podem enxergar variações diferentes.

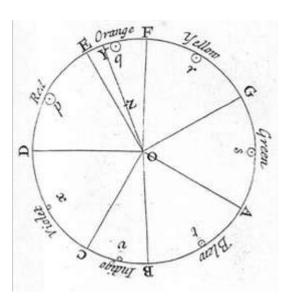
#### 2.3.5 - Luz Visível

História:

No século 17, Isaac Newton escreveu o livro Optiks, onde descrevia o espectro óptico.

Newton usou pela primeira vez a palavra *espectro* (latim para "aparência" ou "aparição") impresso em 1671 em uma descrição de seu experimento em óptica.

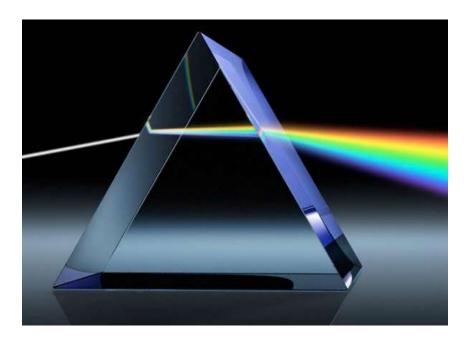




#### 2.3.5 - Luz Visível

#### História:

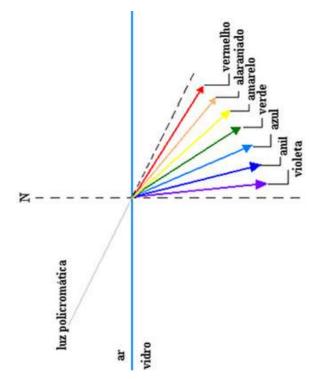
Newton observou tambem que quando um feixe estreito de luz solar se encontra com um prisma de vidro em um ângulo, uma parte é refletida e a outra parte passa o vidro, surgindo diferentes bandas de cores.



#### 2.3.5 - Luz Visível

#### História:

Newton hipotetizou que a luz era feitas de "corpúsculos" (partículas) de diferentes cores, e que diferentes cores se moviam com diferentes velocidades na matéria transparente, com o vermelho se movendo mais rápido que o violeta, o que resulta que o vermelho possui uma angulação (refração) menor que a do violeta ao passar pelo prisma, criando um espectro de cores.

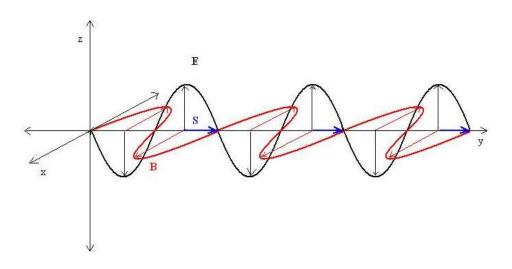


IFSC - Integrado em Telecomunicações - RDT - Prof. Ramon Mayor Martins - 2015

### 2.3.5 - Luz Visível

Natureza da Luz:

É formada pela oscilação do campo elétrico E e do campo magnético B que oscilam perpendicularmente entre si e perpendicularmente à direção de propagação



#### 2.3.5 - Luz Visível

Natureza da Luz:

Cada quantum de oscilação destes campos é denominado fóton. Estes entes físicos podem ser considerados partículas, embora ao se tratar da propagação da luz em meios homogêneos seja apropriado tratá-la considerando seu caráter ondulatório.

No vácuo, a luz se propaga com velocidade 3x10<sup>8</sup>m/s. Em geral, os outros meios possuem maior refringência, ou seja, maior índice de refração.

Este índice é dado pela relação entre a velocidade da luz no vácuo c e a velocidade da luz neste meio v, de modo a obter a expressão a seguir.

n = c/v

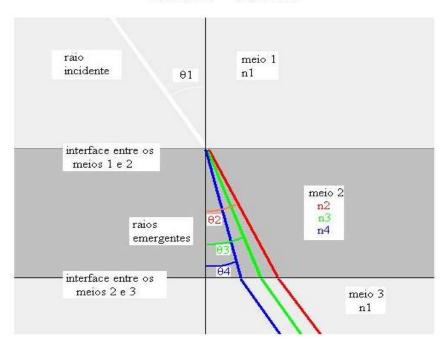
#### 2.3.5 - Luz Visível

Natureza da Luz:

Lei de Snell-Descartes:

Um feixe de luz ao incidir na superfície de separação dos meios  $n_1$  e  $n_2$ , parte do feixe de luz é refletida e parte é refratada.

 $n1.sen\theta1 = n2.sen\theta2$ 



para cada comprimento de onda há um desvio, e uma equação em específico:

 $n1.sen\theta 1 = n2.sen\theta 2$  para o vermelho  $n1.sen\theta 1 = n3.sen\theta 3$  para o verde  $n1.sen\theta 1 = n4.sen\theta 4$  para o azul

#### 2.3.5 - Luz Visível

Natureza da Luz:

Energia do fóton para a luz visível

Os fótons foram descobertos por Max Planck (1858-1947) em 1900, ele propôs que a energia podia ser liberada ou absorvida pelos átomos através de "pacotes" de energia (Planck nomeou esses "pacotes" de quantum, que significa quantidade fixa)

Esse valor é conhecido como Constante de Planck (h), onde a sua unidade é joule segundos

Sendo assim, para calcularmos a energia dos fótons do espectro visível, é só multiplicar a frequência (na faixa de 400 Thz a 750 Thz) pela Constante de Planck

$$h = 6,63 \times 10^{-34} J.s$$
$$E = h\eta$$

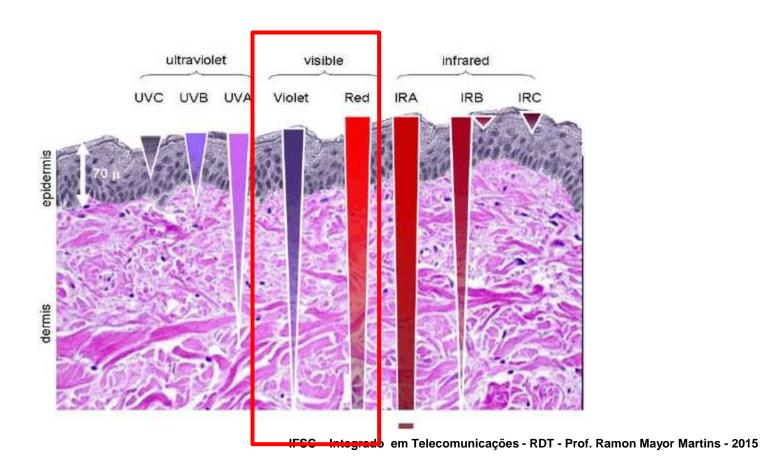
h a Constante de Planck;

 $\eta$  a frequência;

E a energia do fóton.

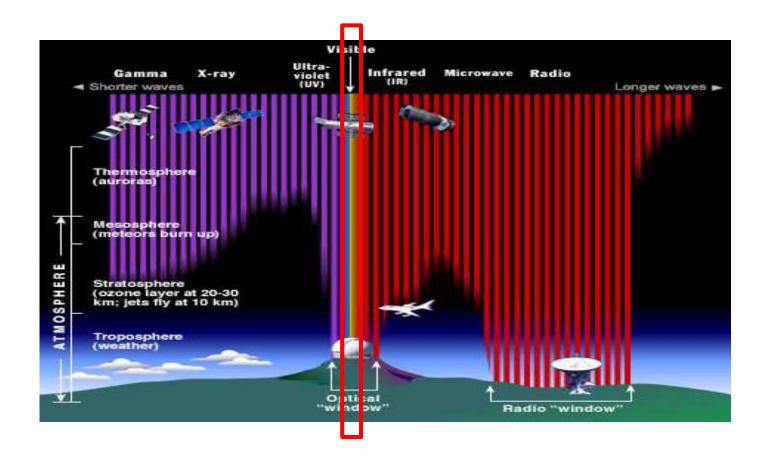
### 2.3.5 – Luz Visível

Penetração na Pele



#### 2.3.5 - Luz Visível

Absorção da Luz Visível na Atmosfera



### 2- Ondas Eletromagnéticas

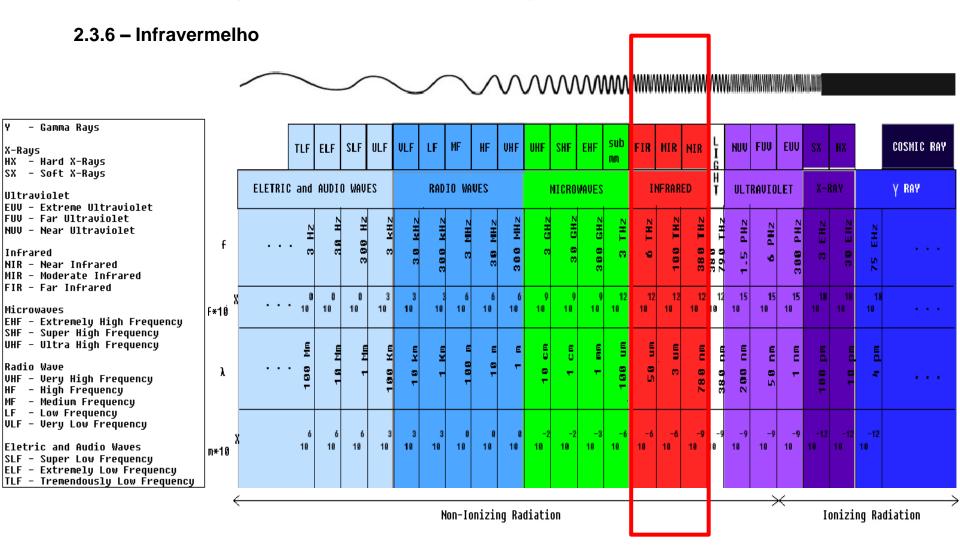
- 2.1 Fundamentos das Ondas Eletromagnéticas
- 2.2 Geração de Ondas Eletromagnéticas

# 2.3 - Espectro Eletromagnético

- 2.3.1 Raios Cósmicos
- 2.3.2 Raios Gamma
- 2.3.3 Raios-X
- 2.3.4 Raios Ultravioleta
- 2.3.5 Luz Visível

#### 2.3.6 - Infravermelho

- 2.3.7 Micro-ondas
- 2.3.8 Ondas de Rádio



#### 2.3.6 - Infravermelho

É uma radiação não ionizante na porção invisível do espectro eletromagnético que possui uma frequência menor (comprimento maior) que a frequência da cor vermelha (da Luz Visível). O nome significa (abaixo do vermelho).

É uma radiação Não-Ionizante!

É a faixa do espectro eletromagnético com energia entre, 12.4meV~ 1.59 eV

comprimento de onda, na ordem de: 100um ~ 780nm (espessura de papel ~ célula)

Frequência na ordem de: 3 THz ~ 380 Thz

| Múltiplo         | Nome        | Símbolo | Submultiplo       | Nome                                      | Simbolo |
|------------------|-------------|---------|-------------------|---|---------|
| 10 <sup>0</sup>  | <b>.</b>    |         | 100               | metro                                     | m       |
| 10-              | -hertz      | Hz      | 10-1              | decimetro                                 | dm      |
| 10 <sup>1</sup>  | deca-hertz  | daHz    |                   | centimetro                                | cm      |
| 10 <sup>2</sup>  | hecto-hertz | hHz     | 10-2              |   |         |
| 10 <sup>3</sup>  | quilo-hertz | kHz     | 10-3              | milimetro                                 | mm      |
| 10 <sup>6</sup>  | mega-hertz  | MHz     | 10-6              | micrometro                                | μm      |
| 10 <sup>9</sup>  | giga-hertz  | GHz     | 10 <sup>-9</sup>  | nanometro                                 | nm      |
| 10 <sup>12</sup> | tera-hertz  | THz     | 10                | picomeao                                  | pen     |
|                  |             | ****    | 10-15             | femtőmetro/fentómetro <sup>4</sup>        | fm.     |
| 1015             | peta-hertz  | PHz     | 10-18             | attometro/atometro <sup>4</sup>           | am      |
| 10 <sup>18</sup> | exa-hertz   | EHz     | -                 | zeptőmetro /                              | 20-27   |
| 10 <sup>21</sup> | zetta-hertz | ZHz     | 10 <sup>-21</sup> | / zeptómetro <sup>4</sup>                 | zm      |
| 10 <sup>24</sup> | yotta-hertz | YHz     | 10-24             | yoctómetro /<br>/ loctómetro <sup>4</sup> | ym      |

IFSC - Integrado em Telecomunicações - RDT - Prof. Ramon Mayor Martins - 2015

#### 2.3.6 - Infravermelho

A radiação infravermelha foi descoberta em 1800 pelo astrônomo Sir William Herschel, que descobriu um tipo de radiação invisível no espectro além da luz vermelha, por meio de seu efeito sobre um termômetro.

#### 2.3.6 - Infravermelho

A radiação infravermelha é emitida em grande quantidade pelos átomos de um corpo aquecido, os quais se encontram em constante e intensa vibração.

O calor que sentimos quando estamos próximos de um metal aquecido é, em grande parte, devido aos raios infravermelhos que são emitidos por este metal e absorvidos por nosso corpo.

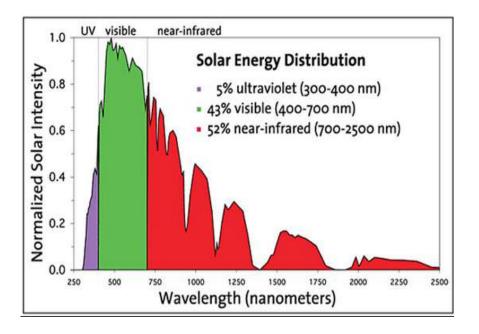
A maior parte da radiação térmica emitida pelos objetos próximos à temperatura ambiente é infravermelho.

#### 2.3.6 - Infravermelho

Fontes de Infravermelho:

A luz solar, a uma temperatura de 5780 graus Kelvin

Ao nível do solo 43% de luz visível, 5% Ultravioleta e o restante com infravermelho



#### 2.3.6 - Infravermelho

Fontes de Infravermelho:

Na superfície da Terra, quase toda a radiação térmica consiste em vários comprimentos de onda infravermelhos

Todo corpo, inclusive o humano, é emissor de radiações infravermelhas. Quanto maior a temperatura, maior é a emissão dessas radiações

O ferro de passar roupa e o aquecedor são exemplos de equipamentos que emitem na faixa do infravermelho.

#### 2.3.6 - Infravermelho

A faixa do infravermelho é frequentemente subdividido em seções menores, segundo a ISO 20473:



#### NIR - Near Infrared

- -Infravermelho próximo
- -É chamado de Infravermelho Reflexivo
- -Near-infrared é a região mais próxima no comprimento de onda da radiação detectáveis pelo olho humano
- -Definida pela absorção de agua
- -Comumente utilizado em Fibras Opticas, por causa da baixa atenuação na fibra.
- -Energia: 413 meV ~ 1.59 eV

#### 2.3.6 - Infravermelho

A faixa do infravermelho é frequentemente subdividido em seções menores, segundo a ISSO 20473:



#### MIR - Midium Infrared

- -Infravermelho médio
- -É chamado de Infravermelho Térmico
- -Uma aplicação são os mísseis guiados que se orientam pelo calor de um jato.
- -Energia: 24.8 meV ~ 413 meV

#### 2.3.6 - Infravermelho

A faixa do infravermelho é frequentemente subdividido em seções menores, segundo a ISSO 20473:

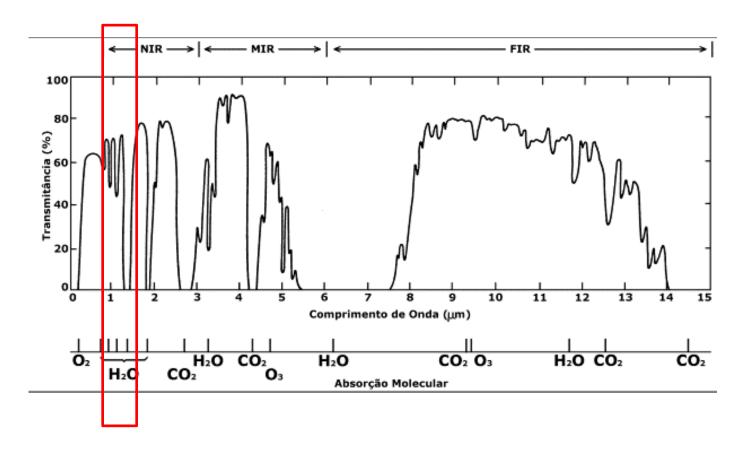


#### FIR - Far Infrared

- -Infravermelho distante
- -É chamado de Infravermelho Térmico
- -Utilizada em astronomia (Objetos com temperaturas entre cerca de 5 K e 340 K emite radiação na faixa do infravermelho distante)
- -Energia: 24.8 meV ~ 413 meV

#### 2.3.6 - Infravermelho

Transmitância x Absorção nas bandas de Infravermelho:



Em destaque em vermelho, a banda utilizada nas comunicações opticas

#### 2.3.6 - Infravermelho

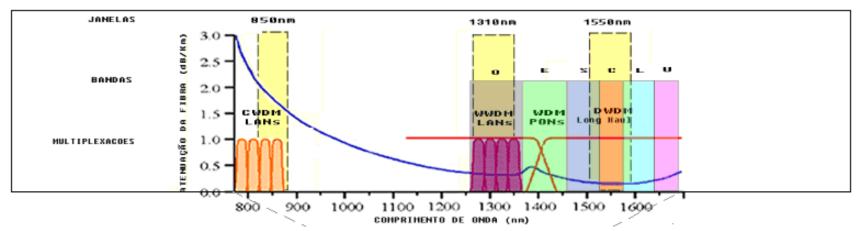
Penetração:

Esse tipo de radiação vinda do Sol não causa grandes efeitos sobre o organismo humano, pois visto que sua energia é baixa, seu poder de penetração na pele também não é grande, atuando principalmente na parte superficial na forma de calor. Porém, em excesso, pode causar queimaduras.

#### 2.3.6 - Infravermelho

Bandas de Telecomunicações no Infravermelho:

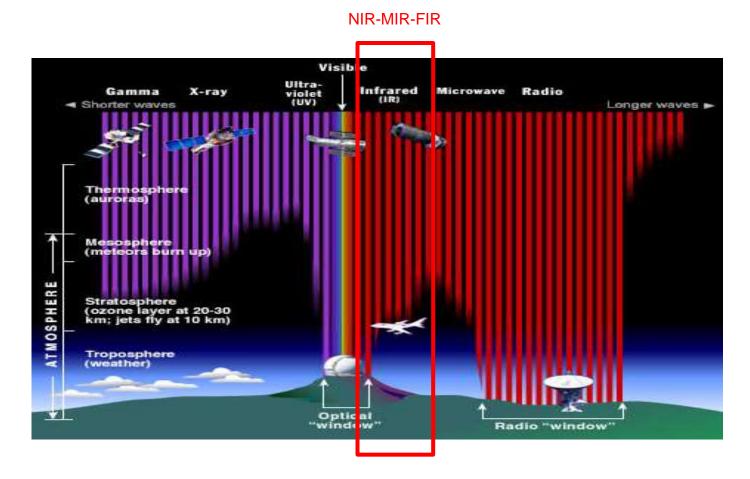
#### JANELAS E BANDAS OPTICAS



| Band   | Descriptor           | Wavelength range |  |  |
|--------|----------------------|------------------|--|--|
| O band | Original             | 1260–1360 nm     |  |  |
| E band | Extended             | 1360–1460 nm     |  |  |
| S band | Short wavelength     | 1460–1530 nm     |  |  |
| C band | Conventional         | 1530–1565 nm     |  |  |
| L band | Long wavelength      | 1565–1625 nm     |  |  |
| U band | Ultralong wavelength | 1625–1675 nm     |  |  |

#### 2.3.6 - Infravermelho

Absorção do Infravermelho na Atmosfera:

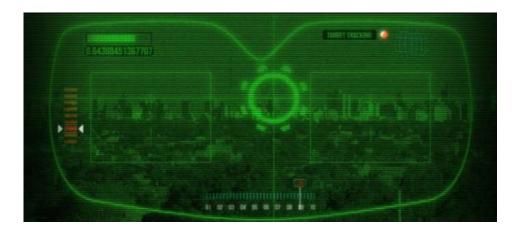


#### 2.3.6 - Infravermelho

A radiação infravermelha é usada em aplicações militares, industriais, científicas, médicas e de comunicações.

Exemplos: Visão Noturna

Fontes de luz de infravermelhos podem ser usados para aumentar a luz ambiente disponível para a conversão por meio de dispositivos de visão noturna, aumentando a visibilidade no escuro sem realmente utilizar uma fonte de luz visível



#### 2.3.6 - Infravermelho

A radiação infravermelha é usada em aplicações militares, industriais, científicas, médicas e de comunicações.

Exemplos: Termografia

A quantidade de radiação emitida por um objeto aumenta com a temperatura, por conseguinte, a termografia permite ver as variações de temperatura



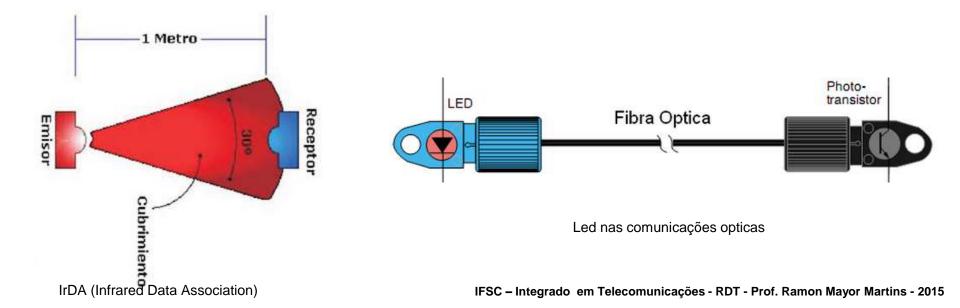
#### 2.3.6 - Infravermelho

A radiação infravermelha é usada em aplicações militares, industriais, científicas, médicas e de comunicações.

Exemplos: Comunicações

Controles remotos e dispositivos IrDA (Infrared Data Association) usam diodos emissores de luz (LEDs) para emitir radiação infravermelha.

O receptor usa um fotodiodo para converter a radiação infravermelha a um de corrente elétrica



#### 2.3.6 - Infravermelho

A radiação infravermelha é usada em aplicações militares, industriais, científicas, médicas e de comunicações.

Exemplos: Comunicações

O IR não penetra paredes e assim não interfere com outros dispositivos.

O infravermelho é a maneira mais comum para controles remotos para comandar aparelhos.

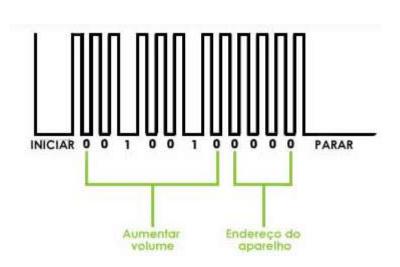
Protocolos de controle remoto infravermelho, como RC-5, SIRC, são usados para se comunicar com infravermelho.

#### 2.3.6 - Infravermelho

A radiação infravermelha é usada em aplicações militares, industriais, científicas, médicas e de comunicações.

Exemplos: Comunicações

Controles remotos - Para evitar interferências causadas por outras fontes de luz infravermelha, o receptor infravermelho em uma TV responde a apenas um comprimento de onda particular de luz infravermelha, normalmente 980 nanômetros.





IFSC - Integrado em Telecomunicações - RDT - Prof. Ramon Mayor Martins - 2015

#### 2.3.6 - Infravermelho

A radiação infravermelha é usada em aplicações militares, industriais, científicas, médicas e de comunicações.

Exemplos: Comunicações

Comunicação óptica usam lasers infravermelhos para fornecer luz nos sistemas de fibras ópticas

A luz infravermelha em lasers tem um comprimento de onda em torno de 1.330 nm (menos dispersão ) ou 1.550 nm (melhor transmissão) e são as melhores opções para o padrão de fibras de sílica.



<sup>\*</sup>maiores detalhes sobre Comunicações Opticas serão estudadas em CAB – Cabeamento Estruturado e Redes Telefonicas