

Pulsarlar (Atarcalar)

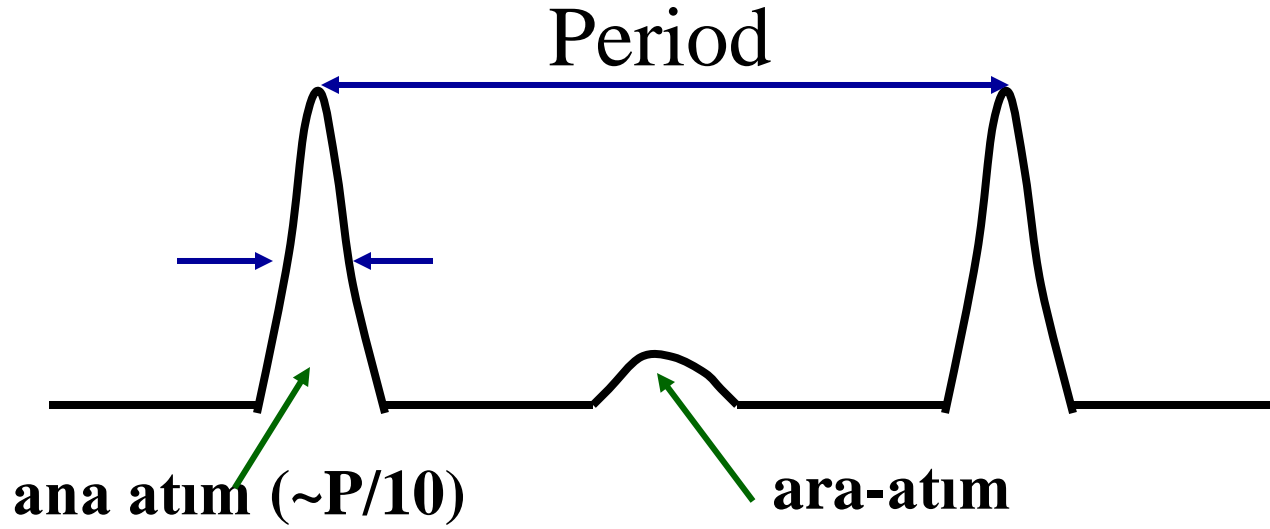
4. Pulsarlar: Atım şeklinde enerjik ışınım yayınlar; hızlı dönerler; manyetik alanları vardır; nötron yıldızıdırlar; dipol manyetosferleri vardır

Giriş

- **Pulsarlar** – Nötron yıldızları (NS)
Hızlı dönme hareketlerinin yavaşlaması sonucu kaybettikleri (dönme) enerjiyi yayınlarlar. ($P \leq 1 \text{ s}$, $dP/dt > 0$)
- **NS**– dejenere gaz basıncına sahiptir (Fermi dışarlama ilkesi gereğince)
- **Pulsasyon yapan X-ışın çiftleri de vardır**- Bunlarda NS, bileşen yıldızından üzerine madde aktarımı yapar.
($P \sim 10 \text{ s}$, $dP/dt < 0$)

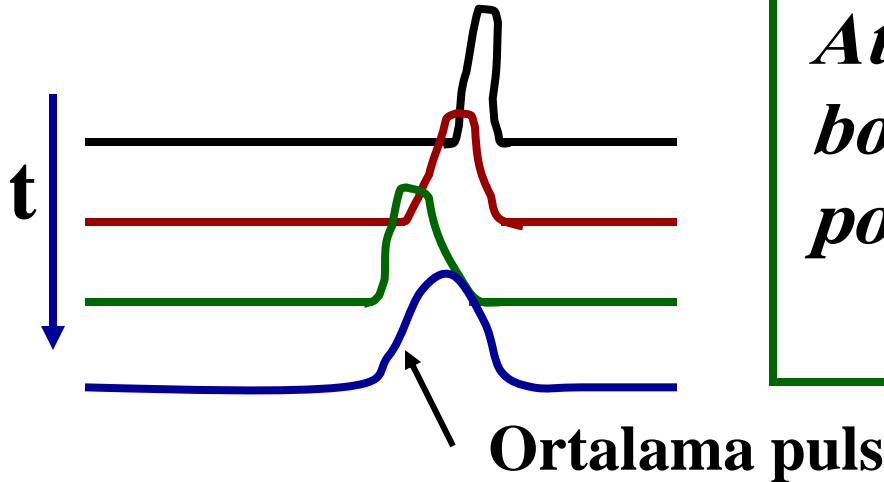
Pulsar / Atarca'lar

- Puls şeklindeki radyo ışınimleri ile tanımlanmıştır
- Bir çok puls'ın ortalaması şöyledir:



Puls profilleri

- Ortalama puls profilleri çok uniformdur
- Puls'lar kendi arasında şekil, şiddet ve evresine göre farklılık gösterebilir.



Atım'lar, puls'un zarfı boyunca değişim gösteren polarizasyona sahiptir.

Dönme periyodunun kararlılığı

- **Dönme periyodu oldukça kararlıdır:** Puls kararlılığı mekanik bir saatin $1/10^{12}$ duyarlığa sahiptir.
 - bu derecedeki yüksek duyarlılık kendi puls'ları arasındaki değişimi ölçme imkanını sunar.
- **Beyaz cüce (WD) pulsasyonu mümkün mü?**
- **NS'nin dönme dönemleri?** Örneğin Crab pulsarının periyodu $P \sim 1/30$ s

Nötron yıldızının dönmesi

Yapısal kararlılığını koruyabilmesi için:

Kütle çekim kuvveti > santirifuj kuvveti olmalıdır.

$$\frac{GMm}{r^2} > \frac{mv^2}{r}$$

burada $v = \frac{2\pi r}{P}$ ve P period'dur.

bu şart sağlanmazsa yıldız dağılır.

buradan:

$$\frac{GM}{r^2} > \frac{4\pi^2 r}{P^2} \Rightarrow \frac{M}{4\pi r^3} > \frac{\pi}{P^2 G}$$

bu arada $\rho = \frac{M}{\frac{4}{3}\pi r^3}$ ve

$$\rho > \frac{3\pi}{P^2 G}$$

$$G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ m}^3 \text{ kg}^{-1} \text{ s}^{-2}; \quad P_{\text{Crab}} = 33 \times 10^{-3} \text{ s}$$

Crab pulsarına ait bu sayısal değerleri yazarsak:

$$\rho > \frac{3\pi}{6.67 \times 10^{-11} \times 1100 \times 10^{-6}} \text{ kg m}^{-3}$$

ve $\rho > 1.3 \times 10^{14} \text{ kg m}^{-3}$

Bu değer 10^9 km/m^3 'lük yoğunluğa sahip WD'ler için çok yüksektir.

Puls'ların enerji kaynağı

- Pulsarlar yavaşlarlar => dönme enerjisi kaybı gözlenen ışınımı karşılayabilir mi?

- Dönme enerjisi:

$$E = \frac{1}{2} I \omega^2 = \frac{I}{2} \left(\frac{4\pi^2}{P^2} \right) = \frac{2I\pi^2}{P^2}$$

$$\frac{dE}{dt} = \frac{d}{dt} \left(\frac{2I\pi^2}{P^2} \right) = -\frac{4I\pi^2}{P^3} \frac{dP}{dt}$$

Crab pulsarının enerjisi

Crab pulsarı

- $M \sim 1 M_{\odot}$
- $P = 0.033$ saniye
- $R = 10^4$ m

$$I = \frac{2}{5} MR^2 = \frac{2}{5} \times 2 \times 10^{30} \times 10^8 \text{ kg m}^2$$

$$= 0.8 \times 10^{38} \text{ kg m}^2$$

ve

$$\frac{dE}{dt} = \frac{-4 \times 0.8 \times 10^{38}}{(0.033)^2} \times 10 \left(\frac{1}{P} \frac{dP}{dt} \right) \text{watts}$$

$$= -3 \times 10^{42} \left(\frac{1}{P} \frac{dP}{dt} \right) \text{watts}$$

gözlemlerden:

$$\frac{1}{P} \frac{dP}{dt} \sim 10^{-11} \text{s}^{-1}$$

böylece pulsarın enerji kaybı:

$$-\frac{dE}{dt} \cong 3 \times 10^{31} \text{watts}$$

Bu değer, 2 - 20 keV bandında gözlenen enerji kayıp oranından daha büyüktür. Crab'ın gözlenen luminozitesi:

$$\sim 1.5 \times 10^{30} \text{ watts.}$$

Dolayısıyla pulsarın yavaşlama enerjisi nebulanın gözlenen ışınımını karşılayabilir.

Manyetik dipol enerji kaybı için karakteristik yaş:

$$\begin{aligned} \tau &= P/(2(dP/dt)) \\ &= 3.3 \cdot 10^{-3}/2 \times 4 \cdot 10^{-14} \text{ s} \sim 1300 \text{ years} \end{aligned}$$

Crab nebulası 1054'de patlamıştır dolayısıyla tahmin uyumludur.

Nötron Yıldızları

- Genel parametreler:
 - $R \sim 10 \text{ km} (10^4 \text{ m})$
 - $\rho_{\text{içyapı}} \sim 10^{18} \text{ kg m}^{-3} = 10^{15} \text{ g/cm}^3$
 - $M \sim 1.4 - 3.2 M_{\odot}$
 - yüzey gravitesi, $g = GM/R^2 \sim 10^{12} \text{ m/s}^2$
- Şimdi NS için manyetik alanı (**B**) bulmaya çalışacağız.

Manyetik indüksiyon

Manyetik akı,

$$\int B dS = \text{Sabit}$$

Yüzey alanı

R_{\odot}

R_{NS}

Yarıçaptaki değişim: 7×10^8 m den 10^4 m

*Yüzey
alanındaki
değişim
oranı*

$$\frac{B_{ns}}{B_{Sun}} = \left(\frac{7 \times 10^8}{10^4} \right)^2 \cong 5 \times 10^9$$

- Güneş bir çok farklı ölçekte ve şiddette manyetik alana sahiptir. Ancak dipol alanı çevrimden çevrime değişir ve ≈ 0.01 Tesla'dır.
- Böylece NS için manyetik alan şiddeti :

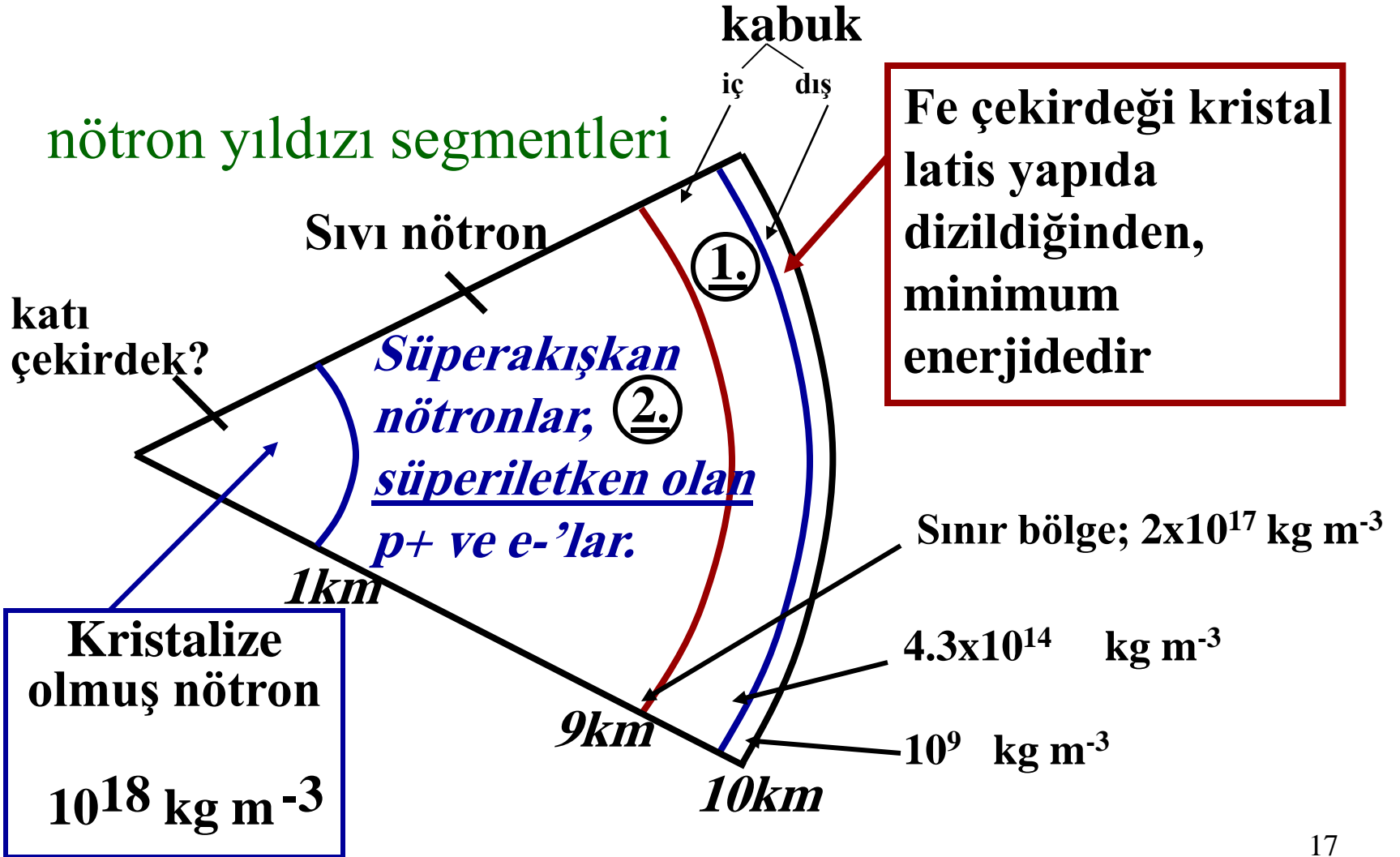
$$B_{\text{ns}} \sim 5 \times 10^7 \text{ Tesla} = 5 \times 10^{11} \text{ Gauss}$$

- Eğer dönmeden ileri gelen enerji kaybı manyetik dipol ışınımı ile sağlanıyorsa :

$$B \sim 3.3 \times 10^{15} (\dot{P} P)^{1/2} \text{ Tesla}$$

veya çoğu pulsar için $\sim 10^6 - 10^9$ Tesla

NS'nın iç yapısı



NS içyapısına ait bölgeler

Ana bileşenler:

(1) kristalize katı kabuk

(2) nötrondan oluşmuş sıvı iç yapı

- $\rho = 2.10^{17} \text{ kg/m}^3$ deki sınır bölge – nükleer maddenin yoğunluğu

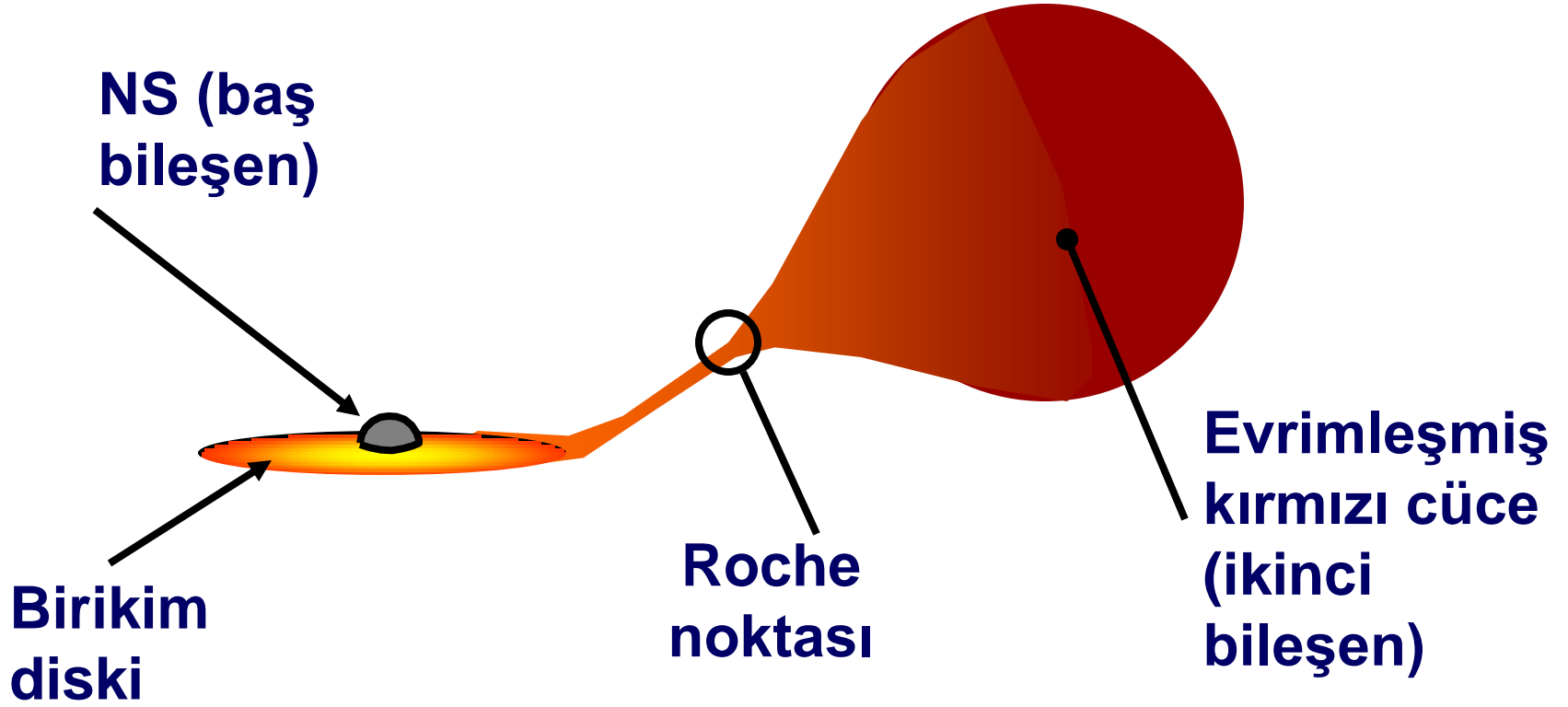
Dış kabuk:

- Beyaz cüclerin maddesine benzeyen bu kısım katıdır
- relativistik dejenere elektron gazı içerisine gömülü halde bulunan Fe çekirdekleri Coloumb latis yapı oluşturur
- Latis yapı, ağır çekirdekler için minimum enerjiyi temsil.

İç kabuk :

- Nötronca zengin latis çekirdekler, dejenere serbest nötronlar ve dejenere elektron gazı.
- For $\rho > 4.3.10^{14} \text{ kg/m}^3$ – nötron “sızdırma” noktası, ağır çekirdekler kararsızdır ve nötron yayarlar (sızdırırlar).
- nötron akışkan basıncı ρ ile birlikte artar

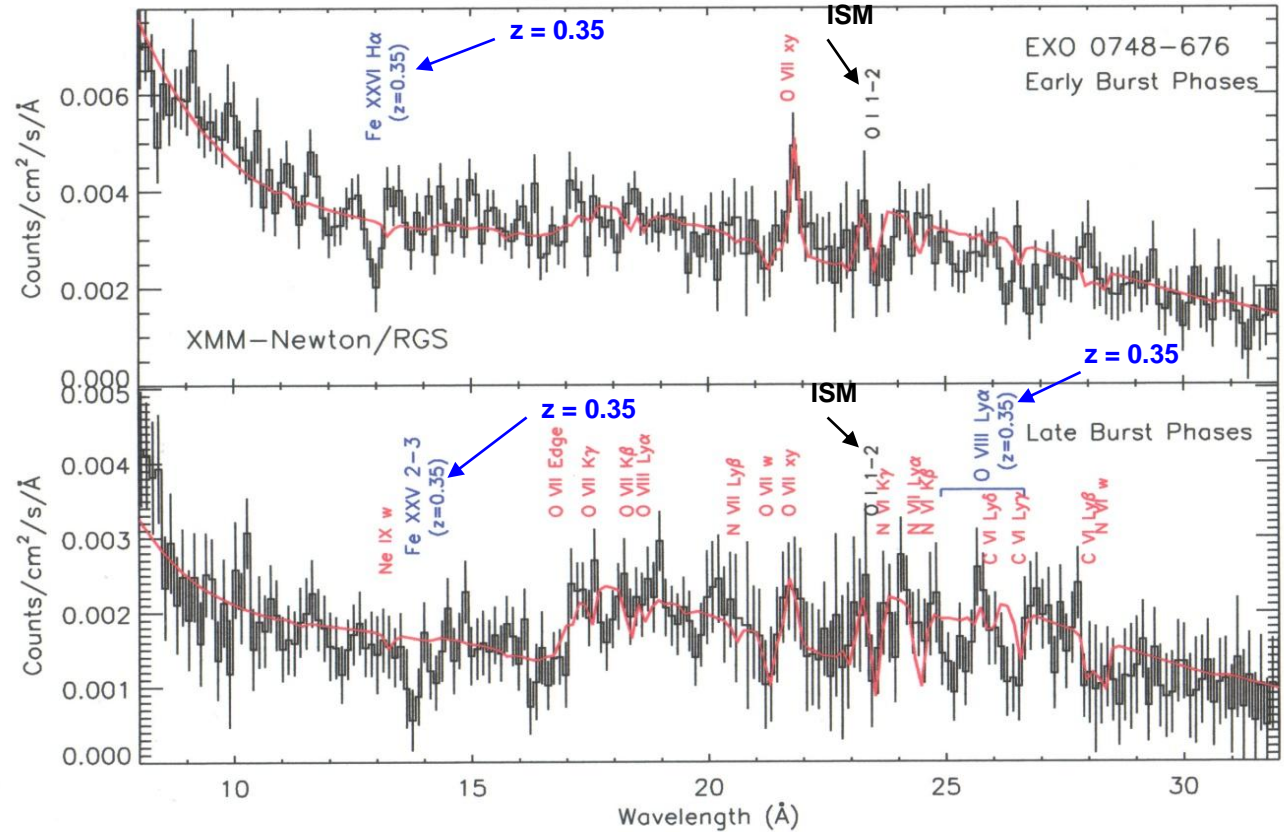
LMXB sistemleri, NS'nın yapısına dair gözlemsel deliller sunar



Gravitasyonel olarak kırmızıya kaymış NS'a ait tayf çizgileri

- XMM-Newton gözlemleri, kırmızıya kaymış tayf çizgileri belirledi.
- Cottam et al. (2002, Nature, 420, 51): Bunlar EXO 0748-676'dan kaynaklı 28 adet X-ışın parlaması idi.

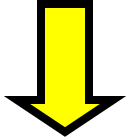
- Bu çizgiler $z=0.35$ olan Fe XXVI & Fe XXV ($n = 2 - 3$) ve O VIII ($n = 1 - 2$) çizgileri idi.



• Not: $z = (\lambda - \lambda_0) / \lambda_0$ ve $\lambda / \lambda_0 = (1 - 2GM/c^2r)^{-1/2}$

X-ışın soğurma çizgileri

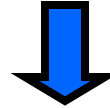
Sakin evre



**Düşük iyonizasyona
sahip çevresel (CS) madde**

**düşük T
parlamaları**

**Fe XXV & O VIII
($T < 1.2$ keV)**



**yüksek T
parlamaları**

**Fe XXVI
($T > 1.2$ keV)**



**Kırmızıya kaymış,
yüksek derecede
iyonize olmuş gaz**

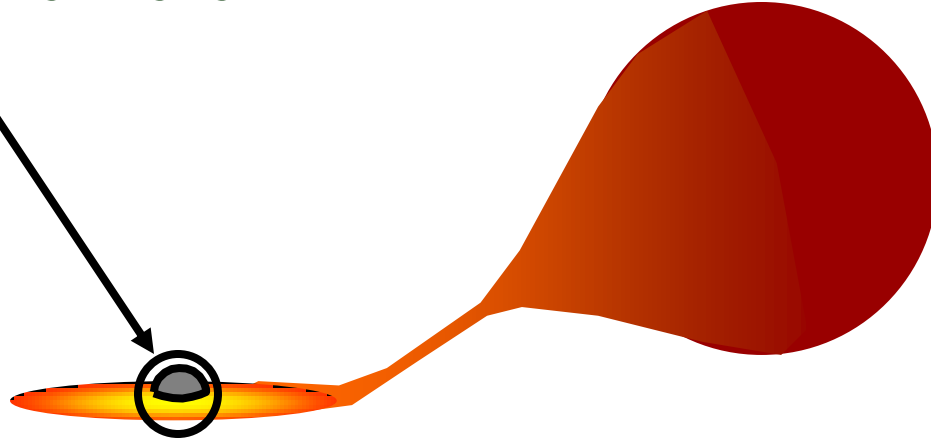
**$z = 0.35$ 'e neden olan
NS'nin gravite alanı:**

$M = 1.4 - 1.8 M_{\odot}$

$R = 9 - 12$ km

EXO0748-676

X-ışın parlamalarının
kaynağı



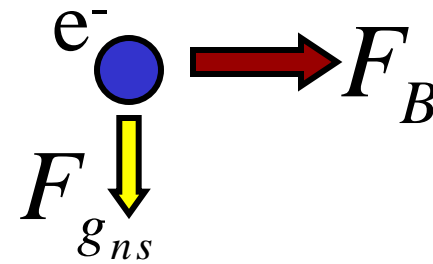
Çevresel madde (CS)

Pulsar Manyetosferleri

Parçacıklara uygulanan kuvvetler:

Parçacık şu 2 kuvvetle idare edilir

- gravite (g)
- elektromanyetizma



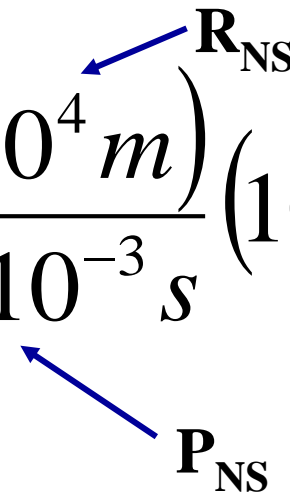
Gravite

$$F_{g_{ns}} = m_e g_{ns} = 9 \times 10^{-31} \times 10^{12} \cong 10^{-18} \text{ Newton}$$

Manyetik kuvvet

$$F_B = evB = 1.6 \times 10^{-19} \frac{2\pi(10^4 m)}{33 \times 10^{-3} s} (10^8 T)$$

$\cong 3 \times 10^{-5}$ Newton



Bu değer kütle çekim kuvvetinden 10^{13} kat daha büyüktür, dolayısıyla parçacık dağılımında etkin olan kuvvettir.

Nötron yıldızı manyetosferi

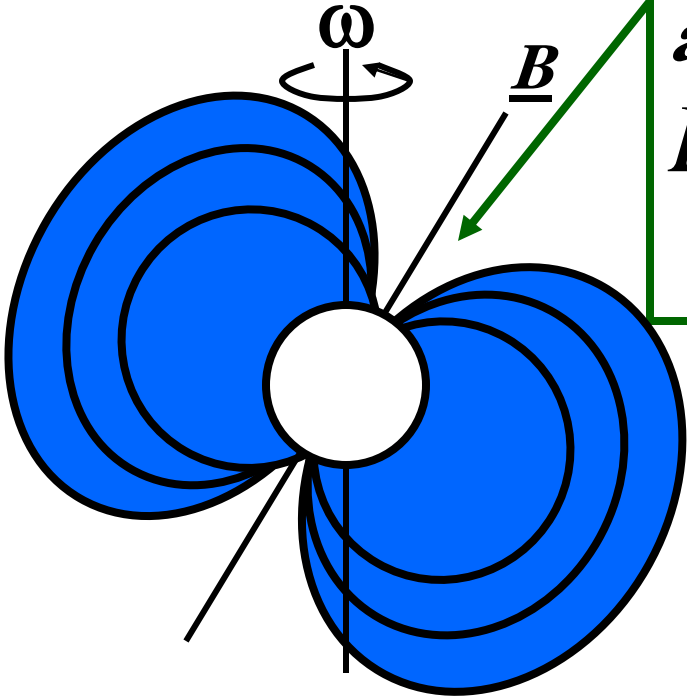
Vakum ortamında dönen bir NS için:

NS'nin yüzeyindeki elektrik alan:

$$E \cong Bv \cong 10^8 \times 2 \times 10^6 \text{Vm}^{-1} \\ = 2 \times 10^{14} \text{Vm}^{-1}$$

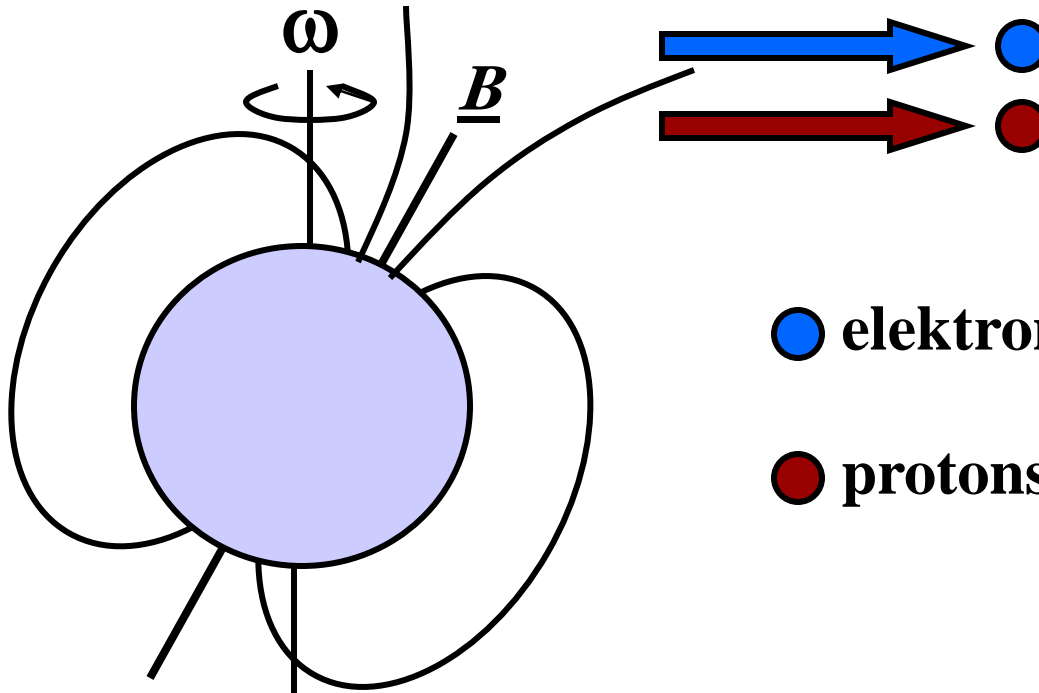
NS'nin yarıçapındaki potansiyel fark:

$$\Phi = ER \cong 10^{18} \text{V}$$



Elektron/proton ivmelenmesi

NS parçacık atımı



● elektron

● protons

} **Kozmik
ışınlara
katkı?**

Gerçekte ise

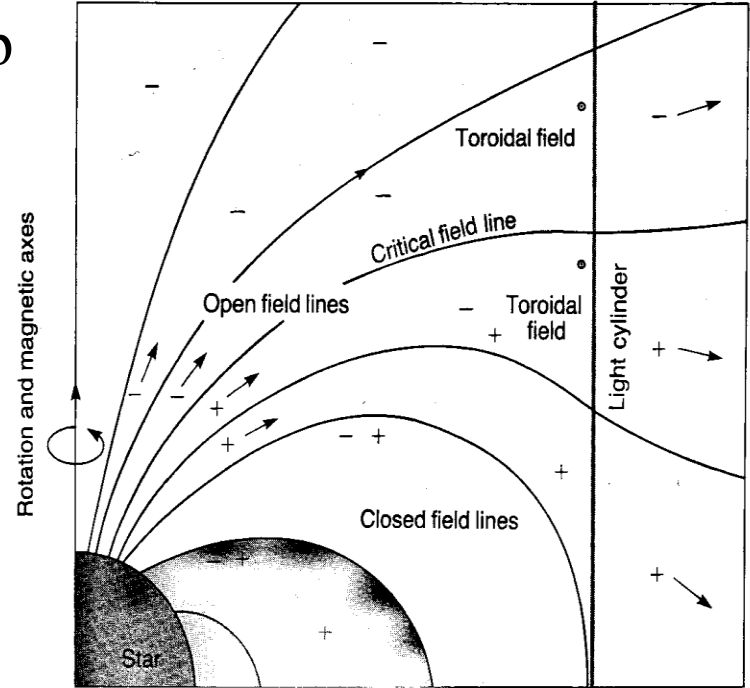
- Yüklü parçacıklarının NS etrafındaki dağılımı, elektrik alanı nötralize eder.
- **=> yaygın manyetosfer oluşur**
- Dağılmış yüklerden kaynaklı statik alan, zorlanmış elektrik alanı iptal eder; yani:

$$\mathbf{E} + 1/c (\boldsymbol{\Omega} \times \mathbf{r}) \times \mathbf{B} = 0$$

burada E ve B elektrik ve manyetik alanlar;
 $\boldsymbol{\Omega}$ ise NS'nin açısal hızıdır.

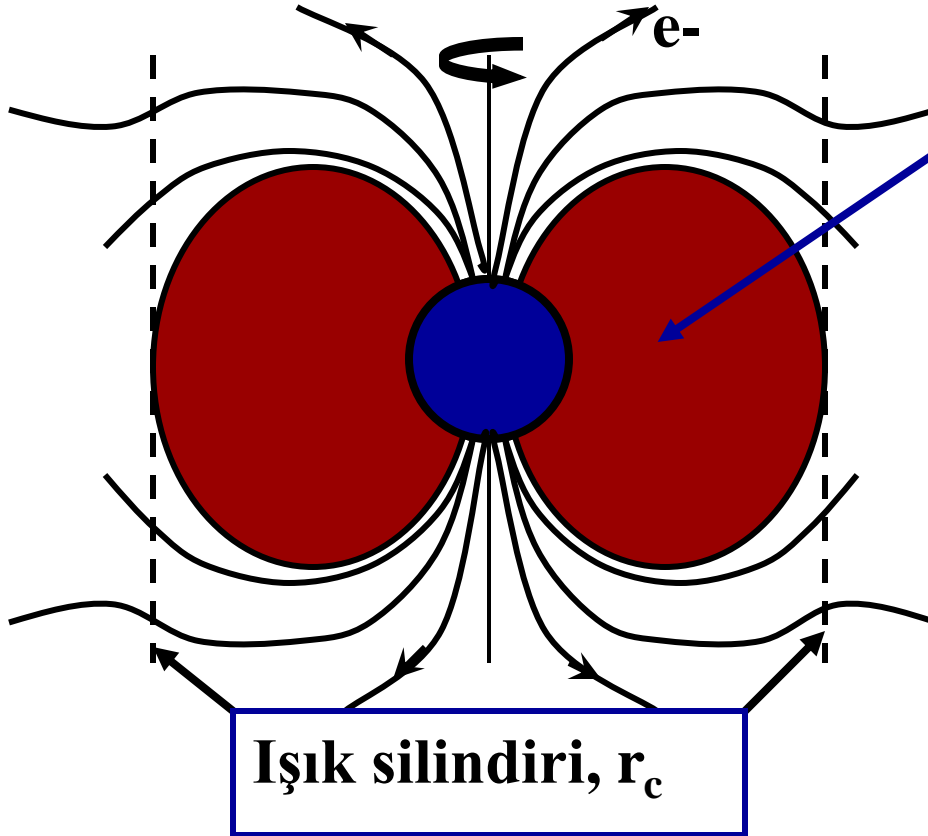
Manyetosfer yük dağılımı

- Dönme ve manyetik kutup eksenleri çakışıktır
- Zorlanmış elektrik alan yükleri yüzeyden uzaklaştırdığı için, yüzeyde yük ve akım bulunmaz –Manyetosfer
- Işık silindiri: co-rotating parçacıkların dönme hızının ışık hızına eşit olduğu radyal uzaklıktır.
- Açık alan çizgileri ışık silindirini geçip gittiğinden, parçacıklar bu çizgiler boyunca dışarıya akar
- kritik alan çizgilerinin tabanları ISM ile aynı elektrik potansiyele sahiptir.
- kritik alan çizgileri NS manyetosferinden gelen $+v_e$ ve $-v_e$ akımlarını böler.



Pulsar modelleri

Burada manyetik ve dönme eksenleri çakışmıştır:



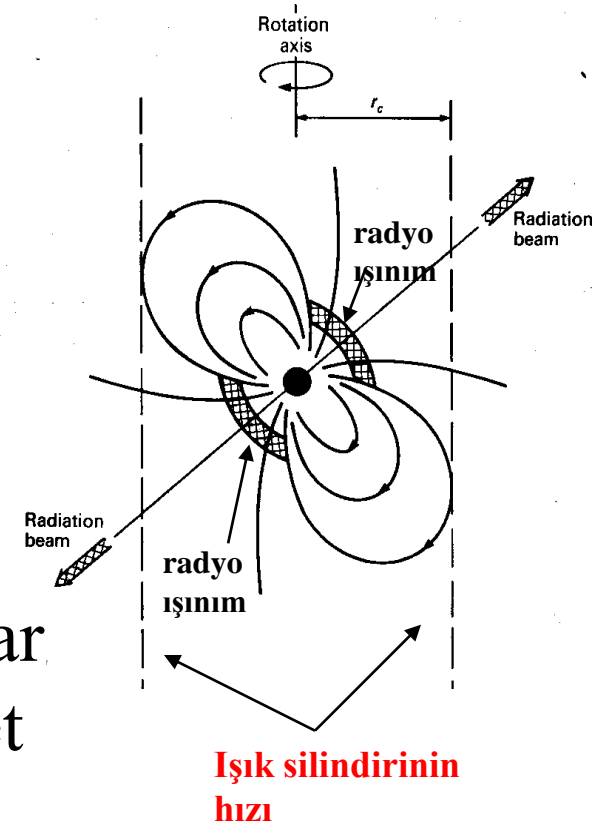
NS ile birlikte dönen plazma, ışık silindirinin içerisinde kapalı olan, manyetik alan boyunca uzanır

Işık silindirinin sınırında şu sağlanmalıdır:

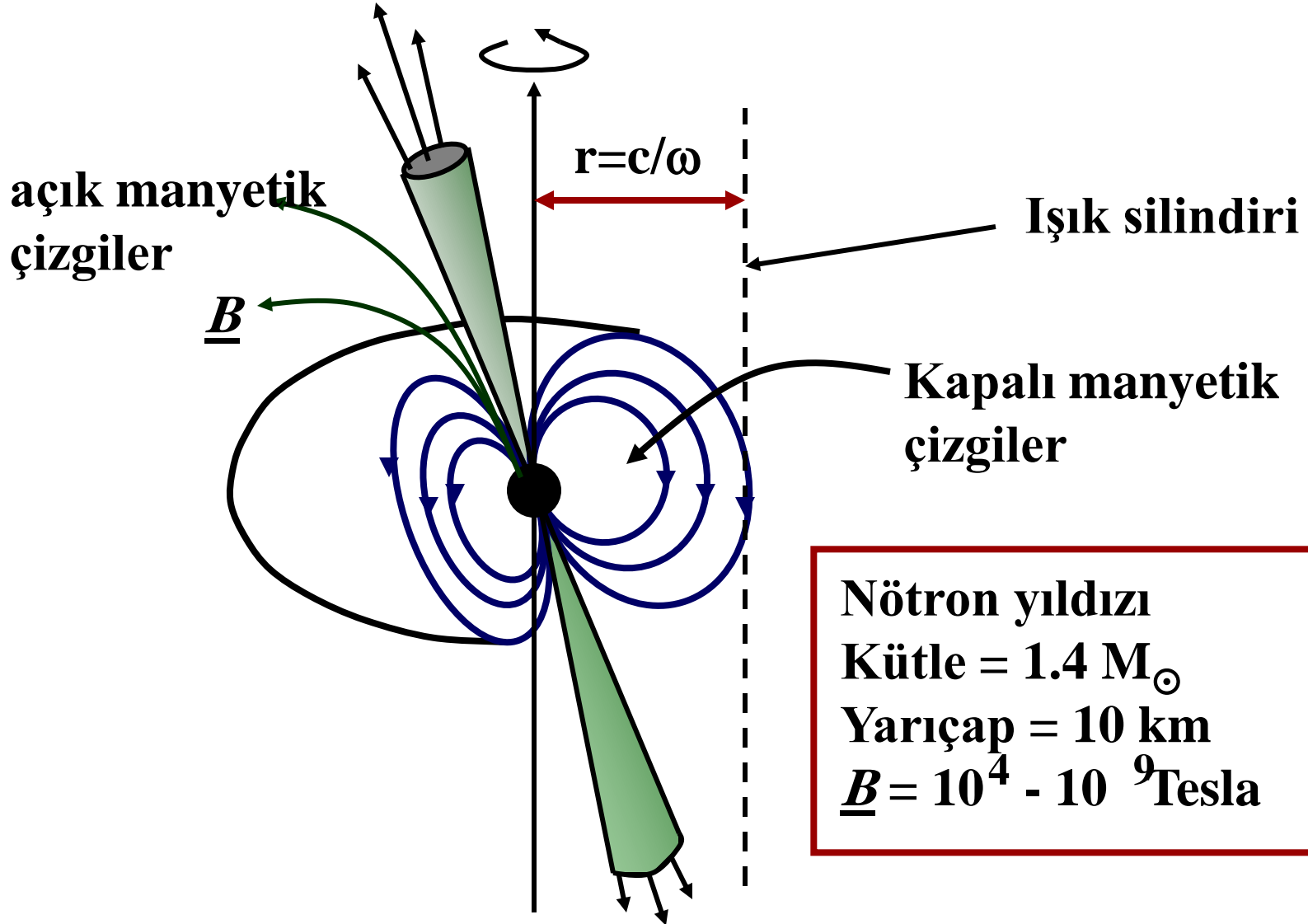
$$\frac{2\pi r_c}{P} = c$$

Daha gerçekçi bir model...

- Puls oluşması için manyetik ve dönme eksenleri çakışık olmamalıdır.
- Plazma dağılımı ve manyetik alan NS'da oldukça karışıktır.
- $r < r_c$ olan yerde, yükleri ayrılmış co-rotating manyetosfer vardır.
- Parçacıklar, ışık silindirin sınırına kadar kapalı olan alan çizgileri boyunca hareket ederler.
- açık alan çizgilerindeki parçacıklar manyetosferden dışarıya doğru akarlar.
- radyo ışınımı açık kutup başlığı bölgeleri ile çakışık.

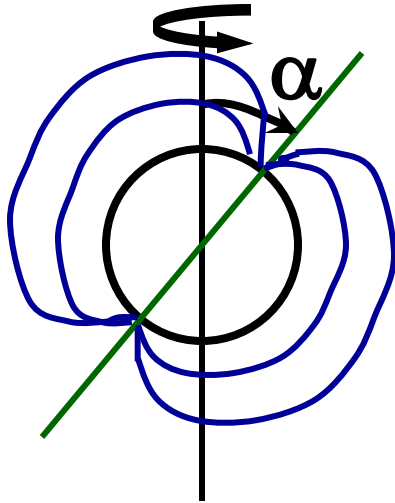


Radyo hüzmesi



Dipol manyetik alan

Ortamda plazma bulunmasa bile, manyetik ve dönme eksenleri çakışmıyorsa, dönen NS ışınım yapar ve enerji kaybeder.



Bu değişken yapıda elektrik dipol'ün manyetik dipol benzeridir:

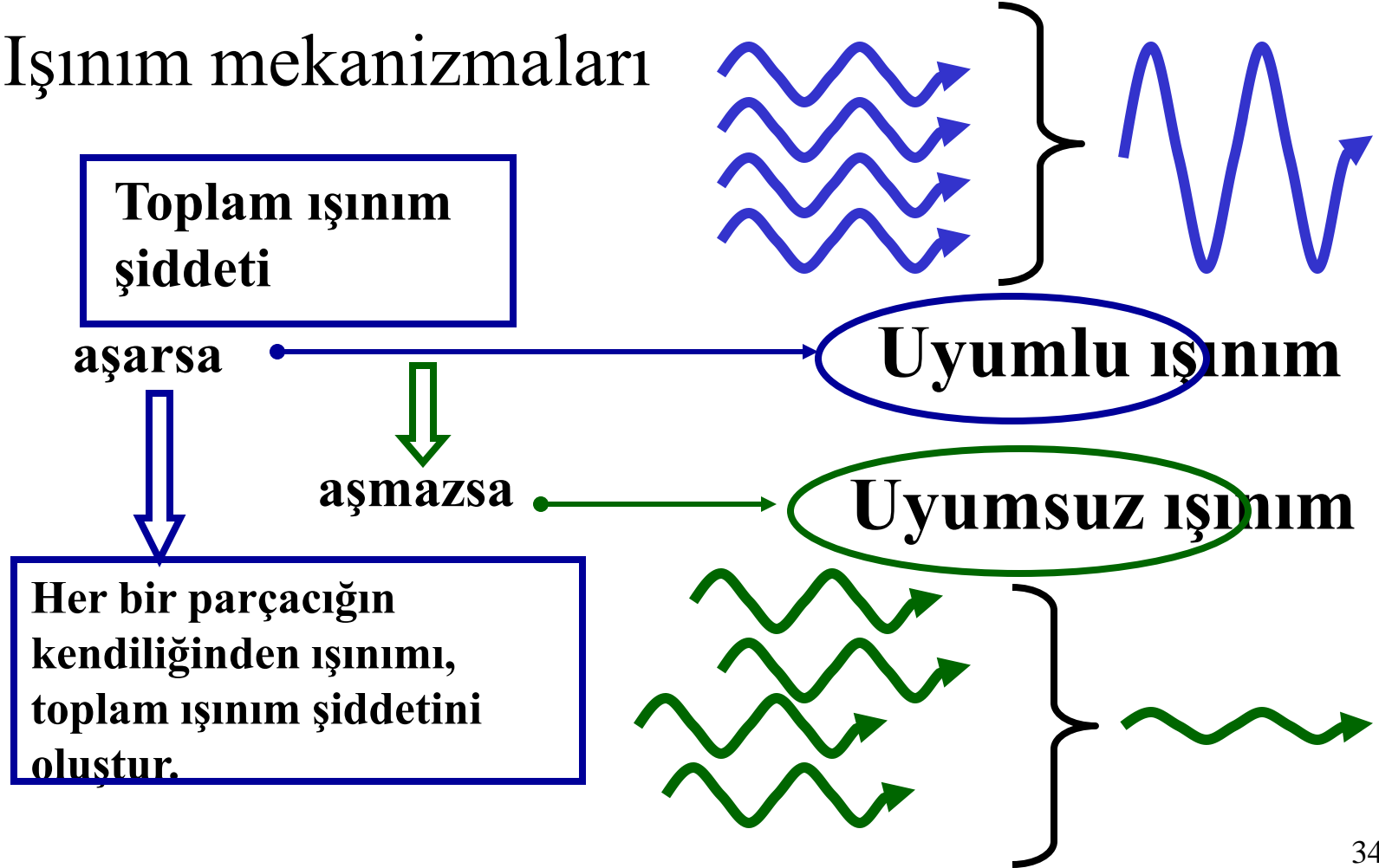
$$\frac{dE}{dt} \propto -\omega^4 R^6 B^2 \sin^2 \alpha$$

Pulsar yapısına genel bakış

1. Pulsar manyetik ve dönme eksenleri çakışmayan dönen bir magnet olarak düşünülebilir.
2. Manyetosferdeki elektromanyetik kuvvetler gravitasyondan daha baskındır.
3. Işık silindirinin ötesine geçen alan çizgileri açılmıştır.
4. Açık çizgilerinden kaçan parçacıklar, güçlü alan tarafından ivmelendirilirler.

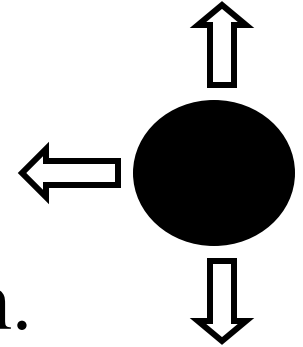
Pulsar'larda ışınım mekanizmaları

Işınım mekanizmaları



Uyumsuz ışınım örnek

Termal dengede ışınım yapan bir parçacık alalım. Karacisim ışınımı yapacak olan bu parçacığın ışınım yaptığı max. dalgaboyu vardır: Bunu radyoda $\nu \sim 10^8$ Hz or 100MHz; $\lambda \sim 3$ m alalım.



Pulsar ışınımı ısısal mı?

T'yi bulmak için Rayleigh-Jeans yaklaşımını kullanalım:

$$I(\nu) = \frac{2kT\nu^2}{c^2} \quad \text{Watts m}^2\text{Hz}^{-1}\text{ster}^{-1} \quad \mathbf{(1)}$$

Crab'ın dünyada gözlenen akısı, $F \sim 10^{-25}$ Watts $\text{m}^2 \text{Hz}^{-1}\text{ster}^{-1}$

Kaynağın yarıçapı $R \sim 10\text{km}$ ve uzaklığı $D \sim 1 \text{ kpc}$:

$$I(\nu) = \frac{F}{\Omega} = F \left(\frac{D^2}{R^2} \right) = \frac{10^{-25} (3 \times 10^{19})^2}{(10^4)^2}$$

buradan

$$I_\nu = 10^6 \text{ Watts m}^2\text{Hz}^{-1}\text{ster}^{-1}$$

Eşitlik (1) den:

$$T = \frac{I(\nu)c^2}{2k\nu^2} K = \frac{10^6 (3 \times 10^8)^2}{2 \times 1.4 \times 10^{-23} (10^8)^2} K$$

$$= 3 \times 10^{29} K$$

Bu sıcaklık bir karacisim olamayacak kadar yüksektir!

Uyumsuz X-ışın ışıını

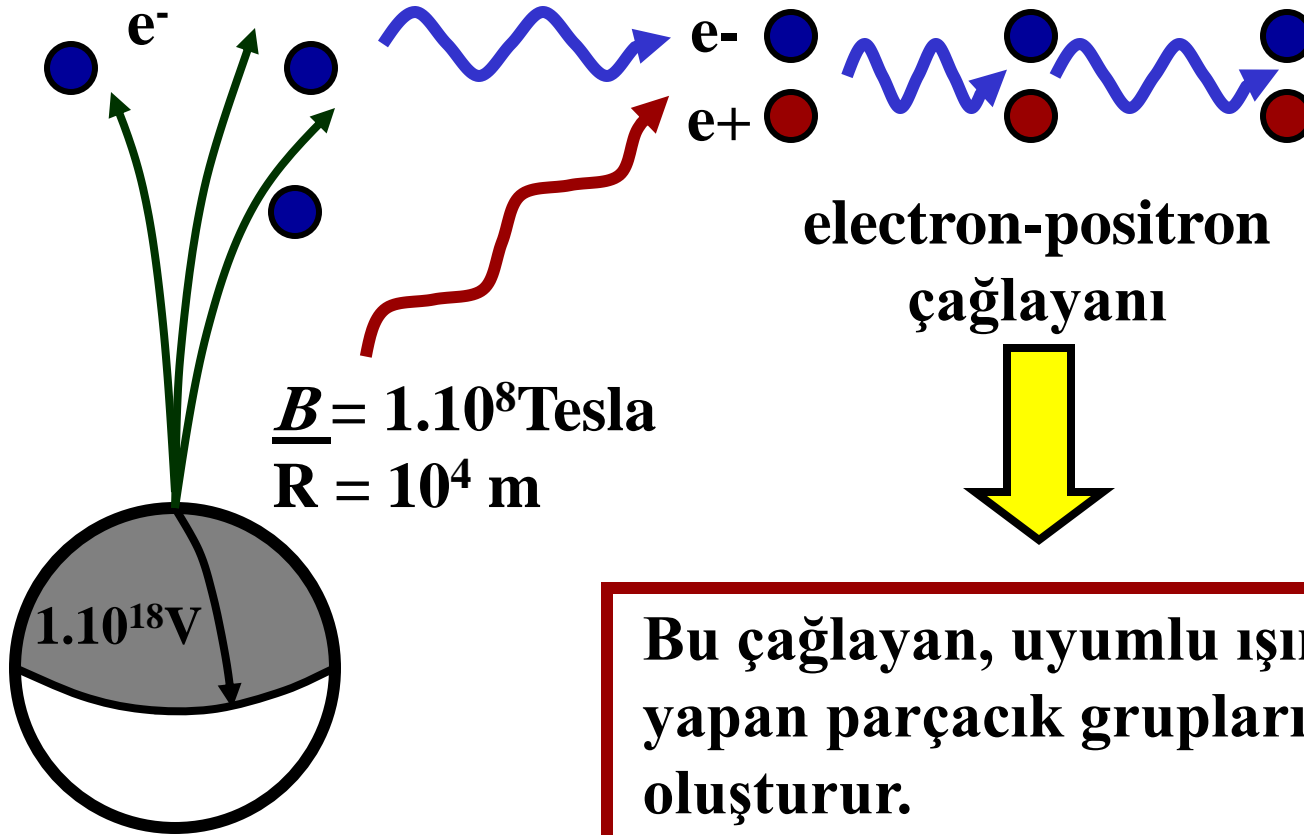
- Crab gibi bazı pulsarlar, IR, optik, X-ışın ve γ -ışınlarında puls verirler.
- *- bunlar uyumlu mudur?*
- Muhtemelen değil– X-ışınlarının parlaklık sıcaklığı $\sim 10^{11}$ K'dir, buna karşılık gelen elektron enerjisi 10MeV, yani uyumsuz ışıınımla çakışıktır.

radio
uyumlu

IR, optik, X-ışın, γ - ışın
uyumsuz

Uyumlu ışınım modelleri

yüksek-**B** yüksek enerjili parçacık demektir



Pulsarlarda ışınım süreçleri

- Manyetik alandaki en önemli süreçler:

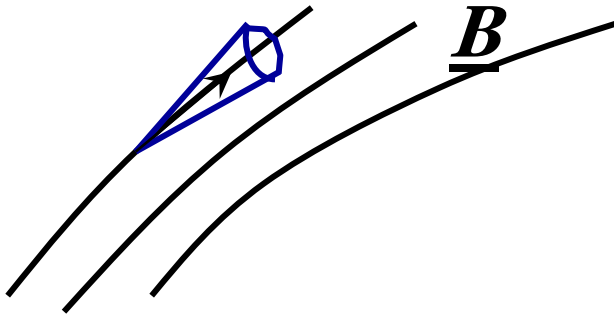
- cyclotron / sayklotron

- synchrotron / sinkrotron

**Pulsarın optik & X-ışın
ışınımı**

- Eğrisel ışınım =>

radyo ışınımı



**Yüksek manyetik alan;
elektronlar alan çizgilerini
takip eder; açılma açısı $\sim 0^\circ$**

Eğrisel ışınım

- Bu sinkrotrona benzeyen bir ışınımdır. Eğer $v_{e^-} \sim c$ ve $\rho =$ eğrilik yarıçapı ise, ışınım dairesel yörüngede dolanan e^- nunkine benzerdir:

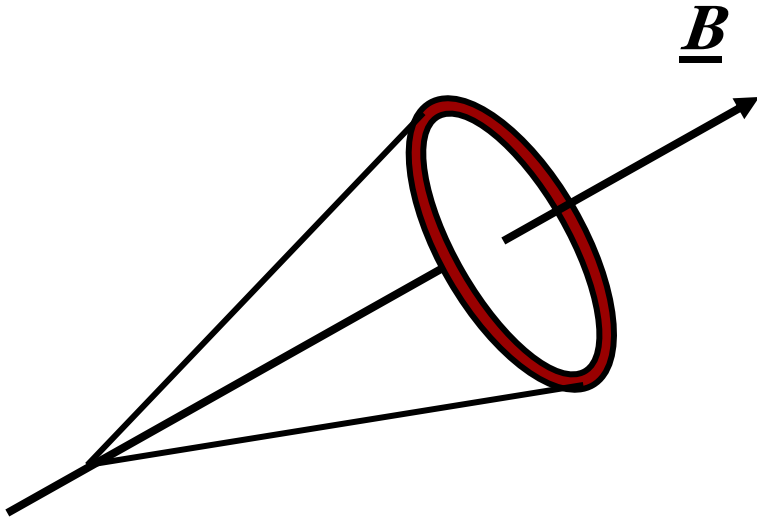
$$\nu_L = \frac{c}{2\pi\rho\gamma} \quad \textit{burada } \nu_L \textit{ gyro frekansıdır}$$

Işınıma ait etkin frekans şöyle tanımlanır:

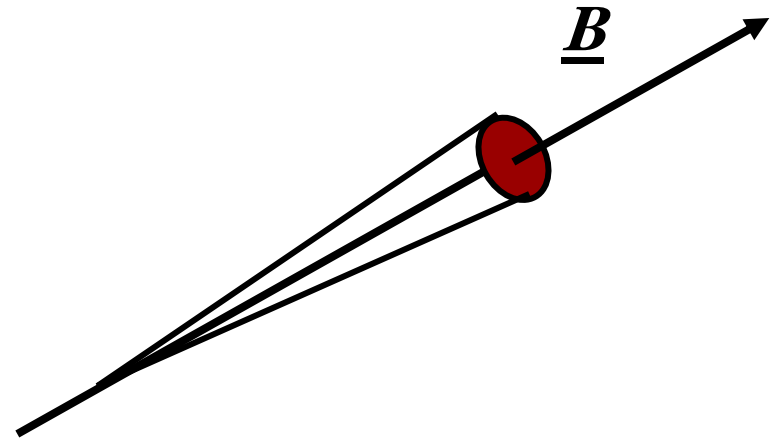
$$\nu_m = \nu_L \gamma^3$$

Sinkrotron ve eğrisel ışınım

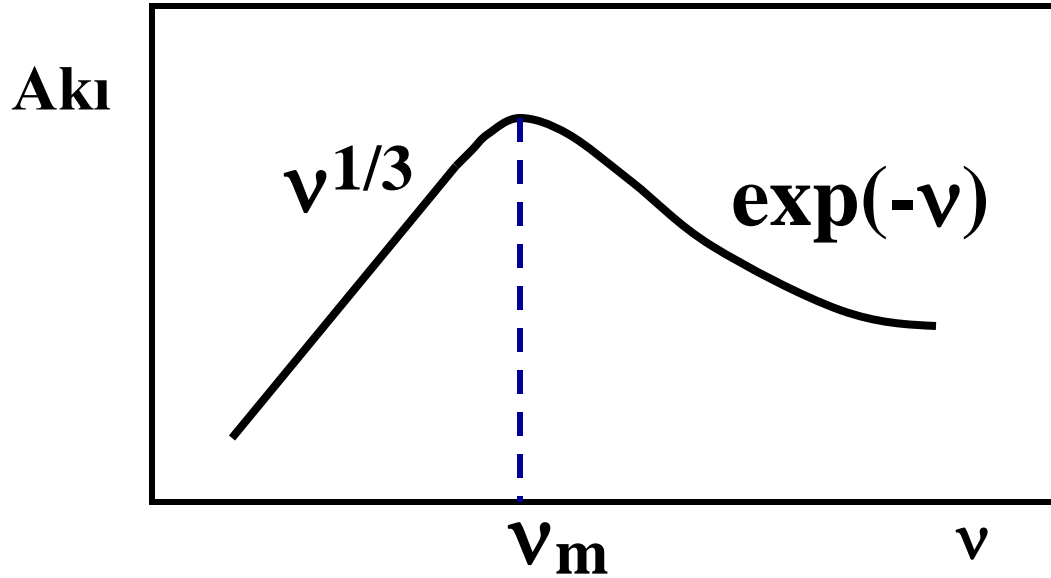
sinkrotron



eğrisel



- Eğrisel ışınımın (c.r.) tayfı sinkrotron ışınımınıninkine benzerdir.



- Elektronlar için:
eğrisel ışınımın şiddeti \ll sayklotron veya sinkrotron
- Radyo ışınımı bu mekanizmayla oluşuyorsa uyumlu olmak zorundadır.

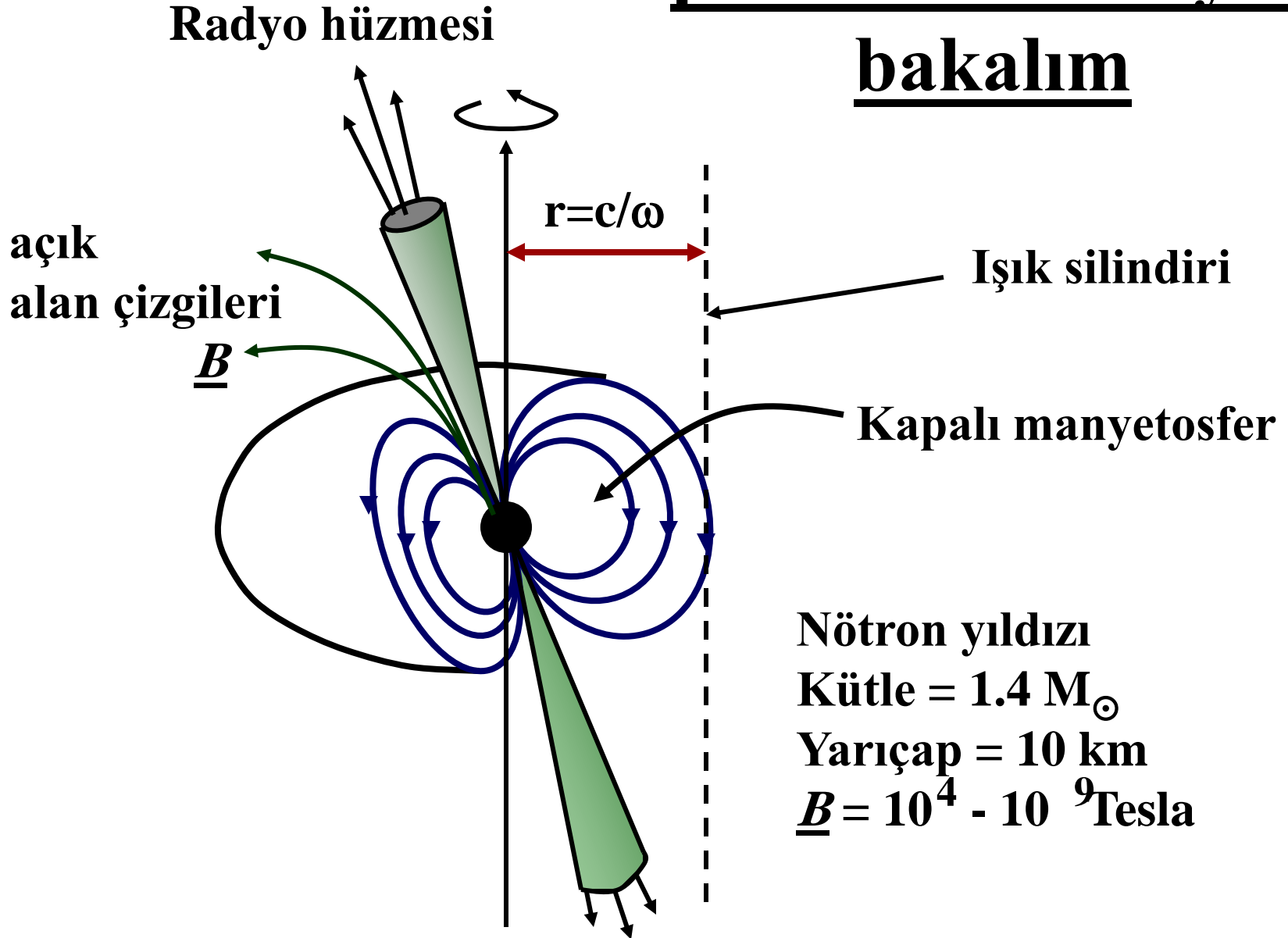
Pulsar ışınımının hüzmelenmesi

- Hüzmelenme; ışınımın yüksek derecede yöne bağlı olmasıdır
- Şunları dikkate alın;
 - radyo uyumlu, X-ışın ve optik uyumsuz ışınım
 - ışınım kaynağının yeri frekansa bağlıdır
 - ışınım manyetik alan çizgileri boyunca yönelmiştir
 - ışınım konisi Yer'e yönelmişse puls'lar görülebilir
- Model:
 - radyo ışınımı manyetik kutuplardan gelir
 - X- ve optik ışınım, ışık silindirinden gelir

Pulsarlarda ışınım yapan bölgelerin gözlemsel özellikleri

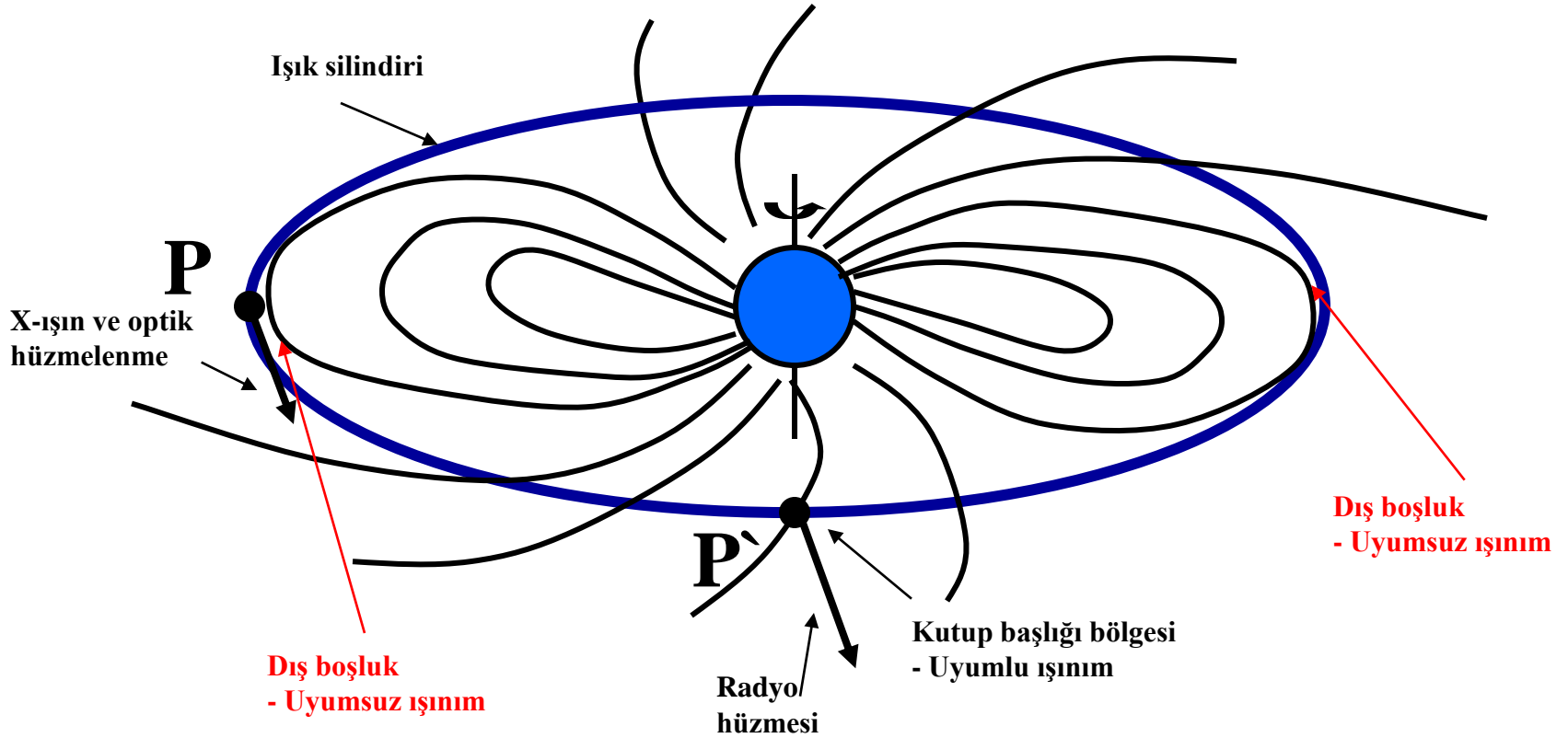
- Radyo pulsarı manyetik kutuplardan dışarı kaçan yüklü parçacıklardan gelir:
 - Radyo huzmesi genişliği
 - Polarize radyo ışınımı
 - Şiddetteki değişim
- Optik ve X-ışınımı, ışık silindiri içerisinde oluşur
 - Yüksek enerjilerde ışınım sadece kısa dönemli genç pulsarlarda görülür
 - Bilinen 500'den fazla pulsardan sadece 8 adedi SN artıkları ile ilişkilidir
- Işık silindiri içerisindeki optik ve X-ışınımı :
 - Puls'un kararlılığı ışınımın değişmeyen sabit bir konumdan geldiğini gösterir
 - Yüksek derecede yöne bağlı olması bu ışınımın alan çizgilerinin birbirinden ayrılmadığı bölgelerde meydana geldiğinin göstergesidir
 - Silindir civarındaki bölgelerde düşük parçacık yoğunluğu vardır öyle ki bu parçacıklar aralarında çarpışmak suretiyle yüksek enerjilere ivmelenirler

pulsar resmine yine bakalım



Işık silindiri

- Işınım kaynakları ışık silindirine yakın yerdedir



- burada dönme ve manyetik eksenler ortagonaldır.

- Relativistik hüzmelenme ışık silindiri civarında $v \sim c$ hızına sahip parçacıklardan kaynaklanabilir.

- ışınım hüzme haline şöyle dönüşür

$$= \gamma^{-1}, \quad \gamma = \frac{1}{\sqrt{(1 - \beta^2)}} \quad (\text{Lorentz faktör})$$

- Zaman daralması etkisi ($2\gamma^2$) nedeniyle hüzme gözlemciyi şu süre kadar tarar:

$$\tau \cong \left(\frac{P}{2\pi} \right) \frac{1}{2\gamma^2 \gamma} = \frac{P}{4\pi\gamma^3}$$

gözlenen puls genişliğini açıklayabilmek için $\gamma \sim 2 - 3$ olmalıdır.

özetlersek

- **Radyo ışınımı**

- uyumludur
- kutup başlıklarında eğrisel ışınım vardır

- **X-ışınımı**

- uyumsuzdur
- ışık silindrinde sinkrotron ışınımı vardır

Pulsarların yaşı

$P / 2 \dot{P}$ oranı pulsarın karakteristik yaşını verir

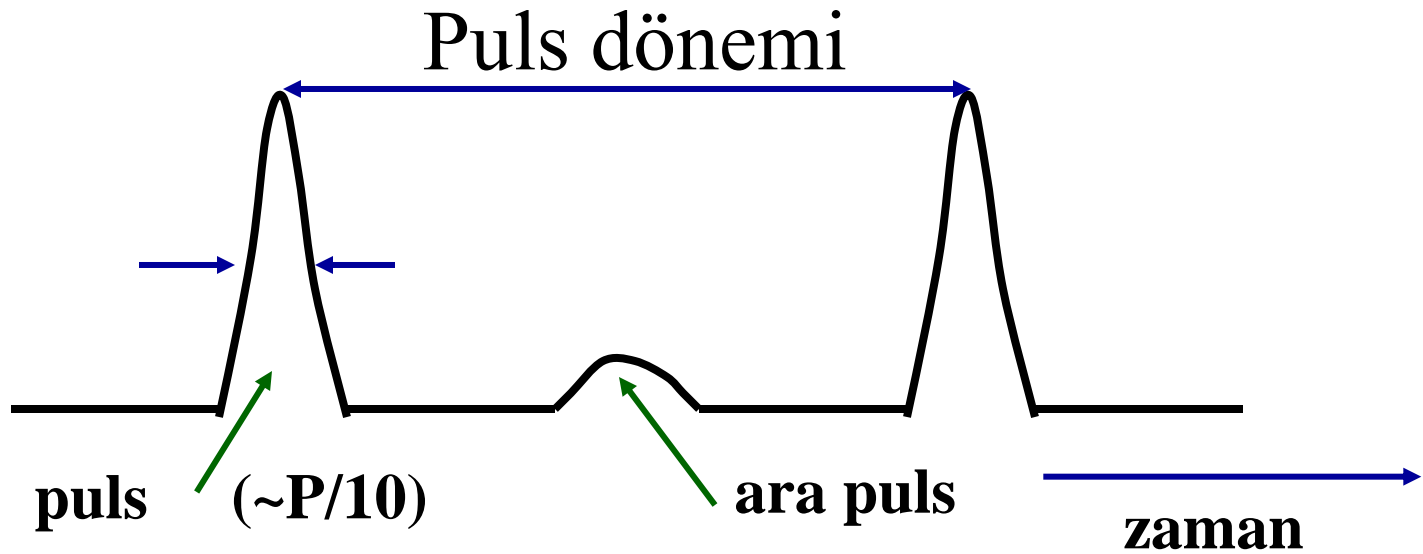
Gerçekte yaşı bundan daha büyüktür

Gözlenebilen pulsarlar bu değer, $\sim 5 \times 10^4$ yıldır.

Pulsar Populasyonu

- Gözlenen populasyonu sürekli kılabilmek için, her 50 yılda 1 pulsar oluşmalıdır.
- Yani her 50-100 yılda 1 SN oluşmalıdır.
- Oysa SNR ile ilişkili sadece 8 pulsar gözlenmiştir (pulsar yaşam süresi 1-10 milyon yıl, SNR'ninki 10-100 bin yıldır...yani uyumludurlar)
- Ancak SN'ların tümü pulsar oluşturmaz (örn. SN 1987A) !!!

Puls profilleri



Puls profilleri

