

Atomlar ve Işık

1802 yılında William Hyde Wollaston, Güneş'ten gelen ışık hakkında şaşırtıcı bir şey keşfetti: Güneş'in spektrumu sürekli bir ışık bandı değildi; belli dalgalanmanın kayıp olduğu yüzlerce dar aralık içeriyordu. Alman fizikçi Joseph von Fraunhofer, bunların 500 den fazlasını belirledi. 1850'lerin sonunda, Gustav Kirchoff bütün atomların belli dalgalanmalarında ışık soğurabildiklerini ya da yayabildiklerini ve Güneş'in spektrumundaki bu aralıkların da soğurma nedeniyle olduğunu buldu. Bu, atomlar ve ışık arasında güçlü bir bağlantı olduğunu göstermesi açısından çok önemli bir keşfetti. 20. yüzyılın başında da atomlar ve ışığın nasıl etkileştiğini açıklayan yeni ve önemli bir teori ortaya çıktı.

Elektronlardan Gelen Kanıt

19. yüzyılda ışığın bazı metaller üzerinde etkisi olduğu biliniyordu; örneğin metaldeki atomlardan elektron koparabiliyordu (elektrik akım taşıyıcısı olan elektronlar atomlardaki minik parçacıklardır). Daha sonra fotoelektrik etki olarak adlandırılan bu olay, 1902 yılında Alman fizikçi Philipp Lenard tarafından daha da geliştirildi. Lenard ve diğer fizikçiler, şekildeki gibi bir prizma yardımıyla, ışığın dalgalanma, elektronların serbestliği ve sahip oldukları enerji arasındaki bağlantıyı gözlediler. Sonuç ilginçti; verilen bir ışık dalgalanlığı için, elektronlar sabit bir enerjiye sahipti. Zayıf ışık daha az elektron fırlatmakle birlikte, her bir elektron tek tek parlak ışıktağı enerjisine sahip oluyordu. Ancak ışığın dalgalanlığı ile enerji arasında bir ilişki vardı: ışığın dalgalanlığı ne kadar kısa ise elektronlar da o kadar fazla enerjiye sahip oluyorlardı. Bu buluşlar uzunca bir süre anlaşılamadı, ta 1905 yılında Albert Einstein "kuantum kuramı"ni kullanarak problemi çözüneceye kadar.



Fraunhofer Çizgileri

1814 yılında Joseph von Fraunhofer (1787-1826), Güneş'in spektrumunu çıkardı. Bu spektrum çizgilerine "Fraunhofer çizgileri" adı veriliyor.

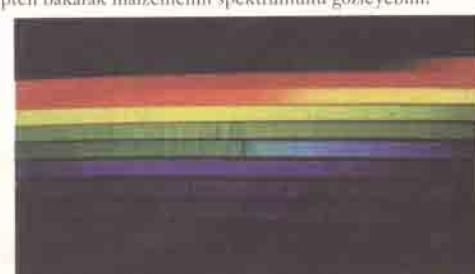
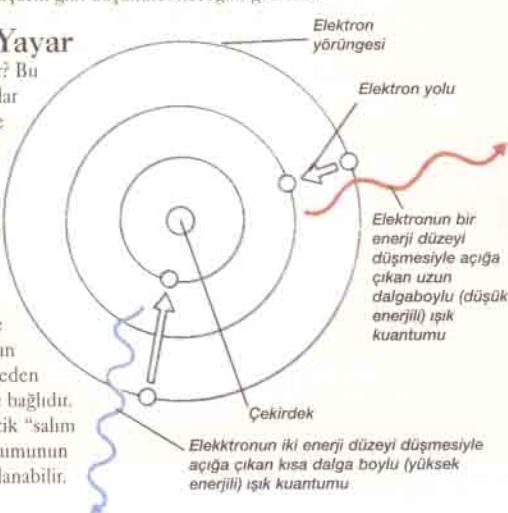


Kuantum Kuramı

19. yüzyılın sonrasında fizikçiler, ışık ve diğer elektromanyetik ışınım şekillerinin sürekli enerji akışları olduğunu düşünüyorlardı. Fakat bu yaklaşım 1900 yılı başlarında sayısız kuramsal problemler çıkarmaya başladı. Max Planck (1858-1947) bu problemler için bir çözüm buldu; Planck, ışınının enerjinin sürekli değil "kuanta" adı verilen paketler halinde bölündüğünü kabul ediyordu. Planck'in kuantum kuramı, bazı hallerde ışığın, Newton ve ardıllarının savunduğu parçacık teorisinde olduğu gibi, parçacık gibi düşünülebileceğini gösterdi.

Atom Nasıl ışık Yayar

İşık enerjisi neden kuantumlar şeklinde üretilir? Bu sorunun yanıtı, maddeyi oluşturan minik parçacıklar olan atomun yapısında saklıdır. Atom, merkezinde küçük ve yoğun bir çekirdek ve onu çevreleyen elektronlardan oluşur. Elektronlar çekirdekten farklı uzaklıklarda dolanırlar ve ne kadar uzakta olurlarsa o kadar çok enerjiye sahip olurlar. Eğer bir elektron, dış bir yörüngeden daha iç bir yörüngeye geçerse enerji kaybeder. Bu enerji de bir ışık kuantumu yani foton olarak açığa çıkar. Coğu atomda, çok sayıda elektron ve farklı enerji düzeyleri vardır. Bir elektronun üretebildiği ışığın dalgalanıları, bir yöringededen diğerine geçerken ne kadar enerji kaybettiğine bağlıdır. Bu farklı dalgalanıları bir atomun karakteristik "salm spektrumu"nu verir. Bu salm spektrumunun incelenmesiyle onu üreten atomun türü tanımlanabilir.



Spektrumda Aralıklar

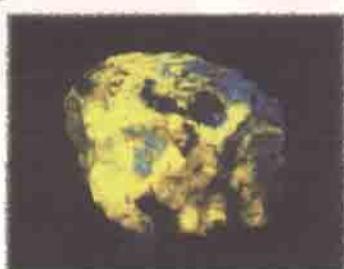
Şekildeki şeritler, Güneş'in spektrumunu ayrıntılı bir biçimde gösteriyor. Burada, yüzlerce minik aralık yani "Fraunhofer çizgileri" görülebiliyor. Güneş'in ışığı, yüzeyinde bulunan çok sıcak atomlar tarafından üretilir. Bu ışık, Güneş'in dış atmosferinde bulunan daha soğuk atomlarla karşılaşığında ışığın içerdığı dalgalanımlardan bazıları soğurulur. Her atom, karakteristik aralıklar oluşturacak şekilde belli dalgalanımları soğurur. Bu atomlar da birarada bir "soğurum spektrumu" oluşturur.

Floresans

Atomlar, bazen tek dalgaboyunda ışığı soğururlar, fakat hemen ardından başka dalgaboyunda bir ışık şeklinde enerji açığa çıkarırlar. Bu olay floresans olarak adlandırılır. Floresans, bir elektronun enerji alıp daha üst bir yörüngeye çıktıktan sonra, tekrar daha alt bir yörüngeye peşpeşe adımlar halinde döştüğü zaman olusur. Çoğu malzeme, morötesi ışık çarptığında floresans hale gelir. Biz morötesi ışığı göremeyiz, ancak, foleresansın içeriği daha düşük enerjili ışığı görebiliriz.

Günişliğinde Sodalit

Bu grimsi mineral, karmaşık bir sodyum, alüminyum, silisyum, oksijen ve klor bileşigidir.



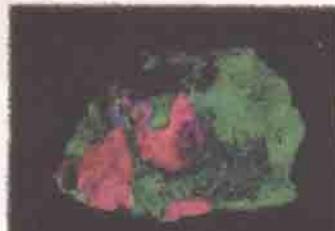
Morötesi Işıktan Sodalit

Sodalit, morötesi ışığı soğurur ve sarı ya da turuncu ışık yayar.

Kırınım ağı, bir spektrum oluşturacak şekilde malzemeden gelen ışığı ayırrı

Günişliğinde Villemít

Villemít çinko ve manganez içeren bir mineraldir. Günişliğinde kahverengi tonda bir renk alır (beyazlar kuvarstır).



Morötesi Işıktan Villemít

Villemít floresans hâle geldiğinde parlak yeşil renk yayar (pembe floresansının nedeni kuvarstır).

Yaşayan Işıklar

Deniz yüzeyinde görünen "yakamoz" denilen bu ışık lekeleri minik bitki ve hayvanlar tarafından üretilir. Bu canlılar, oksijen ve proteinin biraraya gelmesiyle oluşan bir kimyasal tepkime sürecinde ışık üretirler. Tepkime çok az ısı üretir.

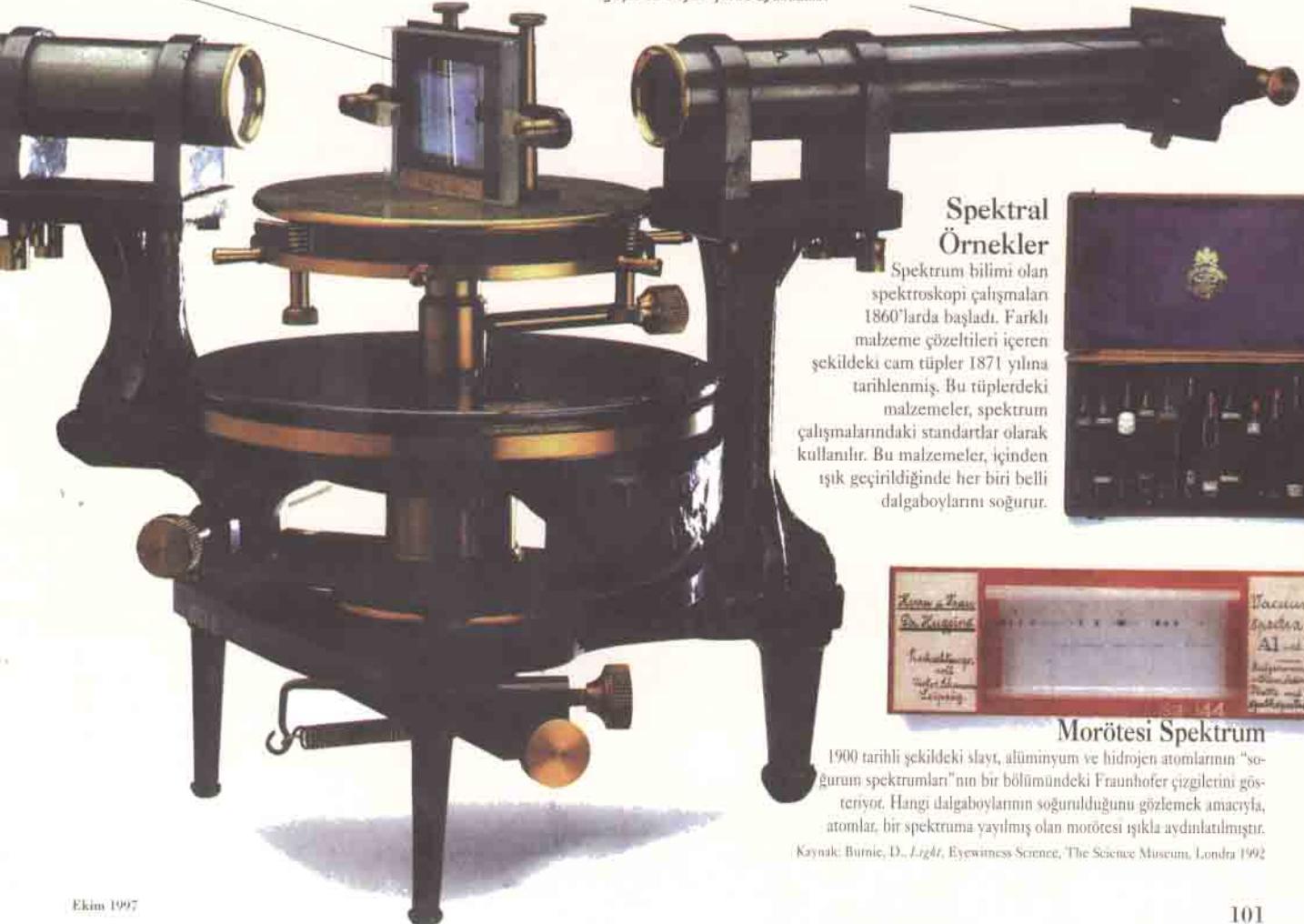
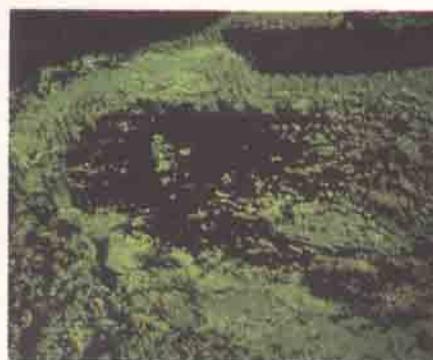
Günişliğinde Çamaşır Tozu

Günişliğinde çamaşır tozu, parlak ve beyaz görünürtür. Bu parlaklığın bir kısmı floresans nedeniyedir.



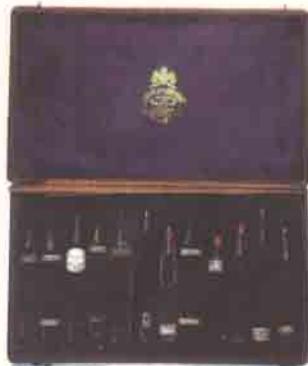
Morötesi Işıktan Çamaşır Tozu

Morötesi ışıkta çamaşır tozu, bembeyazdır. Floresans gışyilerin temiz görünmesini sağlar.



Spektral Örnekler

Spektrum bilimi olan spektroskopî çalışmaları 1860'larda başladı. Farklı malzeme gözeltileri içeren şekildeki cam tipler 1871 yılına tarihlenmiş. Bu tiplerdeki malzemeler, spektrum çalışmalarındaki standartlar olarak kullanılmış. Bu malzemeler, içinden ışık geçirildiğinde her biri belli dalgaboylarını soğurur.



Morötesi Spektrum

1900 tarihli şekildeki slayt, alüminyum ve hidrojen atomlarının "soğurun spektrumları"nın bir bölümündeki Fraunhofer çizgilerini gösteriyor. Hangi dalgaboylarının soğurulduğunu gözlemek amacıyla, atomlar, bir spektruma yayılmış olan morötesi ışıkla aydınlatılmıştır.

Kaynak: Burnie, D., *Light, Eyewitness Science*, The Science Museum, Londra 1992