一、 理論模擬

1.1 展頻及壓縮

從上一章單頻波的例子可看出,相位調製可將原先頻率集中於 ν_0 的 光,分散至 $\nu_0 \pm \nu_m, \nu_0 \pm 2\nu_m, \dots$ 。若調製函數改用時間寬度為 ΔT 的隨機方波 PRBS(t) (如圖 1.1),則可將**??** 的右式寫成:

$$\tilde{E}_0(\omega) * \mathscr{F}\{e^{iPRBS(t)}\}$$
 (1.1)

經計算,展寬後的頻譜如圖 1.2,其包絡線接近 sinc 的平方,展開的寬度為 $\pm \frac{1}{\Delta T}$,在我們實驗中使用的隨機訊號的產生率為 $10~{\rm Gb/s}$,單一位元的時間寬度為 $100~{\rm ps}$,相當於能將頻譜從數 ${\rm MHz}$ 展至 $10~{\rm GHz}$ 寬。

待放圖片

圖 1.1: 隨機訊號 *PRBS*(t)

經展頻後的訊號,在傳輸的過程中可以降低環境的影響,避免光子 被特定原子團吸收,但若想還原光子初始相位的資訊,則需要做一個

待放圖片

圖 1.2: 展寬後頻譜模擬圖

反向的相位調製,讓光子再經過第二台 EOM,輸入的電訊號必須為與 PRBS(t) 互補的 $\overline{PRBS}(t)$,這兩個訊號要滿足以下關係:

$$PRBS(t) + \overline{PRBS}(t) = 0 \tag{1.2}$$

或

$$e^{iPRBS(t)} \times e^{i\overline{PRBS}(t)} = 1$$
 (1.3)

若光子在兩台 EOM 行經的時間間距為 Δt_p ,兩個電訊號抵達的時間差為 Δt_{RF} ,當 $\Delta t_p = \Delta t_{RF}$ 時,理論上可以對相位進行反向的調製,將展頻後的訊號壓縮,還原成原本的頻率分布,但若 $\Delta t_p > \Delta t_{RF}$,則無法完全還原頻譜,比較如圖 1.3,所以在實驗架設上,必須要能精確的控制電路與光路的長度,讓兩個電訊號匹配,才能達到最好的還原效果。

待放圖片

圖 1.3: $\Delta t_p > \Delta t_{RF}$ 時壓縮頻譜

1.2 ⁸⁷ Rb 原子氣體吸收

1.2.1 展頻對吸收率的影響

在光通訊中,以光作為資訊的載體,在空氣中傳輸的過程中光子會與原子產生交互作用,當光子的頻率接近原子的耀遷能階時有很大的機率會被吸收。以波長約為 795 nm 的窄頻雷射為例,將此道光打入溫度約 70 度的 ⁸⁷ Rb 原子氣體管,調整入射光頻率測量穿透率即可掃出 ⁸⁷ Rb 的吸收譜,結果如圖 1.4,從圖中可知,在頻率 105 GHz 與 112 GHz 的頻率位置分別約有 2 GHz 與 1 GHz 寬的吸收區域,其吸收的中心頻率是被原子的能階給決定,可從飽和吸收光譜 (saturated absorption spectroscopy) 得知;吸收的寬度則是與原子蒸氣壓和溫度有關,不同的原子運動速度分佈會有不一樣的寬度,此為效應都卜勒增寬 (Doppler broadening)。

為降低環境對光子的影響,我們可用上述之展頻技術,對光進行相位調製,將頻譜展寬,減少光對原子的吸收率。我們分別使用 1 Gb/s、5 Gb/s、10 Gb/s 與 20 Gb/s 的隨機訊號去模擬,在有展頻的狀態下,中心頻率與穿透率之關係,結果如圖 1.5,未經調製的光在 105 GHz 與112 GHz 附近會被完全吸收,若將光的頻譜展寬則能顯著的降低吸收率,

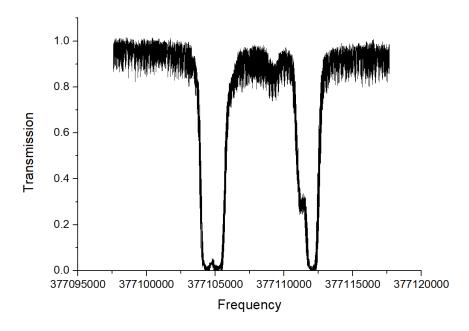


圖 1.4: 87 Rb 原子吸收譜

隨機訊號的頻率越高,原子對光子的影響越小。

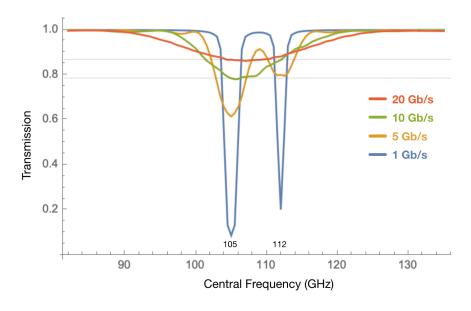


圖 1.5: 展頻頻寬對吸收之影響。使用越快的隨機訊號對光進行相位調製,能降低光在 原子躍遷能階附近的吸收率。

1.2.2 吸收對頻譜還原的影響

如前所述,對已調製過的光進行反向的調製,理論上可將頻譜壓窄, 完美還原成調製前的頻率分佈。但若先將已展頻的光通入原子團使其被 部分吸收,再進行反向的調製,則還原回來的頻譜會與原先有些微的差異,比較如圖 1.6。

待放圖片

圖 1.6: 展頻後吸收對壓縮之影響